

Ud 29

Stodtbächecei wing

## Populares, vollståndiges Handbuch

ber



Bon

#### Dr. Brewster.

Mitgliede der königt. Societat, correspondirendem Mitgliede der Akademie der Wiffenschaften zu Paris, Chrenmitgliede der Akademien zu Petersburg, Stockholm, Göttingen, Copenhagen u. f. w.

In's Deutsche übersest

von

Dr. J. Hartmann.

-<del>\*\*\*</del>\*\*\*-

Arster Band.



Mit 2 Tafeln Abbildungen.

Quedlinburg und Leipzig. Druck und Bertag von Gottfr. Baffe.

1835.







#### Borwort.

Die Arbeiten von Brewster im Gebiete der physikalischen Wiffenschaften sind bekannt genug und hinlanglich von ben ausgezeichnetsten Physikern gewurdigt, um mich einer Recht= fertigung zu überheben, wenn ich sein Handbuch ber Optik in einer deutschen Bearbeitung dem deutschen Publikum vor= lege. Der hohe Rang, ben ber Berfaffer unter ben Natur= forschern einnimmt, grundet sich vorzüglich mit auf seine optischen Untersuchungen und Entbeckungen; es kann baber einem Werke, worfn derselbe die gesammte Optik popular vorträgt, und nebenbei die Resultate seiner Forschungen, so wie die Art seiner Untersuchungen mittheilt, nicht an Interesse fehlen. Als ich deßhalb von der Verlagshandlung den Wunsch ausge= sprochen horte, ihr gegenwartige Uebersetzung beforgen zu wol= len, nahm ich keinen Anstand, diesem Wunsche zu genügen, und bestrebte mich, das Brewster'sche Handbuch dem deut= Schen Publikum in einer einfachen, und fo viel ich hoffe, eben fo verständlichen Darftellung vorzulegen, als es das Driginal für seine Leser ist. Ich hatte dabei zugleich die franzosische Uebersetzung von Vergnaud vor mir liegen, aus welcher na= mentlich der Unhang II. zum zweiten Bande genommen ift.

Bu Berichtigungen können Arbeiten von einem so außgezeichneten Gelehrten nicht leicht Veranlassung geben; zu Bemerkungen håtte sich allerdings in einer Schrift, wie der vorliegenden, so wie in jeder physikalischen Arbeit eines Andern,
an mehren Stellen Gelegenheit gefunden, wo die Ansichten
des Verfassers von denen anderer ausgezeichneter Physiker
abweichen; allein ich hielt solche in einem Werke, welches

mehr für das gesammte gebildete Publikum, als für den eigentlichen gelehrten Forscher geschrieben ist, für unpassend, wenn sonst auch physikalische Hypothesen Interesse genug für mich gehabt hätten, um die Meinungen Mehrer zusammenzusstellen. Nur da, wo die Verständlichkeit zu gewinnen schien, wagte ich es, kleine Abänderungen oder Zusäche zu machen, ohne deshalb den Sinn des Originals zu ändern.

Die englischen Maße habe ich überall beibehalten, auß bem Grunde, weil es an den meisten Stellen nicht auf den absoluten Zahlenwerth, sondern nur auf das relative Verhält= niß der Zahlen ankam. Wo dies nicht der Fall ist, wird der Leser die Reduction leicht selbst vornehmen können, wenn er sonst andere Maße nothig haben sollte. Wir bemerken zu diesem Zwecke, daß der englische Fuß = 0,971137 rheinl. oder = 0,964227 wiener Fußen, oder = 0,304794 franz. Metern ist, und daß 4 englische Seemeilen eine geographische Meile ausmachen.

Hartmann.

## Snhalt bes ersten Bandes.

	Gent	e
Einleitung	j <b></b>	1
	Erster Abschnitt.	
	Reflexion und Refraxion des Lichtes.	
	oteliciton and oteliarion des endices	
	I. Katoptrik.	
Cap. 1.	Resterion bes Lichtes mittelst Spiegel	4
	Planspiegel	6
	Concavfpiegel	7
	Concavspiegel	2
Cap. 2.	Spiegelbilber	3
	II. Dioptrif.	
Cap. 3.	and the state of t	7
Cap. 4.		
eup. 4.	Totale Ressersion des Lichtes	
	Totale Resierion bes Lichtes	
	— Frummen Flachen	_
	Rugeln	
	- Rugeln	-
	- Convertinsen	
	- Biconcaplinsen	
	— Menisten und Concavconverlinsen	
Cap. 5.		
Cap. 6.		,
e u p. 0.		
	Linsen	
)	Sphärische Aberration ber Spiegel 50 Brennlinien burch Reservion und Refraction erzeugt 51	
	Zweiter Abschnitt.	
	Physische Optik.	
Cap. 7.	Farben und Berlegung bes Lichtes 56	ŝ
	Berlegung bes Lichtes burch Absorption	
Cap. 8.		
Cap. 9.		
	Physische Eigenschaften bes Spectrums	
- /	Dasein fester Linien im Spectrum	_
	Leuchtende Kraft besselben	4

•	eite
Warmenbe Kraft besselben	75
Chemischer Ginfluß beffelben	77
Magnetische Kraft ber Sonnenstrahlen	78
Cap. 11. Inflerion ober Beugung bes Lichtes	81
Cap. 12. Farben bunner Plattchen	85
Tabelle ber Farben bunner Plattchen von Luft, Wasser und Glas	89
Cap. 13. Farben bicker Platten	93
Cap. 14. Farben von Fasern und facettirten Flächen	97
Cap. 15. Unwandlungen zum leichten Durchlaffen und Reslectiren. Inter-	
ferenz des Lichtes	08
Cap. 16. Absorption bes Lichtes	18
	23
,,,,,,,	$^{27}$
Gesetz ber boppelten Brechung in Krystallen mit einer einzigen	
	28
Gefet ber boppelten Brechung in Krystallen mit einer einzigen	
the large and a second	30
array found the first first the first firs	32
and least the control of the control	33
Körper, benen die boppelte Brechung burch Erhitzung, Abkaltung,	
Druck und Erhartung mitgetheilt werden kann	
	35
	<del></del>
	37
	40
	44
granting pounts from the same and the same a	48
	51
out are Daroth to the projection from the contract of the cont	57
	65,
Polarisationsintensitäten einiger einariger Krystalle 1	72

## Populåres, vollständiges Handbuch

ber

## Dptif.

Erster'Band.

## Einleitung.

#### §. 1.

Die Optik (ihrer Wortbebeutung nach die Wissenschaft bes Sehens) beschäftigt sich mit den Eigenschaften des Lichtes und mit den Geseschen des Sehens.

#### §. 2.

Licht nennen wir die Ursache ber Sichtbarkeit der Körper; es strömt von letzteren zu dem Auge und gestattet diesem dadurch, die Körper wahrzunehmen.

Die sichtbaren Körper zerfallen in zwei Classen, in leuchtende und in dunkle Körper.

Die leuchtenden Korper haben die Eigenschaft, die Urfache ihres Sichtbarwerbens felbst zu entwickeln und Licht nach allen Seiten zu verbreiten; dies ift z. B. der Fall mit ber Sonne und den Firsternen, mit jeder Flamme und mit den Rorpern, die durch Erhigung oder Rei-Die bunklen Korper verbreiten dagegen fein eigenes Licht, bung gluben. fondern werben erft badurch fichtbar, daß sie das Licht zuruckstrahlen, was ihnen andere leuchtende Korper zugeworfen haben. Ein bunkler Rorper kann indeß auch fein Licht von einem andern bunklen Korper erhalten, und es einem britten bunklen Korper zuwerfen; jedenfalls aber kommt bas Licht zuerst von einem leuchtenden Korper ber. eine brennende Kerze in ein dunkles Zimmer, so wird die Klamme in ihrer Geffalt durch ihr eigenes Licht fichtbar; die Gegenstande des Bimmers bagegen erkennt man erst burch bas Licht, welches bie Kerze auf fie wirft und welches von ben Gegenftanden guruckgeworfen wird; befinben fich. Korper im Zimmer, die das Kerzenlicht nicht treffen kann, fo erhalten diese Licht von der erleuchteten weißen Decke und den Mauern, und werden daburch dem Auge wahrnehmbar.

§. 3.

Das Licht hat jedesmal die Farbe bes Korpers, von welchem es Dutif. I.

herrührt, mag dieser ein leuchtender oder ein dunkter Körper sein. Eine rothe Flamme oder ein Stück rothglühendes Eisen werfen rothes Licht um sich; ein rother Tuchlappen wirft rothes Licht ins Auge, obgleich er von dem weißen Sonnenlichte erleuchtet wird.

§. 4.

Das Licht stromt aus allen Punkten eines selbst leuchtenden ober erleuchteten Korpers, und nach jeder Richtung, in welcher der Punkt sichtbar ist. Un der Flamme einer brennenden Kerze oder auf einem Blatte weißen Papiers ist jeder Punkt sichtbar.

§. 5.

Das Licht bewegt fich in gerader Linie, und besteht aus ein= zelnen unabhängigen und getrennten Theilen, die man Lichtstrahlen Macht man in die geschloffenen Tenfterladen eines finstern Zimmers ein kleines Loch, in welches die Sonnenstrahlen eindringen konnen, so erleuchtet ber eindringende Lichtstrahl gerade ben Theil ber Mauer, ber ber Sonne genau gegenüberliegt, bergeftalt, bag bie Mitte biefer erleuchteten Stelle, die Mitte des Loches im Fenfterladen und ber Mittelpunkt ber Conne in einer einzigen geraden Linie liegen. Befindet sich bei dem Versuche Staub oder Rauch im Zimmer, fo fieht man an den erleuchteten Staub = oder Rauchtheilchen deutlich, daß sich das Licht in gerader Linie bewegt. hemmt man einen Theil bes Lichtes, indem man das Loch etwas schließt, und lagt den Rest bes Lichtes ins Zimmer, ober hemmt man fast alles Licht, so baß so wenig als möglich eindringt, so wird das eindringende Licht durch die Trennung von dem Uebrigen nicht gestort. Ein folcher möglichst kleiner Theil von Licht heißt ein Lichtstrahl.

§. 6.

Das Licht legt in einer Sekunde einen Weg von 192500 französischen oder 45296 geographischen Meilen (etwa 32000 Myriameter) zurück; es braucht von der Sonne bis zur Erde (ein Weg von mehr als 20 Millionen Meilen) nicht länger als  $7\frac{1}{2}$  Minute Zeit. Daseselbe würde zu einem Wege, welcher dem Umfange unserer Erde gleich ist, nur den achten Theil einer Sekunde brauchen, ein Weg, den der schnellste Bogel kaum in 20 Tagen zurücklegen könnte.

§. 7.

Trifft bas Licht auf einen Korper, so wird ein Theil besselben gurudgeworfen (Reslerion bes Lichtes), und ber Rest bringt in den

Körper hinein, wo er sich dann entweder in diesem verliert oder durch ihn durchgeht. Hat der Körper eine glänzende und gut politte Obersstäche, wie z. B. Silber, so wird der größte Theil des Lichtes zurückgeworsen; das übrige Licht verliert sich im Silber und kann durch dasselbe nur dann hindurchgehen, wenn dieses zu sehr dünnen Blättchen ausgewalzt ist. Ist der Körper durch sichtig, wie Glas oder Wasser, so geht fast alles Licht hindurch und es wird dann nur eine äußerst geringe Menge zurückgeworsen. Das von den Körpern zurückgeworsene Licht wird nach besondern Gesehe zum Zweck hat, heißt die Kastoptrik, der die Erforschung dieser Gesehe zum Zweck hat, heißt die Kastoptrik. Desgleichen lassen die durchsichtigen Körper das Licht nach besondern Gesehen durch sich hindurchgehen, und dieser Theil der Optik führt den Namen der Dioptrik.

### Erster Abschnitt.

# Die Zurückwerfung und Brechung des Lichtes. (Reflexion und Refraction.) I. Die Katoptrik.

6. 8.

Die Katoptrik ist derjenige Theil der Optik, welcher den Weg und die Richtung des von ebenen oder Kugel-Oberflachen zuruckgeworfenen Lichtstrahles, so wie die Abspiegelung der vor diesen Oberflachen befind-lichen Körper untersucht.

Erstes Capitel. Reflexion des Lichtes mittelst Spiegel.

§. 9.

Spieget heißt jeber regelmäßig geformte Körper, bessen man sich zur Zurückwerfung bes Lichtes ober zur Erzeugung bes Bildes von einem Gegenstande bebient. Gewöhnlich verfertigt man die Spieget aus Metall oder Glas, deren Oberstäche man sorgfältig polirt. Borzugsweise führen den Namen der Spiegel die gläsernen, die man denn immer auf der Rückseite mit Folie belegt, damit sie das Licht besserürückwerfen. Die metallenen Spiegel, die aus Silber, Stahl oder aus einer Legirung von Aupfer und Zinn versertigt werden, heißen Metallspiegel (Resectoren) \*).

§. 10.

Die Spiegel sind entweder Plan = oder Concav = oder Consverspiegel. Die Planspiegel sind vollkommen eben, wie eine Eisssläche; die Concavspiegel sind hohl, wie die innere Seite eines Uhrglasses, und die Converspiegel sind erhaben, wie die Außenseite eines Uhrs

<sup>\*)</sup> Ein gutes Metall zu Spiegeln geben 64 Theile Kupfer und 29 Theile Zinn, oder 32 Theile Kupfer, 15 Theile Zinn, 1 Theil Meffing und 1 Theil Arsfenik.

A. d. ü.

glases. Da bei glasernen Spiegeln das Licht, welches auf das Glas fällt, dieses erst durchdringen muß, ehe es von der Quecksilberbelegung zurückgeworfen werden kann, und sich aus diesem Grunde die Gesețe einer solchen Zurückwerfung nicht so ganz einsach darstellen: so wollen wir im Folgenden immer Spiegel von polirtem Metalle voraussetzen, wie es benn die Spiegel der meisten optischen Instrumente auch wirkslich sind.

#### §. 11.

Fallt ein Lichtstraht AD (Fig. 1) auf einen Planspiegel MN im Punkte D auf, so wird er in einer solchen Nichtung DB zurückgeworsfen, daß DB mit dem im Punkte D auf der Sbene MN errichteten Perpendikel einen eben so großen Winkel einschließt, als AD mit diesem Perpendikel einschließt, so daß also der Winkel BDE gleich dem Winkel ADE ist, oder daß die Kreisbogen BE und AE gleich sind.

Hierbei heißt benn ber Strahl AD ber einfallende Strahl, DB ber zurückgeworfene (reflectirte) Strahl; ADE wird ber Einfallswinkel, BDE ber Reflexionswinkel genannt. Die Ebene, welche burch AD und BD geht, heißt die Einfalls- ober Reflexionsebene.

#### §. 12.

Trifft ein Lichtstrahl auf einen Concavspiegel MN (Fig. 2), und ist G der Mittelpunkt des Kreises, von welchem MN ein Bogen ist, so bilden der einfallende Strahl AD und der zurückgeworfene Strahl DB, mit der Linie GD, welche senkrecht auf dem Theile der Spiegelsläche steht, auf den der Strahl trifft, gleiche Winkel. Auch hier ist also der Einfallswinkel ADE dem Resteronswinkel BDE gleich.

#### §. 13.

Hat man einen Converspiegel MN (Fig. 3), und ist C ber Mittelpunkt des Kreises, zu welchem MN als Bogen gehört, so wie CE ein Perpendikel auf den Punkt D; dann ist gleichfalls der Einfalls-winkel ADE dem Reslevionswinkel BDE gleich.

Daß diese Behauptungen richtig sind, beweist die Erfahrung. Will man sich selbst bavon überzeugen, so lasse man duch ein Loch im Fensterladen einen Sonnenstrahl auf die Spiegel MN (Fig. 1, 2, 3) fallen; trifft der Strahl in der Richtung AD auf, so wird er jedesmat in der Richtung DR zurückgeworfen. Bringt man den Einfallsstrahl AD dem Perpendikel DE näher, so nähert sich auch der zurückgewor-

fene Strahl dem Perpendikel; fallt AD in der Nichtung ED auf, so wird er auch in der Nichtung DE reflectirt; nahert sich AD der Spiegelfläche DN, so nahert sich DB gleichfalls der Spiegelfläche DM.

#### 6. 14.

Diese Resultate kann man, wegen ihrer fortwährenden Gewißheit, als das allgemeine Gesetz aussprechen: Fallt der Lichtstrahl auf irgend eine ebene oder krumme Fläche, so ist immer der Einfallswinkel dem Reflexionswinkel gleich.

Mit Hilfe bieses Gesetzes ist man benn im Stande, eine allgemeine Methode anzugeben, nach welcher man aus der bekannten Lage bes einfallenden Strahles die Richtung des zurückgeworfenen sinden kann. Fällt z. B. der Lichtstrahl in der Richtung AD (Fig. 1, 2, 3) auf den Spiegel im Punkt D auf, so ziehe man in Fig 1 ein Perpendikel DE, in den Fig. 2 und 3 nur eine gerade L von dem Mittelpunkte G oder C nach D und verlängere diese in Fig. 3 rückwärts; hierauf beschreibe man aus dem Punkte D als Mittelpunkte einen Kreis MBEAN, sasse den Bogen AE zwischen den Zirkel, und trage ihn auf der andern Seite des Perpendikels von E nach B ab; DB ist dann die Nichtung des zurückgeworkenen Strahles.

#### Reflexion des Lichtes mittelst Planspiegel.

#### §. 15.

Buruckwerfung paralleler Lichtstrahlen.

Lichtstrahlen, welche vor ihrem Einfalle auf einen Planspiegel parallel sind, wie AD und A'D' (Fig. 4), bleiben auch parallel nach ihrer Zurückwerfung. Denn nach der vorhin aufgestellten Methode beschreibt man aus den Punkten D und D' als Mittelpunkten Kreisbogen, macht den Sogen von E nach B dem Bogen zwischen AD und DE, sowie den Bozen von E' nach B' dem Bogen zwischen A'D' und D'E' gleich; zieht man dann die Linien DB und D'B', so sind diese parallel.

Ift bir Raum zwischen AD und A'D' mit lauter Strahlen ausgefüllt, die wit AD parallel einfallen, also einen Lichtbuschel paralleler Strahlen oder eine einzige Lichtmasse AA'DD' bilden, so werden sammtsliche reslectirte Strahlen parallel zu DB sein, und eine einzige reflectirte Masse von Parallesstrahlen ausmachen. Die reslectirte Masse hat aber eine verkehrte Lage, indem die Seite AD, die vor der Reslerion oben lag, nach der Zurückverfung in DB, also unten liegen wird.

1

#### 6. 16.

#### Reflexion bivergirender Strahlen.

Divergirende Lichtstrahlen kommen von einem einzigen Punkte A (Fig. 5) her, trennen sich dann aber beim Fortgange immer weiter in bie Strahlen AD, AD', AD". Treffen nun folche Lichtstrahlen auf einen Planspiegel MN, so werden sie in den Richtungen DB, D'B', D'B" zuruckgeworfen; diefe Richtungen findet man nach der fruhern Methode, indem man in den Punften D, D' D" Perpendifet DE, D'E', D"E" auf den Spiegel fallt, und den Winkel ADE dem Winkel BDE, ben Winket AD'E' bein Winkel B'D'E', ben Winkel AD"E" bem Winkel B"D"E" gleich macht. Verlangert man die reflectirten Licht= strahlen rudwarts, fo schneiden sie sich in einem Punkte A', und die= fer Punkt liegt eben fo weit hinter dem Spiegel MN, als A vor ihm liegt; fallt man namlich bas Loth ANA' auf MN, fo ist A'N ber Li-Auf diese Weise divergiren benn die Strahlen nach nie AN gleich. ihrer Reflerion eben so wie vorbin. Sieht man AD'D als eine einzige divergirende Maffe zwischen AD und AD' an, so wird die zwischen DB und DB" eingeschlossene Masse nach ihrer Resterion vom Punkte A' ausgehen und die umgekehrte Lage von der vor der Reflerion haben.

#### 6. 17.

#### Reflexion convergirender Strahlen.

Convergirende Strahlen fahren von mehren Punkten A, A', A" (Fig. 6) aus, und fließen in einen einzigen Punkt B zusammen. Falsten Strahlen dieser Art auf einen Planspiegel MN, so werden sie nach den Richtungen DB', D'B', D'B' zurückgeworfen, wo sie mit den Perpendikeln DE, D'E', D'E" dieselben Winkel wie die Einfallsstrahlen bilden, und sämmtlich auf einen Punkt B' gerichtet sind, der eben so weit vor dem Spiegel als B hinter ihm liegt. Betrachtet man ADD"A" als eine einzige convergirende Lichtmasse, so hat die ressertirte Masse D'B'D dieselbe Gestalt.

In allen diesen Fallen wird die einfallende Lichtmasse durch die Resterion nur in eine verkehrte Lage gebracht, deren Divergenz= ober Convergenzpunkt auf der andern Seite des Spiegels liegt.

Reflerion der Lichtstrahlen mittelst Concavspiegel.

6. 18.

Reflexion paralleler Strahlen.

Es fei MN (Fig. 7) ein Concavspiegel, beffen Mittelpunkt C ift;

AM, AD, AN feien Parallelftrahlen, ober eine aus folchen Lichtstrahlen gebildete Maffe, die auf den Spiegel fallt. Dann fteben CM, CN in den Punkten M, N fenkrecht auf der Oberflache des Spiegels; folglich find CMA, CNA die Einfallswinkel ber Strahlen AM, AN. Macht man nun die Reflerionswinkel CMF, CNF den Einfallswinkeln gleich, so begegnen sich die Linien MF, NF in einem Punkte F, welcher in der Linie AD liegt, und die Linien MF, NF find die Richtun= gen der reflectirten Strahlen. Der Lichtstrahl ACD steht fenkrecht auf ber Spiegelflache im Punkte D, weil er burch ben Mittelpunkt C geht; er wird daher in ber umgekehrten Richtung DF zuruckgeworfen, und die drei Lichtstrahlen AD, AM und AN schneiben sich nach ihrer Reflerion in einem und bemfelben Puntte F. - Auf gleiche Weise werden alle zwischen AM und AN befindlichen Strahlen, welche auf Punkte der Spiegelflache fallen, die zwischen M und N liegen, nach bemfelben Punfte F zuruckgeworfen. Diefer Punkt F, in welchem fich alle auf einen Concavspiegel fallenden Lichtstrahlen nach ihrer Reflerion begegnen, heißt ber Brennpunkt, aus dem Grunde, weil die in diefem Punkte concentrirten Strahlen bas Bermogen befigen, jeden in ihm befindlichen brennbaren Rorper zu entzünden. Fallen die Licht= strahlen, wie es hier der Fall ift, parallel auf den Spiegel, so heißt ber Punkt F der Brennpunkt der Parallelftrahlen oder ber Sauptbrennpunkt. Der Gedanke, daß die Strahlenmaffe AMNA vor ihrem Einfallen auf ben Spiegel einen fo großen Raum einnimmt, und durch die Reflerion in einen kleinen Raum F zusammengedrangt macht es begreiflich, wie sie hier die Rraft bekommen konne, Rorper zu entzunden.

Allgemeine Regel. Die Entfernung des Brennpunktes F vom nåchsten Punkte D des Converspiegels MN (vom Scheitelpunkte) beträgt bei jedem folchen Spiegel, aus welcher Masse er auch versertigt sein mag, die Hälfte von CD, dem Krümmungshalbmesser des Spiegels. Die Entfernung FD des Brennpunktes vom Scheitelpunkte heißt die Hauptbrennweite des Spiegels.

Von der Richtigkeit dieser Regel überzeugt man sich leicht, wenn man die Figur 7 nach einem größern Maßstabe zeichnet, und die Punkte M und N nahe bei Delegt.

#### 6. 19.

#### Reflexion bivergirenber Strahlen.

Es sei MN (Fig. 8) ein Concarspiegel, bessen Krummungsmittelpunkt C ist. Die Strahlen AM, AD, AN fahren vom Punkte A aus in divergirenden Richtungen auf die Punkte M, D, N des Spiegels und werden von diesen Punkten zurückgeworsen. Um dann die Richtungen der restectirten Strahlen zu sinden, ziehe man auf die Punkte M, D, N die Lothe CM, CD, CN und mache den Winkel FMC gleich dem Winkel AMC, den Winkel FNC gleich dem Winkel ANC; die Linien MF und NF sind dann die Richtungen der restectirten Strahlen AM und AN, und der Punkt F, wo sich diese beiden Strahlen schneiden, ist der Brennpunkt, in welchem sich alle Strahlen nach ihrer Resserion vereinigen.

Bergleicht man Figur 7 mit Figur 8, so zeigt sich, daß, so wie in Fig. 8 der einfallende Strahl AM dem Lothe CM naher liegt, als eben dieser Strahl in Fig. 7, auch der restectirte Strahl MF in Fig. 8 dem Lothe CM naher liegen wird, als in Fig. 7. Da dies nun auch für den Strahl NF gilt, so folgt daraus, daß der Punkt F in Fig. 8 naher an C liegt als in Fig. 7. Es wird also bei der Resserion divergirender Strahlen die Brennweite DF des Spiegels größer sein, als sie es bei Parallelstrahlen ist.

Ruckt man ben Divergenzpunkt A, ben sogenannten strahlenben Punkt, bem Mittelpunkte C des Spiegels (Fig. 8) naher, so nahern sich die einfallenden Strahlen AM, AN den Lothen CM, CN; mithin werden sich auch die reslectirten Strahlen diesen Lothen CM, CN nashern. Ruckt folglich der strahlende Punkt A dem Mittelpunkte des Spiegels naher, so nahert sich auch der Brennpunkt F dem Mittelpunkte des Spiegels; kommt A in C an, so fällt auch F mit C zussammen. Kommen daher die divergirenden Strahlen aus dem Mittelpunkte des Hohlspiegels, so werden sie in denselben Punkt reslectirt.

Geht der Punkt A über den Mittelpunkt C des Hohlspiegels fort nach D zu, so rückt der Brennpunkt F über C fort nach A zu, und wenn der strahlende Punkt in F liegt, so wird das Licht in A concentrirt werden. Ueberhaupt wird immer, wenn der strahlende Punkt im Brennpunkte liegt, der Brennpunkt im Strahlpunkte liegen. Beide wechseln also mit einander und haben beshalb den gemeinschaftlichen

Namen ber conjugirten Brennpunkte ethalten, indem der eine immer Strahlpunkt, wenn der andere Brennpunkt ift.

Eben so werden, wenn man in (Fig. 7) F zum Strahlpunkte annimmt, die reflectirten Strahlen MA, NA sein, also nicht mehr in einen Brennpunkt zusammenlaufen, sondern parallel zu einander fortzgehen. Man sagt dann, der Brennpunkt liege unendlich weit vom Mittelpunkte des Spiegels entfernt, oder die Brennweite sei unendzlich groß geworden.

Liegt der Punkt F in f (Fig. 9), so haben die zurückgeworfenen Strahlen die Nichtungen Ma und Na; sie divergiren, als kamen sie aus dem hinter dem Spiegel liegenden Punkte A' her, und sie divergiren um so mehr, je naher f an D kommt, gerade als ob der Punkt A', der ihr Divergenzpunkt zu sein scheint, nach D zu rückte. Der Punkt A', aus welchem die Strahlen Ma, Na zu kommen scheinen, und in welchem sie sich vereinigen wurden, wenn sie in den Nichtungen aM und aN ohne Spiegelung fortgingen, heißt der virtuelle Brennpunkt, weil die Strahlen sich nicht wirklich in ihm vereinigen, sondern nur zu vereinigen streben.

In allen biesen Kallen kann man die Brennweite, wenn der Krummungshalbmeffer des Hohlspiegels und die Entfernung des strahlenden Punktes vom Spiegel bekannt sind, entweder durch Zeichnung oder nach folgender Regel kinden:

Man multiplicire die Entfernung des strahlenden Punktes vom Spiegel mit dem Halbmesser des Spiegels, und dividire dieses Propukt durch die Differenz zwischen der doppelten Entfernung des strahlenden Punktes und dem Nadius des Spiegels; der Quotient gibt FD, die gesuchte Entfernung der conjugirten Brennpunkte. Bei der Anwendung dieser Negel hat man darauf zu achten, daß, wenn wie in Fig. 9 die doppelte Entfernung des strahlenden Punktes vom Spiegel kleiner als der Halbmesser des Spiegels ist, die restectirten Lichtstrahlen sich nicht vor dem Spiegel, sondern in einem virtuellen Brennpunkte hinter dem Spiegel schneiden. Man sindet dann mit Hilse der eben ausgestellten Negel die Entfernung dieses Brennpunktes vom Punkte D.

§. 20.

Reflexion convergirender Strahlen.
MN (Fig. 10) ist ein Hohlspiegel, dessen Halbmesser CD ist.

Muf diese Spiegel fallen die Strahlen AM, AD, AN, die in einem hinter dem Spiegel liegenden Punkte A' convergiren, in ben Punkten M, D, N auf, und werden nach dem Punkte F reflectirt. Bieht man namlich aus dem Mittelpunkte die Linien CM, CD, CN, so find biefe lothrecht auf ben Spiegel in ben Punkten M, D, N; man braucht also bann nur ben Winkel FMC bem Winkel AMC, und ben Win= fel FNC dem Winkel ANC gleich zu machen; im Punkte F, wo diese Linien sich schneiben, convergiren die Strahlen und er ist der Brenn-Eine Bergleichung der Figur 10 mit der Figur 7 zeigt, daß so wie der Einfallsstrahl AM (Fig. 10) von dem Lothe CM weiter entfernt ift als diefer Strahl AM in Fig. 7, auch der reflectirte Strahl MF in Fig. 10 weiter von bem Lothe CM abliegt als in Fig. 7; dieses gilt auch von dem reflectirten Strahle NF, und daraus erhellet, bag der Punkt F in Fig. 10 weiter von dem Mittelpunkte C abliegt als in Fig. 7, daß alfo bei der Reflerion convergirender Lichtstrahlen die Brennweite DF fleiner ift als bei Parallelftrahlen.

Läft man ben Convergenzpunkt A' (Fig. 10) näher nach D zu rücken, oder (was dasselbe ist) gibt man den Strahlen AM und AN eine größere Convergenz, so entfernen sich diese Strahlen weiter von den Perpendikeln CM und CN; es werden sich also auch die ressectiveten Strahlen weiter von den Perpendikeln CM und CN entfernen und den Brennpunkt nach D zu rücken. Kommt dabei der Punkt A' in D an, so fällt auch F mit D zusammen.

Macht man die Strahlen AM und AN weniger convergent, inbem man ihren Convergenzpunkt A' von D aus links fortrücken läßt, so wird F nach der rechten Seite hin von D wegrücken, und hat A' eine unendlich große Entfernung von D, d. h. sind die Strahlen AM und AN parallel wie in Fig. 7, so liegt F in der Mitte zwischen D und C.

In allen diesen Fallen findet sich die Lage des Brennpunktes aus folgender Regel:

Man multiplicire den Abstand des Sonvergenzpunktes vom Spiegel mit dem Radius des Spiegels, und dividire dieses Produkt durch die doppelte Entsernung des Convergenzpunktes und durch den Radius des Spiegels; der Quotient ist die Brennweite FD und der Brennpunkt liegt immer vor dem Spiegel.

#### Reslexion der Lichtstrahlen mittelst Converspiegel.

§. 21.

Reflexion paralleler Strahlen.

Es sei MN (Fig. 11) ein Converspiegel, bessen Mittelpunkt C ist. Auf seine erhabene Seite fallen die Lichtstrahlen AM, AD, AN parallel zu einander. Berlängert man dann die Linien CM und CN dis nach E, so stehen die Linien ME und NE senkrecht auf der Oberfläche des Spiegels in den Punkten M und N. Macht man folglich den Winkel BME gleich dem Winkel AME, und den Winkel BNE gleich dem Winkel ANE, so sind die Einfallswinkel den Resterionswinkeln gleich, und die Lichtstrahlen werden in den Richtungen MB und NB restectirt. Berlängert man die Strahlen BM und BN rückwarts über den Spiegel hinaus, so schneiden sie sich in einem Punkte F hinter dem Spiegel, welcher ihr virtueller Brennpunkt ist. Die Brennweite FD der parallelen Strahlen ist sehr nahe der Hälfte des Radius CD gleich, wenn nur die Punkte M und N nicht zu weit von D entsernt liegen.

#### §. 22.

Reflexion bivergirender Strahlen.

MN (Fig. 12) ist ein Converspieget, C der Mittelpunkt seiner Krümmung. Aus dem Punkte A fallen die divergirenden Strahlen AM und AN in den Punkten M und N auf den Spiegel. Berstängert man dann, wie im vorigen &., die Linien CM und CN nach E, und macht die Winkel EMB und ENB den Winkeln AME und ANE gleich, so sind MB und NB die reflectivten Strahlen, welche sich, rückwärts verlängert, in einem Punkte F hinter dem Spiegel schneiden. Der Punkt F ist dann der virtuelle Brennpunkt der Strahlen.

Aus einer Vergleichung der zwölften und elften Figur ergibt sich, daß der Einfallöstrahl AM in Fig. 12 weiter vom Lothe entfernt ist als in Fig. 11, daß also auch der reslectirte Strahl MB im ersten Valle weiter vom Lothe abliegt als in Fig. 11. Dies gilt auch von dem Strahle NB. Es wird folglich der Punkt F, in welchem sich die Strahlen schneiden, in Fig. 12 näher bei D liegen, als in Fig. 11; die virtuelle Vrennweite divergirender Lichtstrahlen ist mithin kleiner, als die der parallelen Strahlen.

Lagt man ben Divergenzpunkt A bem Spiegel naber ruden, fo

nåhert sich auch der virtuelle Brennpunkt dem Spiegel; kommt A in D an, so rückt auch zugleich F in D ein. Entfernt sich A vom Spiegel, so entfernt sich auch F von ihm, und ist A unendlich weit vom Spiegel entfernt, d. h. fallen die Lichtstrahlen in parallelen Richtungen wie Fig. 11 auf, so liegt F in der Mitte zwischen D und C. Jedenfalls ist hier immer der Brennpunkt nur virtuell und hinter dem Spiegel befindlich.

# 3 weites Capitel. Spiegelbilder. 6.23.

Rebes Bild eines Gegenstandes ift ein Wiederschein biefes Gegen= standes, der sich in der Luft oder im Auge oder auf einer weißen Klache, 3. B. einem Blatte Papier, abspiegelt. In der Regel entstehen die Bilber durch Spiegel oder Linsen und gleichen dem Gegenstande ber Geftalt und Farbe nach vollständig, obgleich man fie auch badurch jum Borfchein bringen kann, bag man zwischen den Gegenftand und bas Papierblatt, worauf er sich abbilben foll, einen Schirm mit einer kleinen Deffnung stellt. Es fei zu dem Ende CD (Fig. 13) ein Schirm ober ein Fensterladen mit einer fleinen Deffnung A, und EF ein Stuck weißes Papier, welches sich in einem dunklen Bimmer befindet. Bringt man bann vor den Fensterladen einen erleuchteten Begenftand BGR, fo erblickt man auf dem Papiere bas Bild beffetben rgb, aber in umgekehrter Lage. Denn gefett, ber Gegenftand habe drei bestimmt verschiedene Farben, die rothe in R, die grune in G und bie blaue in B, fo ift flar, bag ber rothe Lichtstrahl in gerader Linie durch die Deffnung A hindurchgeht und das Papier in r trifft. Eben fo fallt ber grune Lichtstrahl G auf bas Papier in g, und ber blaue B auf das Papier in b, wodurch also auf dem Papier ein umgekehr= tes Bild rb vom Gegenstande BR entsteht. Da ferner jeder farbige Punkt des Objectes auf dem Papiere einen entsprechenden Punkt von berselben Farbe findet, so ift das Bild br eine genaue Abbildung des Gegenstandes BR, wenigstens wenn die Deffnung A flein genug ift. Ist die Deffnung größer, so wird das Bild immer undeutlicher, und es verschwindet fast ganglich, wenn die Deffnung sehr groß wird, weil bann benachbarte Punkte bes Gegenstandes ihr Licht auf benselben Punkt des Papiers werfen und fo das Bild verwirren.

Aus (Fig. 13) ist ersichtlich, baß die Größe des Bildes br mit ber größern Entfernung des Papiers hinter dem Spiegel zunimmt. If AG der Linie Ag gleich, so hat Object und Bild einerlei Größe; ist Ag kleiner als AG, so ist das Bild kleiner als das Object, und ist Ag größer als AG, so ist das Bild größer als das Object.

Feber Punkt bes Objectes wirft Lichtstrahlen nach allen Richtun= gen; das Bild rb wird nur von den Lichtstrahlen gebildet, die durch die kleine Deffnung A fallen; solcher Strahlen gibt es aber nur wenige, daher hat dann auch das Bild nur sehr wenig Licht und kann zu optischen Zwecken nicht benuht werden. Diesem Fehler helfen die Spiegel und die Linsen ab.

#### §. 24.

#### Spiegelbildung mittelft Concavspiegel.

Es fei AB (Fig. 14) ein Concavspiegel, beffen Centrum C ift: MN fei ein Object, welches fich in einiger Entfernung vor bem Spies gel befindet. Bon fammtlichen Strahlen, die ber Punft M bes Dbjectes nach allen Richtungen bin verbreitet, nimmt ber Spiegel nur biejenigen auf, die fich zwischen MA und MB befinden, also nur ben Lichtkegel MAB, beffen Bafis der durch den Bogen AB bestimmte Spiegelkreis ift. Bestimmt man nach ber fruher angegebenen Methode fur die einfallenden Strahlen MA und MB die reflectirten Strahlen Am und Bm, fo schneiben biefe fich in einem einzigen Punkte m und bilden darin das Ende M des Objectes ab. Auf gleiche Weise wird der Lichtkegel NAB, ben bas zweite Ende bes Objectes auf ben Spiegel wirft, in den Punkt n reflectirt und bilbet fich bier ab. Eben fo bilben fich die Lichtkegel, die von Punkten zwischen M und N herkommen, in Punkten zwischen m und n ab, bergestalt, daß mn ein vollständiges aber verkehrtes Bild von MN wird. Dieses wird auch fehr beutlich fein, weil fich viele Lichtstrahlen zu beffen Bilbung vereinigen.

Die Entfernung des Vilbes vom Spiegel findet sich nach der Regel, nach welcher man die Brennweite divergirender Strahlen (§. 20.) findet, indem die Punkte M und m (in Fig. 14) den Punkten A und F (in Fig. 8) entsprechen. Was das Verhältniß der Größe des Objectes zu der des Vildes betrifft, so verhält sich in jedem Falle die Größe des Vildes zu der des Objectes, wie die Entfernung des Vildes vom Spiegel zu der Entfernung des Objectes vom Spiegel.

Ift der Spiegel groß und das Object sehr hell, wie z. B. eine weiße Gppssigur, so erscheint das Spiegelbild mn in der Luft schwebend, und man kann dann leicht eine Menge sehr belehrender Versuche anstellen, indem man die Entfernung des Objectes vom Spiegel bald größer bald kleiner nimmt und die daraus hervorgehenden Uendczrungen in der Größe und Lage des Vildes beobachtet. Befindet sich das Object in mn, so bildet sich ein vergrößertes Vild in MN.

#### §. 25.

Spiegelbilder mittelft Converspiegel.

Bei Concavspiegeln bildet sich jedesmal ein Bild vor dem Spiezgel, ausgenommen in dem Falle, wo das Object zwischen dem Spiezgel und dem Hauptbrennpunkte liegt. In diesem Falle ist das Bild nur virtuell und hinter dem Spiegel befindlich. Bei Converspiegeln dagegen ist das Bild immer nur virtuell und hinter dem Spiegel.

AB (Fig. 15) ift ein Converspiegel, mit dem Mittelpunkte C; MN ist ein vor ihm befindliches Object. Das Auge des Beobachters mag fich vor dem Spiegel etwa in E befinden. Bon ben vielen Strah= len, welche die Punkte M und N des Objectes nach jeder Richtung hin ausfahren laffen und die von dem Spiegel reflectirt werden, langen nur einige wenige ins Auge. Nur folche Theile DF und GH bes Spiegels konnen Strahlen DE; FE, GE, HE ins Muge gelangen laffen, die fo liegen, daß die Einfallswinkel den Reflerionswinkeln gleich werden. Der Strahl MD wird in der Richtung DE guruckge= worfen, wenn DE mit dem Lothe CN benselben Winkel einschließt. den MD mit diesem Lothe bildet; NG wird in der Richtung GE reflectirt, MF in FE und NH in HE. Berlangert man die Linien DE und FE in umgekehrter Richtung, fo fcmeiben fie fich in m. und es hat den Unschein, als kamen sie aus m wie aus einem Brennpunkte. Auf diese Art wird mn das virtuelle Bild des Objectes MN, und dies heißt deßhalb virtuell, weil es nicht durch eine wirkliche Bereini= gung der Lichtstrahlen in einen Brennpunkt gebildet wird und defhalb auch nicht auf bem Papiere aufgefangen werden kann. Nimmt man an, daß das Auge fich an einer andern Stelle vor dem Spiegel befinde, und zieht man von M und N aus Strahlen, die, nachdem fie vom Spiegel reflectirt find, ins Muge gelangen, fo werden diefe Strahlen, nachdem man fie rudwarts verlangert hat, ihre virtuellen Brenn= punkte in m und n haben. Welche Lage baher auch das Auge vor

dem Spiegel haben mag, das Bild erscheint immer auf dersetben Stelle mn. Zieht man von dem Mittelpunkte des Spiegels aus die geraden Linien CM und CN, so liegen die Punkte m und n immer in diesen geraden Linien. Hieraus erhellet, daß das Bild mn nie die verkehrte Lage vom Objecte haben kann und kleiner als das Object sein muß. Es nähert sich dem Spiegel oder entfernt sich von ihm, so wie sich das Object dem Spiegel nähert oder sich von ihm entfernt, und besindet sich MN in einer unendlich weiten Entsernung vom Spiegel, so daß die von ihm kommenden Lichtstrahlen parallel sind, so liegt das Bild mn in der Mitte zwischen dem Spiegel und seinem Mittelpunkte. Bei jeder andern Lage des Objects sindet man den Abstand des Bildes vom Spiegel nach der Regel (§. 22.) für divergirende Strahlen, die von Converspiegeln ressectir werden.

Die Größe bes Bilbes verhålt sich zu ber Größe bes Objectes, wie sich Cm zu CM, d. h. wie sich ber Abstand des Bilbes vom Spiezgelmittelpunkte zum Abstande des Objectes von diesem Punkte verhalt. Bild und Object nahern sich dem Spiegel zu gleicher Zeit, und wenn sie den Spiegel berühren, so haben sie beide einerlei Größe. Hieraus ist ersichtlich, daß die Bilber der Converspiegel immer das Object verkleiznern mussen, so lange dies wenigstens nicht unmittelkar auf dem Spiezgel liegt.

#### §. 26.

Spiegelbilder vermittelft Planspiegel.

AB (Fig. 16) ist ein Planspieget, MN ein Object vor ihm, und E das Auge des Beobachters. Berfährt man nach den Grundsätzen, welche im vorigen & erörtert sind, so sindet man, daß sich das Object MN in mn abbildet, wo die Brennpunkte m und n durch die Berslängerungen der restectirten Strahlen DE, FE und GE, HE bestimmt werden. Berbindet man dann die Punkte M und m, N und n durch gerade Linien Mm und Nn, so stehen diese auf der Spiegelsläche AB senkrecht, sind folglich parassel, und das Bild wird sich in demselben Abstande und derselben Lage hinter dem Spiegel besinden, wie das Object vor dem Spiegel. Deshald sieht man die Bilder der Objecte in Spiegelgläsern in derselben Entsernung vom Spiegel und eben so gesstaltet, wie die Objecte selbst.

## II. Die Dioptrik.

§. 27.

Unter Dioptrik versteht man den Zweig der optischen Wissenschaften, welcher den Fortgang von Lichtstrahlen betrachtet, die in durchsichtige Körper hinein= und durch diese hindurchgehen.

Drittes Capitel. Brechung der Lichtstrahlen. §. 28.

Geht das Licht durch einen Wassertropfen ober ein Stuck Glas, so wird es in seiner Nichtung gestört, denn es fällt auf ein hinter diesen Körper gelegtes Papierblatt nicht so, als wenn diese Körper nicht vorhanden wären. Solche Körper bringen folglich in dem Lichte, wels durch sie hindurch geht, Uenderungen hervor. Die Beschaffenheit dieser Störung soll im Folgenden ersorscht werden.

Es sei zu dem Ende ABCD (Fig. 17) ein leeres Gefaß mit eig nem Loche H in einer feiner Seitenflachen, und S eine brennende Rerge, in einiger Entfernung von dem Raften fo aufgestellt, daß der Lichtstrahl SH ber Rerze auf den Boben bes Gefages fallt und hier in a einen runden Lichtfleck bilbet. Die Lichtmaffe SHRa wird bann in gerader Linie liegen. Man markire fich ben Punkt a, auf welchen ber bivergirende Strahl SH fallt, und fulle hierauf das Gefag bis zur Bobe EF mit Maffer. Sobald bann die Oberflache des Maffers ruhig ge= worden ift, so erblickt man den runden Rleck, der vorher in a war, jest in b, und der Lichtstrahl SHRb ist in R gebrochen, indem FCR und Rb zwei verschiedene gerade Linien sind, die sich in dem auf der Dberflache des Waffers liegenden Punkte R schneiden. Bieraus folgt, daß alle unter dem Waffer befindlichen Objecte von einer Perfon, die fich außer bem Baffer befindet, nicht an der Stelle gefeben werben, an ber fie fich wirklich befinden. Befande sich z. B. ein Fisch in b (Fig. 17), so wird ein in S befindliches Auge ihn in der Richtung Sa erblicken, welches die Richtung des gebrochenen Strahls RS ift; wollte man ihn also schießen, so wurde man das Feuergewehr unterhalb bes Punftes a zu richten haben. Daber kommt es, bag jeder Punkt eines unter Wasser getauchten Objectes an einer andern, als feiner mahren Stelle zu fein scheint, und bie Abweichung biefes fchein-Dptif. I.

baren Ortes von dem wahren ist um so beträchtlicher, je nach der Tiefe unter dem Wasser und der Schiefe des Lichtstrahles RS, durch welchen der Gegenstand erscheint. Ein ins Wasser getauchter gerader Stad erscheint an dec Stelle, in welcher er die Oberstäche des Wassers berührt, eingeknickt zu sein; ein gerader Stad SRA erscheint in der gebrochenen Linie RSb. Sben so wird ein gebrochener Strahl als gerade erscheinen können. Man kann sich von dieser Thatsache durch ein Ruder überzeugen, wenn man auf einer durchsichtigen Wasserssläche fährt.

Nimmt man statt bes Wassers Alcohol, Del ober Glas, so wird man, wenn die Oberstäche bieser Körper in die Linie EF (Fig. 17) fällt, jederzeit wahrnehmen, daß sie sammtlich das Vermögen bessisen, den Strahl SR im Punkte R zu brechen. Alcohol bricht ihn stärker als Wasser, Del stärker als Alcohol, und Glas noch stärker als Del. Glas wurde den Lichtstrahl SR nach Rc brechen. Die Wirkung, durch welche ein Lichtstrahl auf diese Weise von seinem geraden Wege abgelenkt wird, führt den Namen der Refraction oder Breschung, weil sie den Strahl SRa im Punkte R in zwei Theile bricht.

Aus dem Vorstehenden ergibt sich, daß, wenn ein die Luft durchschneibender Lichtstrahl in schräger Richtung auf die Oberstäche eines durchsichtigen, stüssigen oder festen Körpers fällt, dieser Lichtstrahl gezgen die Linie MN zu gebrochen wird, welche senkrecht auf der Obersstäche EF im Punkte R steht, und daß die Größe der Refraction oder die Größe des Winkels aRd nach der Beschaffenheit des brechenden Körpers verschieden ausfällt. Die Kraft, welche die Wirkung der Refraction in den Körpern hervordringt, heißt die brechende Kraft oder das Vrechungsvermögen der Werschiedenheit der Vrechung ein verschiedenes Vreschungsvermögen zu.

Leert man hierauf das Gefäß und bringt in den Punkt a einen recht hellen Körper, etwa eine kleine blanke Silbermunze, so findet ein Beobachter, der einige Fuße von dem Gefäße entfernt steht, leicht eine Stelle, von welcher aus er durch das Loch die Munze a sehen kann. Wird hierauf das Gefäß die an EF mit Wasser gefüllt, so verschwinzdet die Munze dem Auge des unverrückt stehen gebliebenen Beobachzters, und erscheint ihm erst dann wieder, wenn sie von a nach b zu gerückt wird und in b anlangt. Da also der von einer in b liegen-

den Munze herkommende Lichtstraht in das Auge trifft, so muß er in einem Punkte R aus der Oberfläche des Wassers hervorkommen, den man dadurch sindet, daß man durch das Auge S und die Deffnung H die gerade Linie SHR zieht; folglich ist dR die Richtung des Lichtstrahls, durch welche die Munze nach ihrer Refraction in R sichtsar wird. Würde dieser Lichtstrahl über R hinaus verlängert, ohne gebrochen zu werden, so müßte er dh sein, während er gebrochen RH wird. Wenn also ein Lichtstrahl, der durch ein dichtes Medium, wie z. B. Wasser, in schräger Nichtung gegen dessen Oberfläche geht, dieses Medium in irgend einem Punkte verläßt und in ein dunneres Medium, z. B. Luft, tritt, so wird er von dem Perpendikel, welches in dem Punkte, in welchem der Lichtstrahl das dichtere Medium verläßt, auf die Oberssläche dieses Mediums gefällt ist, abwärts gebrochen.

Fallt ber Lichtstrahl SHR ber Kerze auf die Oberstäche EF bes Wassers und bricht er sich nach ber Reichtung Rb bem Lothe MN zu, so heißt ber Winkel MRH, ben er mit bem Perpendikel einschließt, ber Einfallswinkel, und ber Winkel NRb, den ber gebrochene Strahl mit demselben Lothe einschließt, ber Brechungswinkel. HR wird ber einfallenbe, Rb ber gebrochene Strahl genannt. Tritt dagegen ber Lichtstrahl von der Munze a aus dem Wasser und bricht er sich im Punkte R nach der Richtung Rh, so ist aR der einfallenbe, Rh ber gebrochene Strahl, NRa der Einfallswinkel und MRh ber Brechungswinkel.

Tritt daher der Lichtftrahl aus einem dunnern Mestum in ein dichteres, wie z. B. aus Luft in Waffer, fo ist der Einfallswinkel größer als der Brechungswinkel; tritt dagegen der Lichtstrahl aus dem dichtern Medium in das dunnere, wie z. B. aus Waffer in Luft, so ist der Einfallswinkel kleiner als der Brechungswinkel. Ferener stehen diese beiden Winkel zu einander in der Beziehung, daß, wenn der gebrochene Strahl zum einfallenden wird, auch der einfals lende zum gebrochnen werden muß.

6. 29.

Kennt man die Richtung eines in Wasser ober jedes andere breschungsfähige Medium einfallenden Lichtstrahls, so findet man die Richtung des gebrochenen Strahles auf folgende Weise.

Man zeichne auf einem quabratformigen Brette ABCD (Fig. 18)

einen Rreis MN, mit zwei Durchmeffern MN und EF, die lothrecht auf einander und auf ben Seiten des Brettes fichen. Das Brett ruht auf einem fest stehenden Suge P. Dann verfertige man ein bunnes Rohr, welches man in ber Richtung eines Salbmeffers HR, H'R befestigen kann, ober welches sich um ben Mittelpunkt R frei breben lagt, fo daß man es in jebe Lage auf dem Kreise bringen kann. Man ftelle bann bas auf feinem Ruge befestigte Brett in ein glafer= nes Gefaß, und fulle dies so weit mit Waffer, daß beffen Dberflache bis in EF reicht, ohne jedoch das Rohr zu berühren. Bringt man hierauf das Rohr in die Lage MR, welche lothrecht auf die Oberflache des Wassers ift, und lagt einen Lichtstrahl burch daffelbe hindurchgehen, fo fieht man diefen ins Waffer hineingehen und nach N fortrucken, ohne die mindeste Storung in seiner Richtung zu erleiden. alfo ein Lichtstrahl fenerecht auf die Dberflache eines brechungsfahigen Mediums, fo erleidet er feine Bredung, wird alfo von feinem geradlinigen Wege nicht Bringt man hierauf eine fleine Silbermunge in ben abgelenkt. Punkt N, so erblickt man diese durch das Rohr MR; die Lichtstrahlen der Munge verlaffen also die Wafferflache in R, und feten ihren Weg in berfelben geraden Linie fort, NRM. Tritt alfo ein Lichtstrahl fenerecht auf die Dberflache eines brechungsfahigen Mebiums aus diefem Medium heraus, fo erleidet er feine Brechung und fest feinen Weg in derfelben geraden Linie fort.

Bringt man bas Nohr in die Lage von HR und läßt bann eisnen Lichtstrahl hindurchfallen, so wird dieser im Punkte R nach der Nichtung Rb gebrochen, wo der Brechungswinkel NRb kleiner als der Einfallswinkel MRH ist. Mißt man hierauf mit einem Zirkel die kleinste Entfernung der des Punktes d vom Lothe RN, versertigt mit den als Einheit einen Maßstab, theilt diesen in Zehntel und Hunderstel, und mißt dann Hm auf diesem Maßstabe, so sindet sich Hm = 1,336 oder beinahe =  $1\frac{1}{3}$  der Einheit den. Wiederholt man diesen Bersuch sür eine andere Lage des Nohres H'R, wo Rb' der gebrochene Strahl ist, und versertigt mit der neuen Einheit b'n' einen zweizten Maßstab, so sindet sich wieder H'm' = 1,336 der Einheit b'n'. Die Linien Hm und H'm' heißen die Sinus der Einfallswinskel HRM und H'RM, so wie die Linien den und b'n' die Sinus

ber Brechungswinkel NRb und NRb'. Hieraus folgt, daß sich fur Wasser als brechendes Medium ber Stnus des Einfallswinkels zum Sinus des Brechungswinkels, wie 1,336 zu 1 verhalt, welche Richtung auch der einfallende Strahl gegen die Obersläche des Wassers haben mag. Die optischen Schriftsteller nennen dies Verhaltnis das constante Verhaltnis der Sinus.

Bringt man eine kleine Silbermunze in b, so erblickt man biese burch das Rohr, wenn es die Lage HR hat; bringt man die Munze in b', so sieht man sie durch das Nohr in der Nichtung H'R. Kommt atso der Lichtskrahl aus dem Wasser, so verhält sich der Sinus des Einfallswinkels zum Sinus des Brechungswinkels wie 1 zu 1,336. Da din und Hm, so wie b'n' und H'm' das Maß der Sinus des Einfalls- und Brechungswinkels sind, so verhalten sich, wenn Licht aus Wasser in Luft tritt, die Sinus der Einfalls- und Brechungswinkel wie 1 zu 1,336.

Macht man biesen Versuch mit verschiedenen Mebiis, so erhalt man verschiedene Grade der Brechung' für dieselben Einfallswinkel; allein das Verhaltniß der Sinus der Einfalls- und Brechungswinkel für ein und dasselbe Medium ist immer dasselbe.

Die Zahl 1,336, welche bies Verhältniß für Wasser angibt, heißt bas Brechungsverhältniß ober ber Brechungserponent bes Wassers, auch wohl bas Brechungsvermögen bes Wassers.

§. 30.

Die Physiker haben ben Brechungserponent sehr vieler Körper besstimmt, und uns dadurch in den Stand gesetzt, für jeden beliebigen Einfallswinkel auf die Oberstäche eines bestimmten Mediums die Richtung des gebrochenen Lichtstrahles zu bestimmten, mag der einfallende Strahl in das Medium hineingehen oder aus demselben herauskommen. Trifft z. B. ein Lichtstrahl RH (Fig. 18) auf die Oberstäche des Wassers, so sindet man die Nichtung des gebrochenen Strahles auf solgende Weise: Man errichte im Punkte R, wo der Lichtstrahl auf die Wasserstäche trifft, ein Loth RM auf die Oberstäche des Wassers, und vom Punkte H aus eine Linie Hm lothrecht auf RM. Dann mache man einen Maßstad, worauf Hm die Länge von 1,336 oder 1½ einnimmt. Faßt man dann die Länge 1 dieses Maßstades zwisschen den Zirkel und läßt die eine Zirkelspiße auf dem Vogen NF nach N zu fortgleiten, die die zweite Zirkelspiße in die Linie NM der

gestalt trifft, daß die Linie zwischen den Zirkelspigen senkrecht auf NM sieht, so erfährt man den Punkt b, in welchem der gebrochene Strahl den Kreisbogen trifft. Man braucht dann nur Rb zu ziehen, so ist dieses die Richtung des Strahles IIR nach der Brechung.

#### §. 31.

Im Anhange Taf. I. (zweiter Theil) findet sich eine Tabelle, worin die Brechungserponenten der fur die Optik wichtigsten Körper verzeichnet sind.

#### §. 32.

Da die in dieser Tabelle enthaltenen Körper von sehr verschiedener Dichtigkeit sind, so dürfen die neben ihnen stehenden Zahlen der Brechungsverhältnisse nicht als Maß ihrer absoluten brechenden Kräfte oder als die Brechungsvermögen ihrer Molecule angesehen werden. So rührt 3. B. die geringe brechende Kraft des Wasserschses von dem großen Abstande der Molecule dieses Körpers her; betrachtet man sein specissisches Gewicht, so sindet sich, daß seine brechende Kraft nicht geringer als bei andern Körpern, sondern daß im Gegentheile seine Molecule die größte brechende Kraft auf das Licht ausüben.

Newton hat gezeigt, daß, wenn man die Molecule der Körper als gleich gewichtig annimmt, das absolute Brechungsvermögen gleich einem Bruche ist, bessen Zähler die Differenz unter dem Quadrate des Brechungserponenten und der Einheit, dessen Menner das specifische Gewicht des Körpers ist. Nach diesem Principe ist Taf. II. im Anshange zum zweiten Theile berechnet.

Herschel bemerkte mit Recht, daß, wenn ben Lehren ber nettern Chemie zufolge die Körper aus einer geschlossenen Jahl Atome bestiehen, die nach der Zusammensetzung des Körpers in ihrem Gewichte verschieden sind, das innere Brechungsvermögen der Atome eines gezgebenen Mediums dem Produkte aus den in Taf. II. aufgestellten Zahlen in das Atomengewicht gleich sei.

#### §. 33.

Aus Taf. II. scheint sich bas Resultat zu ergeben, daß die Subsstanzen, welche Flußspathsaure enthalten, bas geringste absolute Brezchungsvermögen besiehen, während die brennbaren Körper das größte has ben. Die große brechende Kraft bes Cassiable, welches von allen anzbern Flußsigkeiten oben ansieht und selbst vor dem Diamant hergeht, beutet auf die große Brennbarkeit seiner Bestandtheile hin.

#### Biertes Capitel.

Reflexion des Lichtes mittelst Prismen und Linsen. §. 34.

Mit Anwendung des vorhin auseinander gesehten Brechungsgesfeses ist man im Stande, einen Lichtstrahl bei seinem Durchgange durch ein Medium oder einen beliebig geformten Körper oder auch durch mehre Körper zu verfolgen, wenn man nur die Neigung des einfallenden Strahles gegen den Theil der Oberstäche zu bestimmen weiß, auf welchen der Strahl fällt oder von dem er ausgeht.

Die in der Regel zu optischen Experimenten angewandten Korper, so wie zu den Instrumenten, die durch Lichtbrechung wirken, sind Planglaser, Rugeln und Linfen; die verschiedenen Gestalten diefer Korper sieht man in Fig. 19.

Ein optisches Prisma A ift ein massiver Korper mit zwei ebenen Oberflächen AR und AS, welche brechende Flachen genannt werden. Die Flache RS hat gleiche Neigung gegen die Brezchungsflächen AR und AS, und heißt die Basis des Prisma.

Ein Planglas B ift ein Glas mit zwei parallelen und ebenen Aladen ab und cd.

Eine spharische Linse C ist eine Rugel, bei ber sammtliche Punkte ber Dberfläche von dem Mittelpunkte O gleich weit entfernt sind.

Eine boppelt=convere (biconvere) Linse D ift ein massiver Körper von zwei converen Augelflachen begrenzt, beren Mittelspunkte auf beiden entgegengesetzten Seiten der Linse liegen. Sind die Halbmesser dieser beiden Augelflachen gleich, so heißt die Linse gleich; formig conver, im entgegengesetzten Falle ungleichformig conver.

Eine planconvere Linse E hat eine convere und eine ebene Oberflache.

Eine biconcave Linfe F ist ein massiver Korper mit zwei concaven Augeloberstächen, und sie kann gleichformig ober ungleichformig concav sein.

Eine planconcave Linse G hat eine ebene und eine convere Oberflache.

Ein Menistus H ift eine Linfe mit einer converen und einer concaven Oberflache, bie fich jedoch verlängert schneiben. Da bei ihr

die Converitat starker als die Concavitat sein muß, so kann man fie als eine Converlinse ansehen.

Eine concave convere Linfe I hat eine concave und eine conevere Oberflache, die sich aber nicht schneiden, wie weit man sie auch verlangern mag. Bei ihr ist die Concavitat vorherrschend; man kann sie deshalb als eine Concaviinse betrachten.

Bei allen Linsen heißt die gerade Linie MN, die durch die Mitztelpunkte ihrer krummen Oberflächen geht oder lothrecht auf ihren ebezuen Klächen steht, die Ure der Linse.

In den Zeichnungen sind die Linsen nur in ihren Durchschnitten mit einer durch ihre Ure gehenden Sbene dargestellt. Die convere Oberflache einer Linse gleicht der Außenseite, und die concave Oberflache der Sinnenseite eines Uhrglases.

Will man den Fortgang eines Lichtstrahles durch eine Linse betrachten und ihre Eigenthumlichkeiten begreifen, so kann man sich statt der ganzen Linse ihres Durchschnittes bedienen; denn da jeder Durchschnitt einer und berselben Linse durch ihre Are vollkommen dieselbe Gestalt hat, so gelten die Gesehe eines Lichtstrahles, der durch einen solchen Durchschnitt geht, auch für jeden Durchschnitt, und mithin sür die ganze Obersläche der Linse.

#### §. 35.

Brechung ber Lichtstrahlen burch Prismen.

Prismen kommen in mehren optischen Instrumenten vor und sind ein sehr wesentlicher Theil eines Lichtzersetzungsapparates; man muß beshalb den Durchgang des Lichtes durch seine brechenden Flachen genau kennen. Es sei ABC (Fig. 20) ein Prisma von Spiegelglas, dessen Brechungsvermögen 1,500 ist; HR sei ein Lichtstrahl, welcher in schäger Nichtung auf einen Punkt R der Vordersläche AB des Prisma fällt. Man beschreibe aus R als Mittelpunkt mit einem Rabius HR einen Kreis HMb, ziehe im Punkte R das Loth MRN gegen AB, und Hm senkrecht auf MN; der Winkel HRM ist der Ginfallswinkel des Lichtstrahles HR, und Hm dessen Sinus, der in diesem Falle 1,500 sein muß. Hierauf versertige man einen Maßstab, auf welchem Hm die Länge 1,500 oder 1½ einnimmt, fasse dann auf demselben die Länge 1 zwischen die Zirkelspigen, seine Zirkelspige itgendwo in die Kreisperipherie etwa b und bewege diese Spige so lange sort, dis die zweite die Linie RN in einem einzigen Punkte n schnei-

Daburch findet sich ber Punkt b, durch welchen ber gebrochene Strahl Rb geht und nRb ift ber Brechungswinkel, indem fein Sinus bn der Construction nach fich zum Sinus Hm des Einfallswinkels wie 1 zu 1,500 verhalt. Dieser so gebrochene Strahl geht bann in gerader Linie fort, bis er bie zweite Flache des Prisma in R' trifft, mo er bann zum zweiten Male gebrochen wird. Um die Richtung dieses ausfahrenden Strahles zu finden, beschreibe man mit H'R' = HR einen Rreis H'b' aus dem Punkte R', giebe R'N fenkrecht auf AC und H'm' senkrecht auf R'N, verfertige bann mit H'm' als Einheit ober 1,000 einen Mafstab, ben man in Zehntel und Sundertel theilt. Hierauf fasse man mit dem Zirkel von dem Maßstabe die Lange 1,500 ober 11 ab, setze die eine Birkelspige in die Rreisperipherie nach der Seite R'n' hin ein, und schiebe fie fo lange fort, bis die zweite Birkelfpige Die Linie R'n' nur in einem einzigen Punkte trifft, wobei zugleich die auf die Rreisperipherie gesetzte Spite nach unten zu liegen muß. Bieht man dann R'b', fo ift bies die Richtung bes ausfahrenden Strahles, benn ba H'R'm' ber Einfallswinkel fur die zweite Brechungeflache AC und H'm' fein Sinus ift, und ba ber Construction zufolge ber Sinus b'n' bes Winkels b'R'n' sich zu H'm' wie 1,500 zu 1 verhalt, so ist b'R'n' der Brechungswinkel und R'b' die Rich= tung des gebrochenen Lichtstrahls.

Denkt man sich ben ursprunglichen Strahl HR von einer Rerzenslamme herrührend, so wird ein Auge, welches sich in b' hinter dem Prisma besindet, so daß es den gebrochenen Strahl b'R' auffängt, den Strahl HR in der Nichtung b'R'D erhalten und die Kerzenflamme in dieser Nichtung erblicken. Der Winkel HED gibt die Abweichung des wirklichen Einfallsstrahls von dem scheinbaren an und wird der Abweichungswinkel genannt.

Bei dem Zeichnen der Fig. 20 hat man dem Lichtstrahle IIR bei seinem Einfalle auf das Prisma eine solche Nichtung gegeben, daß der gebrochene Strahl RR' im Prisma gleiche Neigung gegen die breschenden Flächen AB und AC hat, oder, was dasselbe ist, daß er pascallel zur Basis des Prisma fortgeht. Dadurch wird denn der Einfallswinkel HRB dem Winkel b'R'C gleich, unter welchem der Lichtstrahl zum Prisma herausfährt. Macht man den Winkel HRB kleizner oder größer als in der Figur, so wird man sich überzeugen, daß in dem Falle, für welchen die Figur gezeichnet ist, der Abweichungss

winkel kleiner ift, als fur jebm andern Ginfallswinkel. Bringt man baber bas Auge in ben Punkt b hinter bas Prisma und breht biefes in der Ebene BAC fo, daß A bald bem Auge naber, bald von ihm entfernter ift, so findet man leicht eine Lage, worin man die Rerzen= flamme H in der Richtung b'D unter dem kleinsten Abweichungswin-In dieser Lage bes Prisma ift bann ber Winkel HRB bem Winkel b'R'C gleich, und RR' parallel zu BC ober lothrecht auf bie Linie AF, welche den Brechungswinkel BAC des Prisma in zwei gleiche Theile theilt. Und ber Achnlichkeit ber Dreiecke ergibt fich, daß der Brechungswinkel bRn der Borderflache dem Winkel BAF, welcher die Balfte des Brechungswinkels BAC des Prisma ift, gleich fein muß. \*) Nun kennt man aber BAF, folglich auch ben Refractionswinkel bRn. Sat man daher den Ginfallswinkel HRB burch ben genannten Versuch gefunden, so kann man baraus ben Brechungs= erponenten jedes beliebigen Prisma finden; benn ba ber Sinus bes Brechungswinkels zum Sinus des Einfallswinkels in demfelben Berbaltniffe fteht, wie die Einheit zum Brechungserponenten, fo ift ber Brechungserponent bem Quotienten gleich, ben man erhalt, wenn man ben Sinus des Einfallswinkels durch den Sinus des Brechungswinfels bivibirt.

# §. 36.

Durch biese sehr leicht aussührbare Methode läßt sich ber Brezchungserponent jedes Körpers bestimmen. Ift der Körper ein sesser, so versertigt man aus ihm ein Prisma; ist er aber ein flussiger Körper, so bringt man ihn in die Deffnung eines hohlen Prisma ABC (Fig. 21), welches man aus drei Stücken weißen Glases AB, AC und BC versertigt. Man erhält ein sehr gutes Prisma, wenn man zwei Stücke weißes Glas AB und AC durch ein Stück Wachs kunter irgend einem Winkel BAC mit einander verbindet, und dann in den Winkel A einen Tropsen der zu untersuchenden Flussigkeit bringt, wo dieser durch die Capillarattraction festgehalten wird.

Fallt das Licht auf die Hinterstäche eines Prisma, so kann dies in so schräger Richtung geschehen, daß das Licht von dieser Flache nicht mehr gebrochen, sondern gang und gar zurückgeworfen wird. Diese

<sup>\*)</sup> Die Linien NR und RR' fiehen namlich lothrecht auf ben Schenkeln bes Winkels BAF, und ichließen baber, einem bekannten Sage ber Geometrie Bufolge, benfelben Winkel mit einander ein, welchen BA und FA einschließen.

Eigenschaft bes Lichtes ift zu merkwürdig, als daß fie nicht verbiente, in allen ihren Einzelheiten mitgetheilt zu werden.

#### §. 37.

Totale Reflexion bes Lichtes von ber brechenden Hinterflache eines Prisma.

Es ist schon fruherhin gesagt worden, daß Licht, welches auf die Border- ober Hinterflache eines durchfichtigen Korpers fallt, einem Theile nach zuruckgeworfen wird, mahrend ber andere, und zwar ber bei weitem größte Theil blog hindurchgeht. Man nennt bann bas Licht ein theilweise reflectirtes. Fällt indes das Licht sehr schräge auf die Hinterflache eines durchsichtigen Rorpers, fo wird es in feiner Gefammtheit zuruckgeworfen, und fein einziger Strahl bricht fich ober geht durch diese Flache hindurch. Es fei ABC (Fig. 22) ein Glasprisma mit dem Brechungserponenten 1,500 ober 11, und ein Licht= ftrahl Gk werde in k von der Borderflache BA fo gebrochen, daß er in der fehr schrägen Richtung HR auf den Punkt R der Sinterflache trifft. Man beschreibe aus dem Punkte R als Mittelpunkte mit einem beliebigen Salbmeffer HR einen Rreis HFNEM, verfertige bann, um ben zu HR gehörigen gebrochenen Strahl zu finden, einen Magstab, beffen Einheit Hm ift, greife mit bem Birkel bie Lange 1,500 oder 15 auf biefem Magitabe ab, fete bie eine Birkelfpige auf ben Bogen EN, und versuche es einen Punkt zu finden, von welchem aus die andere Birkelfpige ben Radius RN nur in einem einzigen Punkte schneibe. Man wird fich bann bald überzeugen, baß es feinen folchen Punkt gibt, daß fogar die Lange 1,500 großer als ER, der Sinus des rechten Winkels ERN ift. Ware die Lange 1,500, die man mit bem Birket abgegriffen hat, kleiner als ER gewesen, fo wurde fich ber Licht= ftrahl in R haben brechen konnen; ba es aber feinen Brechungswinfel gibt, deffen Sinus 1,500 mare, fo kann auch ber Lichtstrahl nicht aus bem Prisma herausgehen, fondern er wird im Punkte R mit feiner ganzen Starte zuruckgeworfen in einer folchen Richtung, Reflexionswinkel MRS bem Einfallswinkel MRH gleich ift. man die Figur 22 fo, daß der einfallende Strahl HR in verschiedene Lagen zwischen MR und RF fommt, so wird ber gebrochene Strahl verschiedene Lagen zwischen RN und RE einnehmen. Der Ginfalls= strahl kann eine folche Lage gegen HR zu bekommen, daß der gebrochene Strahl gerade in RE fallt, und diefer Fall tritt ein, wenn eine Lange von 1,500 des Magstabes, deffen Einheit Hm ift, dem Salbmesser RE gleich ist. Fällt dann der Lichtstrahl in eine beliebige Richtung zwischen diese Linie und zwischen FR, so ist keine Brechung mehr
möglich, sondern der einfallende Strahl wird seiner ganzen Stärke nach
resectirt. Bei diesen Versuchen sindet sich, daß der Sinus des Einfallswinkels auf den Punkt R, sür welchen das Licht anfängt in seiner ganzen Stärke restectirt zu werden,  $=\frac{1}{1,500}=0,666$  oder  $\frac{2}{3}$ ist, wenn das Prisma aus Spiegelglas besteht, und zu diesem Sinus
gehört ein Winkel von  $41^{\circ}$  48'.

Man kann den Uebergang der partiellen Lichtrefferion zu den totalen recht gut wahrnehmen, wenn man eine Seite eines Prisma ABC (Fig. 20), etwa AC, bem Lichte bes himmelsgewolbes ober bei der Nacht dem von einem großen weißen Papierbogen reflectirten Befindet fich bann bas Auge hinter ber zweiten Lichte entgegenhalt. Seite AB des Prisma und betrachtet bas von der Bafis BC des Prisma reflectirte Bild bes Himmels ober bes Pavierblattes, fo wird man ein schwackes von der partiellen Reflerion hervorgebrachtes Licht mahr= wenn der Einfallswinkel auf BC fleiner als 41° 48' ift; dreht man aber das Priema, fo daß die Strahlen immer schrager ein= fallen, so verwandelt sich das schwache Licht ploglich in ein helles, welches von dem schwachen Lichte durch eine farbige Franse geschieden ift. welche die Trennung der beiden Reflerionen bei einem Winkel von 41° 48' bezeichnet. Bei allen Einfallswinkeln indeß, die großer als 41° 48' find, findet eine totale Reflexion ftatt.

## §. 38.

# Lichtbrechung durch Planglafer.

Es sei MN (Fig. 23) ber Durchschnitt eines Planglases mit parallelen Seitenflächen, und AB ein Lichtstraht, welcher im Punkte B auf die Vordersläche dieses Glases fällt und nach der Richtung BC ges brochen wird. Er wird dann bei seinem Ausgange aus der Hinterssläche im Punkte C abermals gebrochen und zwar in eine mit AB parallele Nichtung CD. Für das in D besindliche Auge scheint dann der Lichtstraht aus dem Punkte a nach der rückwärts verlängerten Nichtung DC zu kommen, wo der Punkt a unter dem Punkte A liegt, von welchem der Lichtstrahl wirklich ausgeht. Man überzeugt sich von der Nichtigkeit dieser Behauptung, wenn man nach der früherhin gegebenen Methode die Kigur zeichnet. Uebrigens überzeugt man sich

auch leicht davon, wenn man den gebrochenen Strahl zum einfallens den macht und ihn nach der entgegengesetzen Richtung gehen läßt, wodurch denn der einfallende Strahl zum gebrochnen wird; denn da der gebrochene Strahl BC mit beiden Flächen des Planglases gleiche Winkel einschließt, so wird er auch in B und C gleich stark gebrochen, wenn man sich denselben nach entgegengesetzen Richtungen gehend denkt; deßhalb mussen dann auch die Winkel, welche die Strahlen BA und CD mit den beiden brechenden Flächen einschließen, gleich sein, wodurch die Strahlen vor und nach der Brechung parallel werden.

Fiele ein zweiter Strahl A'B' parallel mit AB in ben Punkt B', fo wird auch dieser dieselbe Brechung in B' und C' erleiden, also in einer zu CD parallelen Richtung C'D' aussahren, und es wird in D' ben Unschein haben, als kame er in gerader Linie von a'. Fallen folglich Parallelstrahlen auf ein Planglas, so sind sie auch noch nach ihrem Durchgange durch dasselbe parallel. 6. 39.

Rommen aus einem Punkte A (Fig. 24) bivergirende Strahlen AB und AB' auf ein Planglas MN, fo werden fie von der Borberflache nach den Richtungen BC und B'C' und von der Hinterflache nach den Richtungen CD und C'D' gebrochen. Berlängert man CB und C'B' ruckwarts, fo fcneiben fich biefe Linien in einem Punkte a, ber weiter vom Glase entfernt ift als A. Stellt man fich baber un= ter BB' die Oberflache eines stillstehenden Waffers vor, fo wird ein Muge im Baffer ben Punkt A in a erblicken, indem die Divergenz ber Strahlen BC und B'C' durch die von der Rlache BB' erlittene Brechung verkleinert ift. Werben aber die Strahlen BC und B'C' jum zweiten Male gebrochen, wie dies bei einem Planglase ber Fall ift, fo schneiben fich die Strahlen DC und D'C' ruckwarts verlangert in b, und ein in A befindliches Object scheint sich bem Glase genahert zu haben, indem bie beiben Brechungen die Divergenz der Strahlen CD und C'D', durch welche das Object gesehen wird, vergrößert has Ein Planglas vermindert folglich den Ubstand bes Divergenzpunktes divergirender Strahlen vom Glafe.

Waren DC und D'C' zwei im Punkte b convergirende Lichtsftrahlen, so werden sie nach ihrer Brechung durch beide Flachen bes Planglases in A convergiren. Ein Planglas entfernt folglich den Convergenzpunkt convergirender Strahlen. Sind die beiben Flachen RB' und CC beibe gleichformig frumm, die eine concav und die andere conver, so werden sie fast ganz so auf das Licht wirken wie ein Planglas, wenn die Conver- und Concavside che in einem solchen Verhältnisse zu einander stehen, daß die Strahlen BA und CD auf jeder Flache gleiche Einfallswinkel bilden; diese ist aber nicht der Fall, wenn beibe krumme Flachen dasselbe Centrum haben, falls nicht etwa dieses Centrum zugleich der strahlende Punkt Aist. Aus diesem Grunde bedient man sich zu Fenstern und Uhrglassern der Glaser mit parallelen Flachen, weil sie die Lage und Gestalt der durch sie gesehenen Gegenstände sehr wenig verändern.

#### §. 40.

Brechung bes Lichtes burch frumme Flachen.

Durch ben Gebanken, bag ein einziger Lichtstrahl aus einer un= zähligen Menge von Lichtmoleculen bestehen und daß ein folches Mo= lecule unwahrnehmbar klein fei, wird man gewiß hinlanglich überzeugt, bag es geftattet fei, den kleinen Theil einer krummen Dberflache, auf welchen ein foldes Lufttheilchen fallt und von dem es gebrochen ift, als oben anzusehen. Bekanntlich ift die Flache eines vollig ruhigen Meeres eine fpharifche Flache, beren Salbmeffer ber Salbmeffer ber Erbe, also über 860 beutsche Meilen beträgt; und bennoch ift eine Quabratruthe bieses Meeres, in der man nicht die mindeste Krummung mahrzunehmen im Stande ift, verhaltnifmaßig viel großer gegen ben Halbmeffer der Erde, als der kleine von einem Lichtstrahle eingenom= mene Raum einer Linfe gegen ben Salbmeffer biefer Linfe. in der Mathematik gezeigt wird, daß eine gerade Linie, welche eine Erumme Linie in irgend einem Punkte berührt, mit einem unendlich Eleinen Theile diefer frummen Linie als zusammenfallend angesehen werben muffe, so wird man, wenn ein Lichtstrahl AB (Fig. 25) in ben Punft B einer frummen brechenden Giache fallt, ben Winkel ABD, welchen der Lichtstrahl AB mit einem auf den Punkt B der Beruhrungelinie MN gezogenen Lothe einschließt, als den Ginfallswinkel ans feben muffen. Bei fammtlichen Rugeiflachen, wie dies die Flachen der Linsen find, steht immer die Tangente MN lothrecht auf dem Radius CB ber Flache. Bei Rugelflachen hat man baher mit ber Tangente nichts zu schaffen; man braucht nur burch ben Ginfallspunkt B und ben Mittelpunkt ber Rugel eine gerade Linie CD zu giehen, so ist dies die Linie, von der man den Ginfallswinkel anrechnen muß.

#### 6. 41.

### Bredjung bes Lichtes buid Rugeln.

Es fei MN (Fig. 26) ber Durchfonitt einer Glasfugel, Mittelpunkt C fein foll; bas Brechungsvermogen fei 1,500. HR und H'R' find Parallelftrahlen, die in gleichen Entfernungen von der Ure GCF auf die Oberflache ber Rugel follen. Um die Richtung des einfallenden Strahles HR nach feiner Brechung zu erfahren, beschreibe man um den Mittelpunkt R den Kreis HDb, ziehe durch C und R die gerade Linie CRD, welche im Punkte R fenkrecht auf ber Rugel= oberflache fteht, und falle aus H bas Loth Hm auf DR. Sierauf fude man nach ber fruher aufgestellten Methode ben Punkt b bergeftalt, daß der Sinus bn des Brechungswinkels bRC die Ginheit eines Magstabes ift, auf welchem Hm die Lange 1,500 ober 15 einnimmt, und giche durch b und R bie gerade Linie Rr, fo ift diefes die Richtung bes von ber Borberflache gebrochenen Strahles. Auf gleiche Beife fin= bet man R'r' als Richtung bes Strahles H'R' nach seiner Brechung von der Borderflache der Rugel.

Verlängert man die Strahlen Rr und R'r', so schneiben sie die Ure im Punkte E. Dieser Punkt ist der Brennpunkt für Parallelssstrahlen, die von einer einzigen converen Oberstäche R'PR gebrochen werden; die Brennweite PE sindet sich nach folgender Regel:

Man bivibire den Brechungserponent durch die Größe, um wels che dieser Erponent die Einheit übertrifft; der Quotient ist die Hauptsbrennweite PE für den Radius der Rugeloberstäche als Einheit (CR = 1). Ist CR in Zollen oder Centimetern gegeben, so muß man obisgen Quotienten mit der Anzahl dieser Zolle oder Centimeter multipliziren. Ist die brechende Fläche von Glas, so ist die Brennweite PE dem dreisachen Radius CR gleich.

Um den Strahl bei seinem Durchgange durch die Hinterstäche zu beobachten, beschreibe man nun den Punkt  ${\bf r}$  als Mittelpunkt und mit einem Halbmesser  $= {\bf R}{\bf H}$  einen Kreis  ${\bf D}'{\bf b}'{\bf h}'$  und such nach der obisgen Methode in diesem Kreise einen Punkt  ${\bf b}'$  so auf, daß der Sinus  ${\bf b}'{\bf n}'$  des Refractionswinkels  ${\bf b}'{\bf r}{\bf n}'$  die Länge von  ${\bf 1},500$  oder  ${\bf 1}\frac{1}{2}$  auf einem Maßstabe erhalte, dessen Einheit der Sinus hm des Einsfallswinkels ist; dann ist  ${\bf r}{\bf b}'{\bf F}$  der von der Hinterstäche gebrochene Strahl. Eben so sinder sich  ${\bf r}'{\bf F}$  als gebrochener Strahl zum Einfallssstrahle  ${\bf R}'{\bf r}'$  gehörig, indem  ${\bf F}$  der Punkt ist, in welchem  ${\bf r}{\bf b}'$  die Are

GE schneibet. Der Punkt F ift mithin der Brennpunkt parale teler Lichtstrahlen, die turch die Gladeugel MN gehen.

Die bloke Betrachtung der Figur zeigt, daß wenn bivergirens de Strahlen auf die Punkte R und R' fallen, ihr Brennpunkt in der Are GF, aber weiter von der Augel entfernt liegt als der Punkt F, und daß der Brennpunkt sich von der Augel entfernt, so wie der strahlende Punkt ihr näher rückt. Besindet sich der strahlende Punkt in demselben Abstande vor der Augel, in welchem F hinter ihr liegt, so werden die Strahlen nach parallelen Richtungen gebrochen und dann liegt der Brennpunkt in unendlicher Entfernung. Fallen also aus F die divergirenden Strahlen Fr und Fr' auf die Augel, so bricht diese sie nach den parallelen Richtungen RH und R'H'.

Fallen convergirende Strahlen in die Punkte R und R'ein, so muß ihr Brennpunkt in einem Punkte der Are GF, und zwar näher an der Augel als ihr Hauptbrennpunkt F liegen. Die Convergenz der Lichtstrahlen kann dann so groß sein, daß ihr Brennpunkt in die Augel fällt. Will man sich von diesen Wahrheiten genauer überzeugen, so zeichne man nach der früher gegebenen Methode Lichtstrahzlen, die under verschiedenen Graden der Divergenz und Convergenz auf die Augel treffen.

*§*. 42.

Damit man sich einen Begriff machen könne von der Vereinigungstraft paralleler Lichtstrahlen in einen Brennpunkt einer Augel, die aus Substanzen mit verschiedenen Brechungsvermögen besteht, wols len wir den Halbmesser der Augel = 1 Zoll setzen; sucht man dann den Brennpunkt wie in (Fig. 26), so findet er sich für folgende Substanzen:

Substanzen.	Brechungserponent.	Abstand FQ bes Brenn: punktes von der Augel.
Tabasheer *)	1,11145	4 3011
Wasser	1,3358	1 =
Slas	1,5000	<del> </del>
Birkon	2,000	ō =

Für Tabasheer beträgt also ber Abstand FQ 4 30%, für Wasser 1 30%, für Glas  $\frac{1}{2}$  30% und für Zirkon 0; für lettern Körper fallen also r und F mit Q zusammen und es findet bloß eine Brechung in R statt.

<sup>\*)</sup> Eine fieberbige Gubftang aus bem Bambusrohre gewonnen.

Ist der Brechungserponent größer als 2, wie z. B. beim Diamant und mehren andern Körpern, so schneibet der Lichtstrahl Kr die Are in einem Punkte zwischen C und Q. In gewissen Fällen wird der Strahl Kr im Punkte r ganzlich reslectirt gegen einen andern Theil der Kugel, von welchem er dann wieder vollständig zurückgeworssen und so in dem Umfange der Kugel herumgetragen wird, ohne sie zu verlassen, dis er ganzlich absorbirt ist. Und da dieses für jeden Durchschnitt der Kugel gilt, so wird jeder Lichtstrahl, welcher in einem von der Are GF gleich weit abstehenden Kreise auffällt, diese Resserion erseiben.

Den Abstand bes Brennpunktes  ${\bf F}$  vom Mittelpunkte ber Kugel findet man noch folgender Regel: man dividire den Brechungserponent durch die doppelte Differenz zwischen dem Brechungserponenten und der Einheit; der Quotient ist die Entsernung  ${\bf CF}$  in Kugelhalbmessern. Ist also der Halbmesser der Kugel  ${\bf 1}$  Joll; ihr Brechungserponent  ${\bf 1,500}$ , so ist  ${\bf CF}={\bf 1_{\overline 2}}$  30ll und  ${\bf QF}={\bf 1_{\overline 2}}$  30ll.

**§.** 43.

Brechung bes Lichtes burch concave und convere Flachen.

Die 26ste Figur zeigt die Art und Weise, wie man den Lauf eines Lichtstrahles verfolgen konne, der entweder wie HR in die convere Fläche eines dichtern Mediums, oder wie Rr in die concave Fläche eines dunnern Mediums eintritt und die convere eines dichtern verläßt.

Fällt der Lichtstrahl auf die concave Flache eines dichtern Mebiums, oder verläßt er eine solche Flache, indem er in die convere eisnes dunnern Mediums eintritt, so stellt Figur 27 die Methode dar, wie man seinen Lauf versolgen könne. Hier ist MN ein dichtes Mebium (z. B. Glas) mit zwei concaven Oberslächen, also eine dicke Conscavlinse. C und C' sind die Mittelpunkte der beiden krummen Flachen, CC' ist die Are und HR und HR' sind Lichtstrahlen, die paralstel auf die Vordersläche einfallen. CR steht lothrecht auf dieser Flache im Punkte R, folglich ist HRC der Einfallswinkel, und wenn man mit Rh als Radius einen Kreis um R beschreibt, hm der Sinus dieses Winkels. Dann sasse um R beschreibt, hm der Sinus dieses Winkels. Dann fasse man auf einem Maßstade, worauf hm = 1,500 ist, die Länge 1 zwischen dem Zirkel und suche auf dem Kreise einen Punkt b auf, so gelegen, daß, wenn die eine Zirkelspise in b steht, die andere das Loth RC nur in einem einzigen Punkte Optik, I.

trifft. Die durch diesen Punkt gezogene gerade Linie Rb ist dann der gebrochene Strahl. Verlängert man ihn rückwärts, so schneibet er die Ure im Punkte F. Desgleichen wird auch der Strahl H'R' nach eisner Richtung R'r' gebrochen werden, als käme er aus dem Punkte F. Dieser Punkt F-ist solglich der virtuelle Brennpunkt der Paralstelstrahlen, die von einer einzigen concaven Oberstäche gebrochen werschungserponent durch die Differenz zwischen dem Brechungserponenten und der Einheit; der Quotient gibt die Hauptbrennweite FE in Theisten des als Einheit angenommenen Radius der Oberstäche. Sst der Radius also in Zollen gegeben, so muß man den genannten Quotient mit dieser Anzahl von Zollen multipliciren, um FE gleichsalls in Zolsten zu erhalten.

Sucht man auf gleiche Weise ben gebrochenen Strahl rb nach seinem Durchgange durch die Hinterstäche rr der Linse, und verlängert ihn dann rückwärts, so schneibet er die Ure in einem Punkte nahe bei C, dergestalt, daß die schon divergirenden Strahlen Rr und R'r' durch die Hinterstäche noch mehr divergirend gemacht werden. C wird dann der Brennpunkt der Linse MN.

#### 6. 44.

Brechung bes Lichtes burch Converlinfen.

Parallel's Strahlen. Lichtstrahlen, welche auf eine Converzlinse parallel zur Are einfallen, werben ganz auf dieselbe Weise gebroschen, wie die auf eine Rugel einfallenden Strahlen; man sindet den gebrochenen Strahl folglich ganz durch dasselbe Versahren. Da indes die Rugel nach jeder Nichtung eine Are hat, so ist auch jeder beliebig einfallende Strahl parallel mit einer Are der Rugel; eine Linse hat dagegen nur eine Are, es werden daher mehr einfallende Strahlen schräg gegen diese Are gerichtet sein. Jedenfalls aber werden, sowohl bei der Linse, als bei der Rugel, alle die Strahlen, welche längs der Are einfallen, gar nicht gebrochen, weil die Are immer lothrecht auf der brechenden Kläche steht.

Fallen die Parallelstrahlen RL, RC, RL (Fig. 28) auf die Wisconverlinse LL parallel mit ihrer Are RF ein, so wird der Strahl RC, welcher in der Richtung der Are liegt, ohne die mindeste Breschung durch die Linse hindurchgehen; die übrigen Strahlen werden das gegen von jeder Fläche der Linse gebrochen werden, und man findet

nach ber schon oft erwähnten Methobe, daß die Strahlen RL und RL nach ihrer Brechung die Richtungen LF und LF annehmen und sich in einem Punkte F ber Are schneiben.

Fallen die Parallelstrahlen schief gegen die Are ein, wie SL, SL, TL, TL, so werden die Strahlen SC, TC, die durch den Mittelspunkt der Linse gehen, von jeder Fläche gebrochen; da indeß die beiden Brechungen gleich sind und nach entgegengesetzen Richtungen gehen, so mussen die ausfahrenden Strahlen Cf und Cf' parallel mit SC und TC sein. In Rücksicht der schrägen Lichtstrahlen SL, SL kann man daher die durch den Mittelpunkt der Linse gehende Linie Sf als die Richtung des gebrochenen Strahles SC ansehen. Durch die bekannte Methode sindet man, daß SL, SL in denselben Punkt f des durch den Mittelpunkt gehenden Strahles Sf gebrochen werden. Eben so vereinigen sich TL, TL nach der Brechung im Punkte f. Darf man die Dicke der Linse wegen ihrer Kleinheit außer Acht lassen, so sindet man die Brennweite FC oder fC nach solgender Regel:

Man bividire bas doppelte Probukt aus ben Salbmeffern ber beis ben Flachen burch die Summe biefer beiben Salbmeffer.

Ist die Linse gleichformig conver, so ist die Brennweite bem Halbmesser ber Linse gleich.

Fur planconvere Linsen gelten folgende beibe Regeln:

Fallen die parallelen Strahlen auf die convere Seite ber Linse, so erhalt man die Brennweite, wenn man vom doppelten Halbmeffer ber Conversiade zwei Drittheile der Dicke der Linse abzieht.

Fallen die Parallesstrahlen auf die Planflache, so ist die Brenne weite dem doppelten Halbmesser gleich.

§. 45.

Divergirende Lichtstrahten. Aus bem Punkte R fallen bivergirende Lichtstrahten RL, RL (Fig. 29) auf die Biconverlinse LL; liegt dann der Hauptbrennpunkt der Linse in O und O', so fällt ihr Brennpunkt F über O hinaus. Nähert sich R der Linse, so rückt F von ihr weg; kommt R im Punkte P an, welcher um die doppelte Hauptbrennweite CO von C entfernt ist, so fällt F in den Punkt P', und dann liegt P' eben so weit hinter der Linse, als P vor ihr. Kommt R in O' an, so liegt der Brennpunkt F unendlich weit von der Linse entfernt und die aussahrenden Strahlen werden parallel; liegt R zwischen O' und C, so divergiren die gebrochenen

Strahlen und haben einen virtuellen Brennpunkt vor der Linfe. Für Glaslinfen findet man den Brennpunkt nach folgender Regel:

Man multiplicire das doppelte Produkt der Halbmesser beider Linsfenslächen mit dem Abstande RC des strahlenden Punktes von der Linse; ferner multiplicire man die Summe beider Halbmesser mit eben diesem Abstande RC und ziehe davon das doppelte Produkt beider Halbmesser ab. Dividirt man hierauf die erste der erhaltenen Zahlen durch die zweite, so gibt der Quotient die verlangte Brennweite CF.

Fur eine gleichformig convere Linfe gilt folgende Regel:

Man bivibire das Produkt aus dem Abstande RC des strahlens ben Punktes von der Linse in den Halbmesser der Linse durch die Differenz zwischen diesem Abstande und dem Halbmesser; der Quostient ist die verlangte Brennweite CF.

Ist die Linse planconver, so dividire man das doppelte Produkt aus dem Abstande des strahlenden Punktes von der Linse in den Halbmesser der Linse durch die Differenz zwischen diesem Abstande und dem doppelten Halbmesser; der Quotient gibt die gesuchte Brennweite.

6. 46.

Convergirende Strahlen. Die Lichtstrahlen RL, RL (Fig. 30) convergiren in dem Punkte f und fallen auf die Conversinse LL; sie werden dann so gebrochen, daß sie in einem Punkte F convergiren, der näher an der Linse liegt als ihr Hauptbrennpunkt O. So wie sich dann der Convergenzpunkt f von der Linse entfernt, so entfernt sich auch F von ihr gegen O zu und langt in O an, wenn f in unendlicher Entfernung liegt. Nähert sich f der Linse, so rückt auch F ihr näher. Man sindet den Brennpunkt F nach solgender Regel:

Man multiplicire das doppelte Produkt der beiden Halbmesser der Linsenslächen mit dem Abstande fC des Convergenzpunktes von der Linse; hierauf multiplicire man die Summe der beiden Halbmesser mit demselben Abstande fC und addire dazu das doppelte Produkt beider Halbmesser. Wird dann die erstere Zahl durch die letztere dividirt, so ist der Quotient die gewünschte Brennweite CF.

Ist die Linse gleichförmig conver, so multiplicire man den Abstand Cf des Convergenzpunktes von der Linse mit dem Linsenhalbmesser und bividire dieses Produkt durch die Summe dieses Abstandes und des

Halbmeffere, fo hat man die gefuchte Brennweite CF in dem Quoz tient.

Bei einer planconveren Linse bivibire man bas boppelte Probukt aus dem Abstande fC und dem Halbmeffer durch die Summe bieses Abstandes und des doppelten Halbmeffers, so gibt der Quotient gleichs falls die verlangte Brennweite FC.

#### 6. 47.

Lichtbrechung burch Biconcavlinfen.

Es fei LL (Fig. 31) eine Biconcavlinse, auf welche die Paralztelstrahlen RL, RL fallen; diese werden nach ihrer Brechung in Lr und Lr divergiren, als kamen sie aus einem vor der Linse liegenden virtuellen Brennpunkte F her. Es wird dann FC eben so gefunden, wie bei converen Linsen.

#### §. 48.

Divergirende Strahlen. Fallen auf die Linfe LL (Fig. 22) die aus R divergirenden Lichtstrahlen RL, RL, so werden sie in den Richtungen Lr, Lr gebrochen, als divergirten sie aus einem Punkt F, der weiter von der Linfe abliegt, als der Hauptbrennpunkt O. Man findet die Brennweite FC nach folgender Regel:

Man multiplicire das doppelte Produkt der Halbmeffer mit dem Abstande RC des Divergenzpunktes von der Linse; eben so multiplicire man die Summe der Halbmeffer mit dem Abstande RC und addire das doppelte Produkt der Halbmeffer hinzu. Dann gibt die erstere Zahl durch die zweite dividirt die Vrennweite.

Für eine gleichförmig concave Linse richte man sich nach folgens ber Regel: Man multiplicire den Abstand des Divergenzpunktes mit dem Halbmesser, und dividire das Produkt durch die Summe bieses Abstandes und des Halbmesser; der Quotient gibt die verlangte Brennweite.

Bei einer planconveren Linse hat man nachstehende Regel zu befolgen: Wird der Abstand des Divergenzpunktes mit dem Halbmesser multiplicirt und das Produkt durch die Summe dieses Abstandes und des doppelten Halbmessers dividirt, so hat man in dem Quotient die gewünschte Brennweite.

#### §. 49.

Convergirende Strahten. Auf die Concavlinse LL (Fig. 33) fallen Lichtsfrahlen RL, RL, welche in dem Punkte f hinter ber

Linse convergiren; diese werden von der Linse so gebrochen, als kamen sie aus einem virtuellen Brennpunkte F von der Linse her. Den Abstand FC kann man nach der für Converlinsen gegebenen Regel bessimmen. Ist die Linse diconcav, so sindet man für convergirende Strahlen die Brennweite FC gerade so, wie bei divergirenden Strahlen für Biconverlinsen. Ist die Linse planconcav, so hat man die Regel zu besolgen, nach welcher man die Brennweite divergirender Strahlen bei einer Planconversinse fand.

#### §. 50.

Brechung bes Lichtes burch Menisken und Concavconverlinsen.

Der Meniskus bricht im Allgemeinen parallele, divergirende und convergirende Lichtstrahlen ganz so, wie eine Converlinse von derfelben Brennweite, und eine Concavconverlinse gerade so, wie eine Concavlinse von derselben Brennweite.

Die Brennweite eines Meniskus für parallel einfallende Strahlen ist gleich dem Quotienten, den man erhalt, wenn man das doppelte Produkt der Halbmeffer durch die Differenz der Halbmeffer dipibirt.

Die Brennweite eines Meniskus fur divergirende Strahlen findet sich nach folgender Regel:

Man multiplicire erstlich den doppelten Abstand des Divergenzpunktes mit dem Produkte beider Halbmesser, und hierauf die Disserenz beider Halbmesser mit dem Abstande des Divergenzpunktes; dividirt man dann die letztere Zahl, nachdem man sie zuvor noch um das doppelte Produkt der Halbmesser vermehrt hat, in die erstere, so gibt der Quotient die gewünschte Brennweite.

Ganz so findet sich die Brennweite fur convergirende Lichtstrahlen. Die beiden vorstehenden Regeln finden auch bei Concavconverlinsfen Anwendung; bei ihnen ist aber der Brennpunkt virtuelt und liegt vor der Linse.

Sammtliche im Vorigen aufgestellte Regeln und Bemerkungen lassen sich geometrisch beweisen. Wer indes keine mathematischen Kenntznisse besitzt, überzeugt sich durch den bioßen Anblick von der Richtigskeit berselben, wenn er die Linsen nach einem größern Maßstade zeichznet und die Richtungen der gebrochenen Strahlen nach den obigen Methoden bestimmt. Auch rathen wir ihm, diese Regeln und Bezmerkungen einigen mit Linsen selbst angestellten Versuchen zu unterzwerfen.

#### Fünftes Capitel.

Erzeugung von Bildern durch Linsen. Gigenschaft der Linsen, die Objecte vergrößert darzustellen.

§. 51.

Wir haben schon im zweiten Capitel bas Princip auseinander gesetzt, nach welchem sich Bilber erzeugen durch kleine Deffnungen und durch das Zusammenlausen der Lichtstrahlen in Brennpunkte, wenn man sie von Spiegeln zurückstrahlen läßt. Die Linsen erzeugen ganz auf dieselbe Weise Bilber, wie die Spiegel, und jedes von einer Converlinse hervorgebrachte Bild hat gegen das Object, welches es abbildet, eine umgekehrte Lage. Auch verhält sich seine Größe zur Größe des Objectes, wie sein Abstand von der Linse zum Abstande des Objectes von der Linse.

Es sei MN (Fig .34) ein vor der Converlinse LL befindliches Dbject, welches von jedem feiner Punkte Strahlen nach allen Richtun= gen hinwirft. Diejenigen biefer Strahlen, bie auf die Linse LL fallen, werden gebrochen und vereinigen sich hinter der Linfe in Punkten, beren Abstand man nach den Regeln des vorigen Capitels bestimmen kann. Da ber Brennpunkt, in welchem fich jeder Punkt tes Db= jectes abbildet, auf einer von biefem Punkte aus burch ben Mittel= punkt der Linse gezogenen geraden Linie liegt, so wird der obere Punkt M des Objectes sich irgendwo in der Linie MCm, und der untere Punkt N irgendwo in der Linie NCn abbilden, d. h. sie liegen in den Punkten m und n, in benen die gebrochenen Strahlen Lm, Lm, Ln, Ln die Linien Mm und Nn schneiben. m reprasentirt folglich ben obern Punkt M des Objectes MN, und n den untern Punkt deffel-Much ist klar, daß in den Dreiecken MCN und mCn sich die Groffe MN bes Objectes zur Groffe mn bes Bilbes verhalt, wie ber Abstand CM des Objectes von der Linse zum Abstande Cm des Bildes von der Linfe.

Hierdurch sest uns dann eine Linse in den Stand, einen Gegenstand in verlangter Entfernung hinter der Linse, die größer ist als der Abstand des Hauptbrennpunktes, abzubilden, und diesem Bilde die vorgeschriebene Größe und Proportion zu geben. Soll das Bild groß werden, so muß man das Object der Linse nahern, und soll es klein werden, so nuß das Object weiter von der Linse entfernt werden.

Diese Effecte fallen bann außerbem mit Linsen von verschiedenen Brenn= weiten fehr verschieden aus.

Bei Linsen mit berselben Brennweite kann man die Helligkeit bes Bildes badurch vermehren, daß man die Linse größer nimmt, ihr mehr Flache gibt. Hat eine Linse 12 Quadratzoll Obersläche, so wird sie offenbar zwei Mal so viel Lichtstrahlen von jedem Punkte des Objectes auffangen, als wenn sie nur 6 Quadratzoll Obersläche hatte. Kann man also die Helligkeit eines Objectes nicht durch Erleuchtung vergrößern, so kann man die Helligkeit des Bildes badurch vermehren, daß man größere Linsen nimmt.

#### §. 52.

Wir haben bisher angenommen, bas Bild mn werbe auf weißem Papiere, auf Gpps ober eine andere geglattete weiße Flache, auf melcher sich ein wahrnehmbares Bild bildet, aufgefangen. Kånat man aber daffelbe auf transparentent Papiere ober auf einer Glastafel auf, beren eine Seite schwach mit abgerahmter Milch gefarbt ift, und bringt das Auge 6 bis 8 Boll oder auch noch weiter hinter diefen halbdurch= fichtigen Spiegel, welcher vor mn aufgeftellt ift, so erblickt man das umgekehrte Bild mn eben so beutlich als vorher. Läßt man hierauf bas Auge in diefer Lage und nimmt die transparente Tafel fort, fo fieht man das Bild in der Luft viel heller als zuvor. Diefer Erscheinung ift leicht zu begreifen; Die Strahlen nämlich, welche durch ihre Convergenz die Punkte m und n des Objectes mn bilden und sich in m und n schneiben, bivergiren von biefen Punkten aus eben fo, ale wenn fie von einem wirklichen Objecte herkamen, welches eben fo groß und hell ware als mn. Man fann hiernach bas Bilb eines Objectes als ein neues Object ansehen; stellte man baber eine zweite Linse hinter dem Bilbe eines Objectes auf, so murbe fich von bem erften Bilbe mn ein zweites Bilb erzeugen, eben fo groß und an berfelben Stelle, als wenn mn ein wirkliches Object ware. Da aber Diefes zweite Bild in der umgekehrten Lage von dem erften Bilde mn erscheint, so kann man auf gleiche Weise, je nachdem man mehr oder weniger Linfen nimmt, aufrechte ober verkehrte Bilber eines Gegenftan= Kann man das Object nach Belieben bewegen, braucht man feine zwei Linsen, um ein aufrechtes Bilb deffelben zu erhalten; benn bringt man bann ben Gegenstand in die umgekehrte

Lage, so erblickt man sein Bild burch eine einzige Linfe aufrecht, obagleich es bann immer noch in Bezug auf den Gegenstand selbst in verskehrter Lage erscheint.

§. 53.

Um die Moglichkeit zu begreifen, wie Linfenglafer Gegenftande vergrößern und bem Muge naber bringen konnen, ober vielmehr, wie fie groffere und genaherte Bilber berfelben zu erzeugen im Stanbe find, muß man auf die verschiedene Große schen, die ein Gegenstand in verschiedenen Entfernungen vom Muge zu haben scheint. Wenn ein in E (Fig 35) befindliches Muge einen in einiger Entfernung ftebenben Menschen ab mahrnimmt, fo unterscheibet es nur feine Form im Mugemeinen, kann aber nicht baruber urtheilen, wie alt er ift, wie feine Befichtszuge, feine Rleiber u. f. w. beschaffen find. Måbert fich ber Mensch allmablich, so fangt man an, die verschiedenen Theile feiner Rleidung mahrzunehmen; in einigen Fußen Entfernung unterscheidet man beutlich feine Buge, in noch geringerem Ubstande fogar feine Mugenbraunen und die feinsten Narben seiner Saut. In der Entfernung Eb sieht man den Menschen unter bem Winkel bEa, in dem Ubstande BE unter einem großern Winkel BEA ober bEA' und bas Mag feis ner icheinbaren Große in biefen Ubstanden find die Winkel bEa und bEA'. Muf folche Beife fann bie fcheinbare Große eines fleinen Dbjectes ber eines großen gleich fein, und man fann g. B. einen Dabelknopf bem Muge fo nabe bringen, daß er ein ganges Gebirge, ja felbst bie gange fichtbare Dberflache ber Erbe ju bebeden scheint; in biefem Kalle ift die scheinbare Große des Nadelknopfes der scheinbaren Große bes Berges gleich.

Gesetz nun, es befinde sich ein Mensch 100 Fuß weit von dem beobachtenden Auge in E entfernt, und man stellte in die Mitte, also 50 Fuß weit vom Auge und vom Objecte, eine Linse von 25 Fuß Brennsweite, so wird man nach den oben erörterten Gesehen ein verkehrtes Bild des Menschen 50 Fuß weit hinter der Linse von gleicher Größe mit dem Menschen, also etwa 6 Fuß hoch erblicken. Betrachtet man dieses Bild des Objectes in einer Entfernung von 6 die 8 Zollen hinzter ihm, so wird man es beinahe eben so deutlich sehen, als wenn der Mensch aus seiner Entfernung von 100 Fuß sich die auf einen Absstand von 6 Zoll genähert hätte, und in dieser Entfernung kann man denn jeden seiner Züge unterscheiden. Auf diese Weise scheint dann

ber Mensch, obgleich seine wirkliche Große bieselbe geblieben ist, sich vergrößert zu haben, weil seine scheinbare Große sich bedeutend vergrößert hat, beinahe in dem Berhaltnisse von 6 Zollen zu 100 Fußen, also fast 200 Mal.

Nimmt man statt einer Linse von 25 Fuß Brennweite eine Linse von kurzerer Brennweite, und stellt sie so zwischen das Auge und das Object, daß die conjugirten Brennpunkte 20 und 80 Fuß von der Linse entfernt sind, daß also das Object 20 Fuß von der Linse und vom Bild 80 Fuß hinter derselben liegt, so ist das Bild außerdem 4 Mal so groß als das Object, und ein 6 Zoll hinter dem Bilde bes sindliches Auge sieht dasselbe sehr deutlich. In diesem Falle ist also das Bild geradezu 4 Mal größer durch die Linse geworden, und es erscheint dem Auge außerdem 200 Mal größer, weil es ihm 200 Mal naher liegt, als das Object; seine scheindare Größe ist folglich 800 Mal größer als die des Objectes.

Nimmt man dagegen eine Linse von noch geringerer Brennweite und stellt sie so zwischen das Auge und das Object, daß die conjugirten Brennpunkte 75 und 25 Fuß Entfernung von der Linse haben, so also, daß das Object 75 Kuß vor der Linse und das Bild 25 Kuß hinter ihr liege, so beträgt die Größe des Bildes nur ein Orittel von der des Objectes. Obgleich indeß das Vild auf diese Weise 3 Mal verskleinert ist, so ist seine scheinbare Größe doch durch die Annäherung aus dem Abstande von 100 Fußen die auf 6 Zolle 200 Mal wieder versgrößert; die wahre Vergrößerung beträgt solglich  $\frac{20}{3}$  oder nahe 67 Mal.

Für geringere Entfernungen, wo die Brennweite ber Linfen einen bebeutenden Theil bes ganzen Abstandes beträgt, findet man die vergrößernde Kraft einer Linfe, wenn das Auge sich in einem Abstande von 6 Zollen befindet, nach folgender Regel:

Man subtrahire von dem in Zollen ausgedrückten Abstande des Objectes und Bildes die gleichfalls in Zollen ausgedrückte Brennweite der Linse, und dividire den Rest durch diese Brennweite selbst. Den so gefundenen Quotient dividire man in den in Zollen ausgedrückten Abstand des Objectes, so ist der neue Quotient die vergrößernde Kraft der Linse, d. h. die Zahl, die angibt, wie viele Male die scheinbare Größe des Objectes größer geworden ist.

Darf man die Brennweite der Linse gegen den Abstand bes Db= jectes als verschwindend ansehen, wie dies meistens geschehen darf, so

finbet man bie vergrößernbe Kraft bequemer auf folgende Weise: Man dividire die Brennweite der Linse durch den Abstand, in welchem bas Auge das Bild betrachtet; da dieses gewöhnlich in einem Abstande von 6 Zollen geschieht, so hat man also nur die Brennweite mit 6 Zollen zu dividiren, oder was basselbe ist, die in Zollen ausgedrückte Brennweite doppelt zu nehmen; die erhaltene Zahl ist die vergrößernde Kraft der Linse.

### §. 54.

Damit håtten wir benn die Ibee zu bem einfachsten Fernrohre gefunden. Es besteht dieses aus einer Linse mit einer über 6 Zoll großen Brennweite, am Ende eines Rohrs befestigt, dessen Länge 6 Zoll mehr, als die Brennweite der Linse, betragen muß. Sieht man dann ins andere Ende des Rohrs hinein, so erblickt man ein umgekehrtes Bild entfernter Gegenstände, deren Vergrößerung sich nach der Brennweite der Linse richtet. Beträgt diese 10 bis 12 Kuß, so verzgrößert die Linse 20 bis 24 Mal, und man kann durch ein solches Fernrohr mit einer einzigen Linse die Trabanten des Jupiters recht gut wahrnehmen. Für das Auge einer kurzsichtigen Person, die Obziecte in einem Abstande von 3 Zollen deutlich sieht, vergrößert dieses Rohr 40 bis 48 Mal.

Nach diesem Principe ist auch ein einfacher Concavspiegel ein ressectivender Telestop, weil es im Grunde einerlei ist, ob das Bild durch Refraction oder Resterion erzeugt wird. Man kann jedoch in diesem Falle das Bild mn (Fig. 14) nur dann wahrnehmen, wenn man sich mit dem Objecte auf derelben Seite vor dem Spiegel bessindet. Geschieht die Resterion ein wenig in schräger Richtung oder ist der Spiegel groß genug, so daß der Beobachter nicht alle Lichtstraße len des Objects auffängt, so kann man sich desselben statt eines Fernrohres bedienen. Mit einem solchen großen Spiegel von 4 Fuß Durchzmesser und 40 Fuß Brennweite entdeckte Herschel einen der Sasturnstrabanten.

Es gibt inbessen noch eine andere Art, die scheinbare Große von Objecten zu vergrößern, besonders von solchen Objecten, die wir in unsserer Gewalt haben, und diese Vergrößerungsart ist fur die Optik sehr wichtig. Wir werden, wenn wir von der Sehkraft handeln, zeisgen, daß ein gutes Auge die allgemeine Form eines Gegenstandes deutstich sieht, der sich in weiter Entfernung von demselben befindet, und

daß daffelbe die merkwurdige Eigenschaft besit, Gegenstände in verschiedenen Entfernungen mahrzunehmen. Um auf diese Weise ein Obsiect gut zu sehen, muß man die von ihm herkommenden Lichtstrahlen in parallelen Richtungen zum Auge gelangen lassen, gerade so als ware das Object selbst fehr entfernt.

Bringt man nun ein Object ober beffen Bild bem Muge febr nabe, fo daß es eine bedeutende icheinbare Grofe befommt, fo wird man es nicht beutlich erkennen konnen; lagt man aber bie von ihm berkommenden Strahlen auf irgend eine Beife parallel ins Muge ge-Jangen, fo fieht man bas Object fehr beutlich. Diefes erreicht man mit Bulfe einer Linfe, aus beren Brennpuntte bie Strablen biverai= rend auf biefelbe fallen; fie fommen bann, wie wir oben gezeigt haben. in parallelen Richtungen aus bemfelben wieder heraus. baher ein Object oder beffen Bild in den Brennpunkt einer bicht vor bem Muge befindlichen Linfe von furzer Brennweite, fo gelangen bie Strahlen burch die Linfe parallel ins Muge und zeigen bas Dbject fehr beutlich, weil es im Berhaltnif feines geringen Abstandes vom Muge jum Abstande von 6 Bollen, ber beutlichften Sehweite, vergroßert er-Diefer geringe Ubstand vom Muge ift ber Brennweite ber Linfe gleich; man findet baber bie vergroßernde Rraft einer folchen Linse, wenn man 6 Bolle burch die Brennweite der Linse bivibirt. einzige foldhe Linfe, beren man fich zur Bergroßerung eines Dbjectes bedient, heißt ein ein faches Mifroftop; vergrößert man bas ichon burch eine Linfe vergrößerte Bild noch burch eine zweite, fo machen bie beiden Linfen in ihrer Bereinigung ein gufammengefestes Diero= ffop aus.

Bebient man sich einer solchen Linse zur Vergrößerung bes burch ein einfaches Fernrohr hervorgebrachten Bildes eines entsernten Objectes, so heißt eine solche Verbindung zweier Linsen ein astronomischer Refractor; vergrößert man mit derselben das durch einen Hohlspiegel hervorgebrachte Bild eines entsernten Objectes, so hat man einen astronomischen Nessector. Bedient man sich endlich derselben, urn das vergrößerte Bild MN (Fig. 14) eines vor einen Hohlspiegel besindlichen Objectes mn zu vergrößern, so geben beibe das restectirende Mitrostop. Alle diese Instrumente wollen wir in der Folge genauer beschreiben.

## Sechstes Capitel.

Aberration des Lichtes wegen der Kugelgestalt der Linsen ur id Spiegel.

§. 55.

In ben vorhergehenden Capiteln haben wir angenommen, daß bie von Rugelflachen gebrochenen Strahlen sich genau in einem einz igen Brennpunkte schnitten. Dieses ist aber in der Wirklichkeit nicht ge=nau der Fall, und der Leser, der nach den oben beschriebenen Merthoben, den Weg der Lichtstrahlen gezeichnet hat, wird gefunden harben, daß die der Are einer Rugelflache oder Linse am nächsten einfalle nden Strahlen in einem von der Linse ent ferntern Punkte gebrochen wers den, als die Strahlen, die weiter von der Are einfallen. Die von und aufgestellten Regeln zur Bestimmung der Brennpunkte von Rugelflachen und Linsen gelten nur für solche Strahlen, die sehr nahe an der Are einfallen.

Die Ursache ber Aberration bes Lichtes wegen ber Rugel geftalt erhellt aus Folgendem. Es fei LL (Fig. 36) eine Planconverlirife mit fpharischer Dberflache, beren Planflache fich auf ber Seite ber parallelen Lichtstrahlen RL, RL befinden mag. Gehr nahe an der Are AF fallen die Strahlen R'L', R'L' ein, und schneiden fich nach ber Brechung in bem Brennpunkte F. RL, RL find Paralleiftral ilen, bie unmittelbar auf ben Rand ber Linfe einfallen. Bollendet n ian bann die Beichnung nach ben fruher angegebenen Principien, fo ge igt fich, daß die zu RL, RL gehörigen gebrochenen Strahlen Lf, Lf ich in einem Punkte f ichneiben, welcher naher bei ber Linfe liegt als F. Muf gleiche Beise finden die zwischen R'L' und RL fallenden Stra ha len ihre Brennpunkte zwifchen F und f. Berlangert man die Stral): len Lf und Lf, bis fie eine burch F gelegte Cbene in ben Punkten G und H ichneiben, fo beißt die Lange fF bie fpharifche Langen= aberration des Lichtes und GH die fpharische Aberration der Linfe ober die Aberration wegen ber Rugelgeftalt. Fur eine wie in unserer Figur aufgestellte Planconverlinse betragt bie Langen= aberration fF nicht weniger als die vier- und einhalbfache Dicke der Eine folche Linfe kann baber auch in ihrem Brennpunkte F fein beutliches Bild erzeugen. Fallen bie Connenstrahlen auf LmL ein, so erzeugt ber centrale Theil L'mL' ber Linfe, ber feinen Buenn= punkt in F hat, in diefem Punkte ein fehr helles Bild ber Sonne;

da aber bie weiter nach bem Rande L, L zu einfallenden Strahlen ihr e Brennpunkte zwischen F und f haben, so gelangen die zugehörizgert gebrochenen Strahlen erst in die Sbene GH, nachdem sie schon dur ch ihre Brennpunkte gegangen sind, und nehmen in dieser Sbene eine Kreissläche von Durchmesser GH ein. Das Bild der Sonne im Bren mpunkte F wird deßhalb eine leuchtende Scheibe (Fig. 37), umzgebert von einem breiten unbestimmten Lichthofe, der von F nach G und H zu immer schwächer wird. Daraus ist klar, daß jedes durch eine solche Linse gesehene Object, so wie jedes von ihr erzeugte Bild durch die Aberration des Lichtes wegen der Kugelgestalt undeutlich und verworren erscheinen muß.

Bon der Richtigkeit dieser Resultate überzeugt man sich, wenn man tie Rander der Linsensläche LL (Fig. 36) mit einer Rreisscheibe von se hwarzem Papier bedeckt. Dadurch wird der Hof GH kleiner und die Verworrenheit des Vildes nimmt ab. Bedeckt man die ganze Linse bis auf einen kleinen Theil um den Mittelpunkt herum, so wird das Vill sehr deutlich, aber nicht so hell als vorher, und dann ist der Vrennpunkt genau in F. Bedeckt man dagegen den centralen Theil der Linse und läst nur einen schmalen Rand frei, so erzeugt sich ein se hr deutliches Vild der Sonne um den Punkt f.

#### §. 56.

Verfertigt man sich eine sehr große Zeichnung von einer plancons verert und biconveren Linse, läßt auf jede Fläche derselben in verschies benen Entfernungen von der Are parallele Lichtstrahlen einfallen und bestimmt die Richtungen derselben nach ihrer Brechung, so sinden sich für Glassinsen folgende Resultate.

- 1) Bei einer Planconverlinse, die ihre Planseite parallelen Lithtstrahlen wie in (Fig. 36) zukehrt, b. h. gegen ein entferntes Object gerichtet ist, wenn man hinter der Linse ein Bild erzeugen, oder gegen das Auge gerichtet ist, wenn man einen nahen Gegenstand verz größern will, beträgt die Aberration wegen der Augelgestalt  $4\frac{T}{2}$  Mal die Linsendicke mn.
- 2) Kehrt eine Planconverlinse ben Parallelstrahlen ihre convere Seite zu, so beträgt die Aberration nur 1,17 der Linsendicke. Bedient man sich also einer Planconverlinse, so muß man sie so stellen, daß die parallelen Lichtstrahlen auf die convere Seite entweder einfallen oder aus derselben ausschren.

- 3) Für eine Biconverlinse mit gleichformigen Converitaten betraat die Aberration 1,67 der Linsendicke.
- 4) Für eine Biconverlinse, beren Krümmungshalbmeffer 2 und 5 find, ist die Aberration dieselbe wie für eine Planconverlinse (1), wenn sie die Fläche mit dem Halbmeffer 5 den Parallesstrahlen zukehrt; fehrt sie aber die Fläche mit dem Halbmeffer 2 den Parallesstrahlen zu, so ist die Aberration wie für eine Planconverlinse (2).
- 5) Die kleinste Aberration hat eine Linse, welche biconver ist und beren Halbmesser 1 und 6 sind. Kehrt sie die Seite mit dem Halbmesser 1 ben Parallelstrahlen zu, so beträgt die Aberration nur 1,07 der Linsendicke; kehrt sie dagegen die Seite mit dem Halbmesser 6 den Parallelstrahlen zu, so hat sie eine Aberration, die 3,45 der Linsendicke beträgt.

Diese Gesete gelten fur Planconcav = und Biconcavlinsen gleich = falls in vollkommener Strenge,

Nimmt man die Aberration einer Linse von der kleinsten Aberration wegen der Augelgestalt als Einheit an, so ergeben sich die Aberrationen der übrigen Linsen durch folgende Bahlen.

Die vortheilhafteste Form, wie in (5) . . . . . . 1,000 Biconcavs oder Biconverlinse mit gleichen Krümmungen . 1,567 Planconcavs oder Planconverlinse in ihrer vortheilhaftesten Stellung nach (2). . . . . . . . . . . . . . . . . 1,081 Planconcavs oder Planconverlinse in ihrer nachtheiligen Stellung nach (1). . . . . . . . . . . . . . . . . 4,200 §. 57.

Da bie um ben Mittelpunkt herumliegenden Theile der Linse LL (Fig. 36) die Lichtstrahlen sehr wenig, die Rander der Linse dieselben dagegen sehr stark brechen, so wurde man offenbar die Aberration wes gen der Rugelgestalt vernichten können, wenn man den Theilen in n eine größere Converität gebe und diese dann nach L zu allmählich versminderte. Hyperbeln und Ellipsen sind gerade solche krumme Linien, deren Krummung von n nach L zu abnimmt, und es läst sich mathematisch beweisen, daß man die Aberration wegen der Rugelgestalt ganz vermeiden könne, wenn man Linsen anwendet, deren Durchschnitte Ellipsen oder Hyperbeln sind. Diese merkwürdige Entdeckung hat Dese cartes gemacht.

Es fei ALDL (Fig. 38) eine Ellipse, beren große Ure AD sich

jum Ubstande ber Brennpunkte f und F verhalt, wie ber Brechungs= erponent zur Einheit. Fallen bann Parallelftrablen RL, RL auf bie elliptische Blache LAL, so wurden fie in Folge ber Brechung burch biefe Rlache, falls weiter feine Brechung burch die zweite Flache LaL stattfande, genau im Puntte F concentrirt werben. Linfe zwei Dberflachen haben muß, fo beschreibe man, um bie zweite Brechung zu vermeiben, aus bem Punkte F ale Mittelpunkt einen Rreis LaL, und mache die Rugelflache, beren Durchschnitt biefer Rreis ift, jur hinterflache ber Linfe. Da nun fammtliche von ber Klache LAL gebrochene Strahlen nach bem Punkte F gerichtet find und alfo auf bie Rugelflache biefer Conftruction zufolge lothrecht treffen, fo er= leiben fie weiter keine Brechung von berfelben, geben alfo fammtlich geradlinig fort zum Punkte F. Berfertigt man baber einen Meniskus. beffen convere Flache ein Theil eines Ellipsoids ift und beffen concave Seite zu einer Rugel gehort, beren Mittelpunkt in bem entfernteften Brennpunkte des Ellipsoids liegt, fo hat man eine Linfe ohne Aberra= tion megen ber Rugelgeftalt, welche parallel auf ihre convere Seite ein= fallende Lichtstrahlen in dem entfernteften ihrer Brennpunkte bricht.

Auf gleiche Weise wird eine Concavconverlinse LL (Fig. 39), beren concave Flache LAL aus einem Ellipsoide ALDL geschnitten ist und beren convere Flache Lal zu einer aus dem entserntesten Brennpunkte F der Ellipse beschriebenen Kugel gehort, die parallelen Lichtsstrahlen RL RL in die Richtungen Lr, Lr brechen, als kamen sie aus dem Brennpunkte F, ihrem virtuellen Brennpunkte, her.

Hat eine Planconverlinse LAL (Fig. 40) zur converen Seite einen Theil eines Hyperboloibs, welches erzeugt ist durch die Umdrehung einer Hyperbel um ihre große Are, und steht diese Are zur Entsernung der Brennpunkte von einander in dem Verhältnisse des Brechungserponenten gegen die Einheit, so werden die lothrecht auf die Planseite einfallenden parallelen Lichtstrahlen RL, RL ohne Aberration in den vom Hyperboloide am entferntesten liegenden Vrennpunkt F gebrochen. Eine Planconcavlinse mit derselben hyperbolischen Fläche, welche ihre Planseite den parallelen Lichtstrahlen zukehrt, besigt dieselbe Eigenschaft.

Ein Menistus mit spharischen Oberflachen erhalt, wenn das Licht in convergirenden Strahlen auf seine vorbere convere Flache fallt, die Eigenschaft, alle biese Strahlen in seinem Brennpunkt zu brechen, wenn

ber Abstand bes Convergenge ober Divergenzpunktes vom Krummungs. mittelpunkte ber Vorberflache fich jum Salbmeffer diefer Glache verhalt, wie ber Brechungserponent zur Ginbeit. Es fei MLLN (Kig. 41) ein Menistus, RL, RL feine Lichtstrahlen, die im Puntte E convergiren; die Entfernung EC diefes Punktes E vom Mittelpunkte C ber Porberflache LAL bes Menistus verhalte fich jum Salbmeffer CA ober CL biefer Glache, wie ber Brechungserponent zur Ginheit. fur Glas alfo wie 1,500 gu 1. Ift bann F ber Brennpunkt ber Porberflache, fo befchreibe man aus F mit einem Salbmeffer, fleiner als FA, einen Rreis, welcher bie Sinterflache ber Linfe bilbet. Beichnet man bann bie gu RL, RL gehorigen gebrochenen Strahlen nabe oder weiter von der Ure AE entfernt, fo find biefe fammtlich in F gerichtet, fallen also fenkrecht auf die zweite Flache ber Linfe und ge= hen mithin ohne Brechung burch diese hindurch in den Punkt F. Eben so leuchtet ein, daß wenn die Lichtstrahlen FL und FL aus F biver= girend auf die concave Seite bes Menietus fielen, biefelben in die Rich= tungen RL, RL gebrochen wurden, gerade als wenn fie genau aus einem virtuellen Brennpunfte E famen.

Gleich nach der Entbedung der obigen Eigenschaften der Elipse und Spperbel und ber durch ihre Arenumdrehungen erzeugten Körper wandten die Optifer allen Scharssinn an, um Linsen mit elliptischen und hyperbolischen Oberstächen zu schleisen und zu poliren. Es gelang ihnen auch, mehre sehr sinnreiche Mechanismen zu diesem Zwecke zu Stande zu bringen, welche indeß keinen glücklichen Erfolg hatten; die Schwierigkeiten in der praktischen Verfertigung solcher Linsen sind so bedeutend, daß man bis auf ben heutigen Tag in allen optischen Instrumenten nur sphärische Linsen anwendet.

Obgleich man indes bei einer einzelnen Linse die Aberration bes Lichtes wegen der Augelgestalt nicht ganz fortschaffen und auch nicht über 1,07 ihrer Dicke hinaus vermindern kann, so ist es doch möglich, durch eine Berbindung zweier oder mehrer Linsen, wo die Aberration der einen die der andern verbessert, in mehren Fallen diesem Fehler bedeutend abzuhelsen und in einigen, ihn ganz zu vernichten.

§. 58.

Serschel fant, daß zwei Planconverlinsen AB und CD (Fig. 42), mit den Brennweiten 2, 3 und 1, mit ihren converen Flachen bergestalt verbunden, daß die am wenigsten convere vor dem Auge liegt, Optif. I.

als Mikroschop gebraucht nur eine Aberration von 0,248 haben, also nur den vierten Theil der Aberration einer einzigen Linse von der vorstheilhaftesten Form. Soll diese Linse zur Erzeugung eines Bildes gesbraucht werden, so muß man AB dem Objecte zukehren. Haben beide Linsen gleiche Brennweite, so beträgt die Aberration wegen der Kugelsgestalt 0,603, also etwas über die Hälfte der Aberration einer einsachen Linse von der besten Form.

Herschel zeigte ferner, daß man die Aberration ganzlich verniche ten könne durch Berbindung eines Meniskus CD mit einer Biconverzlinse AB (Fig. 43 und 44), von benen AB gegen das Auge, falls die Borrichtung als Mikroskop, und gegen das Object gekehrt sein muß, falls sie als Brennglas oder zur Erzeugung eines Bildes gebraucht werden soll. Die Krummungshalbmesser dieser beiben Linsen sind nach Herschel's Angaben folgende:

, , , , , , , , , , , , , , , , , , , ,	Fig. 43.	Fig. 44.
Brennweite ber Biconverlinse AB		+ 10,000
Salbmeffer ber Borberflache	+ 5,833	+ 5,833
Salbmeffer ber Sinterflache ber Linfe AB	35,000	- 35,000
Brennweite bes Menistus CD	+ 17,829	+ 5,497
Salbmeffer feiner Borberflache	+ 3,688	+ 2,054
Salbmeffer feiner Sinterflache	+ 6,291	+ 8,128
Brennweite ber zusammengesetten Linse	+ 6,407	+ 3,374
8 50		

Aberration des Lichtes in Spiegeln.

Wir haben schon früher bemerkt, daß parallele Lichtstrahlen AM, AN, die auf einen sphärischen Spiegel MN (Fig. 45) fallen, nur dann in demselben Brennpunkte F gebrochen werden, wenn sie sehr nahe an der Ape AD einfallen. Liegt der Brennpunkt der sehr nahe bei der Ape einfallenden Strahlen Am im Punkte F, so wird der Brennpunkt der am weitesten von der Ape einfallenden Strahlen AM in einen Punkt f zwischen F und D fallen. Ff ist dann die Längenaberration wegen der Rugelgestalt, die mit dem Durchmesser bes Spiegels bei gleicken Krümmung desselben, und mit der Krümmung des Spiegels bei gleickem Durchmesser veränderlich ist. Dadurch werden dann die von Spiegeln erzeugten Bilder, gerade wie die Bilder der Linsen unbestimmt, und die Sache hat hier denselben Grund wie bei den Linsen.

Bare MN eine folche krumme Linie, bag eine mit ber Ure AD

parallele Einie AM, und eine zweite aus einem festen Punkt f gezozene Line fM mit dem auf der Eurve MN errichteten Lothe CM an allen Stellen der Eurve gleiche Winkel einschlössen: so wurde man durch die Notation dieser Eurve um ihre Are eine Fläche erhalten, welsche ie parallel einfallenden Strahlen sammtlich in einen einzigen Punkt f relektirte und völlig bestimmte Bilder erzeugte. Eine solche krumme Line ist die Parabel. Könnte man also Spiegel verfertigen, deren Drechschnitt MN parabolisch wäre, so besässen diese die schöne Eigensschift, sämmtliche mit der Are parallel einfallende Strahlen in einen eizigen Punkt zu restektiren. Ist die Krümmung eines Spiegels sehr kin, so haben die Optiker mehrsache Mittel, ihm eine parabolische Gessitt zu geben; bei stark gekrümmtem Spiegel läßt sich jedoch diese dem bis jest durch kein Mittel hervorbringen.

Eben so täßt sich zeigen, daß divergirende auf einen sphärischen ioncavspiegel einfallende Lichtstrahlen nach verschiedenen Punkten der sie des Spiegels restektirt werden. Könnte man eine solche Fläche jervordringen, daß die einfallenden und resteknten Strahlen mit einem auf die Fläche im Einfallspunkte errichteten Lothe überall gleiche Winskel einschlössen, so würden sich die Strahlen sämmtlich in einem und demselben Punkte schneiden und also einen gemeinschaftlichen Brennspunkt haben. Diese Eigenschaft besitzt die elliptische Fläche; sämmtliche Strahlen, die aus einem Brennpunkte divergirend auf die elliptische Wöldung einfallen, werden genau ir den andern Brennpunkt restektirt. Deshalb muß in restektirenden Miroskopen der Spiegel ein Theil eines Ellipsoids sein, dessen Are die Are des Ellipsoids ist, und wo das Obsject in kin dem Spiegel am nichsten liegenden Brennpunkt des Ellipsoids gekacht wird.

§. 60.

Mennlinien, erzeugt burh, Reflerion und Brechung bes Lichtes.

Benntinien hervrgebracht burch Reflexion ber Lichtskahlen. Da Lichtskahlen, welche in verschiedenen Abständen von der Are einer resteriongahigen Oberstäche einfallen; in verschiedene auf dieer Are befindliche Frennpunkte restektirt werden, so mussen solscherzeschlit restektirte Stralen sich nothwendig in besonderen Punkten schneidn, und in allen dien Punkten erscheint dann der weiße Grund, welche die Lichtstrahlen afangt, doppelt so stark erleuchtet als in ben übrigen Punkten. Diese chtdurchschnitte bilden krumme Linien, welche

Brennlinien genannt werben; ihre Beschaffenheit und Gefalt richtet sich nach ber Deffnung des Spiegels und nach dem Abstende des strahlenden Punktes vom Spiegel.

Die Bilbung und bie allgemeinen Eigenschaften ber Bremlinie erhellen aus Folgendem. Es fei MBN (Fig. 46) ein concaver Agel= spiegel, C fein Mittelpunkt, und F fein Brennpunkt fur centrale Das rallelftrablen. RMB fei ein Lichtlegel, welcher auf die obere Sifte MB Des Spiegels in ben Punkten 1, 2, 3, 4, 5 u. f. w. einfilt. Bieht man vom Mittelpunkte C an alle biefe Punkte Lothe und mit bann bie Reflexionswinkel ben Ginfallswinkeln gleich, fo ethalt man ie' Richtungen und die Brennpunfte fammtlicher reflektirten Strable. Der bicht an ber Ure einfallende Strahl R1 hat seinen conjugirte Brennpunkt f zwischen F und bem Spiegelmittelpunkte C. Der Strat R2 schneibet die Ure naber bei F, und fo rucken die Brennpunkte fu bie folgenden Strahlen allmählich von C nach F zu. Berbindet mar fammtliche reflektirte Grahlen mit ihren Brennpunkten, fo ichneiben fie fich gegenseitig, wie die Figur zeigt, und erzeugen durch ihre Schnitt= punfte die Brennlinie Mf. Bare Der Lichtlegel auf die untere Balfte bes Spiegels gefallen, fo wurbe er zwifchen N und f eine abn= liche Brennlinie hervorgebracht haben, die in der Figur durch die punt= tirte Linie angegeben ift. Stelt man fich alfo vor, ber Ginfallspunkt einer unendlich bunnen aus R bivergirenden Lichtmaffe ricke vom Punfte M nach B gu, fo ruden bie conjugirten Brennpunite zweier fich schneibenden Lichtstrahlen auf ber Brennlinie von M nach tau fort.

Ware die convere Seite MBN de Spiegels politt, unt befande sich der strahlende Punkt eben so weit rechts von B, als e in der Figur links davon liegt, so überzeugt mat sich, wenn man di einfalzlenden und reflektirten Strahlen zeichnet, as sie nach der Zunkemersfung divergiren; verlängert man sie dann rückwärts, so schnieden sie sich gegenseitig und die Schnittpunkte bilder eine eingebildete Bennlinie Mf'n hinter der converen Flache, die der wirklichen Brennline vollzkommen ahnlich ist.

Denkt man sich ben Converspiegel MBl burch bas Stuck MAN zu einer um den Mittelpunkt C beschriebem vollen Kugel eyanzt, und bann den Lichtkegel noch aus R divergirid, so bilden diese Lichtftrahlen die eingebildete Brennlinie Mf'N, die einer als MIN is und diese in den Punkten M und N berührt.

Entfernt sich ber strahlende Punkt R vom Spiegel MBN, so wird die Linie Bf, die sogenannte Tangente der reellen Brennlinie, MfN offenbar kleiner, weil ber conjugirte Brennpunkt f nach F zu rückt und die Tangente Af' der eingebildeten Brennlinie sich damit versgrößert. Befindet sich R in einer unendlich großen Entfernung, so daß die einfallenden Strahlen parallel werden, so fallen die Punkte f und f', die sogenannten Bandepunkte oder Hörner der Brennlinie, mit den Hauptbrennpunkten F und F' zusammen.

Nahert sich bagegen der strahlende Punkt dem Spiegel, so ruckt ber Wendepunkt f der Brennlinie dem Centrum zu und die Tengente Bf vergrößert sich, während der Wendepunkt f' der eingebildeten Vrennstnie nach A zu rückt und die Tangente Af' sich verkleinert. Langt der strahlende Punkt R im Punkt A des Kreisumfanges an, so gelangt auch f' in A und die eingebildete Brennlinie verschwindet; der Wendespunkt f der reellen Brennlinie liegt dann ein wenig rechts von C und die antgegengesetzen Scheitelpunkte der Brennlinie schneiden sich im strahslenden Punkte A.

Lift man ben ftrahlenden Punkt A in ben Rreis AMBN bin= einruden wie in (Fig. 47) und zwar fo weit, daß RC fleiner als RA ift, fo bildet sich eine merkwurdige doppelte Brennlinie. fieht aus zwei furgen gewohnlichen Brennlinien ar und br, welche ei= nen gemeinschaftlichen Wendepunkt in r haben, und aus zwei langen von a und b ausgebenden Meften, welche fich in einem Brennpunkte Ift RC großer als RA, fo geben die letteren beiben frummen Mefte, fatt fich in f hinter bem Spiegel zu fchneiben, aus einander und haben einen virtuellen Brennpunkt im Spiegel. Fallt It mit dem in der Mitte gwischen A und C liegenden Punkte F, und ber virtuelle Brennpunkt mit bem Sauptbrennpunkte bes Converspiegels MAN zusammen, fo werben die lettgenannten frummen Mefte zu geraden parallelen Linien. Rommt R in den Rugelmittelpunkt C, so verschwinden die Brennlinien ganzlich, und sammtliches Licht wird in einen einzigen mathematischen Punkt C concentrirt, also in ben Punkt guruckgeworfen, aus dem es divergirte.

Zusoige des Princips, von welchem diese Erscheinungen abhangen, hat ein Kugelspiegel in gewissen Fallen die paradore Eigenthum- lichkeit, Strahlen, die von einem unveränderlichen Punkte aus divergizen, parallel, divergirend und convergirend zurückzuwersen; befindet sich

namlich ber strahlende Punkt nahe beim Hauptbrennpunkte bes Spiegels, so werden die dicht an der Are einfallenden Strahlen parallel, die etwas weiter von ihr liegenden divergirend und die noch weiter entfernten convergirend reflectirt. Durch eine Zeichnung der reslectirten Strahlen kann man sich hinlanglich von dieser Eigenschaft der Kugelsspiegel überzeugen.

Man nimmt dann und wann sehr schöne und sehr bestimmte Brennlinien auf dem Boden porzellanener oder irdener Gesäße wahr, die dem Sonnen= oder einem Kerzenlichte ausgesetzt sind; gewöhnlich sallen jedoch die Strahlen wegen der großen Tiefe der Gesäße zu schräg auf. Man kann diese Tiefe ausheben und die Brennlinien sichtbar machen, wenn man einen runden Deckel aus Karten= oder anderu weißem Papiere etwa einen Zoll tief unter die odere Fläche bringt, oder die Gesäße dis zur Höhe von einem Zolle mit Milch oder einer andern weißen undurchsichtigen Flüssseit füllt.

Sehr belehrend und bequem habe ich folgendes Berfahren zur Hervorbringung von Brennlinien gefunden. Man nehme ein Stud einer gut polirten Stahlfeder MN (Fig. 48), etwa eine Uhrfeder, gebe ihr eine concave Form, wie sie in ber Figur abgebilbet ift und ftelle fie vertikal auf ein Kartenblatt ober ein Stuck weißes Papier AB. Sett man fie barn ben Strahlen ber Sonne ober eines andern leuchs tenden Rorpers aus und forgt bafur, daß die Chene des Papiers bei= nahe quec burch die Sonnenstrahlen geht, fo fieht man die beiden in ber Figur punktirten Brennlinien fehr ichon. Berandert man die Große ber Feder und gibt ihr verschiedene Rrummungen, fo sieht man alle Sorten von Brennlinien mit ihren Bornern und entgegengeseten Rrummungen. Man bringt bie Feber baburch fehr leicht in bie ver= langte frumme Linie, daß man diese auf Holz zeichnet und fie bann fo tief einschneibet oder einbrennt, daß fich die bunne Seite des Metall= ftreifes in die Fuge ichieben lagt. Gold = und Silberblatter find gu biefem 3wede fehr gut; bei fehr fartem Lichte laft fich ein bunner Streifen Glimmer anwenden. Die beste Substanz ist indeß immer ein polirtes Gilberblattchen.

#### §. 61.

Brennlinien hervorgebracht burch Brechung bes Lichtes. Seit man eine mit Waser gefüllte Glaskugel ober eine massive spharische Linfe ober auch nur einen mit Wasser gefüllten to-

nischen Trichter ben Sonnenstrahlen ober bem Lichte einer Lampe ober Rerze aus, und fångt bann bas gebrochene Licht auf einem weißen Papiere bergestalt auf, baß bieses ber Are ber Augel fast parallel, seine Ebene also beinahe quer burch ben leuchtenden Körper geht, so erblickt man auf dem Papiere eine Lichtsigur geschlossen von zwei hellen Brennslinien af und bi (Kig. 47), die aber hinter ber Augel liegen und ein Horn ober eine spize Ecke im Punkte f bilden, welcher der Brennpunkt der gebrochenen Strahlen ist. Die Entstehung dieser Brennlinien hängt von dem Durchschnitte der Lichtstrahlen ab, die in verschiedenen Abständen von der Are auf die Augel sallend nach verschiedenen Punkten der Are gebrochen werden und sich deshalb schneiden. Diese Erscheinung ist so leicht zu begreisen und durch eine Zeichnung der gebrochenen Strahlen so deutlich nachzuweisen, daß es überslüssig sein würsche, hier mehr darüber zu sagen.

Man kann einige Phanomene ber burch Lichtbrechung hervorges brachten Brennlinien durch folgenden Verfuch barftellen. Man nehme ein niedriges gerades enlinderformiges Gefag MN (Fig. 49) aus Blei von 2 bis 3 Boll Durchmesser, schneide den obern Rand ab, wie die Figur zeigt, indem man einander gegenüber zwei Streifen ac und bd ftehen lagt, beren jeber 10 bis 15 Grad bes Rreisumfanges breit ift, und leime auf bas Gefaß zwei Streifen Glimmer, die den weggeschnittenen Rand wieder erfegen, fo bag man ftatt bes fortgenommenen Bleies zwei transparente cylinderformige Flachen hat. Fullt man bann bas Gefaß mit Waffer ober einer andern durchfichtigen Fluffigkeit und ftellt ein Rartenblatt ober ein Stuck weißes Papier fo, daß es fast parallel mit der Oberflache des Baffers ift und daß feine Ebene fast quer durch die Strahlen der Sonne ober der Rerze geht, fo bilden fich darauf die Brennlinien AF und BF mit vielem Glanze ab. man die Rrummung des Gefages und der Glimmerblatter ab, fo kann man mehre fehr intereffante Menderungen biefes Berfuches erhalten.

# 3weiter Abschnitt.

# Physische Optik.

§. 62.

Die physische Optik, ein Zweig der Optik im Allgemeinen, hans delt von den physischen Eigenschaften des Lichtes. Diese bestehen in der Zerlegung des weißen Lichtes und seiner Wiederzusammensehung, seiner Zerlegung durch Absorbiren der Körper, in der Insterion oder Diffraction des Lichtes, in den Farben dunner und dicker Blätter, in der doppelten Strahlenbrechung und der Polarissirung des Lichtes.

Siebentes Capitel. Zerlegung des Lichtes. Farben. 6. 63.

Im vorigen Abschnitte haben wir das Licht als eine einfache Substanz angesehen, und als aus Theilen bestehend, die einerlei Breschungsvermögen besigen, und folglich einerlei Uenderungen erleiden, wenn transparente Media auf sie wirken. Eine solche einsache Subsstanz ist jedoch das Licht nicht, sondern das weiße Licht der Sonne oder jedes andern leuchtenden Körpers besteht aus sieben verschiedenartigen Strahlen: dem rothen, orangen, gelben, grünen, blausen, indigosarbenen und violetten Lichte. Man kann das weis seicht in seine einsachen Theile durch zwei verschiedene Mittel, durch die Brechung und durch die Absorption, zerlegen oder auslösen.

Newton ist der Entbecker der Zusammensetzung des Lichtes, und er bediente sich zur Zerlegung besselben des ersten Mittels, nämlich der Brechung. Läßt man einen Sonnenstrahl SH durch ein kleines Loch H in dem Fensterladen EH (Fig. 50) eines dunklen Zimmers in diesses eindringen, so geht dieser in gerader Linie fort, und bildet einen weißen Flecken in P. Bringt man aber zwischen S und P ein Prissma mit dem Brechungswinkel ABC, und zwar so, daß der Lichtstrahl

auf die Vorderflache CA fallt und aus ber Binterflache BA unter bemfelben Winkel in der Richtung gG ausfährt, und fangt man banu ben gebrochenen Strahl auf der gegenüber stehenden Mauer oder viel= mehr auf einem weißem Schirme auf: fo follte man nach den bishc= rigen Principien erwarten, daß der weiße Lichtstrahl, der bei nicht vorhandenem Prisma auf P fiel, durch das Prisma bloß eine Menderung feiner Richtung erleiben, nach MN fortgeben und dort eine weiße Scheibe bilden murbe, gang ber in P ahnlich. Dieses geschieht aber nicht, benn statt ber weißen Scheibe zeigt sich auf bem Schirme MN ein langliches Sonnenbild KL, worin fieben Farben zu unterscheiben find: roth, orange, gelb, grun, blau, indigo und violet; da= bei divergirt fammtliches Licht bei seinem Austritte aus g, zwischen ben Grenglinien gk und gL. Dieses langliche Sonnenbild nennt man bas Spectrum ober bas prismatische Farbenbild. Bei einer fleinen Deffnung H und in betrachtlicher Entfernung gG hinter dem Prisma find die Farben bes prismatischen Bildes sehr deutlich; untere Theil L ift ein scharfes Roth, Dieses geht allmählich in unbemerkbaren Abstufungen in Drange, bas Drange in Gelb, bas Gelb in Grun, bas Grun ins Blau, biefes in reines Indigoblau, und biefes wieder in Violet über. Nirgends hat das Farbenbild Linien, und es ist bem scharfften Auge fogar sehr schwer, Grenzen ber verschiebenen Farben mahrzunehmen. Nach vielen Versuchen bestimmte jedoch newton die Langen der einzelnen Farben fur die Glasart, aus der fein Prisma bestand; die folgende Tabelle enthalt seine so wie die Resul= tate, die Fraunhofer fur Klintglas fand.

				Newton.			Fraunhofer.
Roth	+	•	+	45	+	+	56
Drange	+	+	٠	27	•	+	27
Gelb	+	٠	٠	40	+	٠	27
Grun	+	٠	٠	60	+	+	46
Blau	٠	٠	٠	60		+	48
Indigo	+	٠	٠	48		+	47
Violet	-	٠	٠	80	•	٠	109
Gesammtlånge be	જ	Bill	es	360	•	٠	360

Die Farben bes prismatischen Bildes haben nicht alle gleiche Starke. Um außersten Ende L ist das Roth verhaltnismäßig schwach, wird jedoch nach bem Drange zu starker; bann nimmt die Lichtstärke

fortwahrend zu bis in die Mitte des Gelben, wo sie am größten ist; von hier an nimmt sie allmählich wieder ab und ist am obern Ende K, dem violetten, sehr schwach.

## §. 64.

Aus diesem Phanomen zog Newton ben Schluß, daß das weiße Licht aus sieben verschiedenen Farben zusammengesetzt sei, die für die Slasart, woraus sein Prisma bestand, verschiedenes Brechungsverhalt=niß besäßen, und zwar so, daß das Brechungsverhaltniß des rothen Lichtes am geringsten, das des violetten Lichtes am stärksten ausfalle.

Für ein Prisma aus Kronglas ift bas Brechungsverhaltniß ber verschiedenfarbigen Lichtstrahlen folgendes:

Roth		٠		٠	1,5258
Drange	•	•	•	٠	1,5268
Gelb	٠	٠		٠	1,5296
Grůn	٠		٠	٠	1,5330
Blau	٠	٠		•	1,5360
Indigo			•	٠	1,5417
Mintet					1 5466

Zeichnet man das Prisma ABC nach einem etwas großen Maßftabe, läßt das Licht auf einen einzigen Punkt der Borderfläche AC
fallen und bestimmt dann den Durchgang jedes einzelnen Lichtstrahles
nach dem eben aufgestellten Brechungsverhaltnisse, so gehen diese Strahten wie in der Figur auseinander und folgen in der Ordnung des
prismatischen Farbenbildes.

Um jedes einzelne farbige Licht für sich untersuchen zu konnen, machte Newton in dem Schirme MN dem Mittelpunkte jedes farbigen Lichtes gegenüber ein Loch, durch welches dieses einzelne Licht auf ein zweites hinter dem Loche aufgestelltes Prisma siel. Dieses zum zweiten Male gebrochene Licht erzeugte kein langliches Farbenbild, wie das weiße Licht, und wurde nicht in verschiedene Farben gebrochen. Diese Thatsache berechtigte ihren Entdecker zu dem Schlusse, daß das Licht jeder einzelnen Farbe überall dasselbe Brechungsverhältniß besiße, und daß jedes solches Licht ein gleichartiges oder ein faches sei, während das weiße Licht als ungleichartig ober zusammengesseht angesehen werden musse. Hiernach kommt dem weißen Lichte die Eigenschaft der verschiedenen Brechbarkeit seiner Strahlen zu. Die einzelnen Farben, so wie sie bas Prisma hervorbringt, heis

ben Hauptfarben, und alle Mischungen ober Zusammensekungen aus ihnen Nebenfarben, welche man durch die Brechung mittelst eines Prisma leicht in ihre Hauptsarben zerlegen kann.

§. 65.

Nachdem Newton auf diese Weise die Zusammensetzung bes weißen Lichtes außer Zweifel gesetzt hatte, bewies er burch Bersuche, daß die sieben Farben auch ruckwarts wieder zu weißem Lichte sich vereinigen ließen. Er zeigte die Nichtigkeit dieser Thatsache durch mehr= fache Bersuche; folgender Beweis ist jedoch so flar, daß es keiner wei= tern Bestätigungen bedarf. Man rucke ben Schirm M2N (Fig. 50) bem Prisma BAC allmählich näher, so wird bas Farbenbild KL im= mer kleiner werden; obgleich indeß die Farben sich zu vermischen an= fangen und in einander hineingreifen, so unterscheibet man bennoch, felbst wenn ber Schirm auf ber Flache BA anlangt, die Farben, in welche das weiße Licht sich zerlegt. Nimmt man jetzt ein zweites Prisma BaA, von demfelben Glase mit dem erften, beffen Brechungs= winkel ABa (bas Prisma ift in der Figur durch punktirte Linien bargestellt) dem Brechungswinkel des ersten gleich ift, und bringt es in entgegengesetzer Lage gegen bas erfte, so werben die fieben auf bas zweite Prisma fallenden Strahlen, in einen einzigen weißen Lichtstrahl gP verwandelt, der in P eine Lichtscheibe erzeugt, ganz fo, als wenn gar fein Prisma vorhanden gewesen mare. Dieselbe Wirkung zeigt fich, wenn bie Prismen mit ber Seite BA mittelft eines burchfichtigen Rittes, ber mit bem Glase einerlei brechende Rraft hat, an einander geleimt werben, wodurch bie Brechung an der gemeinschaftlichen Flache AB ganglich aufgehoben wird. In biefer Berbindung bilben bie Prismen einen einzigen massiven Glaskorper BCAa mit ben paralle= ten Seitenflachen AC und aB, und die Berfegung bes Lichtes burch die Brechung an der Vorderflache AC hebt fich durch die gleiche, aber entgegengesette Brechung an der Hinterflache aB auf; es wird also bas burch die Vorderflache zerlegte Licht durch die Hinterflache wieder Die Berlegung und Wiedervereinigung der Lichtstrahlen bei biefem Bersuche zeigt fich beutlich, wenn man eine bicke Schicht Caffiaol zwischen zwei parallele Glasplatten bringt und bann in fehr schrager Richtung einen bunnen Sonnenstrahl auffallen läßt; hier fieht man deutlich das von der Vorderflache erzeugte Farbenbild, und die Wiedervereinigung der Farben durch die Hinterflache. Auf solche Weise wird denn der Umstand, daß eine Glasplatte mit parallelen Klachen das Licht unfarbig aus seiner Hintersläche fahren läßt, ein genügender Beweis für die Wiedervereinigung der farbigen Lichtstrablen.

Die Nichtigkeit dieser Lehren kann man auch aus folgenden Berstuchen sehen. Man vermische sieben zu Pulver zerstäubte Körper, welsche die sieben Farben des prismatischen Bilbes haben, in dem Verhältnisse, welches die farbigen Strahlen in dem Vilde einnehmen; die Misschung sieht grauweiß aus, und zwar deßhalb nicht rein weiß, weil es nicht möglich ist, die einzelnen Pulver in ihren gehörigen Farben zu erhalten. — Ober man theile eine Kreissschebe in sieben Sectoren ab, die obigen Verhältnissen entsprechen, und bemale jeden mit der ihm zuskommenden Farbe; seht man dann die Scheibe auf einen Kreisel und dreht diesen rasch um, so verschmelzen die Farben mit einander zu Weißgrau.

## §. 66.

Zerfegung bes Lichtes durch Absorption.

Mißt man die Lichtmenge, die von Oberstächen ressectivt ober von transparenten Körpern durchgelassen wird, so sindet sich diese immer kleiner als die vordin auffallende Lichtmasse. Daraus folgt, daß beim Durchgange des Lichtes, selbst durch die allertransparentesten Körper, immer eine gewisse Menge Licht verloren geht. Dieser Lichtverzusst hat eine doppelte Ursache; ein Theil des Lichtes wird nämlich in allerlei Richtungen durch eine unregelmäßige Resserion der Oberstäche, welche theils nicht vollkommen polirt, theils nicht geebnet genug ist, zerzstreut, während ein anderer und zwar in der Regel der bedeutendste Theil von den Moleculen des Körpers festgehalten oder absorbirt wird. Fardige Flüssseiten, wie schwarze und rothe Dinten, absorbirten, obgleich sie völlig homogen sind, verschiedenen Arten von Lichtstrabeten und erhigen sich im Sonnenlichte zu verschiedenen Graden, wähzend reines Wasser alle Arten von Strahlen gleichmäßig durchzulassen scheit und sich im Sonnenlichte nur schwer erwärmt.

Bei einer genauern Untersuchung über die Absorption farbiger Fluffigkeiten und Glaser, ergeben sich mehre wichtige Phanomene, wels che über diesen merkwurdigen Gegenstand viel Licht verbreiten.

Nimmt man ein blaues Glas, aus welchem mitunter Lorgnetten verfertigt werden, und läßt durch daffelbe einen weißen Lichtstrahl hins durchgehen, so erscheint dieser dunkelblau. Dieses Blau ist nicht eins

fach und gleichartig, wie das Blau ober Indige des Spectrums, fonbern eine Mischung aus allen ben Farben bes weißen Lichtes, bie bas Glas nicht absorbirt hat, und die vom Glase verschluckten Farben find biejenigen, die dem Blau fehlen, um Weiß zu geben, ober die dem Plan zugemischt weißes Licht erzougen. Diese Farben erfahrt man, indem man das prismatische Farbenbild KL (Fig. 50) durch blaues Glas geben läßt, ober, was baffelbe ift, indem man das Auge hinter das Prisma BAC bringt und durch daffelbe die Sonne oder vielmehr eine im Fensterladen eines dunklen Zimmers angebrachte freisrunde Deffnung betrachtet, wo dann bas Farbenbild KL eben fo weit unter ber Deffnung erscheint, als es vorbin, wo es auf bem Schirme aufgefangen murde, über dem Punkte P lag. Salt man bann bas blaue Glas zwischen bas Muge und bas Prisma, fo ficht man ein sehr mertwurdiges Spectrum, dem einige farbige Strahlen fehlen. Gine eigen= thumliche Schwarze verschlingt die Mitte bas Roth, alles Drange, ei= nen großen Theil des Grun, einen betrachtlichen Theil des Blau, et= was Indigo und fehr wenig Biolet. Das Gelb, welches nicht fehr absorbirt ift, hat an Breite zugenommen; auf det einen Seite nimmt es theilweise ben Raum ein, ben vorbin bas Drange hatte, und auf ber andern Seite einen Theil von bem Raume bes Grun. Hieraus folgt, daß das blaue Glas das rothe Licht, welches mit dem Gelb vermischt Drange bilbet, und auch das blaue Licht verschluckt hat, welches mit dem Gelb vermischt den Theil des Grun bilbet, ber an das Gelb grenzt. Auf diese Weise zersetzt fich durch die Abforption bas Grun in Gelb und Blau, bas Drange in Gelb und Roch; es laffen fich also die orangen und gelben Strahlen bes Prisma durch die Absorption zerlegen, obgleich fie bei der prismatischen Brechung als einfach erschienen, und fie bestehen aus zwei verschiede= nen Farben, die denfelben Grad der Brechbarkeit befitzen. Die Ber= fchiedenheit der Farbe ift alfo fein Beweis der verfchie= benen Brechbarkeit, und man darf die von Newton aufgestellte Behauptung: »dieselbe Farbe gehort bemfelben Grade der Brechbarkeit, und berfelbe Grad der Brechbarkeit gehort immer derfelben Farbe an,« nicht mehr als eine allgemeine Wahrheit ansehen.

Um eine vollständige Analyse des Farbenbildes zu erhalten, habe ich die von verschiedenen Korpern hervorgebrachten Farbenbilder und die Alenderungen derselben untersucht, die durch die Absorption entstehen,

wenn man sie durch gewisse farbige Media betrachtet. Es wurde zu weitläusig sein, wenn ich diese Versuche hier genau detailliren wollte. Ich sand durch diese Untersuchungen, daß jeder Theil des Farbenbildes nicht bloß der Stärke, sondern auch der Farbe nach durch die Einwirzkung gewisser Media verändert werden könne, und ich wurde zu dem Schlusse geleitet, daß das prismatische Spectrum aus drei Farbenbildern von gleicher Länge, einem rothen, gelben und blauen, bezstehe. Diese rothe Grundfarbe hat ihre größte Stärke gegen die Mitte des Koth im prismatischen Sonnendilde, die gelbe in der Mitte des Gelb und die blaue zwischen dem Blau und Indigo. Die schwächsten Stellen jedes Grundfarbenbildes liegen an den beiden Enzben des Sonnendildes.

Dieraus folgt:

- 1) In jedem Punkte des Sonnenbildes findet fich Roth, Gelb und Blau.
- 2) Da das weiße Licht aus einer gewissen Menge Noth, Gelb und Blau besteht, so kann man die Farbe jedes Punktes vom Farbenbilde als eine Mischung von der vorherrschenden Farbe dieses Punktes mit dem weißen Lichte ansehen. An der rothen Stelle sindet sich mehr Roth als nothig ist, um mit dem wenigen hier besindlichen Gelb und Blau Weiß zu geben; an der gelben Stelle hat man mehr Gelb als nothig ist, um mit Noth und Blau Weiß zu geben; in dem blauen Raume, der violet aussieht, sindet sich mehr Noth als Gelb, und der Ueberschuß des Roth gibt mit Blau die violette Farbe.
- 3) Abforbirt man in einem Punkte des Farbendildes den Theil der hier vorherrschenden Farbe, den diese Stelle zu viel hat, um Weiß zu geben, so kann man in diesem Punkte ein weißes Licht herstellen, welches die merkwürdige Eigenschaft besißt, selbst dei einer mehrmaligen Brechung weiß zu bleiben und nicht anders als durch Absorption zersest werden zu können. Es glückte mir, dieses Licht an verschiedenen Stellen des Farbendildes herzustellen. Diese Entbeckungen stehen in auffallendem Zusammenhange mit der Annahme mehrer Physiker von drei Grundsarben, die wieder von vielen andern als unverträglich mit dem Phånomen des prismatischen Farbenbildes verworfen wurde.

In (Fig. 51) ift MN das prismatische Farbenbild, welches aus ben drei Grundfarbenbildern von gleicher Lange, Noth, Gelb und Blau besteht, und die Art und Weise zeigt, wie durch ihre Berbin-

bung bie fieben vom Prisma hervorgebrachten Rebenfarben entstehen. Das rothe Farbenbild hat feine großte Intensitat im Punkte R; man fann biefe Starke burch ben Abstand bes Punktes R von MN reprafentiren. Diefe Starke nimmt fcnell von M nach N zu ab und verschwindet in diesen Punkten. Das Gelb hat seine großte Inten= sitat im Punkte G, und nimmt von G nach M und N zu bis Rull ab; bas Blau hat feine großte Starte im Punkte B, und verschwin= det gleichfalls allmählich abnehmend in den Punkten M und N. Die frumme Linie, welche bas Totallicht barftellt, liegt außerhalb biefer brei frummen Linien, und die Ordinate irgend eines Punftes derfelben ift der Summe der drei Ordinaten gleich, welche die einzelnen frummen Linien in diesem Punkte haben. Go ift die Ordinate ber allgemeinen Curve im Punkte G ber Ordinate ber gelben Curve, die wir = 10 annehmen wollen, und ber Ordinate der rothen Curve, die hier = 2 fein kann, und ber Ordinate ber blauen Curve, welche an biefer Stelle = 1 fein kann, zusammengenommen gleich, hat also eine Lange von 13. Nimmt man also an, daß drei Theile Gelb, zwei Theile Roth und ein Theil Blau Weiß geben, so wird die Farbe in G=3+2 + 1 fein oder aus 6 Theilen Weiß und 7 Theilen Gelb befteben. fo daß die Farbe in G als ein brillantes Gelb ohne Beimischung von Roth und Blau erscheint. Da diese Farben fammtlich dieselbe Stelle im Farbenbilde einnehmen, fo konnen fie von dem Prisma nicht ge= trennt werden, und hatte man ein farbiges Glas, welches 7 Theile Gelb absorbirte, fo erhielte man im Punkte G ein burch bas Prisma ungerlegbares Weiß.

## Achtes Capitel. Die Zerstreuung des Lichtes.

In den Untersuchungen des vorigen Capitels haben wir das Spectrum KL (Fig. 50) betrachtet als erzeugt durch ein brechendes Glasprisma vom gegebenen Brechungswinkel BAC. Der grüne Strahl gG, welcher, weil er in der Mitte zwischen gK und gE liegt, der mittlere Strahl des Farbenbildes heißt, wurde von P nach G, also um einen Abweichungswinkel PpG gebrochen, welcher die mittlere Brechung oder Ubweichung des Prisna heißt. Eine Bergrößerung des Brechungswinkels BAC hat eine Bergrößerung der Abweichung zur Folge; der mittlere Strahl gG wird weiter von P gebrochen, und in demsels

ben Verhaltnisse werden auch die außern Strahlen gK und gL weiter gebrochen; d. h. wird der mittlere Strahl gG doppelt so stark gebrochen, so werden auch die außern Strahlen gK, gL doppelt so stark gesbrochen, die Lange des Farbenbildes KL wird also doppelt so groß. Verkleinert man den Vrechungswinkel BAC des Prisma, so verkleinert sich in demselben Verhaltnisse das Farbenbild und die mittlere Vreschung; es hat jedoch für jeden beliebigen Vrechungswinkel das Prisma die Lange des Vildes zur mittlern Vrechung einerlei Verhaltnis.

Newton war der Meinung, daß Prismen, aus welcher Materie sie auch verfertigt sein mochten, Farbenbilder erzeugten, welche dasselbe Verhaltniß zur mittlern Brechung hatten, als Glasprismen; und es ist sehr merkwurdig, daß einem so scharfsichtigen Geiste die einleuchtende Thatsache entging, daß verschiedene Körper Farbenbilder von verschiedener Lange erzeugen, obgleich die mittlere Brechung dieselbe ist.

Wir wollen annehmen, das Prisma BAC sei aus Kronglas verfertigt. Man nehme dann ein zweites von Flintglas oder weißem Krystallglase, und gebe ihm einen solchen Brechungswinkel, daß, wenn es in die Lage BAC gebracht wird, das Licht hindurchgehe, unter gleiz chen Winkeln aussahre und den mittlern Strahl nach demselben Punkter G breche. Die beiden Prismen wurden auf diese Weise dieselbe mittlere Brechung haben. Betrachtet man nun das von dem Prisma aus Flintglas erzeugte Farbenbild, so fällt dieses über K und L hinzaus und ist augenscheinlich größer als das von dem Prisma aus Kronzglas hervorgebrachte Bild. Man sagt daher von dem Flintglase, es habe eine größere zerstreuende Kraft als das Kronglas, indem es bei gleichem mittlern Brechungswinkel die Grenzstrahlen gK und gL weiter von dem mittlern Strahle gG entfernt, als Kronglas.

Um das wahre Maß der zerstreuenden Kraft eines Körpers besser darstellen zu können, wollen wir annehmen, der Brechungserponent eines aus Kronglas versertigten Prisma BAC sei für den äußersten violletten Strahl gK 1,5466 und für den äußersten rothen Strahl gL 1,5258, so würde die Differenz dieser beiden Zahlen 0,0208 das Maß der zerstreuenden Kraft des Kronglases sein, wenn dasselbe mit allen übrigen Körpern gleiche mittlere Brechung hat; da dies aber lange nicht der Fall ist, so muß die zerstreuende Kraft gemessen werden durch das Verhältniß zwischen 0,0208 und der mittlern Brechung 1,5330, oder dem Ueberschusse der mittlern Vrechung über die Einheit 0,5330,

einer Größe, der die mittlere Brechung jederzeit proportional ist. Der größern Deutlichkeit halber wollen wir annehmen, man wolle die zerzstreuenden Kräfte des Diamant und des Kronglases vergleichen. Der Brechungserponent des Diamant für den äußersten violetten Strahl ist 2,467, für den äußersten rothen Strahl 2,411, und ihre Differenz 0,056 beinahe neun Mal so groß, als 0,0208, dieselbe Differenz für Kronglas; dagegen ist die Differenz des Einfallsz und Brechungswinzfels oder die Größe, um welche der Brechungserponent die Einheit übertrifft, nämlich 1,419, beinahe drei Mal so groß, als eben diese Differenz bei Kronglas, wo sie 0,533 ist; daraus solgt dann, daß die zerstreuende Kraft des Diamant nur wenig größer ist, als die des Kronzglass. Es ist nämlich die zerstreuende Kraft

für Kronglas . . 
$$\frac{0,0208}{0,533}$$
 ober  $0,0386$ . für Diamant . .  $\frac{0,056}{1,439}$  ober  $0,0388$ .

Man kann sich pon bieser Gleichheit ber zerstreuenden Kräfte bes Diamant und Kronglises durch einen Versuch überzeugen, wenn man ein Prisma von Dismint von derselben mittlern Brechung mit dem grunen Strahle gG (Fig. 50) in die Lage BAC bringt. Das erzeugte prismatische Farbenbild hat dann einerlei Länge mit dem von Kronglas hervorgebrachten. Die schönen Farben also, die den Diamant unter allen Edelsteinen auszeichnen, rühren nicht von seiner grospen zerstreuenden Kraft, sondern von seiner großen mittlern Vrechung her.

Da die in der Tabelle der Brechungserponenten mitgetheilten Bahlen sehr nahe für den mittlern Strahl des Farbenbildes gelten, so kann man aus der zweiten Spalte der im Unhange Nro. I. mitgetheilten Tasel für die zerstreuenden Kräfte der Körper näherungsweise die Brechungserponenten für die äußersten rothen und violetten Strahlen sinden; addirt man die Hälste der in dieser Spalte besindlichen Bahl zum mittlern Brechungserponenten, so hat man den Brechungserponenten des violetten Strahls, und zieht man die Hälste jener Zahl vom mittlern Brechungserponenten ab, so gibt der Rest den Brechungserponenten süch den rothen Strahl. Die in der Tasel mitgetheilten Bahlen gelten indeß nur für das gewöhnliche Tageslicht; bedient man Optis. I.

sich bes Sonnenlichtes und nimmt bas Auge nicht die Strahlen aus der Mitte bes Farbenbildes wahr, so kann man das Roth und Violet in einem bei weitem größern Ubstande vom mittlern Strahle des Bils des erblicken.

Aus bem bekannten Brechungserponenten bes außersten Strahles kann man die Lage und Lange der Farbenbilder bestimmen, die von Prismen verschiedener Substanzen erzeugt werden, wie auch der Breschungswinkel des Prisma, seine Lage oder der Abstand des das Bild auffangenden Schirmes beschaffen sein mag.

Nimmt man ein Prisma von Kronglas und ein zweites von Klintglas mit solchen Brechungswinkeln, daß die erzeugten Farbenbilder dieselbe absolute Lange haben, und bringt dann die Prismen mit ihren Brechungswinkeln in entgegengesehte Richtungen, so wird der von ihnen gebrochene Lichtkegel nicht zu weißem Lichte, wie es der Fall gewesen sein wurde mit zwei gleichen Prismen von Kronglas oder von Flintglas, sondern das weiße Licht P ist in diesem Falle an der einen Seite mit Purpur, an der andern mit Grun gefärbt. Dieses Farbenbild heißt das prismatische Nebenfarbenbild, so wie die Farben selbst Nebenfarben, die offenbar dadurch entstehen, daß die farbigen Raume des Bildes von Kronglas beiten des Bildes von Klintglas nicht gleich sind.

Diese merkwurdige Eigenschaft eines Karbenbildes wird noch mehr ans Licht treten, wenn man zwei gleich lange Farbenbilber burch zwei hohle Prismen erzeugt, von benen bas eine Caffiaol, bas andere Schwefelfaure enthalt. Das von Caffiabl erzeugte Farbenbild mag AB (Fig. 52), und bas von ber Schwefelfaure erzeugte CD fein. In bem ersten sind die rothen, orangen und gelben Raume kleiner, bie blauen, indigo-und violetten Raume großer als im lettern; es find alfo bie am wenigsten brechbaren Strahlen in bem erften gleich. fam zusammengezogen und in dem zweiten auseinander getrieben, mah= rend die am meisten brechbaren Strahlen in bem erften auseinander getrieben und in bem zweiten zusammengezogen find. schied der farbigen Raume bewirkt, daß der mittlere Strahl mn in beiben Farbenbildern nicht durch biefelbe Farbe geht; im Farbenbilde von Caffiabl befindet er fich im Blau, im Bilde von der Schwefelfaure im Da auf diese Weise die farbigen Raume den Langen der Farbenbilder nicht proportional find, fo hat man diese Eigenschaft die

Irrationalität ober die Zerstreuung der farbigen Raume bes Spectrums genannt.

Will man wiffen, ob ein Prisma die brechbaren Strahlen mehr zusammenzieht ober auseinander treibt, als ein anderes, oder welches von beiden die meiste Wirkung auf grunes Licht hat, so nehme man von beiben Substangen ein Prisma mit folden Brechungswinkeln, bag bas eine so viel als moglich die Zerstreuung des andern aufhebt, ober, was daffeibe ift, daß beide Bilder von gleicher Lange erzeugen. Diese Prismen stelle man fo auf, daß ihre Brechungswinkel in umgekehrter Lage sich befinden; betrachtet man bann eine zur Basis des Prisma parallele Fenfterftange durch daffelbe, fo erscheinen seine Rander vollig unfarbig, wenn beide Prismen auf bas grune Licht gleichmäßig wirken; thun fie dies aber nicht, fo erscheint die Stange immer an der einen Seite mit einem purpurnen, an ber andern mit einem grunen Rande, und ber grune Rand befindet fich immer an der Seite ber Stange, an welcher fich ber Rand bes Prisma befindet, welches ben gelben Raum zusammenzieht, ben blauen und violetten auseinander treibt; bestehen die Prismen aus Flint- und Kronglas, so liegt der grune Rand unter ber Stange, wenn ber Rand bes Prisma von Alint= glas nach unten gekehrt ift. Das Flintglas wirkt baher weniger als Rronglas auf bas grune Licht und zieht die rothen und gelben Rau= me zusammen. Bergl. Anhang Nro. II.

> Reuntes Capitel. Princip der achromatischen Fernrohre.

Bei ber Entwickelung ber Grundzüge über den Gang der Lichtsstrahlen durch Linsen betrachteten wir das Licht als eine homogene Masse und seizen voraus, daß jeder Strahl mit demselben Einfalls. winkel auch denselben Brechungswinkel habe, oder was dasselbe ift, daß jeder auf die Linse fallende Strahl einerlei Brechungsverhältniß habe. Die Betrachtungen der beiden vorigen Capitet haben uns jedoch gezeigt, daß dieses nicht so ist, sondern daß es z. L. beim Kronglas Strahlen gibt, die alle Mittelverhältnisse zwischen dem Brechungserponenten des äußersten Roth 1,5258 und dem Brechungserponenten des äußersten Biolet 1,5466 haben. Da nun das Sonnenlicht, wodurch alle Naturkörper sichtbar werden, die weiße Farbe hat, so hat diese Eigenschaft des Lichtes, die verschiedene Brechbarkeit seiner einzelnen Theile nämlich, Einfluß auf jedes von einer Linse hervorgebrachte Bild.

Es fei LL (Fig. 53) eine Linfe aus Rronglas; auf dieselbe fallen Strahlen weißen Lichtes RL, RL parallel zur Are Rr ein. ber weiße Lichtstrahl RL aus sieben verschiebenen farbigen Strahlen besteht, die verschiedene Brechbarkeit besigen ober verschiedene Brechungs= erponenten haben, fo fonnen offenbar alle fieben Strahlen, woraus RL besteht, nicht in berselben Richtung bergestalt gebrochen werden, baß sie in einen einzigen Punkt fallen. Die außersten rothen Strahlen z. B. von RL und RL, welche den Brechungserponenten 1,5258 besigen, werben, wenn man sie nach der fruher angegebenen Methode durch die Linse geben lagt, ihren Brennpunkt in r haben, so daß Cr die Brenn= weite der Linse fur rothe Strahlen wird. Die außersten violetten Strahlen bagegen, beren Brechungserponent 1,5466 großer ift, werden in einem Punkt v gebrochen, welcher naber an ber Linfe liegt, als r; Cv ift die Brennweite der Linfe fur violette Strahlen. vr heißt die dyromatische Aberration, und ber Rreis, beffen Durchmeffer bie Linie ab ift, welche burch ben Brennpunkt ber mittlern brechbaren Strahlen geht, heißt ber Rreis der fleinften Aberration. Die Richtigkeit biefes Factums zeigt fich durch Berfuche, wenn man auf die Linfe LL Sonnenstrahlen fallen läßt; fangt man bann bas Sonnenbild auf einem Blatte Papier auf, welches fich zwischen C und o befindet, so ist die Lichtscheibe auf dem Papiere mit einem rothen Rande umgeben, weil fie bann ber Durchschnitt eines Lichtkegels LabL ift, beffen außerste Strahlen Ca und Lb roth find; ruckt man aber bas Papierblatt uber o hinaus, fo ift die Lichtscheibe violet ge= randert, denn sie ift in diesem Falle ber Durchschnitt des Lichtkegels l'abl', beffen außerfte Strahlen al' und bl' als Berlangerungen von Indem sich die Aberration der Linfe wegen Lv und Lv violet find. ber Rugelgestalt mit ihrer chromatischen Aberration verbindet, so nimmt man die Wirkung der lettern beffer mahr, wenn man eine große Converlinse LL nimmt, ihren centralen Theil bedeckt und rund herum eis nen schmalen Rand frei lagt, durch welchen die Lichtstrahlen geben. Man fieht dann deutlich die Brechung ber verschiederen farbigen Strab-Ien, wenn man bas Sonnenbild auf verschiedenen Seiten von ab be= trachtet.

Hieraus ergibt fich, daß die Linfe in v ein violettes, in r ein rothes Bild der Sonne, und in den Zwischenpunkten Bilder von den übrigen Karben des Spectrums erzeugen wird, so daß man, wenn man das Auge hinter biese Bilber bringt, ein getrübtes Bilb erblicken wird, welches nicht so rein und beutlich ist, als wenn es von einer einzigen Art von Strahlen hervorgebracht ware.

Diese Gesetze gelten auch für die Brechung des weißen Lichtes burch eine Concavlinse, nur werden in diesem Falle die von einer einzigen Linse gebrochenen Paralleistrahlen dergestalt divergiren, als kamen sie von den vor der Linse liegenden Punkten v und r her.

Bringt man hinter die Converlinse LL (Fig. 53) eine zweite, aber eine Concavlinfe GG von demfelben Glafe und derfelben Krum= mung, fo wird, weil v der virtuelle Brennpunkt der violetten und r der virtuelle Brennpunkt der rothen Strahlen ift, wenn man bas auffangende Papierblatt in ben Brennpunkt ber mittlern brechbaren Strahlen ab bringt, wo bie rothen und violetten Strahlen fich in a und b schneiben, das erzeugte Bild reiner als in jeder andern Lage bes Papiers fein; und da Strahlen, die im Brennpunkte einer Concavlinfe convergiren, in parallelen Richtungen gebrochen werden, fo wird De Concavlinse die divergirenden Strahlen in die parallelen Richtun= gen Gl und Gl brechen, wo fie abermals weißes Licht geben. rothen und violetten Strahlen vereinigen fich bann in einen ein= zigen Graht Gl, wovon man fich leicht durch eine Zeichnung überzeugen kann; bies ift jeboch auch klar, wenn man bedenkt, daß die beiden Linsen LL and GG ein paralleles Glas bilben, indem die außere concave Flache de Linfe GG mit der außern converen Flache von LL parallel ift.

§. 67.

Auf solche Wise ist freilich mit der zweiten Linse GC der von der ersten Linse LL hervorgebrachte Farbenrand wieder vernichtet; alziein diese Linsenwerbindung nüt nichts, weil sie wie ein Planglas wirkt und keine Bilder hervordringen kann. Hat indeß die Linse GC eine größere Brennweite als LL, so wirkt die Zusammenstellung wie eine Converlinse und erzeugt Bilder hinter sich, weil dann die Strahzten Gl und Gl ia einem Brennpunkte hinter LL convergiren. Dann ist aber auch die chromatische Aberration von GG kleiner als die von LL, und die eine hebt die andere nicht auf, sondern die Differenz der beiden Aberrationen bleibt. Daraus ist die Unmöglichkeit ersichtlich, mit zwei Linsen von demsethen Glase ein farbloses Bild zu erzeugen. Da nun Remton der Meinung war, daß alle Substanz

gen, wenn man Linfen aus ihnen verfertigt, biefe Menge von Farbe bildeten oder einerlei chromatische Aberration hatten, so mußte er noth= wendig auf den Gedanken kommen, es fei überhaupt unmoalich, durch eine Berbindung von einer Concav = mit einer Convertinse ein Bild ohne Farbenrand zu erhalten; wir haben jedoch vorhin schon gezeigt, bag die Grunde, worauf biefer Schluß beruht, nicht richtig find, indem verschiedene Korper verschiedene zerftreuende Rraft besiten oder verschies bene Mengen von Farbe bei berfelben mittlern Brechung hervorbrin= Darnach konnen Linsen von verschiedenen Substanzen dieselbe Menge von Farbe geben, obgleich fie ungleiche Brennweiten haben; ift bie Linfe LL von Kronglas, beffen Brechungserponent 1,519 und bef= fen zerstreuende Rraft 0,036 ift, und die Linfe GG von Klintglas, welches den Brechungserponenten 1,589 und die zerftreuende Rraft 0.0393 hat, und gibt man der Converlinfe aus Rronglas die Brennweite von 41 Boll, der Concavlinse aus Flintglas die Brennweite von 72 Boll, so geben beide eine Linse von 10 Boll Brennweite, welche bas weiße Licht in einen farblofen Brennpunkt bricht. Linfe heißt eine achromatische Linfe, und wenn man fich ihrer zu einem Fernrohre mit einem andern Glafe zur Vergrößerung des von ber Linfe erzeugten einfarbigen Bilbes entfernter Objecte bedint, hat man das achromatische Fernrohr, eine ber fconfen Erfinbungen des vorigen Sahrhunderts. Newton hatte freilich, fich ftubend auf seine unvollkommenen Kenntniffe ber zerftreuenden Rraft verschies bener Substangen, vorher verfundigt, baß eine folche Entbedung unmöglich fei; er war aber nur erst furze Zeit aus tem Leben geschies ben, als sie von Hall und dann von Dollond wirklich gemacht wurde; der lettere brachte sie zugleich auf einen hohen Grad von Boll= fommenheit.

Das von einer solchergestalt zusammengesesten achromatischen Linse erzeugte Bild würde vollkommen gewesen sein, wenn die von Kronzund Flintglas erzeugten gleichen Farbenbilder auch in allen ihren Theislen ähnlich gewesen wären; da jedoch nach dem Obigen die farbigen Räume des einen denen des andern nicht gleich sind, so bleibt das Nesbenfarbenbild, und alle durch eine solche Linse betrachteten leuchtenden Objecte sind auf der einen Seite mit einem purpurnen, auf der andern mit einem grünen Rande behaftet. Könnte man zwei Substanzen von verschiedenen zerstreuenden und brechenden Kräften aufsinden, die zus

gleich die Eigenschaft hatten, die Farbenbilber in allen ihren einzelnen farbigen Raumen gleich zu machen, fo wurde man eine vollkommene achromatische Linfe haben. Solche Korper kennt man jedoch nicht, und beshalb suchten die Physiker diefer Unvollkommenheit auf andere Weise Blair gebuhrt bas Berdienft, diefe Schwierigkeit befei= tigt zu haben; er fand, bag Rochfalgfaure (Chlormafferftoff aure) die Eigenschaft befag, ein Sauptfarbenbild zu geben, worin die grunen Strahlen zu ben brechbarften gehoren, fast wie CD (Fig. 52), eben fo wie fur Kronglas. Da aber bie Rochsalzfaure eine zu geringe brechende und zerstreuende Rraft befigt, ale daß man fich ihrer zu einer Concavlinfe in Verbindung mit einer Converlinfe aus Rronglas bedienen konnte, fo fam er auf die Idee, ihre brechende und zerstreuende Kraft badurch zu vermehren, daß er ihr metallische Stoffe, wie kochsalzsaures Untimon, beimischte, und es zeigte fich, daß dies geschehen konnte, ohne bas Gefet ber Berftreuung ober bas Berhaltniß ber farbigen Raume bes Farbenbildes zu ftoren. Er fullte ben Raum LL (Fig. 54) zwi= . Gen zwei Converlinfen aus Kronglas AB und CD mit falgfaurem Un= tmon, und es gluckte ihm, die Parallelftrahlen RA und RB bergeftalt in einen Brennpunkt F ju brechen, bag feine Spur einer Rebenfarbe mehr vorhanden war. Ehe er diese Eigenschaft der Rochsalzsaure ent= beckte, hatte er eine andere complicirtere Verbindung zu biefem Zwecke gemacht: ba er indeg bie erstere Berbindung vorzog und zu seinen bef= fern aplagatischen Glafern anwandte, fo glauben wir über diefen Gegenftand und ber weitern Erorterungen enthalten zu fonnen.

Wir heben hierbei vorausgesetzt, daß die zusammengesetzten Linsen keine Abewation wegen der Kugelgestalt haben; obgleich dies indeß der Fall ist, so ist dennoch möglich, durch eine gut eingerichtete Bersbindung von corcaven und converen Flächen die sphärische und chrosmatische Aberration der Linsen aufzuheben.

Bei einer Untusuchung der Nebenfarbenbilder, die verschiebene Werbindungen hervorbrachten, fand ich, daß zwei Prismen eine Brechung ohne Karbe hervorzubringen im Stande sind, und daß zwei Linsen das weise Licht in einen einzigen Brennpunkt brechen konnen, wenn auch die Linsen oder Pusmen aus dersetben Glassorte gemacht sind. Wenn ein Prisma von einem verschiedenen Brechungsmittet solchergestalt die Karbenzerstreuung eines andern Prisma aushebt, so entsteht ein zweites Nebenfarbenbild (ein tertiäres Spectrum), welches von den Winkeln

abhångig ist, unter benen das Licht von ben beiben Flachen ber Pris= men gebrochen wird (f. die Beschreibung neuer physikalischer Instru= mente von Brewster).

# Zehntes Capitel. Physische Eigenschaften des Spectrums.

§. 68.

Eriftenz fefter Linien im Farbenbilbe.

Im vorigen Capitel haben wir nur die allgemeinen Eigenschaften bas Farbenbildes betrachtet, auf benen die Construction achromatischer Linfen beruhet; wir wollen jest einen allgemeinen Begriff von bessen physischen Eigenschaften geben.

Im Jahre 1802 kundigte Wollaston an, daß in dem Farbens bilde eines aus reinem Flintglase versertigten Prisma, wenn das leuchtende Object ein  $\frac{7}{20}$  Boll breiter Streisen sei und in einer Entsernung von 10 bis 12 Fuß gesehen wurde, zwei dunkle seste Linien vorhanden sien, die eine im Blau, die andere im Grun. Diese Entbeckung wurde sedoch von Niemanden beachtet und selbst von Wollastor nicht weiter untersucht.

Dhne Wollafton's Bemerkungen zu fennen, entbeckte ber beruhmte Fraunhofer zu Munchen, als er bas mittelft vorzuglicher Prismen aus Flintglase gebildete Farbenbild eines bunnen und reinen Connenstrahls durch ein Fernrohr betrachtete, daß die Flache &s Spectrums in feiner gangen Lange von bunteln Streifen verschiedmer Breite durchzogen mar. Reiner berfelben fallt mit bem Gangen ber farbigen Raume jusammen; die Bahl berfelben betragt an 600 and ber großte nimmt einen Raum von 5 bis 10 Secunden ein. Fraunhofer bemerkte vorzugsweise sieben dieser Linien B, C, D, E, F, G, A (Fig. 55), welche deutlich zu sehen und leicht zu finden sind. B liegt im Roth nahe an beffen außerem Rande; C ift ein breiter und bunfler Streifen und liegt uber bie Mitte bes Roth hinaus; D liegt im Drange, und ift ein bicker, beutlicher, doppelter Streifen, beffen beibe Theile fast von einerlei Grofe und burch einen glanzenden Streifen ge= trennt find; E befindet fich im Grun und besteht aus mehren Linien, von benen die mittelfte die ftartfte ift; F ift eine fehr beutliche Linie im Blau; G liegt im Indigo und H im Biolett. Außer diesen finben fich noch andere vor, die bemerkt zu werden verdienen. In a finbet sich im Roth eine bunkle gut markirte Linie, und in ber Mitte zwischen a und B sieht man eine Gruppe von 7 bis 8 Linien, die zusammen einen bunklen Streisen bilben. Zwischen B und C befinden sich 9 Linien, zwischen C und D 30, zwischen E und D 84 von verschiedener Größe, zwischen E und b 24; in b sinden sich drei stark gezeichnete Linien mit einem sehr hellen Raume zwischen den beiden stärksten von ihnen; zwischen F und b hat man 52, zwischen F und G 185, zwischen G und H 190, wobei ihrer mehrere in G vereinigt sind.

Man unterscheibet diese Linien eben so leicht in den Farbenbilbern, die von sammtlichen flussigen und festen Körpern hervorgebracht werden, und wie auch die Längen des Spectrums sowie der farbigen Räume beschaffen sein mögen, die Linien haben immer dieselbe Lage hinsichtlich der Grenzen der farbigen Räume, weßhalb denn auch ihre proportionalen Entsernungen je nach der Beschaffenheit des sie erzeugenden Prisma verschieden sind. Ihre Anzahl indessen, ihre gegenseitige Lage und ihre Intensität sind unveränderlich für direct oder indirect von der Sonne kommendes Licht \*). In dem Lichte der Firsterne und Planeten, so wie in dem Lichte farbiger Flammen und des elektrischen Funken nimmt man ähnliche Streisen wahr.

Die Farbenbilber bes Mars und ber Benus haben die Linien D, E, b und F, wie das Sonnenlicht, und zwar in berselben Lage. Das Farbenbild bes Sirius hat im Gelb und Drange feine, dagezen im Grün einen sehr stark gezeichneten und im Blau zwei Streizsen; diese gleichen jedoch nirgends den Linien vom Planetenlichte. Das Farbenbild des Castor gleicht ganz dem des Sirius; der Streisen im Grün sindet sich an derselben Stelle, die Linien im Blau sah Fraunhofer gleichfalls, ohne sich jedoch über ihre Lage entscheiden zu können. Pollur gibt mehre schwache oder seste Linien, die denen der Benus gleichen; so z. B. war die Linie D an derselben Stelle wie dem Planetenlichte. Im Farbenbilde der Ziege sind die Linien D und b wie beim Sonnenlichte. Das Farbenbild des Beteigeuze enthält zahlreiche feste gut markirte Linien, von denen sich D und b genau an denselben Stellen sinden wie beim Sonnenlichte; es gleicht dem Farbenbilde der Benus. Im Farbenbilde des Procyon sah

<sup>\*)</sup> Im Mondlichte fand Fraunhofer biefelben Linien.

Fraunhofer die Linie D im Drange; außerdem bemerkte er noch viele andere Linien, beren Lage er aber nicht genau bestimmen konnte. Im Farbenbilde des elektrischen Lichtes gibt es viele sehr glanzende Linien. Das Farbenbild einer Lampenflamme enthalt keine der festen und bunkeln Linien des Sonnenfarbenbildes; dagegen sindet sich im Drange eine glanzende Linie, die deutlicher als das übrige Farbenbild ist; sie ist doppelt und besindet sich an der Stelle von D im Sonnensfarbenbilde. Das Farbenbild einer Löthrohrstamme enthalt mehre deutsliche und helle Linien \*).

§. 69.

Der wichtigste Nugen, ben bie Entbeckung bieser festen Linien im Farbenbilde fur die Praris hat, besteht darin, daß sie uns Mittel an die Hand geben, die zerstreuenden und brechenden Krafte der Korper auf das schärste zu messen. Durch die Bestimmung der Entfernungen zwischen den Linien B, C, D u. s. w. berechnete Fraunhofer die Brechungserponenten verschiedener Substanzen, welche im Unhange Nr. III. beschrieben sind. Aus diesen Zahlen sindet sich dann das Bershältniß der zerstreuenden Krafte zweier Substanzen nach der oben erstäuterten Methode.

### §. 70.

Grad ber Belligkeit bes Farbenbilbes.

Bon Fraunhofer wußte man den Grad der Belligkeit verschies bener Theile des Farbenbildes nur naherungsweise zu bestimmen; Frauns hofer erhielt mit hilfe eines Photometers folgende Mesultate.

Das Maximum von Helligkeit ist im Punkte M (Fig. 55), wels cher Punkt so liegt, daß DM sehr nahe i oder i von DE beträgt, sich also in der Grenze des Gelb und Orange befindet. Nennt man dies Maximum von Helligkeit im Punkte M 100, so bestimmt sich der Grad von Helligkeit in den übrigen Punkten durch die Zahlen:

Helligkeit	im åu	Berften Ri	oth .	0,00
, :	in B			3,20
= =	in C			9,40
= =	in D			64,00
Marimu	m von	Helligkeit	in M	100,00
Selligkeit	in E	· .		48,00

<sup>\*)</sup> Edinburgh Journal of the sciences No. XV. pag. 7.

Helli	gfeit	in	$\mathbf{F}$				´ •		•	17,00
,	s	in	$\mathbf{G}$							3,10
*	2	in	H							0,56
	=	im	åu	iBei	csten	Q	}iol(	tt		0,00

Sest man die Intensität des Lichtes in dem hellsten Raume DE = 100, so ist die Lichtstärke an den übrigen Stellen nach Fraun- hofer:

Lichts	tárke	in	BC.		2,10
	=		CD.		29,90
2	2	¢	DE.	•	100,00
3	=	•	EF .		32,80
,	2	=	FG.		18,50
,	=	=	GH .	_	8.50

Hieraus ergibt sich, daß in dem von Fraunh ofer untersuchten Farbenbilde der am meisten leuchtende Strahl naher am Roth als am Biolett, und zwar im Verhältnisse von 1 zu 3,50 liegt, und daß der mittlere leuchtende Strahl fast in die Mitte des Blau fällt. Da man jedoch unter den gewöhnlichen Umständen einen großen Theil von dem außersten violetten Ende des Farbenbildes nicht sieht, so durfen diese Resultate auf solche Fälle nicht angewendet werden.

## §. 71. Warmekraft bes Karbenbilbes.

Früherhin glaubten die Physiter, daß die Warmekraft der Farbenbilder der Lichtmasse proportional sei, und Landriani, Rochon und Sennebier hatten gefunden, daß das Gelb der warmste der farbigen Raume sei. Herschel zeigte jedoch durch eine Reihe von Versuchen, daß die Warmekraft von dem außersten violetten nach dem außersten rothen Ende stufenweise zunehme, daß sogar das Thermometer noch zu steigen fortsahre, wenn es schon über das außerste Noth des Farbenbildes, wo gar kein Licht mehr wahrzunehmen ist, hinaus war.

Ee zog baraus ben wichtigen Schluß, baß es im Sonnenlichte unsichtbare warmenbe Strahlen gebe, die einen kleinern Grab von Brechbarkeit besigen als bas rothe Licht. Herschel suchte sich von dem Grabe der Brechbarkeit dieses außersten Warmestrahls zu überzeugen, fand jedoch, daß dies unmöglich war, und begnügte sich beshalb mit der Bestimmung, daß in einem Punkte, ber 1½ Boll von ber Grenze bes Roth entfernt mar, bie unsfichtbaren Strahlen eine bedeutende Warme hatten, selbst wenn bas Thermometer 52 Boll vom Prisma entfernt war.

Engelfield bestätigte Berfchel's Ungaben burch folgende Re-fultate:

Blau	hat	bie	Temp	eratur	von	56°
Grün	2	2	*	=	3	58°
Gelb	g	•	9			62°
Roth	=	,	=	3		72°
2fugerf	alb	bes	Roth	=	z	79°

Wurde bas Thermometer, welches außerhalb bes Roth auf 79° geffanden hatte, wieder ins Roth gefest, fo fiel es auf 72° zuruck.

Berarb fand ahnliche Resultate; nur lag nach seinen Untersuschungen bes Maximum von Warme in ber außern Grenze der rothen Strahlen selbst, wenn diese noch die Thermometerkugel ganz bedeckten; über das Roth hinaus fand er die Warme nur um ein Funftel großer als die Warme der umgebenden Luft.

Davy schrieb die Resultate Berard's bem Umstande zu, daß bieser Gelehrte sich zu großer Thermometer, und auch der Thermometer mit runden Rugeln bediente. Er wiederholte den Bersuch in Stalien und in der Schweiz mit sehr dunnen Thermometern von Tz Boll im Durchmesser, deren Rugeln sehr länglich und mit Luft gefüllt waren, die von einer farbigen Flusseit gesperrt wurde. Sein Resultat bes stätigten die Versuche von Herschel. \*)

Seebeck hat biesen Gegenstand neuerdings weiter gepruft und gefunden, daß der Ort der größten Barme des Farbenbildes nach der Materie, woraus man das Prisma verfertigte, verschieden ist. Seine Resultate sind folgende:

Substanz bes Prisma.	- Farbiger Raum bes, Maximums von Warme.
Wasser Weingeist Terpentinöl Concentrirte Schwefelsäure Salmiakauslösung Vehendes Sublimat Kronglas Weißes Glas Klintglas	Gelb Gelb Gelb Drange Drange Drange Mitte von Roth Uteber bas Roth hinaus

<sup>\*)</sup> Ebinburger Encyklop. Band X. G. 69.

Die Versuche mit Altohol und Terpentinol find nicht von Sees bed, sondern von Bunfch.

#### 6. 72.

Chemische Wirkung bes Farbenbildes.

Schon vor langer Zeit hatte Scheele die Bemerkung gemacht, baß salzsaures Silber in dem violetten Raume des Farbenbildes stare fer als in jeder andern Farbe des Farbenbildes geschwarzt wurde, als Ritter zu Jena bei Wiederholung der herschelschen Versuche die Entdeckung machte, daß das salzsaure Silber außerhalb des vioztetten Endes des Farbenbildes in sehr kurzer Zeit schwarz wurde. Weniger schwarz wurde es im Violet, noch weniger im Blau, und so immer weniger bis zum rothen Ende.

Brachte er ein etwas geschwarztes salzsaures Silber ins Noth, so wurde seine Farbe beinahe wiederhergestellt, und noch mehr geschah dieses, wenn er dasselbe in die unsichtbaren Strahlen außerhalb bes rothen Endes brachte. Er schloß daraus, im Sonnenfarbenbilbe gabe es zwei Arten von unsichtbaren Strahlen, die eine außer dem rothen Ende, welche die Orygenation, die andere am violetten Ende, welche die Desorygenation befördere. Zugleich sand Nitter, daß Phosphor in den unsichtbaren rothen Strahlen weiße Dampse ausstieß, während er sich in den unsichtbaren violetten Strahlen in einem Zustande von Orygenation augenblicklich entzündete.

Seebeck wiederholte den Versuch mit sollzsaurem Silber, und fand, daß dessen Farbe sich mit dem Raume anderte, in welchem es sich befand. Außerhalb und in dem Violett war es rothlichbraun, im Blau war es blau oder blaulichgrau, im Gelb reinweiß oder weiß mit einem schwachen Striche ins Gelbliche, in und außer dem Noth war es roth. Bei Prismen aus Flintglas war das salzsaure Silber außers halb der Grenzen des Farbenbildes entschieden gefärbt.

Dhne die Ritter'schen Versuche zu kennen, erhielt Wollast on basselbe Resultat ber Einwirkung des violetten Lichtes auf salzsaures Silber. Bei fortgesetzen Veruchen entdeckte er auch einige chemische Wirkungen des Lichtes auf Guayac-Gummi. Er losete ein wenig von diesem Gummi in Alkohol auf, trankte darin eine Pappe und brachte diese in die farbigen Strahlen des Farbenbildes; es war nicht die minzbeste Veränderung der Farbe wahrzunehmen. Er nahm hierauf eine Linse von 7 300 im Durchmesser, und bedeckte den centralen Theil

bergestalt, daß nur ein Ring von To Bolt im Umfange frei blieb, woburch er die Strahlen jeder Farbe in einen Brennpunkt vereinigen konnte, indem die Brennweite sehr nahe 24 Bolt für das Gelb betrug. Hierauf ward die mit Guayac getränkte Karte in kleine Stücke zers
schnitten, welche man in die von der Linse concentrirten verschiedenen farbisgen Strahlen brachte. Im Biolett und Blau nahmen sie eine grüne Fars
be an. Im Gelb wurde keine Veränderung wahrgenommen. Im Noth
erhielten die vorhin grün gewordenen Stücke ihre natürliche Farbe wieder.

Wurde die mit Guapac getrankte Pappe in kohlensaures Gas geseht, so konnte man ihr keine grune Farbe mittheilen, in welcher Entfernung sie sich auch von der Linse befinden mochte; die rothen Strahlen verwandelten dagegen gleichsalls ihre grune Farbe in die gelbe.

Auch fand Wollafton, baf ber Ruden eines erhiften filbernen Loffels bie grune Farbe eben fo zerftorte, wie die rothen Strahlen es thun.

#### §. 73.

### Magnetische Rrafte ber Sonnenstrahlen.

Vor langer als 20 Jahren zeigte Morichini, daß die violetten Strahlen des Sonnenspectrums die Kraft besäßen, ganzlich unmagneztische Eisenstücke zu magnetisiren. Er vereinigte zu dem Ende die viosletten Strahlen in den Brennpunkt einer Converlinse, und ließ dann diesen Brennpunkt von der Mitte der Stahlnadel aus nach ihren beisden Endpunkten zu gleiten, ohne diese andere Halfte zu berühren. Nachzbem er diese Operation eine Stunde lang fortgeseht hatte, besaß die Nadel vollkommene Polarität. Carpa und Rudolfi wiederholten den Versuch mit völligem Ersolge, und Morichini magnetisite mehre Nadeln in Gegenwart von Davy, Playfair und anderer englischer Gelehrten. Als aber Berard zu Montpellicr, Dhombrez Firmas zu Alais und Configliachi zu Pavia diese Wirkung des Lichtes nicht darstellen konnten, erhoben sich einige Zweisel gegen die Sache.

Erst vor wenigen Jahren wurde die Nichtigkeit des Morichint's schen Bersuches durch einige sinnreiche Experimente von Sommers ville außer Zweisel gesetzt. Dieser bedeckte die Halfte einer beinah einen Zoll langen Rahnadel, die völlig unmagnetisch war, mit Papier, und setze die unbedeckte Halfte ben violetten Strahlen aus; nach zwei Stunden war die Nabel magnetisirt, und das den Strahlen ausgesetzte Ende war der Nordpol. Die indigofarbnen Strahlen brachten fast dies

felbe Wirkung hervor, bie blauen und grunen in einem geringeren Dage. Brachte man bie Nabel in bie gelben, orangen, rothen Strahlen ober uber die rothen Strahlen binaus, fo erhielt fie nicht ben mindeften Magnetismus, felbft wenn fie ben Strablen brei Tage lang ausgefett Stirde von Uhrfebern gaben biefelbe Wirkung; bie Nabeln und Stahlfebern wurden rafcher magnetifirt, wenn man die violetten Strahlen mit einer Linfe concentrirte. Der genannte Phyfiter erhielt ein aleis ' ches Resultat, wenn er auf die zur Balfte mit Papier bedeckten Da= beln bie Sonnenstrahlen burch ein mit Robalt blau gefarbtes Glas Ein grunes Glas hatte biefelbe Wirkung. fallen ließ. ober grunes Band, burch welches bie Sonnenftrahlen hindurchgingen, zeigte benfelben Effect wie ein gefarbtes Glas. Ließ man die halbbe= beckten Nadeln einen Tag über in ben Sonnenstrahlen hinter einer Kensterscheibe liegen, fo murben bie freien Enben zu Rordpolen, wie vorhin.

Baumgjartner in Wien entbeckte bei Wiederholung des Sommerville'schen Versuches, daß eine Stahlnadel, die stellenweise politt und in den übrigen Stellen ohne Glanz war, in dem weißen Sonnen-lichte magnetisch wurde, wobei an jedem politten Ende ein Nordpol, an jedem unpolitten Ende ein Sübpol zum Vorschein kam. Der Effect ging rascher vor sich, wenn man die Sonnenstrahlen concentrirt auf die Nadel fallen ließ. Er erhielt auf solche Weise an einem Stahldrahte von 8 Zoll Länge 8 Pole. Vollkommen orydirte, vollkommen politte oder auch solche Nadeln, die ihrer ganzen Länge nach politte Streisen hatten, konnte er nicht magnetisiren.

Um dieselbe Zeit fand Christie zu Woolwich, daß wenn eine Magnetnadel ober auch eine Kupfer- oder Glasnadel durch die Orehfraft im weißen Sonnenlichte vibrirte, der Bibrationswinkel schneller
in der Sonne, als im Schatten abnahm; bei der Magnetnadel war
diese Wirkung bedeutender. Er schloß baraus, daß die Sonnenstrahlen einen sehr merklichen magnetischen Einfluß beläßen.

Diese Resultate wurden durch die Versuche von Barlocci und Bantebeschi vollsommen bestätigt. Barlocci fand, daß ein naturlicher armitter Magnet, der 1½ romische Unze trug, beinahe die doppelte Kraft erhielt, wenn er 24 Stunden lang starkem Sonnenlichte ausz gesetzt wurde. Bantebeschi fand, daß ein hufeisensörmiger Magnet, welcher 13½ Unze trug, 3½ Mal mehr tragen konnte, wenn er 3

Tage lang bem Sonnenlichte ausgesetzt war, und bag er endlich 31 Ungen trug, wenn er im Sonnenlichte blieb. Er fand auch, daß mabrend die Rraft in orndirten Magneten fich vermehrte, sie fich in nicht orn= birten verminderte und daß biefe Berminderung bei fehr gut politten Mag= neten unmerklich mar. Er concentrirte hierauf die Sonnenftrahlen auf einen Magnet mittelft einer Linfe und fand, bag orndirte und polirte Magnete an Rraft gewannen, wenn ihr Nordpol ben Sonnenftrahlen ausgesetzt mar, bag fie bagegen an Rraft verloren, wenn man ihren Subpot bem Sonnenlichte aussette; babei betrug bie Bermehrung im erften Kalle mehr, als die Berminderung im zweiten. Bantebeschi mieberholte auch die Berfuche von Chriftie mit Nodeln, die im Sonnenlichte vibriren, und fand, daß wenn man ben Mordpol einer einen Ruf langen Magnetnadel dem Sonnenlichte aussetze, Die halbe Weite ber letten Schwingung um 60 Grad fleiner mar alsi bie erfte, und baß, wenn man ben Gubpol aussette, die lette Schwingung großer ale bie erfte murbe. Bantebeschi gefteht jeboch, beinfeinen Berfuchen oft auf Unomalien gestoßen zu fein, die fich nicht wohl darftellen liefen \*).

So fehr auch biese Bersuche bafur zu sprechen scheinen, bag bas weiße und violette Licht magnetische Rraft befigen, fo haben boch neuerlich Rief und Mofer \*\*) eine Reihe von Berfuchen mitgetheilt, bie mit großer Umficht vorgenommen ju fein scheinen, und die einigen Zweifel an den Beobachtungen der eben genannten Phyfifer erregen. Sie bestimmen in diesen Bersuchen Die Ungahl ber Schwingungen, die eine Magnetnadel in einer bestimmten Beit machte, bevor und nach. bem fie in die violetten Strahlen gefett worden mar. Der Brenn= punft violetten Lichtes, welches mit einer Linse von 1 goll Durch= meffer und 2-3 Boll Brennweite concentrirt mar, burchlief 200 Mal Die Balfte einer Rabel, und obgleich biefer Berfuch mit verschiedenen Madeln, zu verschiedenen Sahreszeiten und zu verschiedenen Tagesftunben angestellt murbe, so war doch die Dauer einer bestimmten Bahl von Schwingungen fast genau biefelbe vor wie nach bem Berfuche. Da ihre Bemuhungen, bie Resultate bes Baumgartner'fchen Berfuches zu bewähren, gleichfalls fruchtlos maren, fo glaubten fie fich ges nothigt zu ber ganglichen Bermerfung einer Entbedung,

<sup>\*)</sup> Edinburgh Journ. of scienc. New series, No. V. pag. 76. \*\*) Daffelbe No. IV. pag. 225.

bie wahrenb 17 Sahren zu wiederholten Malen bie Wiffenfchaft gestort hat. Die geringen Berschiedenheiten bei einigen
ihrer Bersuche konnen, wie sie sagen, keine reelle Wirkung von der Urt
fein, wie die von Morichini, Baumgartner u. s. w. auf eine so
bestimmte und entschiedene Beise wahrgenommene.

# Elftes Capitel. Die Inslexion des Lichtes.

6. 74.

Nachbem wir die Beranberungen bes Lichtes burch seine Brechung an den Oberstächen transparenter Körper, so wie bessen Gigenschaften bei der Zersegung in seine Elemente gezeigt haben, gehen wir zu den Erscheinungen fort, die es darbietet, wenn es dicht am Nande der Körper vorbeigeht. Dieser Theil der Optik führt den Namen der Lehre von der Insterion, Diffraction ober Beugung des Lichtes.

Dieser merkwurdigen Eigenschaft des Lichtes erwähnte zuerst Grimald im Sabre 1665, nach ihm Newton; eine vollständige und glucklichere Untersuchung berselben stellte jedoch zuerst Fresnet an.

Um die Einwirkung der Körper auf das dicht an ihnen vorbeigeschende Licht wahrzunehmen, befestige man eine Linse LL (Fig. 56) von einem sehr kurzen Brennpunkte in dem Fensterladen MN eines dunkten Zimmers, und lasse dann einen Sonnenstrahl RLL durch die Linse in das Zimmer fallen. Dieses Licht wird sich in einem Brennpunkte F vereinigen, und von hier aus in den Richtungen FC und FD divergiren, indem es eine kreiskörmige Scheibe auf der gegenüberstehenden Mauer bildet. Hatte man in den Fensterladen ein sehr kleines Loch von etwa  $\frac{1}{40}$  Zoll Durchmesser statt der Linse gemacht, so würde man sast dieselbe divergirende Lichtmasse erhalten haben. Die Schatten sämmtlicher Körper, die man diesem Lichte entgegen halt, sindet man von 3 Fransen umgeben, die vom Schatten an folgende Farben haben:

Erfte Franfe: violet, indigo, blagblau, grun gelb, roth;

Zweite Franfe: blau, gelb, roth;

Dritte Franse: blagblau, blaggelb, blagroth.

Man kann diese Fransen auf einer weißen glatten Flache auffangen, wie Newton es that, ober sie nach Fresnel's Methode durch ein Vergrößerungsglas betrachten, als waren sie die Vilder einer Linse. Die lettere Methode ist unstreitig besser, weil der Veobachter dann die Optik. I.

Franfen meffen, und ihre Beranderungen unter verschiedenen Umftans ben mahrnehmen kann.

Hat man ben Korper B in bem Abstande BF vom Brennpunkte aufgestellt und seinen Schatten auf einem in bestimmter Entfernung vom Korper befindlichen Schirme aufgefangen, so nimmt man folgende Erscheinungen mahr:

- 1) Wie auch ber Korper B rudfichtlich seiner Dichtigkeit und brechenden Kraft beschaffen sein mag, ob er Platina oder bas Mark bes Schilfrohrs, Tabasheer oder chromsaures Blei ist, die seinen Schatten umgebenden Fransen haben immer dieselbe Farbe und Größe, und die Farben sind die vorhin genannten.
- 2) Ift ber Lichtstrahl RC bas gleichartige Licht einer einzelnen Farbe bes Spectrums, so haben die Fransen mit dem Lichtstrahle RC einerlei Farbe; sie sind bann fur bas rothe Licht breiter, fur bas vioslette schmaler und ihre Breite fallt fur die Mittelfarben zwischen biese beiben Grenzen.
- 3) Läßt man ben Körper B an seiner Stelle, ruckt aber ben Schirm CD ober die Linse, durch welche man die Fransen betrachtet, naher an B heran, so werden die Fransen kleiner, so wie sie sich dem Rande des Körpers B, an welchem sie entstehen, nahern. Mißt man den Abstand einer beliebigen Franse von dem Schatten in verschiedenen Entsernungen hinter B, so zeigt sich, daß die Linie, welche durch densselben Punkt der Franse in diesen verschiedenen Lagen geht, keine gerade, sondern eine Hyperbel ist, welche ihren Scheitelpunkt im Nande des Körpers hat, so daß dasselbe Licht in verschiedenen Entsernungen des Körpers nicht dieselbe Franse bildet, sondern einer caustischen Curve gesbildet von verschiedenen sich schneidenden Strahlen gleicht. Wir sehen und gezwungen, in der Zeichnung diese merkwürdigen Thatsachen durch hyperbolische Linien zwischen dem Rande des Körpers und den durch punktirte Linien dargestellten Fransen auszudrücken.
- 4) Bringt man B naher an F heran, etwa in b, und ben Schirm in cd, so daß bg gleich BG wird, wo sich also weiter nichts als die Entfernung bes Korpers vom Brennpunkt F geandert hat, so nehmen ie Fransen sehr an Breite zu, wobei ihre relativen Abstände unter sich and vom Nande des Schattens dieselben bleiben. Der Einsluß des Abstandes bes strahlenden Punktes F auf die Größe der Fransen oder

auf die Große ber Inflerion zeigt fich in folgenden von Fresnel ge-fundenen Resultaten:

Entfernung des Körpers Abstand **BG** ober bg hin- Winkelinsterion der rothen hinter dem Strahlpunkte F. ter dem Körper, in wel- Strahlen der ersten Franse. der die Insterion gemessen wird.

Bieht man in Erwägung, daß die Fransen im rothen Lichte grosser und im violetten Lichte kleiner sind, so erkennt man leicht die Ursfache ihrer Farben im weißen Lichte; denn die Farben, die man hier sieht, haben ihren Grund in der Uebereinanderlagerung der Fransen der sieben Farben. Konnte nämlich das Auge die sieben Fransen auffassen, so würden diese Farben durch ihre Mischung die Farben der Fransen geben, die man im weißen Lichte sieht. Hieraus ist klar, warum die Farbe der ersten Franse in der Nahe des Schattens violet und weiter vom Schatten ab roth ist, und warum die Vermischung der Farben außerhalb der britten Franse statt einzelner Farben weißes Licht gibt.

Newton fand durch eine schr sorgkaltige Messung, daß sich die proportionalen Breiten der Fransen wie die Zahlen  $\sqrt{\frac{1}{3}}$ ,  $\sqrt{\frac{1}{5}}$ ,  $\sqrt{\frac{1}{5}}$  verzhalten, und daß ihre Zwischenraume dasselbe Berhaltniß beobachten. Außer diesen außeren alle Körper umgebenden Fransen entdeckte Grismald in den Schatten langer und breiter Körper eine Menge von Furchen oder parallelen Streisen, abwechselnd leuchtend und dunkel. Je mehr der Körper sich verkleinerte, desto geringer wurde ihre Zahl; auch bemerkte Young, daß die Centrallinie immer weiß ist, so daß man also jedesmal eine unpaare Anzahl weißer, und eine paare Anzahl schwarzer Furchen hat. In der Ecke der Körper behnen sich diese Fransen in die Breite und werden in der weißen Centrallinie conver; sie bilden dann, wenn sie sich rechtwinklig begrenzen, die sogenannten Kammsfransen von Grimaldi.

Bringt man an die Stelle des Korpers B Deffnungen von verschiedenen Formen, so erhalt man eine Reihe interessanter Erscheinungen. Ist die Deffnung kreisformig, wie man sie z.B. mit einer kleinen Stecknadel in ein Stuck Blei macht, und stellt man eine Linse hinter dasselbe, so daß man den Schatten in verschiedenen Entfernungen wahrnehmen kann: so erblickt man die Deffnung mit Ringen umgeben, die sich zusammenziehen, sich ausdehnen und ihre Farben auf die

angenehmste Weise verändern. Beträgt die Deffnung & Boll, ihre Entfernung FB vom leuchtenden Punkte 6 Fuß 6 Boll und ihre Entfernung BG vom Brennpunkte der Linse 24 Boll, so nimmt man folgende Reihen von Ringen wahr:

- 1. Reihe: weiß, gelb, orange, bunkelroth.
- 2. Reihe: violet, blau, weißlich, gelb, grunlich, gelb, hell orange.
- 3. Reihe: purpur, indigoblau, grunlichblau, glanzendgrun, gelbs grun, roth.
- 4. Reihe: blaulichgrun, blaulichweiß, schwach roth.
- 5. Reihe: febr fchwach grun, febr fchwach roth.
- 6. Reihe: Spuren von grun und roth.

Bringt man die Deffnung B naher an die Linse, deren Brennspunkt in G ist, so wird der centrale weiße Fleck immer kleiner und kleiner, bis er ganzlich verschwindet, indem sich die Ninge allmählich imsmer dichter um ihn herumlegen, wobei der Mittelpunkt nach und nach die schönsten Farben erhält. Herschel beobachtete bei Versuchen, wobei der Abstand des strahlenden Punktes F vom Brennpunkt G der Linse unveränderlich war, und die Deffnung B sich allmählich dem Punkt G näherte, folgende Farben:

ಖೀ	stand der Inung <b>B</b> der Linse.	SWitte.	r Farbe ber Minge um ben Centralfle- den herum.				
24	Boll	Weiß .	Die oben befdriebenen Ringe.				
18	-	Weiß	Die beiben ersten Ringe trube. Das Roth bes britten und bas Grun ber vierten brillant.				
13,5	-	(Se16	Die inneren Ringe schwach, bas Roth und Grun ber außern lebhaft.				
10	-	Dunkel orange	j				
9,25	-	Dunkel orangeroth .	1				
9,10	-	Brillant blutroth	Ulle Ringe sehr schwach				
8,75	-	Dunkel Carmoifinroth					
8,36	-	Dunkel purpur	j				
8,	-	Sehr dunkel violett	Breiter gelber Ring				
8,75	-	Stark indigoblau	Blafgelber Ring				
7,00	~	Rein bunkelblau	Brillant gelber Ring				
6,63	-	Simmelblau	Drange mit einem dunkeln Raume				
6,00		Blaulich weiß	Drangeroth mit blaßgelbem Raume				
5,85	-	Sehr blaßblau	Carmoifinrother Ring				
5,50	-	Grunlichweiß	purpur und orangegelb				
5,00	-	Gelb	Drangeblau				
4,75	-	Drangegelb	Hellblau, orangeroth, blafgelb, weiß				
4,50	-	Scharlachroth	Blaggelb, violett, blaggelb, weiß				
4,00	-	Roth	Beiß, indigo, schmutig, orange weiß				
3,85	- 1	Blau	Beifgelb, blau, fcmutig roth				
3,50	- 1	Dunkelblau	Drange, hellblau, violett, fcmutig orange.				

Mimmt man fatt einer einzigen Deffnang zwei und betrachtet bann bie Ringe burch eine Linse, so zeigen fich zwei Spfteme von Ringen, um jebes Centrum namlich ein folches Spftem; außer biefen zeigt fich aber noch ein System von Fransen, welches, wenn bie Deffnungen gleich groß find, geradlinige parallele Fransen find, bie von beiden Mittelpunkten gleich weit entfernt und fenkrecht auf die Linie zwischen ben Mittelpunkten find. 3mei andere Syfteme gerabliniger und paralleler Fransen bivergiren in Form eines Undreasfreuzes von einem Punkte aus zwischen beiben Mittelpunkten in ber Mitte und bilben mit bem erften Spfteme ber parallelen Fransen gleiche Rin-Sind die Deffnungen ungleich, so find auch die beiben Syste= me ber Ringe ungleich, und bas erfte Syftem ber parallelen Fransen besteht bann aus Syperbeln, die ihre concave Seite dem fleinern Syfteme ber Ringe gutehrt und beffen Deffnung nach ber Geite bes gemeinschaftlichen Brennpunktes gerichtet ift \*).

Die schönften Versuche über biesen Gegenstand hat Fraunh ofer angestellt; eine genauere Beschreibung berfelben wurde jedoch bie Grenzen bieses Werkes überschreiten \*\*).

> 3 wolftes Capitel. Farben dunner Plattchen. 8. 75.

Wird das Licht von den Oberflächen transparenter Körper reflecstirt oder durch einzelne ihre Theile, die parallele Flächen haben, hins durchgelassen, so bleibt es unverändert weiß, welche Dicke auch die Körper haben mögen. Die dunnsten Blätter von gebtasenem Glase oder von Glimmer werfen das Licht weiß zurück und lassen es weiß durch sich hindurchgehen. Berändert sich jedoch die Dicke tieser Körper die zu einer gewissen Grenze, so bleibt das Licht bei der Reslerion und beim Durchgehen nicht mehr weiß, sondern ist in beiden Fällen farbig.

Bonle icheint ber Erfte gewesen zu fein, ber bie Bemerkung machte, bag bunne Btasen echter Dele, Weingeist, Terpentin, Seife und Wasser in angenehmen Farben spielten; auch blies er Glas fo

<sup>\*)</sup> Herschel's Abhandlung vom Lichte f. 735.

<sup>\*\*)</sup> Ebinburger Encyflop. Urtitel Optit. Band. XV. S. 556.

bunn, daß es diefelben Farben zeigte. Breveton hatte auf die Farben der bunnen orydirten Schichten aufmerksam gemacht, die mit der Beit auf bem Glase entstehen, und Soofe gluckte es, fo gleichmäßig bunne Plattchen zu erzeugen, daß sie auf ihrer gangen Dberflache bie= felbe lebhafte Farbe zeigten. Uchnliche Plattchen von Glimmer fann man auf den Randern von Platten erhalten, die man ploglich von der Maffe logreißt; schneller erhalt man fie jedoch, menn man ein Glim= merftud auf Siegellack leimt und es dann durch einen ploglichen Ruck bavon trennt; bann bleiben auf dem Boden fehr dunne Stuckchen Eleben, welche die schonsten Farben reflectiren. Konnte man eine Glim= merschicht erhalten von einer zehn Mal so geringen Dicke, als die ift, welche eine schone blaue Farbe hervorbringt, fo murbe biefe gar fein Licht zuruckwerfen und schwarz fein, wenn sie einen schwarzen Korper Eine folche Schicht hat man freilich nie zu Wege bringen und wird fie auch wohl burch kein bekanntes Mittel erhalten konnen, indeß erzeugt der Zufall zuweilen so dunne feste Plattchen, Lichtreflexion nicht fähig sind. Dieser merkwürdige Umstand ereignete fich bei einem Rauchquarzernstalle, bas in zwei Stucke zerschlagen mar. Die beiden Bruchslächen waren völlig schwarz und diese schwarze Karbe schien beim ersten Unblicke von einer dicken Schicht einer dunkeln Materie herzurühren, welche fich in die Spalte gefett hatte; allein dies war befhalb nicht möglich, weil die ganze Flache schwarz war, ba boch Die beiben Balften des Kruftalls nicht hatten zusammenhalten konnen, wenn die Spalte ganz burchgegangen ware. Ich untersuchte den Kry= stall fehr forgfaltig, fand die Oberflache vollkommen transparent fur burchgelassenes Licht, und bemerkte, daß die schwarze Karbe der Klachen baher ruhrte, daß fie gang aus einer schonen Quarzwolle ober aus bunnen furgen Fabchen bestanden, die feinen einzigen Strahl des ftart= ften Lichtes zu reflectiren im Stande maren; der Durchmeffer diefer Faben konnte nach ben im Folgenden auseinanderzusegenden Grunden nicht über 3000000 Boll betragen. Es befindet sich dieser sonder= bare Arnstall im Cabinette bes Herzogs von Gordon. \*) ein anderes kleines Eremplar, und ich zweifle nicht daran, daß man noch Bruche von Quarz und andern Mineralien finden wird, die nach

<sup>\*)</sup> Edinburgh Journ. of sciences. Nro. I. pag. 108.

Verschiedenheit ihres Bruches eine schone Wolle von verschiedenen Farsben besiben werden.

Die Farben, welche auf biese Weise burch die geringe Dicke hers vorgebracht und beschalb die Farben dunner Plattchen genannt werden, zeigen sich am besten bei Flussiseiten von klebriger Natur. Versertigt man eine Seisenblase und bringt sie zum Schutze gegen den Luftzug unter ein Glas, so sieht man, wenn sie nach einiger Zeit der Nube etwas dunn geworden ist, an ihrem Scheitel mehre concentrische sarbige Ninge; die Farbe des Mittelpunktes der Ninge wechselt mit der Dicke der Blase, und so wie diese allmählich dunner wird, breiten die Ninge sich aus, der centrale Fleck ist erst weiß, dann bläulich, dann schwarz, dann springt die Blase, weil sie an der Stelle des schwarzen Flecks zu dunn wird. Denselben von der Dicke abhängigen Farbenwechsel kann man an einer dicken Schicht eines sich verslüchtigenden Fluidums wahrnehmen, welches man unter ein sehr klares Glas bringt und dessen Verdünnung während der Verdunstung man mißt.

Newton bediente sich zur Hervorbringung einer dunnen Luftsschicht, beren Farbe er untersuchte, ber Borrichtung, welche in (Fig. 57) abgebildet ist. LL ist eine Planconverlinse mit einem Krummungspalbmesser von 14 Fuß, Il eine Viconverlinse, beren convere Flachen jede 50 Fuß Halbmesser hat. Die Planseite der Linse LL wurde nach unten gekehrt, so daß sie auf der einen Flache der Linse II auflag. Die beiden Linsen berühren sich dergestalt in ihrer Mitte; drückt man nun die odere sanst gegen die untere, so sieht man um den Berührungspunkt herum ein System von farbigen Kreisringen, die sich auszehnen, so wie man den Druck verstärkt. Um diese Ringe unter verschiedenen Graden des Druckes und bei verschiedenen Abständen der Linsen LL und II von einander untersuchen zu können, bedient man sich dreier Schraubenpaare p, p, p (Fig. 58), durch deren Umdrehung man im Berührungspunkte einen gleichen Druck hervorzubringen im Stande ist.

Betrachtet man diese Ringe burch die obere Linse, so daß man die Ringe sieht, die durch das von der zwischen den Linsen befindlichen Luftschicht reflectirte Licht hervorgebracht werden, so erblickt man sieben Ringe, oder vielmehr sieben kreisformige Farbenbilder oder Reihen von Farben, welche Newton beschrieben hat, wie sie in den beiden ersten Spalten der nachfolgenden Zabelle stehen; die Karben der

brei ersten Ordnungen sind fehr beutlich, werben aber in ben folgenben immer schwächer und verschwinden in der fiebenten fast ganglich.

Betrachtet man die Luftschicht durch die untere Linse II, so erblickt man ein anderes System von Ringen oder Farbenbildern, die sich in dem durchgelassenen Lichte bilden. Man sieht nur funf solcher durchgelassenen Ringe deutlich, ihre Farben sind nach Newton's Anzgabe in der dritten Spalte der nachfolgenden Tabelle enthalten; diese Farben sind viel schwächer, als die durch Reslerion hervorgebrachten. Aus einer Bergleichung der reslectirten mit den durchgelassenen Farben ergibt sich, daß die durchgelassene Farbe immer die Complementarsarbe der reslectirten ist, d. h. diejenige Farbe, die mit dieser vermischt weis ses Licht erzeugen wurde.

Tabelle ber Farben dunner Plattchen von Luft, Wasser und Glas.

Farbenbilder ober Farben- reihen vom Mittelpunkte an.	Erzeugte Farben bei Plättchen in ben brei ten.	der Plåt teln eines	tchen in 3 Zolls.		
	Reflectirte.	Durchgelaffene.	Luft.	Wasser.	Glas.
I. Ordnung.	Sehr schwarz Schwarz Unfang bes Schwarz Blau Weiß Gelb Drange Noth	Weiß Gelblich = Noth Schwarz Violet Blau	1 2 2 2514 7419 8	යන්න් දින ජන නමුර 1 න න න නමුර 5 6 6	1 1 1 5 4 5 5 5
II. Orbnung.	Biolet Indigoblau Blau Grün Gelb Drange Hellroth Scharlachroth	Weiß Eelb Roth Violet	11556 1256 14 1558 1629 1751333 193	8 9 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	75 817 9 95 105 115 115 123
III. Ordnung.	Purpurroth Indigoblau Blau Erûn Gelb Roth Btåulich = Roth	Grűn Gelb Roth Blåuli <b>c</b> sGrűn	21 22 10 23 25 25 25 27 29 32	1534 1647 17129 1810 2033 2134 24	1312 144 1514 1614 1725 1857 203
IV. Orbnung.	Bláuli <b>ģ = Grün</b> Grün Gelbli <b>ģ = Grün</b> Roth	Roth Blåulich = Grůn	34 35 <del>2</del> 36 40 <del>1</del>	25½ 26½ 27 30¼	22 223 234 232 26
V. Ordnung.	Blåulich 2 Grün Roth	Roth	46 52½	34 <u>1</u> 39 <del>3</del>	29홏 <b>3</b> 4
VI. Ordnung.	Grünlich = Blau Roth		58 <del>3</del> 65	44 48 <del>3</del>	38 42
VII. Orbnung.	Grünlich = Blau Rothlich = Weiß		71 77	53 <u>‡</u> 57妻	45 <del>4</del> 49 <b>4</b>

Die vorstehenden Farben zeigen sich, wenn das Licht beinahe senktecht restectirt und durchgelassen wird; wenn dagegen das Licht in schräger Richtung restectirt oder durchgelassen wird, so nehmen die Ringe an Größe zu, indem dann dieselbe Farbe mehr Breite nöthig hat. So reicht die Farbe einer Schicht weiter an den Anfang oder an das Ende der ganzen Schattirung herunter, wenn man sie schräg sieht.

Vorstehendes sind die allgemeinen Phanomene der im weißen Lichte gesehenen Farbenringe. Bringt man die Linsen in gleichartiges Licht, oder läßt man die einzelnen Farben des Sonnenbildes der Neihe nach auf die Linsen fallen, so haben die Ninge immer einerlei Facbe mit dem angewendeten Lichte, besihen aber die größte Breite im Noth und ziehen sich dann allmählich in den übrigen Farben zusammen, die sie im Violet ihre geringste Ausdehnung erreichen. Newton maß die Durchmesser berselben und fand dafür folgende Verhältnisse:

Ueußerstes		No	th	٠	٠	٠	1,
Drange		•	•	٠	•	٠	0,924
Gelb	٠	٠	٠	٠	٠	٠	0,885
Grün	•	•	٠	٠	•	٠	0,825
Blau	•	٠	٠	٠	٠	٠	0,763
Indigo	٠	٠	•	٠	•	٠	0,711
Violet	٠	4	•	٠	٠	٠	0,681
Henkerst	es	Nic	Net		_		0.630

Da das weiße Licht aus allen diesen Karben besteht, so seigen sich die im weißen Lichte wahrgenommenen Ringe aus sieben Ringsystemen von verschiedenen Farben zusammen, die gleichsam übereinander gelagert sind und durch ihre Verbindung die Farben obiger Tabelle geben. Zur Erläuterung diese Factums dient die Zeichnung (Fig. 59); hier ist der Vereinfachung wegen angenommen, daß jeder Ning oder jedes Farbenbild im gleichartigen Lichte dieselbe Breite habe, als wenn es zwischen beinahe ebenen Flächen gebildet wäre, oder als wenn die Dicke der Platte mit dem Abstande des Verührungspunktes variirte. Man bilde mit jeder der sieben Farben des Spectrums ein ähnliches System von Ningen, schneide aus jeden: Systeme einen Sector heraus, und lege diese um ein gemeinschaftliches Centrum C, wie in der Fizur. Der Winkel des rothen Sectors betrage 50°, der des orangesfarbenen 30°, des gelben 40°, des grünen °, des blauen 60°, des indigoblauen 40°, und des violetten 80°, so daß alle Sectoren zusams

men einen gangen Umfreis von 360° bilben. Bon Centrum C aus zeichne man auf jedem Sector mit Salbmeffern, die den Werthen ber vorstehenden Tabelle correspondiren, die ersten, zweiten und britten Da hiernach die proportionalen Durchmeffer des außersten Roth und des außersten Drange 1 und 0,924 find, so wird die Mitte von Roth das arithmetische Mittel 0,962 diefer beiden Bahlen fein, und folglich ift der proportionale Durchmeffer oder Halbmeffer des er= ften rothen Ringes fur die Mitte des rothen Raumes 0,962. gleichen ist ber Halbmeffer fur Drange 0,904, fur Gelb 0,855, für Grun 0,794, fur Blau 0,737, fur Indigo 0,696, fur Biolet 0,655. Man male nur die rothen Ringe mit der rothen Farbe aus, die fie im Spectrum haben, bie orangefarbenen Ringe mit Drange und fo alle übrigen, wobei man jede Farbe moglichft an bie Farbe bes Spec= trums heranzubringen sucht. Dreht man hierauf fammtliche Sectoren rafd, um ihren Mittelpunkt C, fo muß ihre Mifchung die farbi= gen Ringe zeigen, welche man im weißen Lichte wahrnimmt. ber Durchmeffer jedes Ringes vom Anfange bis zu feinem Ende ver= anderlich ift, so bildet der Mingtheil jedes Sectors eine Spirale, und biefe zusammen machen eine einzige Spirale aus, beren Unfangspunkt bas Roth, beren Endpunkt bas Biolet fur jeden Ming ift.

Mit Hilfe der Zeichnung konnen wir uns von der Zusammenssehung eines jeden der Ninge vergewissern, die wir im weißen Lichte wahrnehmen. Ungenommen, es sollte z. B. die Farbe des Ninges in dem Abstande Cm vom Mittelpunkte C bestimmt werden, wo m die Mitte des zweiten rothen Ninges ist. Man beschreibe aus C als Mittelpunkt mit dem Halbmesser Cm einen Kreis mnop, so zeigen die diesen Kreis durchschneidenden Farben die Zusammensehung des Ninges. Er geht beinahe mitten durch den lebhaftesten Theil \*) des zweiten rothen Ninges in m, und durch einen sehr lebhaften Theil vom Orange; er geht ferner durch einen lebhaften Theil des Gelb in n, durch den lebhaftesten Theil vom Grün, durch eine weniger brillante Stelle von Blau, durch den dunksen Theil des Indigo in p und durch den dunkelsten Theil des britten violetten Ninges. Wüßte man das Gesetz genau, nach welchem sich die Zunahme des Glanzes eines beliebigen Streisens von der dunkelssen bis zur hellsten Stelle

<sup>\*)</sup> Die lebhaftesten Stellen sind in der Figur am starksten schattlirt.

richtet, so konnte man leicht die Zahl der Lichtstrahlen jeder Farbe bestimmen, welche jeder der im weißen Lichte wahrgenommenen Ringe bilden.

Die Dicke der Luftschicht, die jede Farbe hervordringt, bestimmte Newton, indem er sand: daß die Quadrate der Durchmesser der ledhaftesten Theile sich wie die natürlichen unpaaren Zahlen 1, 3, 5, 9, und die der dunkelsten Theile wie die natürlichen paaren Zahlen 2, 4, 6, 8, 10, verhalten; und da das eine ein Planz, das andere ein sphärrisches Glas war, so müssen ihre Zwischenräume zwischen diesen Ninzen in demselben Verhältnisse stehen. Er maß hierauf den Durchmesser des fünsten dunken Ninges, und sand, daß die Dicke der Luft an dem dunkelsten Theile des von den lothrechten Strahlen gebildeten ersten dunkeln Ninges 3011 betrug. Er multiplicitte diese Jahl mit 1, 3, 5, 9 u. s. w. und mit 2, 4, 6, 8 u. s. w., wodurch er solgende Resultate erhielt:

	Dide ber	Luft an ber Stelle.	: hellsten Dicke	ber Luft an ber bunkels ften Stelle.
Erfter Ring	1.	178000	<del></del>	178000
Zweiter Ring		178000	Į	178000
Dritter Ring Rierter Rina		178000 7		178000 178000

Als Newton Wasser zwischen die Linsen brachte, wurden bie Farben schwächer und die Ringe kleiner; eine Messung der Dicke des Wassers, welches gleiche Ringe hervorbrachte, zeigte, daß diese sich zur Dicke der entsprechenden Luftschicht verhielt, wie der Brechungserponent der Luft zu dem des Wassers, also nahe wie 1 zu 1,336. Mit Hilfe dieser Daten rechnete er die drei letzten Spalten der (§. 75.) mitgetheilten Tabelle aus, in denen die Dicken der Luft-, Wasser- und Gladschichten in Millionteln eines Zolles ausgedrückt sind. Diese sehr nütlichen Spalten können als ein Mikrometer betrachtet werden, mit Hilfe dessen man die sehr geringen Dicken transparenter Körper durch ihre Farben bestimmen kann, falls kein anderes Mittel zu diesem Zwecke anwendbar ist.

Wir haben aber schon bemerkt, baß, wenn die Dicke der Lustschicht nahe an  $\frac{1}{128000}$  Zoll beträgt, welche Dicke dem siebenten Rinz ge entspricht, die Farben aufhören sichtbar zu sein; dies rührt von der Berbindung aller getrennten Farben her, einer Berbindung, die weißes Licht gibt. Sieht man aber diese Ringe im gleichartigen Lichte, so

erscheinen fie in viel größerer Menge, und schwarze und farbige Ninge folgen auf einander bis zu einer betrachtlichen Entfernung vom Be= ruhrungspunkte. Werden indeffen die Ringe zwischen zwei Linsen ge= bilbet, fo machst die Dicke der Luftschicht bergestalt, daß die außern Ringe fich einer über den andern erheben und aus biesem Grunde aufhoren fichtbar zu fein. Unftreitig murde dies nicht geschehen, wenn Die Karben durch eine feste Schicht gebildet wurden, beren Dicke in fcmachen Abftufungen variirte. Auf diefes Princip hat Zalbot eine fehr schöne Methode gegrundet, die Ringe mit Schichten von Glas und andern Substanzen zu zeigen, die felbst eine merkliche Dicke befiben. Blaft man eine Glasblafe fo bunn, daß fie fpringt, \*) und halt eins ber Stucke in bas Licht einer Weingeiftlampe mit einem mit Rochfalz ftark eingeriebenen Dochte, oder einer der von mir beschriebenen monochromatischen Lampen, \*\*) die fammtlich ein grobes, reines, gleichartiges Licht geben, so erblickt man die Flache beffelben mit abwechselnd gelben und schwarzen Fransen, von denen jede in ihren Umriffen Linien bilbet, die in den Glasschichten gleiche Dicke haben. Alendert fich die Dicke langsam, fo find die Fransen breit und leicht zu erkennen; andert fich die Dicke aber ploglich, fo find die Franfen bergeftalt aufeinander gehäuft, daß man fie nur mit einem Mikrofkope unterscheiden fann. Satte eine von den Glasschichten nur ein Zaufendtel eines Bolles Dicke, fo wurden die von ihr erzeugten Ringe ber 19ten Drbnung angehoren, und konnte man ein breites Stud Glas erhalten, beffen Dicke in langfamen Ubftufungen über ein Milliontel eines Bolles hinabginge, fo wurden 89 und wahrscheinlich noch mehr Ringe beutlich mit bloßen Augen zu unterscheiden fein. Bu biefen 3mecken mußte jedoch bas Licht vollig gleichartig fein. Diese Minge erblickt man zwischen ben beiden Linsen in der atmospharischen Luft und in jeder andern Gasart, ja fogar, wenn gar fein Korper vorhanden ift, wie fich aus Bersuchen im teeren Raume einer Luftpumpe ergibt.

> Dreizehntes Capitel. Farben dicker Platten.

§. 76.

Newton beobachtete und beschrieb zuerft die Farben dicker Plat=

<sup>\*)</sup> Glimmerblattchen find noch beffer.

<sup>\*\*)</sup> Poggendorff's Unnalen II. 98.

ten als Erzeugniffe glaferner Concavfpiegel. Er ließ einen Sonnenftrahl R (Fig. 60) in ein dunkles Zimmer durch eine in den Kensterlaben MN gemachte Deffnung von & Boll Durchmeffer auf ben Glasfpiegel AB fallen. Diefer war & Boll did, auf der Ruckfeite belegt, feine Ure lag in der Richtung rR, und der Krummungshalbmeffer feiner beiden Flachen war feinem Abstande von der Deffnung gleich. Brachte man ein Stuck Papier auf den Boben MN mit einem Loche zum Durchlassen ber Sonnenstrahlen, fo war bas Loch umgeben von vier = bis funffarbigen Ringen und mitunter zeigten fich auch noch Spuren eines fechsten und siebenten Ringes. Sowie bas Papier vom Mittelpunkte feiner Concavitat mehr ober weniger entfernt wurde, breiteten sich die Ringe aus, und verschwanden allmablich. Die Farben ber Ringe folgten aufeinander, wie in bem Spfteme ber von bunnen Mlattchen burchgelaffenen Ringe, welches in ber britten Colonne ber Tabelle &. 75. mitgetheilt ift. War das Licht R roth, fo waren die Ringe roth, und fo auch mit den übrigen Farben, wobei fie im Roth am größten, im Biolet am fleinften maren. Ihre Durchmeffer hatten baffelbe Berhaltniß als die Durchmeffer ber zwischen den Linfen ge= Die Quadrate der Durchmesser der hellsten Theile febenen Ringe. (im gleichartigen Lichte) verhielten sich wie bie Bahlen 0, 2, 4, 6, u. f. m., und bie Quadrate ber Durchmeffer ber bunkelften Stellen, wie Die zwischen jenen liegenden Bablen 1, 3, 5, 7, u. f. w. Spiegeln erhielt man weniger Ringe, und ihr Durchmeffer variirte im Berhaltniffe ber Quadratwurzel aus der Dicke des Spiegels. Burde die Belegung von der Ruckfeite abgenommen, fo murden die Ringe schwächer, und fie verschwanden ganzlich, wenn man den Rucken des Spiegels mit einer Lage Terpentinol bedeckte. Daraus folgt, bag die bintere Seite bes Spiegels mit ber vordern zur Erzeugung der Ringe concurrirt.

Ist ber Spiegel AB gegen die einfallende Lichtmasse Rr geneigt, so werden die Strahlen, sowie der weiße runde Fleck allmählich breiter, es kommen nach und nach neue farbige Ninge von ihrem gemeinschaftslichen Mittelpunkte aus zum Vorschein, der weiße Fleck wird zu einem weißen Ninge, welcher die Farben begleitet, und die einfallenden und reflectirten Lichtmassen fallen beständig auf die entgegengesetzen Seiten des weißen Ringes, indem sie seinen Umkreis erhellen, wie zwei Nesbensonnen auf den entgegengesetzen Seiten eines Regendogens. Die

Farben biefer neuen Ringe folgten auf einander in entgegengefehter Drbnung mit ber vorigen.

Der Herzog von Chaulnes bemerkte ahnliche Ringe auf der Flache eines Spiegels, wenn dieser mit Gaze, Musselin oder mit ciener dunnen Schicht abgerahmter getrockneter Milch bedeckt war. Herschel bemerkte ahnliche Phanomene, indem er Puderstaub vor einem Concavspiegel in die Hohe warf, auf welche eine auf einen Schirm restectirte Lichtmasse siel.

## §. 77.

Die einfachste Methobe zur Hervorbringung dieser Farben besteht barin, daß man das Auge unmittelbar hinter die Flamme eines mit Del oder Wachs genährten kleinen Dochtes bringt, um sie auch in dem Falle untersuchen zu können, wenn sie lothrecht auffallen. Die Farben dicker Platten lassen sich sogar mit einer gewöhnlichen Kerze wahrnehmen, wenn man diese 10 bis 12 Fuß hinter eine Fensterscheibe aus Kronglas bringt, die mit ein wenig feinem Staube bedeckt, oder schwach angeseuchtet ist. Die Farben sind in diesem Falle sehr lebhaft; man kann sie jedoch auch wahrnehmen, wenn die Fensterscheibe rein ist.

Außerdem kann man mit zwei Glasplatten von gleicher Dicke die Farben dicker Platten erhalten und ihre Theorie untersuchen. fo erzeugten Phanomene, die ich im Sahre 1817 beobachtet habe, find fehr ichon, und nach Berichel's Zeugniffe zur Auffindung der Befete dieser Art von Phanomenen febr geeignet. Um Platten von vollkommen gleicher Dicke zu erhalten, ließ ich aus einem und bemfelben parallelen Glasftucke zwei Platten AB und CD machen, brachte zwi= schen beibe weiches Wachs und naherte sie auf eine Entfernung von ungefahr I Boll, wobei ich burch bas ftartere Busammendrucken bes einen Bachsftuckes den beiden Platten die gewunschte Neigung geben Es fei AB und CD (Fig. 61) ber eine und ber andere fonnte. Durchschnitt der beiden unter rechtem Winkel gegen die gemeinschaftli= che Schnittlinie ber beiben Flachen geneigten Platten und RS ein Lichtstrahl, der beinahe vertikal auffällt und von einer Kerze ober noch beffer von einer freisformigen Scheibe condensirten Lichtes herruhrt, bie einen Winkel von 2° bis 3° fpannt. Bringt man bas Auge hinter die Platten, fo fieht man nur ein Bild der Rreisscheibe; sind bagegen die Platten geneigt, wie in ber Figur, so fieht man in der

Nichtung VR mehre reflectirte Bilber in einer Reihe seitwarts von bem direkten Bilbe. Das erste ober das hellste Bilb wird durchschnitzten von sunfzehn bis sechzehn schonen Fransen oder Farbenbandern. Die drei centralen Fransen bestehen aus schwärzlichen oder weißlichen Strichen, und die außern der hellen Streifen aus Noth und Grun. Diese Streifen sind fortwährend parallel mit dem gemeinschaftlichen Durchschnitte der geneigten Platten; sie werden breiter, wenn die Neigung der Platten kleiner, und schmäler, wenn diese größer wird.

Källt das Licht der leuchtenden Kreisscheibe schräg auf die erste Platte, bergeffalt, daß die Einfallsebene unter rechtem Winkel auf ben Durchschnitt ber Platten trifft, so find die Franfen in feinem der Bilber beutlich zu feben; sie erhalten bagegen ihr Maximum von Bellia= feit, wenn die Einfallsebene parallel zu diesem Durchschnitt ift. reflectirten Bilber werden naturlich heller und die Farben lebhafter, fo wie ber Einfallswinkel sich vergrößert; vermehrt sich dieser von 0° bis 90°, fo werden die Bilber, welche die größte Ungahl von Refferionen erlitten haben, von andern Franfen durchschnitten, die unter einem fleinen Winkel gegen fie geneigt find. Bebeckt man bas helle Licht des erften Bilbes fo, bag man bas durch eine zweite Reflerion in der erften Platte erzeugte Bild mahrnehmen kann, und betrachtet man bas Bilb burch eine Bleine Deffnung, fo bemerkt man im ersten Bilbe farbige Streifen, die an Deutlichkeit ber Umriffe und an Schonheit ber Karben alle ahnliche Erscheinungen weit hinter sich laffen. man diefe Franfen abermale, fo erblickt man auf bem Bilbe, unmit= telbar hinter ihm neue Fransen, die durch eine dritte Reflexion an der innern Seite ber erften Platte gebildet werden. Schiebt man die Platte CD ein wenig rechts, lagt den Strahl RS zuerst auf die Platte CD fallen, und ihn bann von ben beiben Flachen diefer Platte auf bie Platte AB reflectiren, fo erblickt man diefelben farbigen Streifen. der Figur ift der Gang des Strahle durch die beiden Platten ae= zeichnet.

Haben die beiben Platten die Form von Concav= und Converlinsfen und sind sie mit einander verbunden, wie in einem doppelten oder dreifachen achromatischen Glase, so entwickelt sich eine Reihe sehr schösner Ringspfteme, die mitunter von andern verschiedenartigen Ringen durchkreuzt werden. Ich habe keine Zeit gehabt, einen Bericht über

die zahlreichen Beobachturgen, die ich über diese sonderbare Art von Erscheinungen gemacht habe, abzustatten.

Talbot fand bei Betrachtung von geblasenen Glasschichten im gelben gleichartigen Lichte oder auch im gewöhnlichen Tageslichte, als er zwei solcher Schichten zusammenstellte, daß helle und dunkle Fransen oder farbige Fransen von unregelmäßigen Formen zwischen ihnen entstanden, welche eine einzige Schicht für sich nicht hervorbrachte.

Vierzehntes Capitel. Farben von Fasern und facettirten Flachen. 6. 78.

Betrachtet man ein Licht ober irgend einen andern leuchtenben Rorper durch eine Glasschicht, die mit Dunft oder feinem Staube bebect ift, so fieht man sie umgeben von einer Storie ober einem farbigen Ringe, wie mit einem Sofe um die Sonne ober ben Mond. Diefe Ringe vergroßern fich mit ber Große ber fie erzeugenden Theile, und ihr Glanz und ihre Zahl hangt ab von der Gleichheit der Theile. Dunne Fafern, wie z. B. die ber Seide oder ber Bolle, erzeugen eben folche Ringreihen, welche fich mit bem Durchmeffer der Kasern vermehren; aus diesem Grunde schlug Young ein Instrument, bas fogenannte Eriometer vor, womit er die Durchmeffer dunner Theil= den und Fafern badurch mißt, daß er den Durchmeffer von einem der Ringreihen bestimmt. Bu biefem Zwecke mahlt er bie Grenze bes erften rothen und grunen Ringes. Das Eriometer besteht aus einem Stude dunner Pappe oder, aus einer bronzenen Platte, die eine Deff= nung von I Boll in ber Mitte eines Kreises von ungefahr 1 Boll Durchmeffer hat und mit acht kleinen Lockern burchbohrt iff. befestigt die zu meffenden Theilchen oder Fafern in einen Falz, bringt bas Eriometer in helles Licht, und bas mit einer Linfe bewaffnete Auge binter bas kleine Loch, wo man bann bas farbige Bild fieht. Hier= auf schiebt oder zieht man ben Falz so large, bis die Grenze bes ro= then ober grunen Ringes mit dem durchbohrten Kreisloche zusammen fallt, wo die Bahl auf der Scale die Große der Theilchen der Fasern Bollaston fand, daß ber Samenstaub vom lycoperdon bovista grang Boll im Durchmeffer hatte, und ba biefe Substanz Ringe erzeugte, die auf 31 der Scale hinwiesen, so muß die Einheit biefer Scale 29730 oder 30000 Boll betragen. Die nachfolgende Optif. I.

Tabelle enthalt einige Maße von Wollaston in 30000steln eines Bolles.

			30000ftel 3oll.
Milch ausgebreitet bis zum Unfichtbarwerben		•.	3
Samenstaub von lycoperdon bovista	٠		$3\frac{\tau}{2}$
Ochsenblut	٠	٠	4 <u>1</u>
Mehlthau von Gerste	+		$6\frac{1}{2}$
Stutenblut	٠	٠	$6\frac{\mathfrak{r}}{2}$
Mit Waffer verdunntes Menschenblut	٠	٠	6
Eiter	٠	•	$7\frac{1}{2}$
Seibe	٠	٠	12
Biberhaar	٠	•	13
Maulwurfshaar		•	16
Wolle zu Shawls		٠	19
Sachsische Wolle		٠	22
Wolle vom Löwen	٠		25
Wolle vom Pako (auchenia alpaca)	•	٠	26
Mehl von laurestinus		+	26
Wolle der Merinosschafe von Ryeland	٠		27
Wolle der sudlichen Merinos	٠	٠	28
Körner vom lycopodium			32
Wolle eines sublichen Schafes		٠	39
Grobe Wolle	٠		46
Wolle vom Weberstuhle	٠	•	60
§. 79.			

Durch Beobachtung der Farben, welche durch die Reflerion der Fasern hervorgebracht werden, aus denen die Krystalllinsen der Augen der Fische und andern Thiere bestehen, konnte ich zum Ursprunge dies ser Fasern aussteigen, und die Jahl der Pole oder Segmente bestimmen, auf welche sie sich bezogen. Durch dieselbe Art der Beobachtung und durch die Bestimmung des Abstandes des weißen Bildes vom ersten Farbenbilde wurde es mir möglich, die Durchmesser der Fasern anzugeben und zu zeigen, daß sie wie Nadeln ablausen, indem sie allmählich vom Aequator nach den Polen der Linse zu dergestalt abnehmen, daß sie in ihrer Bereinigung sphärische Flächen bilden, inz dem sie in ihren Polen oder Ansagsvunkten convergiren. Die farbigen von den Fasern der Linsen erzeugten Bilder liegen in einer Lie

nie, die lothrecht auf der Richtung der Fasern steht, und drückt man eine verhartete Linse auf Wachs ab, so theilen sich die Farben dem Wachse mit. Bei mehren Linsen habe ich farbige Bilber in einer großen Entsernung vom gewöhnlichen Bilbe gesehn, jedoch in einer Richtung, die mit der der Fasern zusammensiel; ich schloß daraus, daß die Fasern von Bandern oder Linien durchkreuzt werden, die Trood Boll von einander entsernt sind, und ich sand mit Hilfe sehr kräftiger Mikrossope, daß jede Faser in diesem Falle Zähne von äußerster Feinzheit hatte, ähnlich den Zähnen einer Harke; die Farben werden dann von den Linien erzeugt, welche die Seiten jenes Zahns bilben.

## §. 80.

Bu diefer Claffe von Phanomenen muffen die Farben der Perlmutter gezählt werben; biefe an ber Perlmuschel (mytilus margaritiferus) gefundene Substanz wird vielfach in den Runften angewendet und ihr schones Karbenspiel ift bekannt. Um biefe Farben mahrzunehmen, nehme man eine regelmäßige Platte von Perlmutter mit fast paralleler Oberflache und reibe diese Oberflache auf einem Reibsteine ober einer Glasplatte mit Schieferstaube fo lange, bis bas von ihnen reflectirte Bild einer Kerze eine schmutig rothlichweiße Farbe hat. man das Auge nahe an die Platte, und betrachtet man das reflectirte Bild, fo fieht man auf ber einen Seite (Fig. 62) ein prismatisches Bild A, welches mit allen Karben bes Regenbogens glanzt und ein Spectrum der Rerze gibt, welches eben fo deutlich ift, als wenn es von einem gleichseitigen Prisma aus Flintglas erzeugt ware. blaue Seite dieses Bildes ift nahe beim Bilbe C, und ber Abffand bes rothen Theils beträgt in einem Kalle 7° 22'; jedoch ist diefer Winkel veranderlich, felbst in einem und demfelben Falle. Sieht man auf die Perlmutter, fo kann bas Bild A fich über oder unter C oder auch beliebig seitwarts befinden; durch Drehung der Perlmutter ift es jedoch moglich, daffelbe auf bie rechte ober linke Seite von C zu bringen. Der Abstand AC ift am fleinsten, wenn das Kerzenlicht fast fenkrecht auf die Flache fallt, und vergrößert fich, fo wie fich die Neigung des einfallenden Strahles vergrößert. In einem Falle betrug er 20 7' bei fast senkrechtem Muffallen, und 90 14' bei fehr schrägem Auffallen.

Außerhalb bes Bildes A erblickt man unveränderlich eine farbige Lichtmasse M, deren Abstand NC beinahe das Doppelte von AC besträgt. Diese drei Bilder befinden sich fast immer in gerader Linie,

allein der Winkelabstand von M verändert sich mit dem Einfallswinkel und nach einem Gesetze, das von dem von A verschieden ist. Bei großen Einfallswinkeln hat diese nebelige Masse eine schone carmoissinzothe Farbe; bei einem Winkel von 37° wird sie grun und bei fast senkrechtem Aussallen gelblich weiß und sehr hell.

Polirt man hierauf die Flache der Perlmutter, so wird das gewohnliche Bild C lebhafter und ganz weiß; dann erscheint aber ein zweites prismatisches Bild B in einiger Entfernung auf der andern Seite von C.

Dieses zweite Bilb hat sonst in allen übrigen Rucksichten gleiche Sigenschaften mit dem ersten. Seine Lebhaftigkeit vergrößert sich mit der Politur der Fläche, die sie der von A, die durch die Politur etwas geschwächt wird, fast gleich ist. Das zweite Bild wird niemals wie das erste von einer nebeligen Masse M begleitet. Nimmt man die Politur weg, so verschwindet das Bild B und A bekommt seinen frühern Glanz wieder. Die Politur vermehrt den Glanz der nebligen Masse M.

Wiederholt man diese Versuche mit ber andern Seite ber Persmutter, so hat man ganz dieselben Erscheinungen, nur liegen dann die Bilder A und M auf der andern Seite von C.

Sieht man durch die Perlmutter, falls diese sehr dunn ist, so wird man, beinahe dieselben Erscheinungen wahrnehmen. Die Farben und die Entsernung der Bilder sind beim Durchgange des Lichtes diesselben, nur die neblige Masse M erscheint nicht. Ist das zweite Bild B bei der Resserion unsichtbar, so wird es beim Durchgange sehr lebshaft, und umgekehrt.

Bei Gelegenheit dieser Versuche befestigte ich die Persmutter mit einem Kitte aus Harz- und Bienenwachse in einen Winkelmesser, und als ich sie fortnahm, überraschten mich auf der ganzen Flache des Wachses die lebhaftesten prismatischen Farben der Persmutter. Unfangs war ich der Meinung, es sei eine dunne Schicht Persmutter auf dem Wachse siehen geblieben; dies war jedoch nicht der Fall, sondern die Persmutter hatte dem Wachse die Eigenschaft, fardige Vilder zu erzeugen, wirklich mitgetheilt. Drückte man unpolirte Persmutter auf dem Wachse at, so gab dieses nur das Bild A; war die Persmutter polirt, so erzeugte das Wachs die Vilder A und B, aber niemals die neblige Masse M. Die auf dem Wachse wahrgenommenen Vilder

befanden sich immer auf der entgegengesetzten Seite von C, von der, auf welcher sie bei der aufgedruckten Flache erschienen.

Man kann die Farben, welche die Perlmutter einer weichen Flache mittheilt, sehr gut wahrnehmen, wenn man sich des schwarzen Wachses bedient; ich habe sie auch dem Balsam von Tolu, dem Rauschgelb (Realgar), geschmolzenem Metalle, und reinen Flachen von Blei und Zinn durch einen starken Druck oder durch einen Schlag mit dem Hammer mitgerheilt. Eine Austossung aus arabischem Gummi und Hausenblase, die man auf der Obersläche der Perlmutter ershärten läßt, nimmt einen vollkommnen Abbruck an, und gibt gute Stücke zum Restectiren und Durchlassen aller Farben, die mitgetheilt werden können. Bringt man den Leim zwischen zwei gut polirte Flaschen von Perlmutter, so erhält man eine kunstliche Perlmutterschicht, die bei einem einzigen Lichte, z. B. einem Kerzenlichte, oder vor der Desssung eines Fensterladens, in den schönsten Farben glänzt.

Konnte man bei diesem Versuche die Facetten der einen Perl= mutterstäche genau denen der andern parallel machen, wie in der Musschel selbst, so wurden die von den beiden Flächen erzeugten Bilber A und B zusammenfallen und man wurde beim Durchlassen und Reslectiren nur zwei Vilder sehen; so aber sieht man durch die Leimschicht vier Vilder, und eben so viele bei der Reslerion, indem die zwei neuen Vilder durch die Reslerion der Hinterstäche der Schicht gebildet werden.

Aus diesen Bersuchen geht hervor, daß die hier in Rede stehensten ben Farben durch eine eigenthumliche Einrichtung der Fläche erzeugt werden, die wie ein Pettschaft ihr verkehrtes Bild jeder Fläche mittheilt, welche zu dessen Aufnahme fähig ist. Eine Untersuchung der Fläche mit Mikrostopen zeigte mir fast in allen Stücken eine Bereisnigung von Facetten, gesormt wie die zarte Haut an den Fingerspissen der Kinder, oder wie der Durchschnitt der Jahredringe eines Baumes, welche man z. B. an einem Tannenbrette wahrnimmt. Mitunter zeizgen sich diese Facetten dem bloßen Auge; oft sind sie aber so klein, daß sich auf dem Raume eines Zolles deren 3000 besinden. Die Fasern sind immer unter rechtem Winkel gegen die Linie MACB (Fig. 62) gerichtet; daher kommt es, daß bei unregelmäßigen Perlmuttersüksten, wo die Facetten oft kreissormig und nach allen Nichtungen laufen, die farbigen Bilder A und B ganz zufällig um das gemeinschaftliche Bild C berumliegen. Wären z. B. die Facetten kreissormig, so

wurde die Reihe ber prismatischen Bilber  $\bf A$  und  $\bf B$  einen prismatischen Kreisting um  $\bf C$  erzeugen, wenn die Facetten in gleichem Abstande von  $\bf C$  lägen. Der Abstand der Facetten beträgt im Allgesmeinen  $\frac{1}{2\sqrt{100}}$  dis  $\frac{1}{6\sqrt{100}}$  Joll, und die prismatischen Bilber entfernen sich von  $\bf C$ , so wie sich die Facetten enger schließen. In einem Stücke, welches 2500 Facetten auf den Zoll enthielt, betrug die Entfernung  $\bf AC$  3° 41'; in einem Stücke von 5000 Facetten auf den Zoll war sie fast 7° 22'.

Die Facetten sind offenbar die Durchschnitte der fammtlichen concentrischen Lagen der Muschel. Bebient man sich der wirklichen Oberflache einer solchen Schicht, so sieht man keins ber Bilber A und B, fondern nur die nebelige Maffe E, Die fich dann an der Stelle bes Sauptbildes C befindet. Hieraus erklart fich, warum die Perle fein Bild A ober B gibt, warum fie ihr Bild bem Bachse nicht mittheilt, und warum fie mit dem schonen weißen Lichte glangt, bas fie fo koft= bar macht. Die Perle befteht namlich aus concentrischen Rugelschich= ten, die um einen Kern im Mittelpunkte angeschoffen find, den So= me fur eins ber Gier bes Schalthieres halt. Auf ihren Schichten befinden fich keine Rander, und da die Schichten parallel find, fo wird biese Lichtmasse M ganz wie bas Bilb C zuruckgeworfen und nimmt beffen Stelle ein, mahrend es bei ber Perlmutter von ben Flachen ber Schichten reflectirt wird, die gegen die das Bild C reflectirende allge= meine Flache bes Stucks geneigt find. Die Mischung aller bieser zerstreuten Maffen bes nebeligen rosenrothen und grunen Lichtes gibt bas schone Weiß der Perlen. In den schlechten Perlen, die zu blau und zu rofenroth find, herrscht eine ihrer Farben vor. Schneibet man eine Perle schrag durch, so daß eine hinreichende Unzahl der concentri= schen Schichten mit bicht geschloffenen Randern zum Borfchein kommt. fo nimmt man fammtliche Farben der Perlmutter mahr, die fich mittheilen laffen. \*)

Außer ber Perlmuschel zeigen sich diese Phanomene auch an einigen andern Muscheln, und überall lassen sich die mittheilbaren Farben von den unmittheilbaren unterscheiden, wenn man eine Lage eines Fluidums oder eines Cements zwischen die Flache der Muschel und eine Glasschicht bringt. Dann verschwinden die mittheilbaren Farben,

<sup>\*)</sup> Edinburgh Journ. of sciences. Nro. XII. pag. 277.

weil die Facetten sich fullen; die unmittheilbaren werden dagegen leb= hafter.

### §. 81.

Serschel entbeckte in sehr bunnen Perlmutterblattchen zwei ans bere neblige prismatische Bilber, bie weiter von C abliegen als A und B, und bann noch zwei andere schwächere nebelige Bilber. Die Linie zwischen den beiden letztern kreuzt die Linie zwischen ben beiden erstern immer rechtwinklig \*). Man nimmt diese Bilber wahr, wenn man durch ein dunnes Perlmutterblattchen sieht, das parallel mit der naz türlichen Oberflache der Muschel abgeschnitten ist und bessen Dicke zwischen wird und zwischen Berlmutterblattchen sieht, das parallel mit der naz türlichen Oberflache der Muschel abgeschnitten ist und bessen Dicke zwischen zwischen und zwischen Soll liegt. Sie sind viel größer als A und B, und ihre Verbindungslinie steht nach Herschelt eis Beobachtung immer lothrecht auf einer adrigen Structur, welche die Masse durchschneibet. Der rothe Theil des Bildes war 16° 29' von C entfernt, und die erzeugenden Abern waren so klein, daß beren 3700 auf einen Zoll gingen.

In Kigur 63 haben wir biese Bilber abgebilbet, wie sie bie gewohnlichen Facetten, welche bie mittheilbaren Farben erzeugen, gaben.
Herschel beschreibt sie, als schnitten sie biese Fasern unter allen Winsteln, »was ber Flache bas Unsehen eines Stückes gewebten Seidenzeuges ober großer von seinen Linien durchkreuzter Wasserwogen gibt«, bie beiben letten beim Durchlassen gesehenen nebeligen Bilber mussen von einer Aberstructur herrühren, die auf der erstern völlig lothrecht steht, obgleich man sie noch mit keinem Mikroskope hat erkennen konnen. Herschel sand, daß diese Structur immer mit der Ebene zusammen fällt, welche durch die Mittelpunkte der beiben polarisirten Ringsysteme geht.

Das Prinzip ber Farbenerzeugung facettirter Oberflächen und ber Mittheilbarkeit dieser Farben an verschiedene Substanzen durch ben Druck wurde auf eine sehr glückliche Weise von Barton in den Kunsten angewandt. Mittelst einer sehr zarten Maschine, die durch eine mit der höchsten Sorgfalt verfertigte Schraube arbeitet, gelang es ihm, auf den Stahl Facetten von  $\frac{1}{200}$  bis  $\frac{1}{1000}$  Zoll einzuschneiden. Diese Furchen werden mit einer Diamantspise eingegraben und sind so

e) In einem Eremplare, welches wir vor und liegen haben, steht die Linie zwischen ben beiben schwächsten nebligen Bilbern senkrecht auf ber Linie, die A mit B verbindet.

vollkommen gleich und parallel, bag, mahrend bie Perlmutter auf jeder Seite am gewöhnlichen Kerzenbilbe C nur ein einziges prismatisches Bilb A zeigt, die Flachen bes facettirten Stahles feche, fieben bis acht prismatische Bilber erzeugen, bie aus eben fo vollkommenen Spectern bestehen, als waren sie von den schonften Prismen bervorgebracht. Reine naturliche ober funftliche Farbe geht uber ben Glang biefer Karben, und Barton verfertigte Knopfe und allerlei Putfachen für Frauen, die mit, nach funftlichen Muftern gezeichneten, Facetten bedect waren und beim Rergen : und Lampenlichte mit allen Farben des Prisma alangten. Er gab biefen Sachen ben moblverdienten Ramen Grisfcmud. Er zeichnete die Mufter auf Stahlmurfel, hartete biefe und bruckte fie bann ab auf Anopfe von polirter Bronce. Im Tageslichte fann man die Farben diefer Knopfe nicht gut unterscheiben, wenn nicht etwa die Dberflache den Rand eines bunflen Objectes reflektirt, welches einem erleuchteten Dbject gegenüber gefehen wird; im Gonnen :, Gasund Rerzenlichte bagegen geben bie Farben taum bem brennenden Feuer bes Diamant etwas nach. Die auf Stahl gefchnittenen Facetten laffen fich naturlich auf Bachs, Leim, Binn, Blei und andere Korper übertragen; lagt man transparente Saufenblafenschichten zwischen zwei folden gefurchten Flachen hart werben, fo erhalt man eine Platte, bie beim Durchgange des Lichtes eine Bereinigung von Farbenbilbern zeigt, wie man fie fonft nie gefeben bat.

#### 6. 82.

Bei der Untersuchung einiger sehr schönen Stude von Barton, die er zu diesem Zwecke anzusertigen die Gute hatte, bemerkte ich einige sonderbare Eigenschaften des Lichtes. Gut politte Perlmutter gibt das centrale Bild C der Kerze oder des leuchtenden Objectes immer weiß, wie es sich auch im Boraus erwarten ließ, indem das Licht von den ebenen und politten Flächen zwischen ihren Facetten restektirt wird. In mehren Studen von Barton war das Bild C gleichfalls vollkommen weiß, und die Farbenbilder, deren Zahl sechs die acht betrug und die auf beiden Seiten von C lagen, waren vollkommen prismatisiche Farbenbilder der Kerze; das Bild A, das nächste an C, war am wenigsten gestört; die folgenden erschienen allmählich stärker gestört, gerade als würden sie burch Prismen mit immer größerer zerstreuender Kraft oder mit allmählich wachsenden Brechungswinkeln hervorgebracht. Die Farbenbilder hatten die festen Linien und alle prismatischen Far-

ben; bie rothen, also bie am wenigsten brechbaren Raume waren jedoch febr ausgebreitet, und bie violetten ober die brechbarften fehr zus fammengezogen, felbst noch mehr als in dem Spectrum der Schwesfelfdure.

Indem ich einige diefer Farbenbilber, die in einigen Strahlen mangelhaft zu fein ichienen, genauer betrachtete, mard ich überrafcht burch bie Entbedung, daß in den biefe Strahlen erzeugenden Studen bas von der vordern polirten Stahlflache reflektirte Bild C eine ichmache Karbung hatte, beren Starte mit bem Einfallswinkel variirte, und in einigem Busammenhange mit ber Farbenverminderung der prismatifchen Bilber zu fteben ichien. Um einen bedeutenden Ginfallswinkel zu erhalten, nahm ich ftatt ber Rerze eine lange, fchmale, rechteckige Deffnung, ichloß die Laben beinahe und fah auf ber Stelle den Buftand bes gewöhnlichen Bilbes und der prismatischen Spectra. Der großern Deutlichkeit halber fei AB (Fig. 64) bas gewohnliche von ber ebenen Stahlflache zwischen ben Facetten reflectirte Bild ber Deffnung, ab, a'b', a"b" u. f. w. bie prismatischen Spectra auf jeber Seite von AB, von benen jedes ein vollstandiges Spectrum mit allen feinen Farben bildet. Das Bild AB murbe in fenkrechter Richtung auf feine Lange von breiten farbigen Franfen durchschnitten, die ihre Farbe 0° bis 90° Einfallsminkel anderten. In einem Stude mit 1000 Kacetten auf ben Boll, unterschied man bei verschiedenen Ginfallswinkeln deutlich folgenbe Karben:

								Ei	nfallswinket.
Weiß			٠		•				90° 0'
Gelb									80 30
Rothlich Drang	e								77 30
Rosenroth .			•				•		76 20
Berbindung von	R	ofen	rotl	u	nb	BI	au		75 40
Lebhaft Blau									<b>74</b> 30
Weißlich	•								71 0
Gelb		•	•						64 45
Rosenroth .		•	•	•				•	59 45
Berbindung von	N	toser	ırot	h u	ınb	$\mathfrak{Bl}$	au		58 10
Blau	•		•						56 <b>0</b>
Blaugrün .			٠.	•					54 30
Gelblich Grun									53 15

					G	einfall:	3winke	l.
Weißlich Grun		٠				51°	0'	
Weißlich Gelb					•	49	0	
Gelb	•					47	15	
Rosenroth Gelb				•		41	0	
Rosenroth						36	0	
Weißlich Roth						31	0	
Grůn						24	0	
Gelb						10	0	
Rothlich						0	0	

Diese Farben sind die der von bunnen Plattchen restectirten Rinzge. Kehrt man die Stahlplatte ins Uzimuth, so erscheinen bei denzselben Einfallswinkeln dieselben Farben, und erleiden keine Berzanderung, wie sich auch die Entsernung der Platten von der Deffnung, oder der Abstand des Beobachters von den Kacetten andern mag.

In der obigen Tabelle hat man vier Reihen von Farben; biese sinden sich jedoch nicht in allen Stucken, sondern in einigen hat man nur drei, in andern nur zwei, in andern nur eine, in einigen sogar nur eine oder zwei Farben der ersten Ordnung. Ein Stuck von 500 Vacetten auf den Zoll gab unter allen Sinfallswinkeln nur das Gelb erster Ordnung. Ein Stuck von 1000 Facetten gab nur eine vollständige Reihe neben einem Theile des folgenden. Ein anderes Stuck von 3333 Facetten gab nur das Gelb der ersten Reihe. Ein Stuck von 10000 Facetten auf den Zoll gab etwas mehr als eine Reihe.

Fig. 64 zeigt ben Theil bes Schirmes für die Einfallswinkel von 12° bis 76°. Im ersten Spectrum ab ab ist vv die violette, rr die rothe Seite und alle übrigen Farben liegen zwischen diesen beisben Räumen. Im m ist bei einem Einfallswinkel von 74° die vioslette, in n bei einem Winkel von 66° die rothe Farbe, und in den Zwischenpunkten zwischen m und n sind die Mittelsarben blau, grün u. s. v. vermischt. Im zweiten Spectrum a'b'a'b' sehlen bei einem Winkel von 66° 20' in m die violetten, und bei 56° in n' die rosthen Strahlen. Im dritten Farbenbilde a"b"a"b" sehlen die violetten Strahlen in m" bei 57°, und die rothen in n" bei 41° 35', und im vierten Farbenbilde sehlen die violetten Strahlen in m" bei 40° und die rothen in n" bei 20° 30'. Eine ähnliche Folge der vers

mischten Bilder sindet unter kleinern Einfallswinkeln in allen prismatischen Farbenbildern statt, z. B. in  $\mu\nu$ ,  $\mu'\nu'$ , wo das Bioliet in  $\mu$  und  $\mu'$ , das Roth in  $\nu$  und  $\nu'$  und die Mittelfarben in derr Iwisschenpunkten sehlen. In dieser zweiten Reihe beginnt und schließt die Linie  $\mu\nu$  unter demselben Einfallswinkel als die Linie m''n'' im dritten prismatischen Spectrum a"b", und die Linie  $\mu'\nu'$  im zweiterr Spectrum entspricht der Linie m''n''' im vierten. In jedem Falle würzden die vermischten Farben in den Richtungen mn,  $\mu\nu$  u. s. w., wenn sie wieder hergestellt würden, ein vollständiges prismatisches Spectrum von der Länge mn,  $\mu\nu$  geben u. s. w.

Sieht man das gewöhnliche Bild als weiß an, so vermischen sich die Farben auf dieselbe Weise. Das Violet vermischt sich in co, nahe bei 76°, und läßt Rosenroth stehen, die Complementärsarbe des Violet zu Weiß; das Roth vermischt sich in p und läßt ein lebhastes Blau stehen. Das Violet sehlt in q und s, das Roth in r und t, wie man schon aus der odigen Farbentabelle sieht.

Die Unalpse biefer sonderbaren und scheinbar sehr verwickelten Erscheinungen wird hochst einfach, wenn man sie im gleichartigen Lichte untersucht. Figur 65 stellt die Wirkung auf das rothe Licht dar; AB ist das von der Vordersläche des Stahls restectirte Vild einer schmazten Deffnung, und die vier Vilder auf jeder Seite entsprechen den prismatischen Pildern. Die neuen Vilder sind aus gleichartigem rothen Lichte zusammengesetzt, welches beinahe oder ganzlich in dem funfzehn dunklen Rectangeln verwischt ist, den Minimis der neuen Reihe periodischer Farben, welche die gewöhnlichen und die Seitenbilder durchzerugen.

Die Mittelpunkte p, r, t, u, v u. s. w. dieser Rectangel correspondiren mit den gleichen Buchstaben in Fig. 64, und håtte man dieselbe Figur für violettes Licht gezeichnet, so würden die Mittelpunkte der Rectangel höher gelegen und den Punkten o, p, s, m, p u. s. w. in Fig. 64 entsprochen haben. Die Rectangel håtten schattirt werden mussen, wenn sie die Phanomene genau darstellen sollten, allein der Zweck der Zeichnung war nur, die Lage und das Verhältniß der Minima zu zeigen.

Bebeckt man bie facettirte Stahlstäche mit einer Flufsigkeit, um bie brechende Kraft ber Fläche zu verringern, so entwickeln sich mehre Reihen von Farben in bem gewöhnlichen Bilbe und mehre Minima

in den Seitenbildern, wobei ein bestimmter Einfallswinkel die stärksten Farben erzeugt. Sehr bemerkenswerth ist aber dabei, daß, wenn das gewöhnliche Bild völlig weiß und die Spectra vollständig ohne vermischte Farben sind, dann die Flüssigkeit auf der facettirten Fläche im gewöhnlichen Bilde Farben entwickelt und in den Seitenbildern Farben verwischt. Folgendes sind einige der Resultate in Bezug auf das gewöhnliche Bild.

Unzahl ber Fascetten auf den Zoll.		(Şåd)fte Fårbung bei angewandter Flüf≥ figkeit.
312	Vollkommen Weiß	1) Waffer, Nåancirung von Gelb 2) Alcohol, Nåancirung von Gelb 3) Caffiadl, blaßröthlich Gelb
3333	Gummiguttgelb erster Ordnung	1) Waffer, Rosenroth (1. Ordnung) 2) Alcohol, rothlich Rosenroth 3) Cassiall, brillant Blau (2. Ordnung).

Ganz iben beschriebenen ähnliche Phånomene zeigen sich auf facettirten Oberfleichen von Gold, Silber und Kalkspath, und auf den mit Stahlssacetten bedruckten Flächen von Jinn, Hausenblase, Rauschgelb u. s. w. Eine genauere Beschreibung der an einzelnen dieser Substanzen wahrgenommenen Phånomene sindet man in einer Original Abhandslung siber diesen Gegenstand in den Philosophical Transactions vom Sahre 1829.

Funfzehntes Capitel. Unwomdlung zur leichtern Reflexion und Transmission. Interferenz des Lichtes.

§. 83.

In den vorhergehenden Capiteln haben wir eine sehr ausgebreitete Classe von Phånomenen beschrieben, die alle denselben Ursprung zu haben schienen. Newton zog aus seinen Versuchen über die Farben dicker und dunner Platten den Schluß, daß diese hervorgebracht würden durch eine besondere Eigenschaft der Lichttheilchen, zusolge welcher sie in verschiedenen Punkten ihres Durchganges eine Anwandlung oder Disposition hatten, von den transparenten Körpern ressectirt oder durchgelassen zu werden. Er macht keinen Anspruch darauf, den Grund dieser Neigungen erklären zu wollen; man kann sich jedoch eine ziemlich gute Vorstellung davon machen, wenn man annimmt, daß jedes Lichttheilschen, nachdem es von dem leuchtenden Körper ausgeschießt worden ist,

um eine auf die Richtung seiner Bewegung senkrechte Are rotire, wobei es abwechselnd der Linie seiner Bewegung einen anziehenden und abstoßenden Pol darbietet, und gebrochen, wenn der anziehende Pol sehr nahe an einer brechenden Fläche, auf welche es sallen könnte, liegt, und reslectirt wird, wenn der abstoßende Pol sehr nahe an dieser Fläche liegt. Die Anwandlung zur Reslerion und zum Brechen ist natürlich größer oder kleiner, sowie der Abstand eines der Pole von der Fläche des Körpers größer oder kleiner wird. Man kann sich eine freilich nicht sehr wissenschaftliche Idee von dieser Hypotese machen, wenn man annimmt, daß ein Körper mit einem spiken und einem stumpsen Ende durch den Naum geht, und abwechselnd sein spikes oder stumpses Ende der Bewegungslinie darbietet. Trifft dann das spike Ende einen weichen Körper bei seinem Fortgange an, so durchdringt es diesen, begegnet aber das stumpse Ende demselben Objecte, so wird es abgesstoßen oder ressectirt.

Der größern Deutlichkeit halber fei R (Fig. 66) ein Lichtstrahl. welcher auf die brechende Flache MN fallt, und von biefer durch ge= taffen wird. Offenbar war bann bas Licht, als es ber Klache MN begegnete, naber an seiner Unwandlung zum Durchgange als an ber zur Reflexion; allein mag es fich genau in seiner Unwandlung zum Durchgange oder nabe baran befinden, es wird burch die Wirkung ber Flache in benfelben Zustand gefetzt, als wenn feine Unwandlung zum Durchgange in t angefangen hatte. Gefett nun, daß feine Unwand= lung zur Resterion anfinge, nachdem es einen dem tr gleichen Raum burchlaufen hat, wo bann seine Anwandlung zum Durchgange in den Punkten t, t', u. f. w., und feine Unwandlung zur Reflexion in den Punkten r, r' u. f. w. immer wieder von Neuem beginnt, bann ift flar, bag, wenn der Lichtstrahl einer zweiten transparenten Flache in t, t' u. f. w. begegnet, derfelbe durchgelaffen, wenn er ihr aber in r, r' u. f. w. begegnet, reflectirt wird. Die Raume tt', t't" u. f. w. heißen die Intervalle der Unwandlung zum Durchgange und rr', r'r" u. s. w. die Intervalle der Unwandlung zur Reflexion. Da nun die Raume tt', rr' fur Licht von derfelben Farbe als gleich angenom= men werden, fo wird ber Strahl, wenn MN bie Borderflache eines Rorpers ift, burchgelaffen werden, falls die Dicke des Rorpers tt', t't" u. f. w., b. h. tt', 2 tt', 3tt', 4tt', ztt', also ein beliebiges Bielfaches des Intervalls der Unwandlung zum leichtern Durchlassen ist.

biefelbe Weise wird ber Strahl reflectirt, wenn bie Dicke bes Rorpers tr, tr' u. f. w. ober ba tt' gleich rr' ift, wenn bie Dicke bes Rorpers Itt', 1 tt', 2 tt', 3 tt' u. f. w. betragt. Satte alfo ber Rorper MN parallete Flachen und brachte man bas Auge bergestalt über ihn, baß es die lothrecht reflectirten Strahlen auffinge, fo murbe man in jedem Kalle ibie Klache MN burch die Lichtmaffe jehen, die gleichformig von biefer :Flache reflectirt wird; betruge bann aber bie Dicke bes Rorpers tt', 21tt', 3 tt', 4 tt' ober 1000 tt', fo wurde bas Auge von der Sin= terflache keinen Lichtstrahl empfangen, weil sie fammtlich burchgelaffen wurdere; auf gleiche Weise wurde bas Muge, wenn die Dicke & tt', 11 tt', 21 tt' ober 10001 tt' betruge, fammtliches Licht von der Sinterflache reflectirt erhalten, weil baffelbe vollstandig zuruckgeworfen wurde. Wenn bas reflectirte Licht bann, bei feiner Richtung nach bem Muge, der Borderflache begegnet, fo wird es vollständig durchgelaffen, wenn es sich bann in feiner Unwandlung jum Durchgange befindet. Im erften Falle murbe also bas Auge fein Licht von ber Hinterflache, im zweiten Falle murbe es alles Licht von ihr erhalten. Dicke bes Rorpers zwischen tt' und 2 tt' u. f. w., betruge fie g. B. 3 tt', fo murbe die hinterflache einen Theil bes Lichtes reflectiren, ber größer wurde, bei einer Bergrößerung von tt' bis 11 tt' und fleiner bei einer Bergrößerung ber Dicke von 11 tt' bis 2 tt'.

Nehmen wir aber an, daß die Platte, beren Flache MN ift, eine ungleiche Dicke hat, wie &. B. eine Luftschicht zwischen zwei Linsen ober ein Stud geblafenen Glafes, und fegen wir etwa voraus, daß die Dicke variirt wie der Kegel MNP (Fig. 67), und daß tt', rr', die Intervalle ber Unwandlungen find, und bag das Auge fich wie vorhin über bem Regel befindet, so wird das Licht, welches nahe beim Punkte N auf die hinterflache NP fallt, vollkommen burchgelaffen, weil es sich in der Anwandlung jum Durchgange befindet; in der Dicke tr aber wird das Licht R von der Hinterflache reflectirt, weil es fich da in feiner Anwandlung zur Resterion befindet. Auf diese Weise wird bas Licht in t' burchgelaffen, in r' reflectirt, in t" burchgelaffen, fo bag bas Muge uber MN eine Reihe bunkler und heller Streifen fieht, wobei die Mitte der dunkeln Streifen fich in N, t', t" auf der Linie NP, und die Mitte ber leuchtenden Streifen fich in r, r'r" auf decfelben Linie befindet. Rehmen wir an, daß die Beichnung fur gleichs artiges rothes Licht gemacht fei, wo also tt' bas Intervall der Un-

wandlung für biefe Urt von Licht fein mußte, fo ift bas Intervall zur Unwandlung fur bas violette Licht V fleiner etwa zo. Bedient man fich also bes violetten Lichtes, fur welche das Intervall der Unwand: lungen ze ift, fo fieht man eine kleinere Reihe violetter und dunkler Streifen oder Frangen, deren bunkelfte Punkte in N, c'e", beren belle fte Punkte in o, o' u. f. w. fich befinden. Muf biefelbe Beife bilben fich mit den Zwischenfarben bes Spectrums Streifen von mittlern Großen, beren bunkelfte Punkte zwischen z' und t', z" und t", und deren hellste zwischen r und e, r' und e' u. f. w. liegen; und wenn man fich bes weißen Lichtes bebient, fo geben biefe Streifen von verschiedenen Farben die in der Tabelle (f. 75.) angeführten Franfen der verschiedenen Farbenordnungen. Bare MNP, ftatt der Durch= ichnitt eines Prisma zu fein, ber Durchschnitt ber Balfte einer Planconcavlinfe, deren Centrum in N liegt und beren Concavflache eine etwas schrage Richtung wie NP hatte, so wurde die Richtung ber Streifen immer lothrecht auf ben Salbmeffer NP fteben, ober bie Streifen murben regelmäßige Rreife werden. Mus bemfelben Grunde find die farbigen Streifen bei einer Concavlinfe aus Luft, welche zwi= fchen Glas eingeschlossen ift, freisformig, indem immer biefelbe Farbe an den gleich biden Stellen bes Mediums ober in gleichem Abstande vom Mittelpunkte erfcheint.

Newton erklarte durch dieselben Mittel die Farben dicker Platten mit dem einzigen Unterschiede, daß in diesem Falle die Fransen nicht von dem durch die Flächen des Concavspiegels regelmäßig restectirten und gebrochenen Lichte erzeugt werden, sondern durch das von der Vordersläche des Spiegels wegen dessen unvollkommener Politur unregelmäßig verbreitete Licht; denn er machte die Bemerkung, daß kein Glas oder kein Spiegel eine so vollkommene Politur habe, daß es nicht außer dem regelmäßig restectirten und gebrochenen Lichte ein schwaches unregelmäßiges Licht verbreite, mittelst dessen man die postirte Fläche in allen ihren Lagen erblickt, wenn sie in einem dunkeln Zimmer von einem Sonnenstrahl erleuchtet wird.

Diese Theorie der Unwandlungen erklart auch mit Leichtigkeit die Phanomene doppelter und gleich dicker Platten, die wir in einem andern Capitel beschrieben haben. Es gibt jedoch andere Lichtphanomene, auf die sie sich nicht so gut anwenden läßt; deshalb ist sie größtentheils durch die nachstehende Theorie der Interserenz verdrängt worden.

#### §. 84.

Bei der Untersuchung der weißen und schwarzen Streifen, fich bei ber Beugung bes Lichts in dem Schatten des Rorpers zeigen. fand Young, als er einen dunkeln Schirm vor ober hinter einer Seite des beugenden Korpers B (Fig. 56) bergeftalt aufstellte, bag al= tes Licht von dieser Seite abgeschnitten wurde, bag bei'm Auffangen bes Randes von dem Schatten auf dem Schirme alle Franfen bes Schattens beftanbig verschwanden, obgleich das Licht wie vorhin am andern Rande des Korpers vorbeiging. Er zog baraus den Schluß: jur Erzeugung ber Franfen fei bas an beiben Seiten bes Rorpers porbeigehende Licht nothwendig, was er auch schon aus der bekannten Thatsache hatte abnehmen konnen, daß in dem Schatten des Rorpers feine Fransen entstehen, wenn diefer eine gewiffe Große überfchreitet. Beim Nachbenken uber biefen Gegenstand wurde Doung auf ben Gedanken geleitet, daß die Fransen im Schatten burch die Interfereng ber im Schatten gefrummten Lichtstrahlen auf ber einen Seite bes Rorpers B mit ben im Schatten ge= frummten Lichtstrahlen auf der andern Seite erzeugt murben.

Bur Erklarung bes burch biesen Versuch angezeigten Gesetes ber Interferenz wollen wir annehmen, daß zwei Lichtbuschel von zwei nahe bei einander liegenden Punkten aus divergiren und daß diesses Licht an einer einzigen Stelle auf ein mit der Verbindungslinie jener Punkte paralleles Stuck Papier bergestalt falle, daß diese Stelle gerade der Mitte zwischen den beiden strahlenden Punkten gegenüber liege.

In diesem Falle darf man behaupten, daß sie sich einander interferiren, weil die Buschel sich an dieser Stelle nach Fortnahme des Papiers kreuzen und dann divergiren wurden. Diese Stelle ist daher von der Summe beiber Lichte erleuchtet, und sur gegenwärtigen Fall haben beibe Lichtbuschel einen gleich langen Weg gemacht, weil der Fleck auf dem Papiere von beiden strahlenden Punkten gleich weit entsernt ist. Man hat aber gefunden, daß wenn die Wege der beiden Lichtbuschel um eine geringe Differenz verschieden sind, die Stelle auf dem Papiere, wo die beiden Lichte sich interferiren, gleichfalls noch ein lebhafter, von der Summe der beiden Lichter erleuchteter Fleck ist. Nennt man die Differenz in der Länge der Wege der Lichtbuschel d, so werden die

ftrahlenden Punkte burch die Interferenz der beiden Lichtstrahlen ge= bildet, wenn die Differeng in den Langen ihrer Wege d, 2 d, 3 d, 4 d u. f. w. ift. Alles diefes find Thatfachen, die man taglich mahr= nehmen fann; in der That merkwurdig und bisber unbeachtet geblieben ift aber ber Umftand, daß bie beiben Lichtbufchel, wenn fie fich in ben Zwischenpunkten interferiren, ober an Stellen, wo bie Differeng in ber Lange ihrer Wege & d, 1, d, 2, d, 3, d u. f. w. betragt, fatt gegenfeitig ihre Intensitat zu vermehren und eine ber Summe ihres Lichtes gleiche Belligfeit zu erzeugen, fich gegenfeitig vernichten und einen dunkeln Gled bilben. Diese merkwurdige Gigenichaft entspricht bem Zusammenstimmen zweier musikalischer Tone, die beinabe in Einklang mit einander find; bas Busammenstimmen findet fatt. wenn der Effect beiber Tone der Summe ihrer einzelnen Intensitaten aleich ift, mas ben leuchtenden Flecken ben Fransen entspricht, wenn die Wirkung beider Lichter der Summe ihrer einzelnen Intenfitaten aleich ist; und ber Con hort in ben Schwingungen auf, wenn bie beiden Tone fich vernichten, was den dunkeln Flecken oder Franfen entspricht, wenn die beiden Lichter Finfterniß erzeugen. Diese Theorie erklart mit Leichtigkeit die Phanomene der Inflerion bes Lichtes und bunner und dider Plattchen. Rudfichtlich ber innern ober im Schatten gelegenen Franfen ift flar, baß, ba ber Mittelpunkt bes Schattens im gleichen Ubstande von den Randern des beugenden Rocpers B (Fig. 56) liegt, die von den Randern bes Rorpers fommenden Licht= bufchel einen gleich langen Weg machen; folglich muß es langs ber Mitte eines jeden schmalen Schattens einen weißen Fleck geben, melcher von ber Summe bes Lichtes beiber gebeugten Bufchel erleuchtet wird; in jedem vom Mittelpunkte des Schattens fo weit entlegenen Punkte bagegen, bag bie Differeng ber Wege ber Lichtbufchel 1 d betragt, muffen die beiden Lichtbufchel fich vernichten und einen fcmar= gen Streifen bilben. Dadurch entsteht benn auf jeder Seite bes cen= tralen leuchtenden Streifens ein schwarzer Streifen. Auf biese Beise ift erfichtlich, bag in jedem vom Mittelpunkte bes Schattens fo weit abliegenben Punkte, bag ber Unterschied ber Wege 2 d, 3 d, 4 d u. f. w. beträgt, helle Streifen, und in den Zwischenpunkten, wo die Differeng ber Lange ber Wege 11 d, 21 d u. f. w. betragt, bunkele Streifen entstehen muffen.

Den Ursprung der außern Franfen suchten Young und Fres-

nel in der Interferenz der directen Strahlen mit andern Strahlen, die vom Rande des beugenden Körpers reflectirt werden; Fresnel fand jedoch diese Fransen auch dann, wenn keine solche Resserion stattbaben konnte, und zeigte das Ungenügende dieser Erklärung selbst für den Fall, wenn es solche reslectirte Strahlen gab. Er schreibt desibald die Entstehung dieser Fransen der Interferenz der directen Strahlen mit solchen Strahlen zu, die in einem merklichen Abstande am beugenden Körper vorbeigehen und von ihrer Richtung abgelenkt werden. Es beweist das Borhandensein solcher Strahlen aus der Undulationsetheorie, die wir in der Folge mittheilen wollen.

Auf eine bewunderungswürdige einfache Weise erklart sich die Farbenerscheinung dunner Plattchen aus der Interserenz. Das von der Hinterstäche des Plattchens reslectirte Licht interserirt sich mit dem von der Vordersläche zurückgeworsenen, und da diese beiden Lichtbuschel aus verschiedenen Punkten des Naumes kommen, so erreichen sie das Auge unter verschiedenen langen Wegen. Es entstehen daher durch ihre Interserenz leuchtende Fransen, wenn die Differenz der Wege  $\frac{1}{2}$  d,  $1\frac{1}{2}$  d,  $2\frac{1}{2}$  d u. s. w. beträgt.

Bei den von Newton beobachteten Farben bicker Platten fallt bas unregelmäßig von der Borderfläche des Converspiegels verbreitete Licht divergirend auf die Hinterflache; von diefer wird es in Linien, bie von einem hinter ihr liegenden Punkte aus bivergiren, reflectirt, beim Austreten aus der Vorderflache gebrochen, und bivergirt nun, als kame es von einem naber am Spiegel, aber hinter ihm liegenden Punkte her. Von diesem letten Punkte wird also ber Schirm MN (Fig. 60) erleuchtet burch Strahlen, die bei ihrem Eintritte in die Tritt aber bas regelmäßig reflectirte Sinterflache zerstreut werden. Licht, nachdem es von der Sinterflache reflectirt worden ift, aus der Borderflache heraus, fo wird es von jedem Punkte der Flache unregel= maßig zerstreut und gelangt so auf den Papierschirm MN. Auf diese Weise wird der Schirm von zwei Urten gerftreuten Lichtes erleuchtet; die erstere strahlt von jedem Punkte der Borderflache aus, die lettere von Punkten, welche hinter der Hinterflache liegen. Dadurch bilden fich benn, wenn die Differeng der Wege die oben angegebene ift, leuch= tende und bunkele Streifen.

Aus dem Gesetze der Interferenz erklaren sich auch die Farben zweier Platten von gleicher Dicke und gleicher Neigung. Obgleich das

von ben einzelnen Flachen ber Platte reflectirte Licht parallel ausfährt, wie in (Fig. 61), so gelangt es boch wegen ber Neigung ber Platten auf verschieden langen Wegen in das Auge.

Die Farben dunner Fasern, kleiner Staubtheilchen, beschmutter und radirter Flachen und paralleler Linien lassen sich auf die Interserenz verschiedener Theile des Lichtes zurückführen, die das Auge auf verschieden langen Wegen erreichen, und wenn auch einige Schwierigskeiten bei der Anwendung dieser Theorie auf einzelne Erscheinungen, die man noch nicht genau genug kennt, stattsinden, so ist es doch sehr wahrscheinlich, daß diese Schwierigkeiten durch sorgkältigere Untersuchungen gehoben werden können.

Alle Erscheinungen ber Interferenz sind von der Größe d abhangig; es ist deßhalb richtig, ihren genauen Werth für jeden fardigen Strahl, und wenn es möglich ist, zugleich einen Grund für ihre Entstehung aufzusinden. Die Größe d muß, wie Fraunhofer bemerkt hat, eine absolute reelle Größe sein, und es läßt sich, welche Bedeutung man ihr auch geben mag, zeigen, daß rücksichtlich der erzeugten Phanomene ihre eine Halfte die entgegengesetzen Eigenschaften der andern Halfte besitzt, so daß, wenn ihre erstere Halfte sich genau mit der zweizten verdindet, oder unter einem kleinen Winkel interferirt, die Wirkung seder einzelnen vernichtet wird, während sie sich verdoppelt, wenn die beiden vordern oder die beiden hintern Halften dieser Größe sich auf eine ähnliche Weise verbinden oder interferiren.

## §. 85.

In der Lichtlehre von Newton, der sogenannten Emanationstheorie, nach welcher das Licht aus materiellen Moleculen besteht, die von den leuchtenden Körpern ausgeschieft werden, und sich im Naume mit einer Geschwindigkeit von 192000 Meilen auf die Zeitsekunde bewegen, ist die Größe d das Doppelte des Intervalls der Anwandtung zu einer leichten Resterion und Refraction; in der Undulationstheorie ist sie der Breite einer Schwingung oder einer Lichtwelle gleich. In der lehtern Theorie nimmt man an, daß der ganze Naum mit einer sehr dunnen und äußerst elastischen Flüssisseit, dem sogenannten Aether, angefüllt ist, welcher die Zwischenräume aller Körper durchtingt. Der Aether muß eine sehr dunne Substanz sein, weil er den in ihm sich bewegenden Planeten keinen merklichen Widerstand leisset.

Die Theile des Aethers konnen, wie die der atmospharischen Luft,

burch die Bewegungen der Molecule der Materie in Schwingungen gesetzt werden, die sich nach allen Richtungen fortpflanzen. In den brechenden Mediis ist der Aether weniger elastisch als im leeren Raume, und seine Clasticität nimmt ab mit dem Brechungsvermögen der Körper.

Die Undulationen oder Vibrationen des Lichtes pflanzen sich in dem Aether fort, gelangen dadurch zu den Nerven auf der Nethaut des Auges und verursachen die Empfindungen des Lichtes auf eine ähnliche Weise, wie die Gehörsnerven durch die Schwingungen der Tone afficirt werden.

Man nimmt an, daß die Verschiedenheit der Farben von einer langsamern ober raschern Auseinandersolge der Schwingungen herrühre; Roth entsteht durch eine viel geringere Anzahl von Schwingungen in einer bestimmten Zeit, als Blau; die zwischen ihnen liegenden Farben werden durch eine mittlere Anzahl von Schwingungen hervorgebracht. Tede dieser beiden Theorien hat ihre eigenthumlichen Schwierigkeiten; jedoch hat die Undulationslehre in neuen Zeiten bedeutende Fortschritte gemacht, und läst sich auf eine so große Menge von Erscheinungen anwenden, daß sie gegenwärtig von den meisten ausgezeichneten Physistern angenommen wird.

In einem Werke, wie bem vorliegenden, fann es nicht zum 3mede gehoren, die Principien der Undulationstheorie im Detail aus-Wir begnugen uns mit ber Bemerkung, daß die einanderzuseben. Lehre von der Interferenz im vollkommenen Ginklange mit diefer Theorie fieht. Berbinden fich ahnliche Lichtwellen fo mit einander, daß die Erhöhungen und Bertiefungen beiber zusammenfallen, fo entsteht eine Lichtwelle von doppelter Große, fallt aber die Erhohung der einen in die Bertiefung ber andern, so vernichten sich beide ganzlich. »Die Fluth und Chbe bes Meeres jur Beit ber Springfluthen« fagt Young, Die eine Berbindung ber vom Monde und von ber Sonne bewirkten einzelnen Fluthen find, geben ein machtiges Beispiel der Interfereng zweier ungeheuern Wellen, indem die Springfluth das Resultat der Berbindung ift, wenn die Wellen der Beit und dem Orte nach zufammenfallen, und die Ebbe, wenn die Wellen im Ubftand eines halben Intervalls auf einander fo folgen, daß nur die Differenz ihrer Wirkungen merklich wird. Die von Hallen und Newton befchriebenen Kluthen im Safen von Batsha sind nur eine verschiedene Mobissication besselben Wellenstreites, indem die gewöhnlichen Zeiten der Fiuth und Ebbe gänzlich vernichtet werden durch die verschiedene Länge der beiden Kanale, durch welche die Fluth in den Hafen gelangt; diese verschiedene Länge ist dem halben Intervalle gleich, welches das Versschwinden der Alternative verursacht. Auch an zwei Steinen, die man in stillstehendes Wasser wirst, kann man wahrnehmen, daß die erzeugeten Wellenringe in gewissen hyperbelformigen Linien sich vernichten und die Oberstäche des Wassers ruhig lassen, während diese an andern Stellen eine Bewegung zeigt, die den beiden Reihen von Wellen angeshört.«

Folgende von Herfchel aufgestellte Tabelle enthalt bie Haupts bata der Undulationstheorie.

Farben des Spec: trums.	Långe einer Lichtwelle in Theilen eines Zolles.			der Wellen Sekunde.
Meußerstes Roth	0,0000266	37640	458 %	Billionen
Roth	0,0000256	39180	477	3
Mittel arbe	0,0000246	40720	495	<b>.</b>
Drange	0,0000240	41610	506	3
Mittelfarbe	0,0000235	42510	517	2
Gelb	0,0000227	44000	535	3
Mittelfarbe	0,0000219	45600	555	2
Grůn	0,0000211	47460	57 <b>7</b>	2
Mittelfarbe	0,0000203	49320 '	600	s
Blau	0,0000196	51110	622	=
Mittelfarbe	0,0000189	52910	644	#
Indigo	0,0000185	54070	658	g i
Mittelfarbe	0,0000181	55240	672	•
<b>Violet</b>	0,0000174	57490	696	*
Aeußerstes Violet	0,0000167	59750	727	5

Aus dieser Tabelle ergibt sich, wie Herschel fagt, daß die Sensibilität des Auges in viel engere Grenzen eingeschlossen ist, als die des Ohres, indem das Verhältniß der äußersten Schwingungen nahe 1,58 zu 1, also kleiner als eine Octave und sehr nahe einer kleinen Sexte gleich ist. Es ist eine erstaumenswürdige Sache, daß der Mensch so kleine Zeitz und Raumtheile messen kann; denn welcher Theorie des Lichtes man auch huldigen mag, diese Perioden und Näume existizren in der Wirklichkeit und sind dieset von Newton gemessen; man sindet darin weiter nichts Hypothetisches, als die Namen, die man ihnen gibt.

# Sechzehntes Capitel. Ubsorption des Lichtes.

§. 86.

Eine ber merkwurdigften Gigenschaften ber Rorper in ihren Wir= fungen auf bas Licht, bie wir zur Erklarung optischer Phanomene für fehr wichtig und in optischen Untersuchungen für fehr nutlich halten, ift das Bermogen der Korper, das Licht zu absorbiren oder zu ver= Selbst die transparentesten Korper in ber Natur konnen bei hinlanglicher Dicke eine große Menge Licht absorbiren. Gipfel der hochsten Berge sieht man viel mehr Sterne als in den Ebenen, weil auf den Bergen bas Licht eine geringe Menge Luft durchschreitet; und in einer großen Tiefe unter bem Waffer werden die Gegenstände fast unfichtbar. Die Farben des Gewolkes am Mor= gen und am Abende zeigen die Absorptionskraft der Luft, und die rothe Farbe der am Mittage aus der Taucherglocke in einer großen Tiefe des Meeres gesehenen Sonne die Absorptionsfraft bes Waffers. In jedem Falle wird eine Claffe der Lichtstrahlen bei ihrem Durchgange burch das absorbirende Medium schneller absorbirt als eine andere, wobei denn bie übrigen Strahlen in bem einen Falle in bas Gewolf, in bem an= bern in das Auge treten.

In der Natur finden fich Korper von allen Graden der Ubsorptionskraft, wie die folgende Labelle zeigt:

Holzkohle . . . . Dbfidian

Rohlen aller Urt . . . Bergkrystall

Metalle im Allgemeinen . Selenit

Silber . . . . . . Glas

Gold . . . . . . Glimmer

Hornblende . . . Transparente Fluffigkeiten

Schwarzer Pleonast . . Luft und Gas.

Obgleich die Holzkohle die größte Absorptionskraft besigt, so ist sie doch in sehr kleine Theile getheilt, wie in mehren Gasen und Flammen oder in einem besondern Zustande von Verbindung, wie im Diamant, äuserst transparent. Sebenso sind alle Metalle transparent, wenn sie sich im Zustande der Auslösung besinden. Gold und Silber zu dunnen Blättchen ausgewalzt, werden transparent; das erste gibt ein schönes blaues, das zweite ein schönes grünes Licht. Die Ursache des Absorper haben die Physiker die jest nicht ergründen

können. Einige waren ber Meinung, die Lichttheilchen würden nach allen Seiten von den Moleculen des absorbirenden Körpers reflectirt, oder von einer den Moleculen inwohnenden Kraft von ihrer Richtung abgelenkt; Andere glaubten, sie würden von dem Körper zurückgehalten und seiner Substanz assimiliet. Würden die Molecule des Lichtes ressectivt, oder durch die Wirkung der Körpertheile bloß von ihrer Richtung abgelenkt, so könnte man, wie es scheint, beweisen, daß eine im starken Lichte besindliche sehr dunkte Materie, wie z. B. Holzkohle, phosphorescent oder zum wenigsten weiß werden müßte, während sie erleuchtet wird; da aber das Licht, welches in die Materie eindringt, nicht wieder zum Vorschein kommt, so muß man, so lange das Gegentheil nicht bewiesen ist, glauben, es werde von den Körpertheilen zurückgebalten und bleibe in der Gestalt einer imponderabeln Substanz in dem Körper zurück.

Eine Vorstellung von dem Gefete, nach welchem ein Korper bas Licht absorbirt, kann man sich durch die Unnahme machen, daß derselbe aus einer bestimmten Bahl gleich bunner Plattchen mit brechenden Gla= chen bestehe, von benen kein Licht burch die Reslexion verloren geht. Sat das erfte Plattchen die Kraft, I des sie durchdringenden Lichtes oder 100 Strahlen von 1000 zu absorbiren, so gelangen auf das zweite Plattchen 20 bes ursprünglichen Lichtes ober 900 Strahlen; In biefer Strahlen oder 90 werden abforbirt, es fallen alfo 810 auf bas britte Plattchen u. f. w. hiernach ift flar, daß die von einer bestimm= ten Ungahl Plattchen absorbirte Lichtmasse gleich ist bem durch ein ein= ziges Plattchen durchgelaffenen Lichte, fo viele Male mit fich felbst multiplicirt, als es folcher Plattchen gibt. Werden alfo 1000 Strah= len von einer einzigen Schicht durchgelaffen, fo beträgt die von 3 Platt= chen burchgelassene Lichtmasse 9 Mal 9 Mal 10, ober 729, ober 729 Strahlen; die absorbirte Quantitat also 271 Strahlen. Unter ben verschiedenen Korpern, die eine große Maffe Licht abforbiren, gibt es nur wenige, welche alle Farben bes Svectrums in gleichen Quan= titaten verschlucken. Wahrend einige Wolken alle blauen Strahlen ab= forbiren und die rothen durchlaffen, abforbiren andere fammtliche Strahlen in gleicher Menge, und die durch ihre Dicke gefehene Sonne und Mond erscheinen in einer schonen weißen Farbe. Mit Waffer verbunnte Dinte ift ein Fluidum, welches alle Lichtstrahlen in gleichem Verhaltniffe verschluckt; beghalb wählte sie auch Herschel als schwarze

Substanz, um ein weißes Sonnenbild zu erhalten. Der schwarze Pleonast und ber Obsibian sind Beispiele von festen Körpern, welche alle Farben bes Spectrums in gleicher Menge verschlucken.

§. 87.

Alle festen und fluffigen transparenten Korper absorbiren indeß bie Farben nicht proportional, benn nur wegen ber ungleichen Absorption Taffen fie bas durchgelaffene Licht farbig erscheinen. Um die Absorptionsfraft kennen zu lernen, nehme man ein bides Stud von bem blauen Glase, aus welchem die Brillen verfertigt werden; man findet von diesem zuweilen chlinderische Stabe von 3 Boll Durchmeffer: man ichneibe baraus einen Regel. Dann erzeuge man mit einem Prisma bas Farbenbild einer Rerze ober beffer bas einer rechtecfigen fcmalen Deffnung in dem Fenfterladen, und untersuche bas prismati= fche Bild burch ben verfertigten Glasfegel. Um bunnften Ende er= scheint bas Spectrum beinahe eben fo vollstandig ale vorher; fowie man aber allmablich zu größerer Dicken gelangt, verschwächen fich ge= wiffe Theile oder Farben bes Spectrums immer mehr und verschwinben allmahlich, mahrend andere nur fehr wenig von ihrer Belligfeit Beträgt die Dicke beinahe I Boll, fo hat bas Spectrum die Gestalt wie Fig. 68; die Mitte R vom Roth ift ganglich ab= forbirt, bas innere Roth in geringerer Intenfitat vorhanden. Das Drange ift ganglich absorbirt; bas Belb Y fteht fast isolirt; in bem Grun G ift eine Seite des Gelben fehr absorbirt, das Grun und Blau fino nur fcwach absorbirt. In einer noch großern Dicke nimmt das innere Roth fowie bas Gelb, Grun und Blau fcnell ab; in einer gemiffen Diche endlich, werben alle Mittelfarben abforbirt und es bleiben nur die beiden Enden, das Roth R und das Biolett V wie in (Fig. 69). Da das rothe Licht R eine viel großere Intensis tat hat als bas Biolette, fo erfcheint das Glas in biefer Dicke roth; bei geringerer Dicke fieht es blau aus.

Andere farbige Media absorbiren nicht die Mitte des Spectrums, sondern einige von ihnen das eine, andere das entgegengesetze, und noch andere beide Enden. Nothe Glaser 3. B. absorbiren sehr stark Blau und Violett. Eine bunne Platte naturlichen gelben Auripigments absorbirt fehr stark die brechbaren blauen und violetten Strahlen, dages gen Roth, Gelb und Grun nur sehr wenig.

Schwefelfaures Rupfer greift beibe Enden zugleich an, und ab-

sorbirt mit großer Heftigkeit Roth und Violett. Durch eine Aufeinanderfolge dieser verschiedenen Absorptionskräfte kann man eine merks würdige Erscheinung erhalten. Sieht man durch blaues Glas so, daß das Spectrum wie (Fig. 69) erscheint, und betrachtet man dieses Spectrum dann von Neuem durch eine dunne Platte schwefelsauren Kupfers, welches die äußersten Strahlen in R und V absorbirt, so sind die beiden mit einander verbundenen Substanzen völlig dunkel und kein Strahl gelangt zum Auge. Diese Wirkung würde vielleicht noch frappanter, wenn man ein weißes helles Object durch die beiden verbundenen Media betrachtete.

## §. 88.

Bei meinen Untersuchungen über den Einfluß der Wärme auf die absorbirende Kraft des farbigen Mittels überraschte mich die Entedeckung, daß dieser in verschiedenen Gläsern gerade entgegengesest war; sie verminderte die Absorptionskraft des einen und vermehrte die des andern. Ich erhiste ein purpurfarbiges Glas, welches den größten Theil von Grün, das Gelb und das innere oder das brechbarste Roth absorbirte, dis zum Rothglühen und seste es dann einem starken Lichte auß; als seine Rothglühhige vorüber war, hatte sich die Transparenz des Glases vergrößert und es ließ das innere Roth, Grün und Gelb, welches es zuvor stark absorbirt hatte, frei durchgehen. Indessen verschwand diese Wirkung allmählich, und als das Glas sich ganz abgeskühlt hatte, erhielt es seine ansängliche Absorptionskraft wieder.

Ich erhitte auf gleiche Weise ein Stud gelblich grunen Glases, und dieses verlor fast ganz seine Durchsichtigkeit. Bei der Wiederannahme seiner grunen Farbe ging es durch mehrere Nuanzen von Olist vengrun; abgekühlt war es jedoch weniger grun als vor dem Versuche. Ein Theil des Glases hatte bei der Abkaltung eine polarisirte Structur angenommen, und man konnte diese Stelle von dem übrigen Glase durch seine verschiedenen Farben unterscheiden.

Eine dunkelrothe Glasplatte, welche ein gleichartiges rothes Kerzenbild gab, wurde nach Erhigung sehr dunkel und ließ kaum das Licht ber Kerze durch, als seine Hige die Nothglubbige überschritten hatte. Bei einem gewissen Grade der Warme erhielt es seine frühere Durchsichtigkeit wieder; kalt aber war es dunkler als vor dem Verssuche. Elehnliche Erscheinungen habe ich an mineralischen Substanzen wahrgenommen. In gewissen Eremplaren von Topas andert die

Barme fortwahrend die Absorptionstraft. Ich fette den Rubin = Bal= lag hohen Graden von Sige aus; feine rothe Farbe ging in Grun über und biefes allmablich bei der Abkuhlung in Braun, bis ber Rubin nach und nach feine anfängliche Farbe wieder erhielt. Gben fo bemerkte Bergelius, bag ber Rubin = Spinell erhift braun, bei Bermehrung ber Sige bunkel wurde, und bag er burch eine ichone olivengrune Farbe ging, ebe er fein Roth wieder erhielt. Gine mertwurdige Beranderung ber Ubforptionsfraft nimmt man an bem natur= lichen gelben Auripigment mahr, welches die blauen und violetten Strahlen abforbirt, wenn man ein Plattchen bavon febr ftart aber nicht bis zur Entflammung erhigt. Es wird bann fast blutroth, weil es ben größten Theil der gelben und grunen Strahlen abforbirt, erhalt aber bei der Abkuhlung feine anfängliche Abforptionefraft wieber. Eine noch auffallendere Wirkung zeigt der reine Phosphor, welcher gelblich ift und fast alle farbigen Strahlen frei burchlaßt. Schmelzt man ihn und läßt ihn bann allmählich falt werden, fo erlangt er das Bermogen, alle Farben bes Spectrums zu absorbiren, bei einer Dicke, bei welcher er fie vorher fammtlich burchgelaffen haben wurde. Diese am Phosphor erzeugte Schwarze wurde zuerst von Thenard Faradan machte die Beobachtung, daß Gtas, welches bemerkt. mit Mangan purpurroth gefarbt mar, feine Absorptionefraft durch bas bloße Durchlaffen der Sonnenstrahlen anderte.

Durch die schon beschriebene Methode, gemiffe Karben des Spectrums zu absorbiren, fam ich auf eine neue Zerlegungsart des Lichtes.

Die Versuche mit bem blauen Glase beweisen unwiderleglich, daß das Drange und Grun in dem Sonnenspectrum zusammengesetze Farzben sind, die, obgleich sie durch das Prisma nicht zerlegt werden konnen, durch die Absorption zerlegt werden, welche vorzugsweise das Noth des Orange und das Blau des Grun oder das Gelb des Orange und das Gelb des Grun zum Vorschein bringt; gerade die Untersuchung der übrigen Farben in verschiedenen absorbirenden Medis führte mich auf die Schlusse über das Spectrum, die sich in Cap. 7. sinden.

Wir haben schon gesehen, daß im Sonnenspectrum nach Fraunhofer's Beschreibung dunkte Linien vorkommen, ganz fo, als wenn Strahlen von einer besondern Brechbarkeit auf ihrem Wege von der Sonne zur Erde absorbirt worden waren. Es ift nicht mahrscheinlich, daß diese Absorption in unserer Luft stattsindet, denn dann wurden diese Linien ben Farbenbilbern ber Firsterne gefehlt, und die vom Monde und von den Planeten restektirten Strählen des Sonnenlichtes wurben wahrscheinlich durch ihre Atmosphären modiscirt worden sein. Da dies indeß nicht der Fall ist, so werden wahrscheinlich die im Sonnenspectrum sehlenden Farben von der Atmosphäre der Sonne absorbirt, wie Herschel annimmt.

6. 89.

Die Erscheinung farbiger Flammen, welche mit dem Prisma untersucht Farbenbilder geben, benen einige Strahlen fehlen, und die den mit gefärbten Gläsern untersuchten Sonnenbildern gleichen, hangt mit dem Borigen zusammen. Das reine Wasserstoffgas brennt mit einer blauen Flamme, in welcher mehrere leuchtende Strahlen fehlen.

Die Flamme einer Dellampe enthalt mehrere Strahlen, die dem Sonnenlichte fehlen. Mit Waffer verdunnter Alcohol erhigt und entzündet gibt eine Flamme, die nur den gelben Strahl hat. Fast alle Salze zeigen in der Flamme eine besondere Farbe; man sieht diese, wenn man die Salze pulvert und sie dann in die außere Flamme einer Kerze oder in den Docht einer Weingeistlampe bringt. Herzschelt folgende von verschiedenen Schriftstellern erhaltene Resseultate mit:

Sodafalz . . . . gleichartiges gelb,
Kalifalz . . . blaß violett,
Kalkfalz . . . ziegelroth,
Strontiansalz . . . lebhaft carmoisinroth,
Lithinsalz . . . roth,
Barytsalz . . . blaßapfelgrun,

Rupfersalz . . . . blaulich grun. Nach Herschel gluden die Versuche mit den kochsalzsauren Salzen (hydrochlorsauren Salzes) wegen ihrer Fluchtigkeit besser.

> Siebzehntes Capitel. Doppelte Strahlenbrechung. 6.90.

In bem vorigen Capitel nahmen wir, wo von ber Brechung ber Strahlen durch Flachen, Linsen und Prismen bie Rebe war, an, daß der transparente ober brechende Körper an jeder Stelle, wohin die Strahlen dringen konnten, gleiche Structur, gleiche Temperatur und

gleiche Dichtigkeit habe. Transparente Körper biefer Art find bie Gase, die Fluiden, die festen Körper, wie verschiedene Glassorten, die geschmolzen und dann langsam und gleichmäßig abgekühlt werden und eine große Zahl von ernstallisierten Körpern; deren Grundsorm der Burfel, das reguläre Octaöder und das Rhomboidal Dobekaöder ist. Hat einer dieser Körper dieselbe Temperatur und Dichtigkeit, und ist er keinem Drucke unterworfen, so wird ein auf eine einzige vollsommen ebene Fläche desselben einfallender Lichtbuschel nach dem in Cap. 3. angeführten Gesetze der Sinus in einen einzigen Lichtbuschel gebrochen.

Kaft in allen übrigen Rorpern mit Ginichluß ber erpftallifirten Salze und Mineralien, die nicht die vorher ermahnten Grundformen haben, in bem Saare, bem Sorne, ben Anochen, ben Linfen ber Thiere, und ben elastischen Sauten; in den vegetabilischen Korpern, gewiffen Blattern, Stengeln und Rornern; in ben funftlichen Rorpern, wie Sarg, Bummi, Gallerten, ichnell und ungleichmäßig abgefühlten Glafern; in den feften Rorpern, die wegen ungleicher Temperatur ober Druck eine ungleiche Dichtigkeit haben; - in allen diefen Rorpern, fage ich, wird ein einziger einfallender Lichtbufchel in zwei verichiedene Bufchel gebrochen, welche nach der Beschaffenheit und ber Geftalt des Korpers und nach der Richtung des einfallenden Licht= bufchels mehr ober weniger gegen einander geneigt find. Der Raum zwischen ben beiben Bufcheln ift zuweilen fehr groß und fann meiftens beobachtet und gemeffen werden; in andern gallen fieht man ibn nicht und überzeugt fich von feinem Borhandenfein nur durch gewiffe Wirkungen, die nicht andere hervorgebracht werden konnen, ale burch zwei gebrochene Lichtbufchel. Diefe Refraktion in zwei Buichel nennt man die doppelte Strahlenbrechung und die Korper, die da= mit begabt find, doppelte brechende Rorper oder Enftalle.

Da man die Phanomene der doppelten Brechung an einem transparenten Minerale entdeckt hat, welches Islandischer Doppelspath, Kalkspath oder kohlensaurer Kalk heißt und da dieser Körper zur Erzeugung dieses Phanomens sehr geeignet ist, so wollen wir das Gesetz der doppelten Strahlenbrechung an ihm entwickeln.

Der Doppelspath besteht aus 56 Theilen Kalk und 44 Theilen Kohlensaure; man findet ihn fast in allen Landern in verschieden gesformten Erystallen, mitunter auch in großen Massen; welche Form er aber auch haben mag, ob er als Erystall ober in Masse vorkommt, man

kann ihn immer so schneiben oder spalten, daß er die (Fig. 70) dargestellte Form erhalt; diese heißt ein Doppelspath Rhombus, und ist ein fester Körper eingeschloffen von sechs gleichen und ahnlichen Rhombois dalflachen, derer Seiten parallel sind, und deren Winkel BAC und ACD 101° 55' und 78° 5' betragen.

Die Neigung einer beliebigen Flache ABCD gegen eine anbere ber Flachen, welche jene in A schneiden, beträgt 105° 5' und gegen eine anbere ber anliegenden Flachen, die sich in X schneiden, 74° 55'. Die Linie AX heißt die Are des Rhombus oder des Erystalls, und ist gegen jede der sechs Flachen gleich geneigt um einen Winkel von 45° 23'. Der Winkel der Ax mit einer der drei sich in A oder Cschneidenden Kanten beträgt 66° 44' 46", und der Winkel zweier beliebiger der sechs Kanten oder Flachen beträgt 113° 15' 14" für die Kanten, und 66° 44' 46" für die Flachen.

6. 91.

Der Doppelfpath ist sehr durchsichtig und in der Regel ohne Farbe. Seine natürlichen Bruchslächen, wenn man ihn zerschlägt, sind gewöhnlich gleich und vollkommen polirt; sollten sie dies aber nicht sein, so kann man die fehlerhafte Fläche entweder durch eine neue Spaltung mit einer andern Fläche vertauschen, oder die alte zurechtschneiden und poliren. Man nehme nur einen solchen der Figur ähnlichen Rhombus mit ebenen und gut polirten Flächen, so groß daß eine seiner Kanten AB zum wenigsten einen Zoll lang ist, und seize ihn auf ein Blatt Papier, auf welches man zuvor eine schwarze Lienie MN wie (Fig. 71) gezeichnet hat. Bringt man dann das Auge in R, so sieht man durch die Obersläche des Rhombus die Linie MN saft immer doppelt, und sollte dies nicht der Fall sein, so braucht man nur den Erystall ein wenig zu drehen.

Deutlich erscheinen zwei Linien MN und mn, wenn man ben Ernstall herum breht und bieselbe Seite auf dem Papier läßt; wähzrend einer ganzen Umbrehung des Ernstalls fallen die beiden Linien in zwei entgegengesetten Punkten zusammen und scheinen dann nur eine einzige zu bilden; in zwei andern entgegengesetten Punkten, die mit den beiden ersten fast rechte Winkel anschließen, haben die beiden Linien ihre größte Abweichung von einander. Macht man in O einen schwarzen Fleck, oder eine leuchtende Deffnung, wie z. B. ein Loch mit der Nadel in eine Oblate, durch welches Licht fällt, so scheint

ber Fleck bes Loches boppelt zu fein, wie O und E, und wenn man ben Ernstall wie vorhin herumbreht, so sind die beiben Bilber in allen Lagen von einander getrennt, wobei das eine gleichsam um das andere O herumgeht.

Fallt ein Lichtstrahl ober Lichtbuschel Rr auf die Flache bes Mombus in r, so bricht ihn diese in zwei Buschel ro und re, von denen jeder an der untern Flache in den Punkten O und E gebrochen wird, worauf sie sich in den Nichtungen Oo und Ee parallel unter sich und zu dem einfallenden Strahle fortbewegen. Der Strahl Rrerleidet auf diese Weise von dem Rhombus eine doppelte Breschung.

Mift man ben Brechungswinkel bes Strahles ro bei verfchiedenen Graben des Ginfallswinkels, fo zeigt fich, bag er bei 0° Ginfalls: winkel oder bei fenkrechtem Auffallen des Lichtstrahls nicht gebrochen wird, fondern durch ben Ernftall ohne Abweichung in einer einzigen geraden Linie fortgeht; bei allen übrigen Ginfallewinkeln verhalt fich ber Sinus des Brechungswinkels jum Sinus des Ginfallswinkels wie 1 gu 1,654, und der gebrochene Strahl liegt immer mit dem einfal= lenden in berfelben Cbene. Sieraus erhellet, daß der Strahl rO nach bem fruber aufgestellten gewohnlichen Brechungegefete ge= Untersucht man ebenfalls ben Strahl rE, fo ift ber brochen wird. Brechungewinkel bei 0° Einfalleminkel oder bei fenkrechtem Auffallen nicht O, fondern 60 12'; bei den übrigen Ginfallswinkeln befolgt ber gebrochene Strahl bas conftante Berhaltnig ber Sinus nicht; allein noch auffallender ift es, bag er feitwarts gekrummt ift und gang außer ber Einfallsebene liegt. Der Strahl rE wird alfo nach irgend einem neuen ungewohnlichen Gefete gebrochen. rO heißt beshalb ber gewöhnlich gebrochene, rE der ungewöhnlich gebrochene Strahl.

Läßt man einen Lichtstrahl rR in verschiedenen Richtungen auf bie natürlichen ober kunstlich geschnittenen und politten Flächen des Rhombus fallen, so sindet sich, im Doppelspath, eine einzige Richtung AX, welcher der gebrochene Strahl folgen muß, wenn er nicht in zwei Buschel gebrochen oder eine doppelte Brechung erleiden soll. In ans bern Erystallen gibt es zwei solche sich schneibende Richtungen. Im ersten Falle sagt man, der Erystall habe eine einzige Ure doppelter Brezchung, im zweiten, er habe zwei solcher Uren. Diese Linien heißen

Uren der doppelten Brechung, weil die Phanomene der doppelten Breschung fich auf fie beziehen.

In einigen Rorpern gibt es Cbenen, in benen ber gebrochene Strahl fortgeben muß, um feine doppelte Brechung zu erleiben.

Eine solche Are doppelter Brechung ist indeß nicht, wie z. B. die Erdare, als eine feste Linie im Rhombus oder Krystall anzuseben; sie ist vielmehr nur eine feste Nichtung; denn wenn man den Rhombus ABC (Fig. 70) in zwei oder mehre Rhomben zerspaltet, was angehen kann, so hat jeder Rhombus seine Are doppelter Brechung, und werden alle Rhomben an einandergesett, so sind diese Aren alle parallel mit AX. Auf diese Weise ist also in einem Rhombus jede mit AX parallele Linie eine Are doppelter Brechung; da diese Linien aber sämmtlich im Naume dieselbe Richtung haben, so sagt man von dem Krystalle, er habe nur eine einzige Are doppelter Brechung.

Stellt man Versuche mit verschiedenen Arpstallen an, so findet sich in einigen der ungewöhnliche Strahl gegen die Ure zu, in ans dern von ihr ab gebrochen. Im ersten Falle heißt die Ure eine positive Ure doppelter Brechung, im letteren eine negative Ure doppelter Brechung.

## §. 92.

Krystalle mit einer Are doppelter Brechung.

Bei der Untersuchung der Phanomene der doppelten Strahlensbrechung einer großen Unzahl Ernstallisiter Korper fand ich, daß die Krystalle, deren Grundform nur eine einzige geometrische Are oder eine einzige vorherrschende Linie hat, um welche herum die Figur symmetrisch liegt, auch nur eine einzige Are doppelter Brechung hat, und daß diese Are mit der Are der Figur zusammenfällt. Die Grundsormen, welche diese Eigenschaft besißen, sind folgende:

Rhombus mit ftumpfem Scheitel.

Rhombus mit fpigem Scheitel.

Regulares prismatifches Beraeber.

Octaeder mit quadratformiger Bafis.

Senkrechtes Prisma mit quabratformiger Bafis.

§. 93.

Die nachstehende Tabelle enthalt die Arpstalle mit einer einzigen Ure boppelter Brechung; fie find respektive nach ihrer Grundform ge=

ordnet; bas Beichen + beutet eine positive, bas Beichen — eine nega-

	1) Rhombus mit stumpfem S	öcheit	el (Fig. 72).
	Kohlensaurer Raik (Doppelspath).		Rubin, filberfarbig
	Rohlenfaures Ralfeifen (Braunfpath).	l —	Lavyn
	Rohlens. Ralkmagnesia (Bitterspath).	_	Turmalin
	Phosphorarfenitsaures Blei		Rubellit (rother Schorl)
	Rohlensaures Bink	<b> </b>	Maunstein
	Salpetersaure Soda		Dioptas
	Phosphorsaures Blei		Rubellit (rother Schorl) Alaunstein Dioptas Quarz
	2) Rhombus mit spigem Sch	Seitel	(Kig. 73).
	Rorund	Ì	Binnober
	Saphir	_	Urfeniksaures Rupfer
	Rubin	l	1 1
	3) Regulares Prisma mit quabratfor	mia	er Bafis (Fig. 74)
	Smaragd	<b>I</b> —	Rephelin
	Bernll		Urfenikfaures Blei
	Upatit (phosphorsaurer Ralf)	+	Nephelin Arfenikfaures Blei Magnesiahndrat
	4) Octaeber mit quabratformige		
+	Birkon	-	Molybbanfaures Blei
	Binnstein (Binnopyd)		Octaebrit Blaufaure Pottafche
	Wolframfaurer Rait	<b> </b> —	Blaufaure Pottafche
	Mellit (Honigstein)	-	Chanquecksilber
	5) Gerabes Prisma mit quabratfori		
	Ibocras (Vesuvian)	<b> </b> -	Strontianhybrat
_	Wernerit		Menionit
	Paranthin (Scapolith)	_	Somervilit
	Schwefelfaures Nickelkupfer	_	Edingtuit .
	Phosphorsaures Kali		Urfeniksaure Pottasche
	Phosphorfaure Ummoniakmagnefia		Untereffigfaures Ralffupfer
	Apophyllit	+	Litanit
	Dranverit		Eis, gewisse Rrystalle.

In allen vorstehenden Arnstallen, sowie in den zugehörigen Grundsformen, ift die Linie AX die Arnstallisationsare und die Are der doppelten Brechung oder die Richtung, in welcher keine doppelte Brechung stattsindet.

## §. 94.

Geset ber boppelten Brechung in ben Krustallen mit einer einzigen negati-

Um eine verftanbliche Erklarung von bem Gefete ber boppelten Strahlenbrechung geben gu tonnen, wollen wir annehmen, es fei ein

Doppelspath zu einer Rugel (Fig. 77) zugeschnitten, wo AX die Ure des Rhombus und ber Rugel ift.

Laßt man einen Lichtstrahl langs ber Ar durchgehen, nachsbem man zuvor zwischen A und X eine auf AX senkrechte ebene Flasche eingeschnitten hat, so findet keine doppelte Brechung statt, indem bie gewöhnlichen und ungewöhnlichen Strahlen zusammenfallen. Es ist folglich

der Brechungserponent langs (1,654 für den gewöhnlichen Strahl der Ax (1,654 für den ungewöhnlichen Strahl

Unterschied 0,000

Berfahrt man eben fo im Punkte a unter einem Ginfallswinkel von etwa 45° von ber Ure, fo ift

ber Brechungserponent langs 1,654 für ben gewöhnlichen Strahl ber Linie Rabo, welche fast

senkrecht auf der Flache des Rhombus steht,

1,572 für ben ungewöhnlichen Straht

Unterschied 0,082

Macht man basselbe in irgend einem Punkte bes Aequators CD, welscher um 90° gegen tie Are geneigt ist, so erhalt manals Brechungserponent fenk- 11,654 für ben gewöhnlichen Strahl

als Brechungserponent lene: 11,034 für den gewöhnlichen Strahl recht auf die Are (1,483 für den ungewöhnlichen Strahl

Unterschied 0,171.

Hieraus folgt, daß der ungewöhnliche Brechungserponent von der Ax nach dem Acquator oder nach einer der Are parallelen Linie, wo er am größten ist, wächst; er ist für alle gleiche Winkel mit der Are derselben, folglich hat jeder Punkt eines auf der Kugel aus dem Pole A oder X als Mittelpunkt beschriebenen Kreises dieselbe brechende Kraft; die Trennung der Strahlen oder die doppelte Brechung ist also hier dieselbe. In Krystallen also, die nur eine Are doppelter Brechung haben, sind die Linieh von gleicher doppelter Brechung. Kreise parallel zum Acquator oder zum Kreise der doppelten Brechung.

Hungens, bem man die Entdedung bes Gesehes der doppelten Brechung in den Krystallen mit einer einzigen Are verdankt, gibt folgende Methode zur Bestimmung des ungewöhnlichen Brechungserponenten in irgend einem Punkte der Augel an, wenn der leuchtende Strahl auf die Ebene fällt, welche durch die Krystallisationsare AX geht.

Es foll &. B. ber Brechungserponent des ungewöhnlichen Licht= Optie. I.

strahts Rab (Fig. 77) bestimmt werden, wo AX die Krystallisationsare und CD der Aequator des Krystalls ist. Das gewöhnliche Brechungsverhaltniß, sowie das kleinste oder im Aequator stattsindende ungewöhnliche Brechungsverhaltniß sind gegeben. Im Kalkspath sind
diese Zahlen 1,654 und 1,483.

Bon O aus ichneibe man auf ben verlangerten Linien OC und OD zwei gleiche Stude Oc und Od dergeftalt ab, daß fich OC oder OD zu Oc ober Od wie Tras zu Tras ober wie 0,604 zu 0,674 verhalte. Durch die Punkte A, c, X, d lege man eine Ellipfe, deren großte Ure cd, beren fleine AX ift. Dann ift die Lange Oa bas Umge= Eehrte des Brechungserponenten im Punkte a, und da fich Oa entweder burch Rechnung oder burch Beichnung der Figur nach einem gro-Bern Mafftabe finden lagt, so braucht man nur 1 burch Oa zu divibiren, um ben Brechungserponent ju finden. In bem vorliegenden Falle ift Oa = 0,636, also  $\frac{1}{0.636}$  = 1,572 der gewünschte Bredungserponent. Da ber foldergeftalt gefundene Brechungserponent vom Pole A an nach bem Mequator CD zu immer fleiner wird, und immer bem gewöhnlichen Brechungserponenten weniger einer andern Grofe gleich ift, bie von ber Differeng bes Rreis = und Ellipfenhalb= meffere abhangt, fo barf man behaupten, die mit biefer Eigenschaft begabten Arnftalle befågen eine negative doppelte Brechung.

Die Bestimmung ber Richtung bes ungewöhnlich gebrochenen Strahls fur ben Fall, wo die Einfallsebene gegen die durch die Krysstallisationsare gelegte Ebene geneigt ist, erfordert ein Berfahren, was sowohl in Bezug auf Nechnung als Zeichnung zu weitlaufig ist, als daß es in einem elementaren Handbuche der Optik mitgetheilt werden konnte.

In jedem Fall wirkt die Kraft, welche das Gesets der Refraction hervorbringt so, als hatte sie ihren Sit in der Ure.

Jede Chene, welche durch die Arnstallisationsare geht, heißt eine Sauptebene des Arnstalls.

#### §. 95.

Gefet ber boppelten Brechung in Kruftallen mit einer einzigen negativen Are. Bu ben Kruftallen, welche am besten geeignet sind, die Phanomene ber positiven doppelten Strahlenbrechung zu zeigen, gehört der Bergkruftall oder der Quarzkruftall, der gewöhnlich die Form eines Prisma mit sechs Seitenflachen (Fig. 78) hat, welche durch sechsseiztige Pyramiden E und F geschlossen werden. Rimmt man ihm die Spigen A und X, ersetzt diese mit gut polirten aus die Ax senkrechten Flachen, und läßt dann einen Lichtstrahl längs der Ax hindurchgehen, so sindet keine Strahlenbrechung statt, und es ist

der Brechungserponent långs 1,5484 für die gewöhnlichen Strahlen der Ure AX (1,5484 für die ungewöhnlichen Strahlen

Unterschied 0,0000

Läßt man den Strahl senkrecht durch die parallelen Flächen E und F, welche gegen die Ure um  $38^\circ$  20' geneigt sind, wobei seine Einfallsebene durch die Ure AX geht, so ist

der Brechungserponent senk- (1,5484 für die gewöhnlichen Strahlen recht auf die Flächen der (1,5544 für die ungewöhnlichen Strahlen unterschied 0,0060

Geht der Strahl fenerecht durch die Seitenflachen C und D, bie fenerecht auf der Ure AX fteben, so ist der Brechungserponent am größten, und zwar ift

ber Brechungserponent fent= (1,5484 für die gewöhnlichen Strahlen recht auf die Seitenflächen (1,5582 für die ungewöhnlichen Strahlen

Unterschied 0,0098

Hieraus ergibt fich, bag im Quarz bas ungewohnliche Brechungsverhaltnis vom Pole A nach bem Aequator CD zu fich vergrößert, wahrend est fich im Kalkspath verkleinerte, und der ungewöhnliche Strahl scheint nach der Are zu gezogen zu fein.

In diesem Falle stellt sich die Aenderung des ungewöhnlichen Brechungserponenten in einer Ellipse AcXd (Fig. 79) dar, deren große Are mit der Are AX der doppelten Brechung zusammenfällt, und OC verhält sich zu Oc wie  $\frac{1}{1,5484}$  zu  $\frac{1}{1,5582}$  oder wie 0,6458 zu 0,6418. Bestimmt man daher den Ellipsenradius Oa für irgend einen Strahl Rda, und dividirt 1 durch Oa, so erhält man den ungewöhnlichen Brechungserponent für diesen Strahl.

Der ungewöhnliche Brechungserponent ift hier immer dem gewöhnlichen Brechungserponenten gleich plus einer gewiffen Große, die vom Unterschiede unter ben Halbmeffern des Kreises und der Ellipse abhangt; baher fagt man, daß bie Arnstalle, benen diese Eigenschaft zukommt, eine positiv: doppelte Brechung besigen.

#### §. 96.

Krytalle mit zwei Uren doppelter Brechung.

Die größte Zahl ber Krystalle, mögen sie Mineralien ober chemische Substanzen sein, hat zwei Uren doppelter ober zwei gegen einander geneigte Richtungen, langs beren es keine doppelte Brechung gibt. Ich entbeckte diese Eigenschaft im Jahre 1815, und fand, daß sie allen Krystallen zukommt, die ins prismatische System nach Mohs gehören, ober beren Grundformen folgende sind:

Gerades	Prisma;	Bajis	Rectangel
			Rhombus
	. —	_	schiefes Parallelogramm
Schiefes	Prisma;	Basis	Rectangel
			Rhombus
			schiefes Parallelogramm
Dctaëder	;	Basis	Rectangel
			Rhombus

In allen diesen Grundformen gibt es nicht eine einzige Ure oder vorherrschende Linie, um welche fich die Figur symmetrisch lagert.

Folgende sind einige ber vorzüglichsten Arnstalle mit ihren Grundsformen nach Sauy, mit ben Neigungen ber beiben Linien oder Uren, in deren Richtungen teine doppelte Strahlenbrechung stattfindet:

Krystalle		jung beiden en.	Grundform.
Glauberit	20 E	i€ 3º	Schiefes Prisma, Bafis Rhombus
Salpeterfaure Pottafche	50	= 20'	Octaeber, Bajis Rectangel
Urragonit	180	= 18'	Octaeber, Bafis Rectangel
Schwefelfaurer Barnt	370	= 42'	Gerabes Prisma, Bafis Rectangel
Glimmer	450	= 00	Gerades Prisma, Bafis Rectangel
Schwefelfaurer Kalk	60° :	= 00	Gerabes Prisma, Bafis ichiefes Parallelogramm
Topas	650	. 00	Octaeber, Bafis Rectangel
Kohlensaure Pottafche	800 :	300	Prismatisches Syftem nach Mohs
Schwefelfaures Gifen	900 :	: 00	Schiefes Prisma, Bafis Rhombus.

In den Arystallen mit einer einzigen Are doppelter Brechung hat die Are immer dieselbe Lage, welche Farbe auch der Lichtbuschel haben mag; in den Arystallen mit zwei Aren dagegen andern die Aren ihre Lage nach der Farbe des Lichts, so daß also die Neigung der beiden Aren mit den farbigen Strahlen verschieden ist. Man vers

dankt diese Entbeckung Herschel, welcher fand, daß in dem weinssteinsauren Kali und Natrium die Neigung der Uren für Violett nahe 56' und für Roth 76° war. In andern Kryfallen, 3. B. im Salpester, ist die Neigung der Uren für die violeten Strahlen größer als für die rothen; jedenfalls aber ist die Veründungslinie zwischen den Endpunkten der Uren in allen farbigen Strihlen eine gerade Linie.

Um Glauberit fand ich die Eigenthumlichkeit, daß er jur das rothe Licht zwei um etwa 5° geneigte Arer, für das violette Licht nur eine einzige Are hat.

Man nahm anfangs an, baß in ber Arystallen mit zwei Uren einer ber Strahlen nach bem gewöhnlichen Besetze der Sinus, und ber andere nach einem ungewöhnlichen Gesetze gebrochen wurde, Fresznel zeigte jedoch, daß beide Strahlen nach ungewöhnlichen Brechungsgeseigen gebrochen werden.

## §. 97.

Kryftalle mit unzähligen Uren joppelter Brechung.

In den verschiedenen schon erwähnen doppelt brechenden Körpern bezieht sich die doppelte Brechung auf eine oder mehrere Uren; ich fand jedoch, daß es im Analzim (Bürelzeolith) mehrere Stenen gibt, die so beschaffen sind, daß ein langs innen gehender Strahl keine doppelte Brechung erleibet, in welcher Richtung er sonst auch auffallen mag. Jede dieser Sbenen enthält auf diese Weise gleichsam eine unzählige Menge Aren doppelter Brechung, oder vielmehr Linien, langs benen es keine doppelte Brechung sobt. Fällt der Strahl in einer andern Nichtung auf, so daß der gerochene Strahl sich nicht in einer dieser Sbenen befindet, so wird er urch die doppelte Brechung in zwei Strahlen zerspalten. Außer dieser Substanz kennt man keine, welche diese Eigenschaft besigt.

# §. 98.

Körper, denen man die doppelte Breigung burch Warme, plegliche Abkaltung, Druck und Erharung mittheilen kann.

Erhift man einen Glascylinler CD (Fig. 80) bis zum Rothglughen und rollt ihn bann langs einer Metallplatte auf feiner cylindrisichen Flache so lange bis er kal geworden ift, so erhalt er eine bleis bende doppelt brechende Structur, und eine positive Are doppelter Brechung AX, die mit seiner geometrischen Are zusammenfallt, und langs welcher es keine doppelte Brechung gibt. Diese Are unterscheis

det sich von der des Quarzes dadurch, daß sie eine feste Linie ist, während sie beim Quare nur eine feste Richtung war, d. h. daß jede mit AX parallele Linie keine Are doppelter Brechung ist, sondern daß die doppelte Brechung langs dieser Linie größer wird, so wie sie sich dem Unfange des Cylinders nähert. Die doppelte Brechung hat ihr Maximum in der Richtung CD, und ist in jeder Linie gleich, welsche die Are parallel durhschneidet.

Bringt man ben Cyinder, statt ihn zu gluhen, in kochendes Del oder Wasser, so erhalt men die selbe doppelt brechende Structur, wenn die Hige die Ax erreicht; allein diese Structur ist nur vorübergehend und verchwindet, sobald der Cylinder gleichmäßig eihigt ist.

Hat man ben Cylinde im Feuer ober in kochendem Dele gleich= maig erhigt, so daß das Glas nicht weich wird, und ihn bann in eine salte Flussigkeit getaucht, so erlangt er eine doppelt brechende Structur, wenn die Kalte di. Are AX erreicht, die gleichfalls vorübersgehend wie vorher ist; allein seine Are doppelter Brechung AX wird negativ sein, wie beim Kalkspath.

Aehnliche Structuren erhit man durch Druck und Erhartung weicher Korper, &. B. thierische Gallerte, Hausenblase u. f. w.

Sat der Cylinder nicht wi vorhin eine regelmäßige Gestalt, sons dern ist der auf die Ure fenkechte Durchschnitt statt eines Kreises eine Ellipse, so hat er zwei Urer boppelter Brechung.

Bedient man sich auf gleche Weise bei bem vorigen Bersuche fatt des Cylinders rechteckiger Gasplatten, so erhalt man Platten mit zwei Sbenen doppelter Breching, wobei eine positive Structur auf jeder Seite jeder Ebene, und ine negative auf der andern Scite liegt.

Nimmt man vollkommene Kigeln, so gibt es Aren doppelter Brechung lang? eines jeden Durchnessers, und folglich ungählig viele folche Aren.

Die Erysiallinsen fast sammtlicher Thiere, mogen sie wirkliche Linsen oder Rigein ober Spharoide fein, haben eine oder mehrere Uren doppelter Brechung.

Ueber alle diese Phanomene wid ein Weiteres gesagt werden, wenn wir von den Farben sprechen, de durch die doppelte Brechung erzeugt werden.

## §. 99.

Substanzen mit kreisformiger boppelter Brechung.

Wenn man einen Lichtbuschel langs ber Are eines Quirzfrystalles AX (Fig. 73) burchgeben läßt, so erleibet dieser keine doppelte Brechung, sondern man sieht langs der Are gewisse Phanomene (wir werden sie in der Folge mittheilen), die Fresnel bewogen, das langs dieser Are durchgehende Licht genauer zu untersuchen. Er sand, daß diese Are eine neue Art doppelter Brechung besaß, und er beobachtene die Brechung beider Strahlenbuschel sehr deutlich. Wegen ihrer Siz genschaften hat sie den Namen der kreisformigen erhalten, und sie theilt sich in zwei Sorten, eine positive und eine negative.

> Positive Substanzen. Fremplare) Kampferauslösung in Accobil

Bergkryftall (einige Eremplare)

Porol

Kampfer Terpentinöl

Terpentindampfe.

Megative Substanzen.

Bergkrystall (einige Stucke)

Sprup concentrirten Buckes

Echtes Citronenol.

Bei Untersuchung dieser Art von Phanomenen fand ich, daß der Amethist die positive und negative kreisformige doppelte Strahlenbiechung in demselben Arnstalle besaß. Wir werden mehr von diesem Gegenstande sagen, wenn wir auf die kreisformige Polarisirung kommen.

Achtzehntes Capitel. Polarifirung des Lichtes.

Läßt man einen Sonnenstrahl durch eine kreiskörmige Deffnung in ein dunkles Zimmer treten, und ihn dann von einem krystallisisten oder nicht krystallisisten Körper reflectiren, oder durch ein dunnes Plattechen von einem dieser Körper durchgehm, so wird er auf dieselbe Weise und mit derselben Intensität reflectirt und durchgelassen, mag die Fläsche des Körpers sich über oder unter, zur Nechten oder zur Linken des Strahls befinden, wenn er nur jetesmal auf gleiche Weise auf die Fläche fällt; oder was dasselbe ist, der Sonnenstrahl hat dieselben Eigenschaften von allen Seiten; und dies gilt, mag der Strahl direkt von der Sonne kommen und weiß sein, oder mag er die rothe oder jede andere Karbe haben. Das Licht einer Kerze und jedes andern leuchtenden Körpers besitzt dieselben Eigenschaften, und heißt gemeisnes Licht. Der Durchschnitt einer solchen Lichtmasse ist ein Kreis

ABCD (Fig. 81) und wir wollen ben Durchschnitt einer Lichtmasse burch einen Kreis mit zwei auf einander senkrechten Durchmessern AB und CD darstellen. Läßt man dieselbe Lichtmasse auf einen Rhombus von Deppelspath (wie Fig. 71) fallen, und untersucht dann die beiden kreissemigen Massen Oo, Ee, die durch die doppelte Brechung gebils det werden, so sindet sich:

- 1) daß die verschiedenen Seiten der Masse Oo und Ee verschiedene Eigenschaften besitzen, dergestalt, daß in dieser Beziehung jede van dem gemeinen Lichte verschieden ist,
- 2) daß die Masse Oo sich von Ee in weiter nichts unterscheibet, als badurch, daß bie erfte in ben Punkten A' und B' (Fig. 76) bie= felbn Eigenschaften befist, welche die zweite in C' und D' hat; ober im Allgemeinen, daß die Durchmeffer der Lichtmaffen, an beren Enden biese ahnliche Eigenschaften hat, sich rechtwinklich durchkreuzen, wie z. B. A'B' und CD'. Defhalb nennt man die beiden Lichtmaffen Oo und Te (Fig. 81) polarifirt oder Maffen polarifirten Lichtes, weil sie Seiten ober Pole von verschiedenen Eigenschaften besigen. Die Chenen, welche durch bie Linien AB, CD und A'B', C'D' geben, heißen die Polarisationsebenen jeder Lichtmasse, weil sie dieselben Gi= genschaften besigen und diese allein von allen Ebenen der ganzen Maffe haben. Merkwurdig ift dabei, bag man, wenn man die beiben polarifirten Bufchel Oo und Ee in einen einzigen vereinigt, ober fie durch ein Platchen Doppelspath bidet, der fie nicht trennen kann, einen Lichtbuschel von vollkommen denselben Eigenschaften mit dem Buschel ABCD bes gemeinen Lichtes ichalt.

Hieraus folgt, daß der Lichtbuschel ABCD aus zwei Buscheln polarisiten Lichtes besteht, deren Polarisationsebenen oder deren Durchmesser von gleichen Eigenschaften sich unter rechtem Winkel schneiden.
Stellt man Oo über Ee, so eibält man eine Figur wie ABCD; wir wollen das polarisite Licht durch eine ähnliche Figur darstellen. Bringt man Oo dergestalt über Ee, daß die Polarisationsebenen A'B' und C'D' zusammensallen, so bekommt man einen Buschel polarisiten Lichtes doppelt so start leuchtend als Oo oder Ee, und völlig von densselben Eigenschaften, denn die Linien gleicher Eigenschaft des einen Buschels fallen genau mit denen des andern zusammen.

Man hat hiernach drei Arten, einen Bufchel gemeinen Lichtes in einen ober mehre Bufchel polarifirten Lichtes zu verwandeln:

- 1) Man kann ben gemeinen Lichtbuschel ABCD in seine zwei Theile Oo und Ee zerlegen.
- 2) Man kann die Polarifationsebenen AB und CD brehen, bis sie zusammenfallen oder parallel werden.
- 3) Man kann einen der Buschel absorbiren oder vernichten, und ben andern behalten, der dann polarisit ist.

Bei der ersten Methode, polarisirtes Licht zu erzeugen, die uns jest beschäftigen soll, bedient man sich der doppelt brechenden Arnstalle.

§. 100.

Polarifirung bes Lichtes burch bie boppelte Brechung.

Erleibet ein Lichtstrahl die doppette Brechung von einem negativen Krystalle, wie von dem Doppelspathe (Fig. 71), wo der Lichtstrahl Rr auf die Seene des Hauptdurchschnitts, oder was dasselbe ist, auf eine durch die Are gehende Seene fällt, so ist jeder der beiden Büschel rO und rE polarisirt, wobei die Polarisationsehene des gewöhnlichen Lichtstrahls rO in dem Hauptdurchschnitte oder in einer Vertikallinie, und die Polarisationsehene des ungewöhnlichen Lichtstrahls rE unter rechtem Winkel gegen den Hauptdurchschnitt oder in einer Horizontallinie liegt, wie (Fig. 82), wo O ein Durchschnitt des gewöhnlichen Strahls rO (Fig. 71), und E ein Durchschnitt des ungewöhnlichen Strahls rE ist.

Fällt der Lichtstrahl Kr auf einen positiven Arnstall, z. B. Quarz, so ist die Polarisationsebene des gewöhnlichen Lichtstrahles O (Fig. 83) horizontal, und die des ungewöhnlichen vertikal.

Sehr schon nimmt man die Erscheinung, die von dieser entgegengesetzen Polarisirung der beiden Lichtbuschel herrührt, am Doppelsspathe wahr. Es sei ArX (Fig. 85) der Hauptschnitt eines Doppelsspathehombus durch die Are AX und senkrecht auf eine der Flächen, und A'FX' ein ähnlicher Schnitt, in welchem sämmtliche Linien denen des erstern parallel sind. Ein Lichtstrahl Kr fällt senkrecht in r auf, und wird in zwei Büschel getheilt, einen gewöhnlichen rD und einen ungewöhnlichen rC. Der gewöhnliche Lichtstrahl erleibet bei seinem Auffallen auf den zweiten Krystall in G nochmals eine ungewöhnliche Brechung und tritt im Punkte k wie ein gewöhnlicher Strahl Oo aus ihm heraus, dessen Polarisationsedene vertikal ist wie O, (Fig. 82). Auf dieselbe Weise erleidet der ungewöhnliche Strahl rC bei seinem Auffallen auf den zweiten Krystall in F eine ungewöhnliche

Brechung und tritt aus ihm im Punkte H wie ein ungewohnlicher Strahl Ee heraus, bessen Polarisationsebene horizontal ist. Die Refultate sind vollkommen dieselben, als machten die beiben Krystalle einen einzigen aus, wo dann ihre Flachen CX und A'G durch ein Cement oder durch die naturliche Cohasson verbunden sein mußten.

Man lasse nun den obern Krystall AX mit dem auf ihn fallens den Lichtstrahle Rr an ihren Stellen, und drehe den zweiten Krystall A'X' um 90°, so daß der Hauptdurchschnitt auf dem des obern Krysstalls senkrecht steht, wie in (Fig. 85); dann wird der von dem ersten Rhombus gewöhnlich gebrochene Strahl DG von dem zweiten ungewöhnlich gebrochen, und der von dem ersten Rhombus ungewöhnlich gebrochene Strahl CF von dem zweiten gewöhnlich gebrochen.

Die Bufchel oder Bilder bes Strahls Rs konnen auf diese Weise eine Lage haben, wie sie in den (Fig. 84 und 85) gezeichnet sind.

- O ist der vom ersten Rhombus gewöhnlich gebrochene Lichtbuschel.
- E ift der vom erften Rhombus ungewöhnlich gebrochene Lichtbufchel.
- o ift der vom zweiten Rhombus gewöhnlich gebrochene Lichtbus fchel.
- e ift ber vom zweiten Rhombus ungewöhnlich gebrochene Licht-
- Oo ist der von beiben Rhomben gewohnlich gebrochene Lichtbusfchel (Fig. 84).
- Ee ift der von beiden Rhomben ungewohnlich gebrochene Lichtbus fchel (Fig. 85).
- Oe ist ber vom ersten Rhombus gewöhnlich und vom zweiten ungewöhnlich gebrochene Lichtbuschel (Fig. 85).
- Eo ist der vom ersten Rhombus ungewöhnlich und vom zweizten gewöhnlich gebrochene Lichtbuschel (Fig. 85).

In ben beiden (Fig. 84 und 85) erläuterten Fällen, wo die Hauptschnitte der beiden Rhomben entweder parallel (Fig. 84) oder senkrecht (Fig. 85) sind, kann der nächste Rhombus keinen der auffallenden Lichtbuschel doppelt brechen oder in zwei Buschel zertheilen; in jeder andern Lage aber zwischen der parallelen und der senkrechten der beiden Hauptdurchschnitte werden die beiden von den beiden ersten Rhomben gebildeten Buschel von dem zweiten doppelt gebrochen. Zur Erläuterung ihres Aussehens in allen Zwischenlagen wollen wir ans

nehmen, der Lichtstrahl Rr fomme von einer runden Deffnung, &. B. von einem der Kreise A (Fig. 86) her, und man habe das Auge hin= ter ben beiden Rhomben in Hk (Fig. 85) fo, daß man die Bilber biefer Deffnung feben tonne. Wir nehmen an, die beiben in A gezeichneten Bilber feien die der Deffnung R, welche das hinter CD (Fig. 84) befindliche Muge durch eines der beiden Rhomben fieht, fo ftellt B die Bilder dar, die man durch beide Rhomben in berfelben Lage wie (Fig. 84) erblickt, und ihr Abstand hat fich verdoppelt, weil fie zwei Mal dieselbe boppelte Brechung erlitten haben. Dreht man den zweiten dem Auge am nachsten liegenden Rhombus von der Linken zur Rechten, so erblickt man, wie in C, zwei schwarze Bilber zwischen ben beiden etwas schwächer gewordenen hellen. Bei fortgesetter Drehung werden die Bilder gleich leuchtend, wie in 4; hierauf erscheinen fie wie in E, und wenn ber zweite Rhombus eine Drehung von 90° erlit= ten hat, wie in (Fig. 85), so bekommt man zwei gleich helle Lichter, Bei fortgefetter Drehung des zweiten Rhombus bekommt man zwei schwache Bilber wie in G; bann zwei gleich helle Bilber wie in H; hierauf zwei ungleiche wie in I; und bei 180° Umbrehung, wo die beiden Hauptschnitte abermals parallel und die Uren AX und A'X fast senkrecht sind, vereinigen fich fast alle Bilder in ein einziges helles, wie in K, welches den doppelten Glang von jedem ber in A, B oder F, und den vierfachen von jedem der in D oder H gefehenen Bilber hat. Berfolgt man ein beliebiges ber Bilber A, B, aus ber Lage (Fig. 84), wo die Hauptschnitte eine gegenseitige Reigung von 0° haben, bis in die Lage (Fig. 85), wo es in F verschwindet, so fieht man, baß feine Belligkeit in bemfelben Berhaltniffe abnimmt, wie bas Quadrat des Cofinus des von beiden Sauptschnitten gebildeten Binfels, mahrend die Belligkeit eines beliebigen Bildes bei feinem Erfcheinen zwischen B und C (Fig. 86) mit feinem größten Glanze in F wachst, wie das Quadrat des Sinus deffelben Winkels.

Aus einer genauern Betrachtung der vorigen Phanomene ergibt sich, daß wenn die Polarisationsebene eines polarisiten gewöhnlichen oder ungewöhnlichen Strahls mit der Hauptschnittsläche zusammenfällt oder ihr parallel ist, der Strahl gewöhnlich, und wennn die Polazisationsebene auf der Hauptschnittsläche senkrecht steht, der Strahl ungewöhnlich gebrochen wird. In allen Zwischenlagen erleidet er die beiden Arten von Brechung und wird doppelt gebrochen; dabei ist der

gewöhnliche Strahl der hellere, wenn die Polarisationsebene näher an der parallelen als an der senkrechten Lage, und der ungewöhnliche Strahl der hellere, wenn die Polarisationsebene näher an der senkrechten als an der parallelen Lage liegt. In der Mitte zwischen beiden Lagen hat das gewöhnliche Bild mit dem ungewöhnlichen gleiche Helzligkeit.

## §. 101.

Aus bem vorstehenden Versuche scheint hervorzugehen, daß die Polarisation der beiden Buschel nicht von einer dem Doppelspathe inwohnenden Polarisationskraft oder von einer im Lichte hervorgebrachten Aenderung herrühre. Der Doppelspath zerlegt nur das gemeine Licht in seine beide Elemente nach einem verschiedenen Gesehe, auf dieselbe Weise, wie das Prisma, vermöge seiner Eigenschaft die Grundsarben verschieden zu brechen, das weiße Licht in die sieben Farben des Spectrums zertheilt. Die Verbindung der beiden auf entgegengesehte Weise polarisirten Lichtbuschel gibt gewöhnliches Licht, gerade wie die Verbindung der sieben Farben des Spectrums weißes Licht erzeugt.

Die Methode ber Polarifirung des Lichtes burch die doppelte Strahlenbrechung ist allen übrigen Methoden vorzuziehen, weil man durch dieselbe aus einem gegebenen Lichtbuschel den größten polarifirten Strahl erhält. Mit einem drei Boll dicken Doppelspath fann man zwei Maffen polarifirten Lichtes von & Boll Durchmeffer erhalten und jede diefer Maffen hat die Balfte von dem Lichte bes anfänglichen Strahls, mit Ausnahme des wenigen Lichtes, was burch bie Refferion und Absorption verloren geht. Bringt man auf ben Doppelfpath, ei= nem feiner Lichtbufchel gegenüber, eine fcmarze Dblate, fo kann man einen polarifirten Strahl bilben, beffen Polarifationsebene in der Saupt= schnittflache liegt oder biese unter rechtem Winkel schneibet. derartigen Bersuchen vergeffe man nicht, daß bie fammtliche durch ge= wohnliche ober ungewohnliche, ober burch positive und negative Arnftalle hervorgebrachte polarifirte Lichtmaffe immer biefelben Eigenschaften bat. fo lange die Polarisationsebene biefelbe Richtung behalt.

> Polaristrung des Lichtes durch die Resterion. 6. 102.

Im Sahre 1810 machte Malus, als er bas von den Fenstern

bes Luremburg reflectirte Licht ber untergehenden Sonne burch ein Kalkspathprisma betrachtete, die merkwürdige Entdeckung, daß eine vom Glase unter einem Winkel von 56° oder vom Wasser unter einem Winkel von 52° 45' kessectirte Lichtmasse dieselbe Eigenschaft besitzt, als einer der vom Doppelspathrhombus gebildeten Lichtbuschel, daß er also vollständig polarisit wird, wenn seine Polarisationsebene mit der Resterionsebene zusammenfällt oder parallel ist.

Diese merkwürdige und richtige Entbeckung, die er bewährt fand, wenn das Licht von allen übrigen transparenten und undurchsichtigen Körpern mit Ausnahme der Metalle restectirt wurde, ward der Grund zu allen den Entbeckungen, die seitdem diesen Theil der Optis zu einem der interessantessen und vollkemmensten Theile-der Physis gemacht haben. Zur Erörterung dieser sowie der übrigen Entdeckungen von Matus sei CD (Fig. 87) eine Röhre von Bronze oder Holz, an einem Ende mit einer Glasplatte A versehen, die nicht belegt ist und sich dergestalt um eine Are brehen läst, daß sie mit der Are der Röhre verschiedene Winkel bilden kann; DG sei eine ähnliche etwas kleinere Röhre, gleichfalls mit einem ähnlichen Glase in B versehen; steckt man dann die Röhre DG in die Röhre CD, so kann man durch Drehung der einen oder andern die beiden Glasplatten in jede beliedige Lage zu einander bringen.

Es falle nun der Lichtstrahl Rr einer Rerze oder einer im Fenfterladen gemachten Deffnung auf die Platte A unter einem Winkel von 56° 45'; man stelle das Glas fo, daß der reflectirte Strahl rs feinen Weg durch die Ure der beiden Rohren nimmt, und im Punkte s auf die Platte B gelangt; trifft dann der Strahl rs die Platte B unter einem Einfallswinkel von 56° 45', und fteht die Reflerionsebene dieser Platte ober die durch sE und sr gehende Ebene senkrecht auf der Reflexionsebene der erften Platte oder auf der durch Rr und rs gehenden Cbene, fo wird ber Strahl rs von B nicht reflectirt oder doch nur in fo geringem Grade, daß man es kaum mahrnehmen kann. Daffelde ereignet fich, wenn rs burch boppelte Brechung polarifirt ift und seine Polarisationsebene in der durch rRrs gehenden Cbene liegt. Dadurch gelangen wir zu einer neuen Eigenschaft oder zu einem neuen Zeichen des polarifirten Lichtes; es wird namlich von einer Glasplatte nicht reflectirt, wenn es unter einem Winkel von 56° auffallt und wenn die Einfalls- oder Reflexionsebene auf der Polari-

fationsebene des Strahls fenkrecht fteht. Dreht man die Rohre BG mit der Glasplatte B, ohne ben Tubus CD zu bewegen, fo wird ber reflectirte Strahl sE immer heller, bis die Robre eine Drehung von 90° bekommen hat, und dann fallt die Reflectionsebene B mit ber Ebene A zusammen, oder ist ihr parallel. In dieser Lage hat ber Strahl sE feine größte Belligfeit. Bei fortgefetter Drehung ber Rohre DG wird der Strahl sE allmahlich schwacher, und erlangt den hoch= ften Grad von Schwäche, wo er kaum zu sehen ift, wenn die aberma= lige Drehung 90° betragt, wo denn die Refferionsebene von B fentrecht auf der von A steht. Nach einer neuen Drehung von 90° nimmt der Strahl wieder feine großte Belligkeit an, und nach abermals 90°, wenn die Rohre DG mit der Platte B in ihre anfangli= the Lage zuruckgekommen ift, verschwindet der Strahl E von Reuem. Man kann diese Wirkungen tabellarisch zusammenstellen wie folgt:

ber Chenen rRs und rsE, ober Ugi: muth ber Cbenen rsE.

Neigung ber beiben Reflerionsebenen ober Belligkeit bes von ber zweiten Platte B reflectirten Bilbes ober Strahls sE.

900 zwischen 900 und 1800 180° zwischen 1800 und 2700 2700 mifchen 2700 und 3600 360° ober 0° zwischen 00 und 900

Raum fichtbar bas Bilb wird allmablich heller fehr hell es wird immer ichmacher kaum sichtbar es wird immer mehr hell fehr hell es wird immer fcmacher kaum fichtbar.

Substituirt man fur ben Strahl rs einen ber vom Doppelspathe polarifirten Lichtbufchel bergeftalt, daß feine Polarifationsebene in ber Ebene Rrs liegt, fo erleibet er diefelben Uenderungen als der Strahl Rr, wenn er bei feiner Reflexion von A unter einem Winkel von 56° 45' polarifirt wird. Hieraus geht hervor, daß ein vom Glase unter einem Winkel von 56° reflectirter Lichtstrahl mit dem durch doppelte Brechung polarifirten Lichte gleiche Eigenschaften hat.

## 6. 103.

In den vorstehenden Versuchen wird vorausgesest, daß der Licht= strahl Rr nur von der Vorderflache des Glases reflectirt wird. lus fand indeffen, daß bas von der Sinterflache des Glafes reflectirte Licht sich gleichzeitig mit dem von der Vorderfläche reflectirten Lichte polarifirt, obgleich es unter einem verschiedenen Winkel reflectirt wurde, nåmlich unter dem Brechungswinkel der Borderfläche.

Der Winkel von 56° 45', unter welchem das Licht bei der Reflexion vom Glase polarisitt wird, heißt sein größter Polarisations-winkel (bas Maximum des Polarisationswinkels), weil unter diesem Winkel die größte Menge Licht polarisit wird. Wurde das Licht unzter kleinern oder größern Winkeln reslectirt, so polarisitte sich, wie Malus sand, nur ein Theil desselben, und der übrige Theil behielt alle Eigenschaften des gemeinen Lichts. Die polarisite Menge nahm ab, so wie der Einfallswinkel sich von 56° entfernte, und verschwand bei 0°, dem senkrechten Aussallen, so wie dei 90°, dem schrägsten Aussallen.

Bei weiterer Fortsetzung seiner Untersuchungen fand Malus, daß das Marimum des Polarisationswinkels bei verschiedenen Körpern verschieden war; aus der Mischung mehrer Substanzen ergab sich, daß dies Marimum weder der Ordnung der brechenden noch der Ordnung der zerstreuenden Kräfte folgte, sondern daß es eine besondere Eigenschaft der Körper ist, unabhängig von den übrigen Wirkungen der Körper auf das Licht.

Nachbem Malus die Winkel bestimmt hatte, unter benen in gewissen Körpern, z. B. im Wasser und im Glase, die vollständige Polarisation stattsand, bemuhte er sich, den Winkel kennen zu lernen, unter dem sie an der Berührungsebene zweier solcher mit einander in Berbindung gesetzer Körper stattsand. Indessen glückte ihm diese Untersuchung nicht, und er bemerkt ausdrücklich, »daß das Gesetz, nach welchem der letztere Winkel aus den beiden erstern abzuleiten sei, noch gefunden werden musse.

Wurde ein unter dem Maximum des Polarisationswinkels vom Glase oder von andern Körpern restectirter Lichtbuschel eben so vollständig polarisitet, als ein durch doppelte Brechung polarisitet, so müsten die beiden von der zweiten Platte D in den Azimuthen 90° und 270° restectirten Lichtbuschel gleich unsichtbar sein; das ist aber nicht der Fall: der durch doppelte Strahlen polarisite Buschel verschwindet gänzelich bei seinem Durchgange durch den zweiten Rhombus, selbst wenn das Licht direkt von der Sonne kommt; der durch Resterion polarisite Lichtbuschel verschwindet aber nur dann, wenn das Lichtschwach ist, und wenn die Platten A und B nur eine schwache zersstreuende Krast haben. Nimmt man Sonnenlicht, so wird eine große

Menge besselben nicht polarisirt, und diese Masse ift um so größer, wenn die Platten A und B eine bedeutende zerstreuende Kraft haben. Diese merkwurdige und außerst wichtige Thatsache wurde von Malus nicht bemerkt.

Bei Untersuchungen über diesen Gegenstand fand ich eine sehr angenehme und sehr belehrende Abanderung des allgemeinen in (Fig. 87) dargestellten Bersuchs. Haucht man, während die Glasplatten A und B in der angezeigten Lage sich befinden, in welcher der leuchtende Körper, von dem der Strahl se sommt, unsichtbar ist, sanft auf die Platte B, so erscheint der Strahl se wieder, und mit ihm der leuchtende Körper, von welchem er kommt. Der Grund davon ist leicht zu begreisen. Durch den Hauch setzt sich auf die Glasplatte eine dunne Wasserschicht, und da Wasser das Licht unter einem Winkel von 52° 45' polarisert, so hätte die Glasplatte B gegen den Strahl rs unter einem Winkel von 52° 45' geneigt sein mussen, wenn es den polarissirten Strahl nicht hätte zurückwerfen sollen; \*) da es aber eine Neizung von 56° gegen den einfallenden Strahl rs hat, so kann es auch nur einen Theil dieses Strahles zurückwerfen.

Sibt man jest dem Glase B eine Neigung von 52° 45' gegen den Strahl rs, so reslectirt es einen Theil des polarisirten Strahles in's Auge, welches sich in E besindet. Haucht man dann aber auf das Glas B, so verschwindet das reslectirte Licht, weil nun die Resserionsstäche von Wasser ist und eine Neigung von 52° 45' hat, den Polarisationswinkel des Wassers. Bringt man in B zwei Glasplateten, von denen die eine unter 56° 45', die andere unter 52° 45' gegen den Strahl rs geneigt ist, und ist dieser groß genug, um auf beide Platten fallen zu können, so wird er sichtbar durch die eine, unssichtbar durch die andere Platte. Haucht man dann auf beide Platten, so erhält man das Paradoron, durch einen Hauch ein unsichtbares Bild hervorzuzaubern, und ein sichtbares zu vernichten. Dieser Versuch ist noch auffallender, wenn der Strahl rs durch doppelte Vreschung polarisitri ist.

#### 6. 104.

Geset ber Polaristrung bes Lichtes burch Reslexion. Durch eine sehr ausgedehnte Reihe von Versuchen, die ich mit

<sup>\*)</sup> Wir laffen die Trennungsfläche zwischen bem Glase und bem Wasser außer Acht, und sehen das Glas  ${\bf B}$  als einen dunkeln Körper an.

verschiedenen festen und fluffigen Korpern anstellte, um bas Maximum des Polarifationswinkels zu bestimmen, wurde ich im Sahre 1814 auf bas einfache Befet geleitet: ber Brechungserponent ift bie Zangente bes Polarifationswinkels. Bur Erlauterung bie= fes Gefetes und um zu zeigen, wie man den Polarifationswinkel eis nes beliebigen Rorpers findet, wenn man beffen Brechungserponent fennt, fei MN (Fig. 88) die Flache eines transparenten Korpers, g. B. Waffer. Man ziehe burch einen beliebigen Punkt r ein Loth rA auf die Flache MN, und beschreibe aus demselben Puntte r als Mittel= punkt einen Rreis MAND. Durch ben Punkt A lege man eine Tangente AF an den Rreis und schneide auf einem Magstabe, worauf Ar 1 ober 10 ift, AF gleich bem Brechungserponenten bes Waffers 1,336 ober 13,36 ab. hierauf verbinde man r und F durch eine gerade Linie, fo ift biefe ber einfallende Strahl, polarifirt durch bie Reflexion des Waffers in der nichtung rS. Der Winkel ArR beträgt 53° 11'; bas Marimum bes Polarifationswinkels fur Waffer. Leichter er= halt man diefen Winkel, wenn man in trigonometrischen Tafeln in der Spalte der naturlichen Tangenten die Bahl 1,336 aufsucht, wobei man ben Winkel von 53° 11' findet. Bestimmt man den zugehörigen Brechungswinkel TrD burch Rechnung ober Zeichnung, fo findet man ihn gleich 36° 49'. Mus bem vorftehenden Gefete folgt:

- 1) das Maximum des Polarisationswinkels für jede beliebige Subsstanz ist das Complement des Brechungswinkels. Für Wasser z. B. ist das Complement von 36° 49' der Winkel 53° 11', welches der Polarisationswinkel ist.
- 2) Beim Polarisationswinkel beträgt die Summe des Einfallsund Brechungswinkels 90°. In Wasser z. B. ist der Einfallswinkel 53° 11' und der Brechungswinkel 36° 49', ihre Summe also 90°.
- 3) Wird ein Lichtstrahl Rr durch die Resterion polarisirt, so bils bet der restectirte Strahl rS mit dem gebrochenen Strahle rT einen rechten Winkel.

Wird bas Licht von ber Hinterflache bes Korpers reflectirt, so ift bas Polarisations = Geset folgendes: ber Brechungserponent ift bie Cotangente bes Polarisationswinkels.

Um für diesen Fall den Winkel zu bestimmen, sei MN (Fig. Optik. I.

89) die Hinterstäche eines beliebigen Körvers, z. B. des Wassers. Man ziehe vom Punkte r ein Loth rA auf MN und beschreibe aus r als Mittelpunkt einen Kreis MAN. Durch den Punkt A ziehe man die Tangente AF an den Kreis, mache auf einem Maßstade, worauf rN 1 oder 10 ist, AT gleich dem Brechungserponenten 1,336 oder 13,36, und verbinde F und r durch eine gerade Linie. Der Strahl rR wird polarisit, wenn er in der Richtung rS restectivt ist. Das Maximum des Polarisationswinkels Ark beträgt 36° 49', also genau so viel als der Brechungswinkel der Vorderstäche. Hieraus folgt:

1) der Polarisationswinkel an der Hinterstäche der Körper ist dem Complemente des Polarisationswinkels an der Borderstäche oder dem Brechungswinkel dieser Flache gleich. Daraus ist ersichtlich, warum die Theile der restectirten Lichtmasse von der Border- und Hinterstäche einer parallelen transparenten Platte zu gleicher Zeit polarisit werden;

2) der reflectirte Strahl Sr schließt mit dem gebrochenen Strahle

rT einen rechten Winkel ein.

Die oben entwickelten Polarifationsgesetze laffen fich auf die Trennungeflache zweier Mittel von verschieden brechenden Rraften anwen-Mit bas obere Fluidum Waffer, das untere Glas, fo ift der Brechungserponent ihrer Trennungsfläche  $\frac{1,525}{1.336}$ oder der größte Bredungserponent dividirt burch ben fleinften, welches 1,1415 gibt. Mit Silfe dieses Exponenten findet sich der Polarisationswinkel gleich 48° Geht ber Strahl aus ber fcmadher brechenden Glache in die 47'. ftarter Brechende über, 3. B. aus Waffer in Glas, wie im vorftes benden Kalle, fo bedient man fich des oben vorgeschriebenen Gefetes und Berfahrens fur die Borderflache der Korper; geht aber ber Lichtstrahl aus bem ftarter brechenden Korper in den schwächer brechenden über, 3. B. aus Caffiabl in Glas, fo muß man fich des fur bie Sinterflache bes Rorpers angegebenen Gefetes und Berfahrens bedienen.

Bringt man eine parallele Schicht Wasser auf Glas, bessen Brezchungserponent 1,508 ift, so wird der von beiden brechenden Flachen ressectivte Strahl polarisirt, wenn der Einfallswinkel auf die Vordersflache des Wassers 90° beträgt.

§. 105.

Die vorstehenden Bemerkungen sind sammtlich auf weißes Licht oder auf die leuchtendsten Strahlen des Spectrums anwendbar; da aber jede Farbe einen verschiedenen Brechungserponenten hat, so setzt uns dieses Gesetzugleich in den Stand, den Polarisationswinkel für jeden verschiedenfarbigen Strahl zu bestimmen, wie in nachstehender Tabelle, worin angenommen worden ist, daß der mittlere Strahl des Spectrums der leuchtendste sei.

Substanzen.	Strahlen.	Brechungs=   erponent.	Maximum bes Polarifations: winkels.	Unterschied bes größten u. kleinsten Polarisations= winkels.
	(bie rothen	1,330	530 4'	)
Waster	die mittlern	1,336	530 11'	<b>15</b> ,
	die violetten	1,342	530 191	•
	(bie rothen	1,515	56° 34'	ì
Spiegelglas	die mittlern	1,525	560 45'	21'
	die violetten	1,535	56° 55'	•
<b>C</b> affiad1	(die rothen	1,597	57° 57′	ì
	die mittlern	1,642	58° 40'	10 24
	die violetten	1,687	590 291	<b>)</b>

Die Polarisation verschiedener Strahlen des Spectrums unter verschiedenen Winkeln gibt und ein Mittel an die Sand, handenfein des nicht polarifirten Lichtes beim Marimum des Polaris fationswinkels oder den Umstand zu erklaren, warum der Strahl sE (Fig. 87) niemals ganzlich verschwindet. Rimmt man rothes Licht, und fellt die beiden Platten unter einen Winkel von 56° 34', Polarisationswinkel fur bas rothe Licht, so verschwindet der Buschel st Nimmt man aber weißes Licht und ftellt die Platten unter 56° 45', den Polarisationswinkel ber gelben ober mittlern Strah= len, fo werden nur die gelben Strahlen in bem Bufchel sE verfchwin-Ein kleiner Theil von Roth und Biolet werden reflectirt, weil bie Glafer nicht unter bem Polarisationswinkel diefer Strahlen fteben, und die Mifchung diefer beiden Farben gibt Purpur, welches die Farbe des im Bufchel sE bleibenden nicht polarifirten Lichtes ift. man die Platten auf den Polarifationswinkel des Roth, fo verfdwin= bet blog bas Roth und ber nicht polarifirte Strahl ift blaulichgrun. Burden die Platten auf den Polarifationswinkel von Blau gestellt, so wurde bloß Blau verschwinden, und bas nicht polarifirte Licht ware orangeroth. Im Caffiaol, Diamant, chromfauren Blei, Realgar, Spiegeleisen und in andern Körpern von starker zerstreuender Kraft ist das nicht polarissitte Licht sehr schon und lebhaft.

Einige Krystalle, z. B. Doppelspath, chromsaures Blei u. f. w., haben in verschiedenen Flachen und selbst in verschiedenen Richtungen auf derselben Flache verschiedene Polarisationswinkel; es gibt aber immer eine Richtung, in welcher die Polarisation nicht mit der doppelt brechenden Kraft behaftet und wo die Tangente des Polarisationswinzels dem gewöhnlichen Brechungserponenten gleich ist.

#### §. 106.

Partielle Polarifation des Lichtes burch Reflerion.

Läßt man in dem Apparate (Fig. 87) auf die Platte A einen Lichtstrahl Kr unter einem Winkel auffallen, welcher größer oder kleisner als 56° 45' ist, so verschwindet der Strahl se nicht ganzlich. Da jedoch ein großer Theil als polarisites Licht verschwindet, so nannte Malus dieses Licht, partiell polarisit und betrachtete es als eine aus einem Theile völlig polarisiten und einem Theile gemeinen Lichtes bestehende Masse. Er fand, daß die polarisite Lichtmasse kleiner wurde, so wie der Einfallswinkel sich vom Maximum des Polarisations-winkels entsernte.

Auch Biot und Arago behaupteten, daß das partiell polarisirte Licht aus polarisirtem und gemeinem Lichte zusammengesetzt sei, und der letztere bemerkte, daß in regelmäßig gleichen Entsernungen über und unter dem Maximum des Polarisationswinkels die reslectirte Lichtmasse eine gleiche Menge polarisirten Lichtes enthielte. In einem Glase von St. Godain sand er, daß bei einem Einfallswinkel von 11° 40' eben so viel polarisirtes Licht vorhanden war, als bei einem Winkel von 60° 18'. Im Wasser sand er bei 3° 29' dasselbe Verhältniß des polarisirten Lichtes, wie bei einem Winkel von 73° 48'. Er bemerkt jeboch, daß das mathematische Geset, welches den Werth der Masse bos polarisirten Lichtes an den Einfallswinkel und die brechende Kraft des Körpers bindet, noch nicht entdeckt sei-

Als ich diesen Gegenstand untersuchte, fand ich, daß, obgleich es nur einen Winkel gabe, unter welchem das Licht durch eine einzige Resterion vollkommen polarisirt wurde, es bei jedem Einfallswinkel durch eine hinreichende Zahl von Resterionen polarisirt werden konne, wie folgende Tabelle zeigt:

Unter bem Polavisationswinkel		Ueber bem Polarisationswinkel	
Anzahl der Resterio nen.	Winkel, unter wels dem das Licht pos larifirt.		Winkel, unter wels dem bas Licht pos larifirt.
1	560 45'	1	560 45'
2	500 26'	2	620 30'
3	460 30'	3	65° 33'
4	430 51	4	670 33/
5	410 43/	5	690 1'
6	400 00'	6	700 91
7	380 334	7	710 5'
Q	370 904	۹	710 51/

Bei der Polarisation des Lichtes durch successive Resterionen brauchen die Resterionen nicht unter demselben Winkel zu geschehen. Sie kon=
nen über und unter dem Polarisationswinkel stattsinden, oder alle Re=
sterionen konnen unter verschiedenen Winkeln vor sich gehen.

Aus den vorliegenden Thatsachen folgt nothwendig, daß das partiell polarisitte oder unter einem vom Polarisationswinkel verschiedenen Winkel reslective Licht, eine physische Leranderung erlitten hat, die es für eine nachfolgende Reslerion polarisiwarer macht. So hat z. B. das Licht, welches bei 70° nach fünf Reslerionen noch unpolarisirt bleibt, statt gemeines Licht zu sein, eine solche Aenderung erlitten, daß es fähig ist, von einer einzigen sechken Reslerion bei 70° vollständig polarisirt zu werden.

Meine Meinung über biesen Gegenstand wurde von Arago als unverträglich mit seinen Versuchen and Rechnungen, und von Hersscheil bei einer Vergleichung beider Meinungen als die weniger wahrscheinliche verworfen. Man wird sooch aus dem Folgenden sehen, daß sie sich auf das schärsste beweisen uft.

Aus den vorstehenden Unteruchungen erhellt nicht, auf welche Weise sich eine Masse gemeinen sichtes durch die Resserion in polarissietes Licht verwandle. Diese Schwierigkeit habe ich durch eine Reihe von Versuchen im Jahre 1829 gehoben. Man weiß schon seit langer Zeit, daß die Polarisationsebene einer polarisirten Lichtmasse durch die Resserion geändert wird. Ist diese Sene gegen die Resserionsebene um einen Winkel von 45° gereigt, so wird ihre Neigung durch eine Resserion bei 80°, und noch nehr bei 70°, und noch stärker bei 60° vermindert; im Polarisationsvinkel liegt die Sene des polarisirten Strahls in der Resserionsebene, wobei die Neigung bei Resserionen über dem Polarisationswinkel wieder anhebt, und sich so lange vergrös

Bert, bis fie bei 0° ober bem fenkrechten Auffallen 45° betragt \*). Ich nahm dann an, daß eine Maffe gemeinen Lichtes auf eine refterionsfahige Flache, wie (Fig. 87) bergeftalt auffiel, daß die Reflexions= ebene den Minkel von 90° halbirte, welchen die beiden Polarisations= ebenen AB und CD mit einander einschloffen, wie in Fig. 90 Dr. 1, wo MN die Refferionsebene, und AB, CD die Polarifationsebenen des weißen Lichtes find, jede um 45° gegen MN geneigt. Reflexion von einem Glase (beffen Brechungeerponent 1,525 ift) bei 80°, beträgt bie Reigung von AB gegen MN nicht mehr 45°, fon= dern 33° 13', wie in Fig. 90 Rr. 2; eben fo ift CD gegen MN um 33° 13' geneigt; AB fchließt alfo mit CD nicht mehr einen Reigungswinkel von 90°, fondern von 66° 26' ein, wie in Dr. 2. Bei einem Einfallswinkel von 65° ift AB gegen CD unter einem Winkel von 25° 36' geneigt, wie in Nr. 3; bei einem Polarisationswinkel von 56° 45' fallen die Chenin AB, CD ber beiben Maffen gufam: men oder find parallel, wie in Nr. 4. Bei Ginfallswinkeln unter 56° 45' find die Ebenen getrennt und ihre gegenseitige Reigung vergro-Bert fich, bis fie bei 0° Ginfallswinkel wie bei 90° in Rr. 1 ift, nachdem fie bei nabe 48° 15' Einfallswinkel 25° 36' wie in Mr. 3 und bei nahe 30° Einfall 66° 26' wie in Dr 2 mar.

Aus diesem Verfahren sieht man, wie das gemeine Licht in Nr. 1 sich durch die Wirkung einer brichungsfähigen Fläche in polarisittes Licht Nr. 4 verwandelt. Sede der Genen der polarisiten Strahlen, welche das weiße Licht bilden, wird in den Zustand von Parallelismus gebracht, so daß der Büschel nur ine einzige Polarisationsedene wie in Nr. 4 hat, eine Art von Poarisation, die von der doppelten Brechung wesentlich verschieden ist. Die einzelnen Nummern der Fig. 90 zeigen die Lichtmassen in verschiedenen Zuständen der Polarisation vom gemeinen Lichte in Nr. 4. In Nr. 2 hat sich das Licht der Polarisation genähert und eine physische Aenderung in der Neigung seiner Ebenen erlitten; in Nr. 3 ist des noch mehr der Kall. Hierzdurch wird denn das ganze Geheimnis des partiell polarisisten Lichtes klar, und es erhellet, daß das partiell plarisiste Licht solches ist, dessen Polarisationsebene eine Neigung unter 10° hat.

<sup>\*)</sup> Man findet die Neigung nach folgender Negel: suche die Summe und die Differenz des Ginfalls: und Nesterionswinkels, bividire den Coffinas der Summe burch den Coffinus der Differenz, so ist der Quoient die Tangente der verlangten Neigung.

Man sieht hiernach ben Einfluß ber allmählichen Resterion ganz beutlich; eine einzige Resterion bei 80° andert die Sbenen, wie in (Fig. 90 Nr. 2); eine zweite von 80° nähert sie noch mehr; eine britte abermals mehr und so weiter; und obgleich sie badurch nie in ben Zustand des völligen Parallelismus wie in Nr. 4 gelangen können (was nur beim Polarisationswinkel möglich ist), so kann man sie doch vollkommen polarisit erscheint, als ware er unter dem Polarisationswinkel restektirt. Auf solche Weise zeigt sich die Richtigkeit meiner ersten Versuche durch die Zerlegung des gewöhnlichen Lichtes.

Hieraus geht hervor, daß das partiell polarisitte Licht keinen einzigen Strahl vollkommen polarisiten Lichtes enthält; und wenn man es unter dem Polarisationswinkel von der zweiten Platte B (Fig. 87) reslektiren läßt, so verschwindet ein gewisser Theil, als wäre er vollkommen polarisit, ein Resultat, worauf der Irthum von Malus und Anderen sich stügt. Das so verschwundene Licht kann man scheinzbar polarisites nennen, und ich habe an einem andern Orte gezeigt\*), wie man seine Größe bei einem beliebigen Einfallswinkel und für jedes brechende Medium bestimmen konne. Die solgende Tabelle enthält einige Resultate mit Glas, dessen Brechungserponent 1,525 ist. Die Menge des reslektirten Lichtes ist nach einer von Fresnel angegebez nen Regel berechnet:

Einfalls: winkel	Reigung ber Polaris fationsebenen AB, CD (Fig 90).	Quantitat bes reflec- tirten Lichtes auf 1000.	Quantitat bes polaris firten Lichtes auf 1000.
20	00 00	43.23	0.00
20	80° 26′	43,41	7,22
40	470 22'	49.10	33,25
56° 45′	0° 0′	79,5	79,5
70°	370 4	162 67	129,8
80°	66° 26′	391.7	156 0
850	78° 24′	616.28	123.75
90°	90° 0′	1000,00	0,00

Polarisation des Lichtes durch die gewöhnliche Brechung. §. 107.

Obgleich fich voraussehen ließ, daß bas von den Rorpern gebro-

<sup>\*)</sup> Philosophical Transactions von 1829 pag. 76. unb Edinburgh Journal of Sciences, new series, Nr. V. pag. 160.

chene Licht eine ahnliche Aenberung wie bei ber Resterion erleiben wurde, so wurde boch erst im Jahre 1811 die Entdeckung gemacht, daß ber gebrochene Theil des Lichtbuschels eine Portion polarisirten Lichtes enthielt \*).

Bur Erklarung biefer Eigenschaft bes Lichtes, sei Rr (Fig. 91) ein Lichtbuschel, welcher unter einem Winkel zwischen 80° und 90° auf eine horizontale Glasplatte Nr. 1 fallt. Ein Theil bes Lichtes wird von den beiden Fiachen r und a zuruckgeworfen, und der gebroschene Buschel a enthalt eine geringe Menge polarisirten Lichts.

Fallt der Buschel a auf eine zweite oder erste parallele Platte Mr. 2, so erleidet er zwei Resterionen, und der gebrochene Buschel b enthält mehr polarisirtes Licht als a. Geht der Lichtstrahl auf dieselbe Weise durch die Platten Mr. 3, 4, 5 und 6 fort, so besteht der letzte gebrochene Buschel f, so weit sich darüber urtheilen läßt, ganz aus postarisirtem Lichte. Das Interessantesse dabei ist, daß der Strahl fg nicht in der Brechungs = oder Resterionsebene, sondern in einer auf sie senkten Sbene polarisirt ist; seine Polarisationsebene ist also nicht vertical, wie die des gewöhnlichen Strahls im Doppelspathe oder die des durch Resserion polarisirten Lichtes, sondern horizontal wie die Postarisationsebene des ungewöhnlichen Strahls im Doppelspathe. Durch eine große Zahl von Versuchen habe ich gefunden, daß das Licht einer Wachsterze in einer Entsernung von 10 — 12 Kuß unter solgenden Winkeln durch die nachstehende Zahl von Platten aus Kronglase polarisitt wurde.

Unzahl ber Platten von Kronglas.	Winkel, unter welchem der Bu= fcel polarifirt.	Unzahl ber Platten von Kronglas.	Winkel, unter welchem ber Bü= schel polarisirt.
8	79° 11′	27	57° 10′
12	74 0	31	53 28
16	69 4	35	50 5
21	63 21	41	45 35°
24	60 8	47	41 41

Aus den vorstehenden Versuchen folgt, baß wenn man die Zahl 41,54 durch eine beliebige Anzahl von Platten aus Kronglas dividirt, der Quotient die Tangente des Winkels ist, unter welchem der Lichtbufchel von dieser Plattenzahl polatisit wird.

<sup>\*)</sup> Malus, Biot und ber Berfaffer vorliegenden Werkes machten biese Entbedung burch Beobachtungen, bie von einander unabhangig waren.

Die Polarisationskraft bes gebrochenen Lichtes vermehrt sich also mit bem Einfallswinkel, sie ist O bei dem kleinsten Einfallswinkel ober bei senkrechtem Auffallen, und möglichst groß bei dem größten Einfallswinkel, welcher 90° beträgt. Auch fand ich durch verschiedene Berssuche, daß die Polarisationskraft des Lichtes unter einem wilkurlichen Winkel mit der brechenden Kraft des Körpers größer wird; man braucht also bei demselben Einfallswinkel von einem stärker brechenden Körper weniger Platten, als von einem Körper mit geringerer brechenden Kraft.

So wie Malus, Biot und Arago die Lichtbufchel a, b u. f. w. von ihrer vollkommenen Polarifirung als partiell polarifir= tes Licht, bestehend aus gemeinem und polarifirtem Lichte betrachten: fo fchloß ich meinerfeits, geftust auf ben nachftebenben Grund, baß bas nicht polarifirte Licht eine physische Menderung erlitten habe, bie es ber vollständigen Polarifirung nabert. Denn ba man fechegebn Platten braucht, um einen unter 90° einfallenden Lichtstrahl vollftan= big zu polarifiren, fo reichen acht Platten nicht bin, um bei bemfelben Minkel ben Strahl vollständig ju polarisiren, und es bleibt ein Theil nicht polarifirt. Bare diefer burchaus nicht polarifirt, wie bas gemeis ne Licht, fo mußte es bei einem Winkel von 69° durch fechegehn an= bere Platten geben, ebe es fich vollstandig polarifiren konnte; man braucht aber bagu nur acht Platten, baraus folgt, bag bas Licht burch bie acht erften Platten beinahe gur Salfte und burch die acht übrigen vollkommen polarisirt wirb. Diefer Schlug lagt fich, obgleich ihn bie frangofifden und englischen Phyfiter verworfen haben, ftrenge bemeis fen, wie aus nachfolgenden Bemerkungen erhellt.

Bur Bestimmung der Veränderung, welche die Brechung in der Polarisationsebene des polarisiten Strahls hervorbringt, nehme ich Prismen und Platten aus Glas, Platten aus Wasser und eine Platte metallischen Glases von sehr großer brechender Kraft. Die stärkste Alenderung, welche die brechende Platte hervorbrachte, fand ich beim schrägsten Auffallen oder bei 90° und diese Aenderung nahm ab bis zum senkrechten Auffallen oder zu 0°, wo sie gänzlich verschwand. Auch fand ich, daß der von einer einzigen Glasplatte hervorgebrachte größte Effect 16° 39' unter einem Winkel von 86°, daß er 3° 5' unter einem Winkel von 53°; 1° 12' unter einem Winkel von 30°, nur 0° unter einem Winkel von 0° betrug \*).

In einem Buschel gemeinen Lichtes, wo jebe ber beiden Ebenen AB und CD gegen die Brechungsebene eine Neigung von 90° 45' hat (Fig. 92 Nr. 1), sind diese Ebenen durch eine Glasplatte bei dem Sinfällswinkel von 86° um 16° 59' getrennt, d. h. ihre gegensfeltige Neigung beträgt nicht 90°, sondern 123° 18' wie in Nr. 2.

Die Wirkung zweier ober breier Platten bringt fie noch mehr auseinander, wie in Dr. 3; 7 oder 8 Platten trennen fie um 180°, fo daß AB und CD, beinahe gufammen fallen, wie in Dr. 4, und eis nen einzigen polarifirten Strahl bilben, beffen Polarifationsebene auf ber Brechungsebene fentrecht fteht. Ich habe an einem andern Orte \*\*) gezeigt, daß durch feine bentbare Ungahl von Brechungen biefe Chenen mathematisch zusammen gebracht werden konnen; fie nabern fich aber fo leicht, daß allem Unscheine nach ber Bufchel mit einem Lichte gewöhnlicher Rraft polarifirt ift. Alles durch die Brechung polarifirte Licht ift nur partiell polarifirt und hat gleiche Gigenschaften mit bem burch Reflerion partiell polarifirten Lichte. Gin gewiffer Theil bes auf biefe Beife partiell polarifirten Lichtes verschwindet, wenn es unter bem Polarisationswinkel von der Platte B (Fig. 87) reflektirt wird, und biefe Grofe, beren Berechnung ich an einem andern Orte gezeigt habe, ift in folgender Tabelle fur eine einzige Glasflache, beren Brechungserponent 1,525 ift, mitgetheilt.

Ginfalls: winkel.		Menge ber durchgelaf- fenen Lichtstrahlen auf 1000.	
0° 20 40 56° 45′ 70 80 83	90° 0′ 90° 26 92 0 94 38 98 56 104 55 108 44 112 58	956.77 966.59 950.90 920.5 837.33 608.3 383.72 000.00	0.00 7,22 33,25 79,5 129,8 156,6 123,75 000,00

Obgleich die Menge des durch Brechung polarisirten Lichtes in der letten Colonne biefer Tabelle nach einer gang andern Formel aus-

\*\*) Philosophical Transactions für bab Jahr 1829 pag. 137. ober Edinburgh Journal of Sciences, new series Nr. VI. pag. 218.

<sup>\*)</sup> Die Neigung findet fich nach folgender Regel: Man bestimme den Untersichied unter bem Einfalls: und Brechungswinkel, und nehme den Cofinus biefes Differenzwinkels. Diese Zahl ift die Cotangente des gemunschten Neigungswinkels, bessen Doppeltes die Neigung von AB gegen CD gibt.

gerechnet ift, ale bie, wornach man die Menge des durch Refferion polarifirten Lichts findet, so find doch beiben Menge auf eine sonderbare Art vollkommen dieselben.

Daraus folgt:

swird ein Strahl gemeinen Lichtes von einer beliebigen Flache reflektirt und gebrochen, so ist die Menge des durch Brechung polarisirten Lichtes genau der Menge des durch Resterion polarisirten gleich.

Dies Geset ift durchaus nicht auf Platten anwendbar, wie es nach dem Versuche von Arago der Fall zu sein scheint.

Wendet man die vorstehende Methode der Zerlegung auf bas von ber hinterflache der Platten reflektirte Licht an, fo findet man folgens bes merkwurdige Gefeg:

sein Lichtbuschel bes von ber Hinterstäche transparenter Platten reflektirten Lichtes, welches nach zwei Brechungen und einer inzwischen vorgegangenen Resterion in's Auge gelangt, enthält bei jedem Einfallswinkel von 0° bis zum Maximum des Polarisationswinkels einen Theil in der Resterionsebene polarisiten Lichtes. Ueber dem Polarisationswinkel vermindert sich der Theil des in der Resterionsebene polarisiten Strahls, bis (für Glas) der Einfallswinkel 78° 7' wird, wo er verschwindet, und wo der ganze Strahl das Ansehen des gemeinen Lichtes hat. Ueber diesen Winkel hinaus enthält der Büschel eine Quantität senkrecht auf die Resterionsebene polarisiten Lichtes, welches sich vermehrt, dis zu seinem Maximum, und sich vermindert dis zu Null bei 90° \*).

§. 108.

Da ein Bundel von Glasplatten auf das Licht eben so wirft und baffelbe polarisit, wie die Reslevion unter dem Polarisationswinkel von einer Glassläche, so kann man in dem Apparate (Fig. 87) für die beiden Platten A und B ein Bundel von Glasplatten substituiren. If A (Fig. 93) ein solcher Bundel von Glasplatten, welcher den burchgelassenen Strahl st polarisitt, stellt man dann ein zweites Buns del B wie in der Figur auf, und sind die Brechungsebenen von B benen von A parallel, so dringt der Strahl st durch den zweiten Bun-

<sup>•)</sup> Philosophical Transactions von 1630 pag. 145. ober Edinburg. Journal of sciences, new series Nr. VI. pag. 234.

bel hindurch, und wenn st unter dem Polarisationswinkel auf B fallt, so wird keiner seiner Strahlen von den Platten in B restektirt. Dreht man B um seine Are, so vermindert sich das durchgelassene Licht vw allmählich, und die Platten des Bundels restektiren immer mehr Licht, bis nach einer Drehung von 90° der Strahl vw verschwindet und fammtliches Licht restektirt wird.

Sett man bie Drehung fort, so kommt ber Strahl wieber zum Borschein, erlangt seine großte Starke bei 180°, seine kleinste bei 270° und seine großte bei 0° nach einer vollständigen Umbrehung.

Mit Bulfe bieses Apparats kann man alle bie Bersuche mit gesbrochenem und polarisirtem Lichte anstellen, die man mit dem Apparate (Fig. 87) an reflektirtem und polarisirtem Lichte machte.

Wir haben zwei Methoden zur Verwandlung des gemeinen Lichts in polarisites mitgetheilt: 1) indem man die beiden, das gemeine Licht bildenden verschiedenen polarisiten Lichtbuschel durch doppelte Brechung trennt; 2) indem man die Sbene der beiden Buschel durch die Wirskung brechender und reflektirender Kräfte so wendet, die sie zusammensfallen und dann polarisites Licht in einer einzigen Ebene geben. Es bleibt uns noch eine andere Methode zu erklären, wornach man einen der beiden das gemeine Licht bildenden, verschieden polarisiten Buschel zerstreut oder absorbirt und den andern Buschel in einer einzigen Sbene polarisiren läßt. Man erhält diese Wirkung mit dem Achat, dem Zurmalin u. s. w.

## 6. 109.

Läßt man einen Strahl gemeinen Lichtes burch eine Achatplatte hindurchgehen, so verwandelt sich der eine der verschieden polarisiten Lichtbuschel in nebliges Licht in einer gewissen Lage, und der andere polarisitete Buschel in einer andern Lage, dergestalt, daß einer der polazisiteten Buschel mit einer einzigen Polarisationsebene bleibt. Dieselbe Wirkung erhalt man mit dem Doppelspath, dem Arragonit und mit kunstlichen Salzen, die besonders dazu zubereitet werden mussen, daßt man gemeines Licht durch eine dunne Turmalinplatte hindurch gehen, se wird einer der beiden, das gemeine Licht bilbenden verschieden polaz

<sup>\*)</sup> Edinburg. Encyclop. vol. XV. pag. 600 und 601, und Philosoph. Transact. von 1829 pag. 146.

risiten Buschel ganzlich absorbirt in einer Lage und ber andere in einer andern Lage, wobei bann immer der zweite Buschel mit einer einzigen Polarisationsebene bleibt. Deshalb bedient man sich bisweilen ber Uchat - oder Turmalinplatten, entweder um einen Strahl in eine Sbene zu polarisiren, oder um einen der Buschel einer zusammengesseten Lichtmasse zu zerstreuen oder zu absorbiren, wenn man die Farbe und die Eigenschaften jedes einzelnen Buschels fur sich untersuchen will.

Einundzwanzigstes Capitel. Farbe krystallisirter Platten im polarisirten Lichte. §. 110.

Die lebhaften Farben und die farbigen Ringspfteme, die beim Durchgehen des polarisirten Lichtes durch transparente Körper von doppelter Brechung zum Vorschein kommen, sind unstreitig die schonssten Phanomene der Optik. Diese Farben wurden zuerst durch die von einander unabhängigen Beobachtungen von Arago und dem Verschafter dieses Werkes entdeckt, und mit großem Erfolge von Biot und andern Physikern untersucht.

Bur Erklarung bieser Phanomene mache man einen Polarisirungssapparat, ahnlich dem (Fig. 87), aber ohne Tuben, wie er in (Fig. 94) abgebildet ist. A ist eine Glasplatte, welche den unter einem Winkel von 56° 45' auffallenden Lichtstrahl Rr polarisirt und ihn dann in der Richtung rs reslektirt; er wird dann von einer zweiten Glasplatte B, deren Reslexionsebene senkrecht auf der von A steht, aufgenommen und in das in O befindliche Auge unter einem Winkel von 56° 45' reslektirt.

Damit der polarisite Buschel rs eine hinreichende Helligkeit bestomme, muß man für die Platte A ein Bundel von 10 bis 12 Platten aus Fensterglas oder besser dunner Platten von gut geöltem Flintglas nehmen. Die Platte oder die Platten A heißen Polarissationsplatten, weil sie nur dazu dienen, einen breiten hellen Buschel polarisiten Lichtes zu geben. Die Platte B heißt die Zerstegungsplatte, und dient dazu, das durch irgend einen zwischen das Auge und die Polarisationsplatte gestellten Körper durchgelassene Licht in seine verschiedenen Theile zu zerlegen.

Ift die Lichtmaffe Rr Tageblicht, mas zu einem gewöhnlichen

Zwede genügt, so erblickt das in O befindliche Auge den Theil bes Himmels, von welchem der Buschel Kr kommt, in der Richtung Os. Weil aber der Straht es polarisirt ist, so wird man, wenn er unter einem Winkel von 56° 45' von A reslektirt wird, fast gar kein ressektirtes Licht von der Platte B erhalten, d. h. das in O besindliche Auge sieht an der Stelle des Himmels, von welcher Kr kommt, einen schwarzen Fleck; sieht man diesen schwarzen Fleck nicht, so haben die Platten A und B nicht die richtige Neigung. Bewegt man dann A oder B oder auch alle beide, so sindet man leicht die Lage, in welcher der schwarze Fleck am dunkelsten ist, und dann ist der Apparat richtig aufgestellt.

## §. 111.

Man nehme nun eine dunne Platte von ichwefelfaurem Ralf ober Glimmer, die eine Dicke von To bis To Boll hat, und die man im transparenten Buftande mit einem feinen Meffer ober einer Langette von einer Platte biefer Mineralien ablofen gann, und felle biefe wie CDEF fo auf, daß der polarifirte Lichtbufchel re fenerecht hindurch geht. Bringt man bann bas Muge in O und betrachtet ben fchwar. gen Rleck in der Richtung Os, fo ift die Rlache der fcmefelfauren Ralkplatte überall mit den ichonften Farben bededt. Sat die Platte eine gleichmäßige Dicke, fo ift ihre Farbung vollkommen gleichmäßig; find aber einzelne Stellen verschieden dick, fo haben diese auch eine verschie= bene Farbe, einige find blau, andere roth, andere grun, andere gelb und alle mit ber größten Belligkeit. Dreht man die Platte CDEF in ihrer fenkrechten Lage auf dem polarisirten Lichtbuschel herum, fo werden die Karben mehr oder weniger lebhaft, ohne ihre Beschaffenheit ju andern und es gibt zwei Linien CD und EF, die fich rechtwinks licht burchschneiben und die fo beschaffen find, daß wenn fich teine von ihnen in der Reflerionsebene rsO befindet, feine Farben gum Borfchein fommen, und man den fcmargen Fledt fieht, als mare die fcmefel= faure Ralfplatte nicht vorhanden, oder als hatte man fur fie eine Mach fortgefetter Drehung der Kalkplatte Glasplatte genommen. kommen die Farben wieder jum Borfchein und erhalten ihren grofften Glang, wenn eine ber gegen CDEF unter 45° geneigten Linien GH und LK in ber Polarisationeebene rsO liegt. Die Ebene Rrs, worin bas Licht polarifirt ift, heißt die Sauptpolarifationeebene, die Linien CD und EF heißen die neutralen Aren und die Linien

GH und LK die Depolarisationsaren, weil fie den polarisiten Strahl rs bepolarisiren oder seine Polarisation andern. Die Helligskeit oder die Intensität der Farben nimmt allmählich zu, von der Lage an, worin keine Farbe erscheint, bis zu ihrem Maximum von Schönheit.

Wir wollen annehmen, die Platte CDEF befinde fich in ber Lage, worin fie die schonften Farben gibt, fo alfo, daß GH parallel oder fenkrecht zu der Sauptpolarifationsebene rRs oder zu der Chene rsO ift, und daß die Farbe roth fei. Dreht man bann die Platte B um den Strahl rs, fo daß fie immer die Neigung 56° 45' gegen ihn behalt, fo hat man das ichonfte Roth bei 0° Drehung; fowie Die Platte B fich aus ber Lage, die fie in der Figur hat, entfernt, wird ihr Glanz allmählich geringer und verschwindet bei 45°; man erblickt bann ben ichwarzen Fleck am himmel. Ueber 45° binaus fieht man ein ichwaches Grun, welches immer lebhafter wird bis gu 90°, wo es feinen bochften Glang hat. Bon hier aus wird bas Grun allmahlich blaffer, und verschwindet bei 135° ganglich. erscheint bas Roth wieder, und erhalt seinen hochsten Glang bei 180°. In der zweiten Balfte der Umdrehung geben Diefelben Beranderungen diefer Farben vor, bis die Platte B in ihre anfangliche Lage gurude gefommen ift. Mus diefem Berfuche icheint hervorzugehen, bag man nur eine Karbe erhalt, wenn die Platte CDEF fich allein dreht, bagegen zwei Farben in jeder Balfte der ganzen Umdrehung, wenn bie Platte B fich allein breht.

Wiederholt man den Versuch mit Platten von verschiedenen Dicken, welche verschiedene Farben geben, so findet man, daß die beisden Farben sich einander erganzen, zusammengemischt also weißes Licht geben wurden.

# §. 112.

um die Ursache dieser schonen Phanomene zu begreifen, bringe man das Auge zwischen die Platte CDEF und zwischen B; dann sieht man, daß das durchgelassene Licht weiß ist, welche Lage auch die Platte haben mag. Daraus geht hervor, daß die Platte B durch Resserion das weiße Licht zerlegt und in Farben trennt. Der schwefelsaure Katk ist ein boppelt brechender Arpstall, und eine seiner neutralen Uren CD der Durchschnitt einer durch seine Ure gehenden Sbene, während EF der Durchschnitt einer auf die Hauptebene senkrechten Sbene ist.

Bringt man nun eine biefer Cbenen, etwa EF, wie in ber Figur, in die Polarisationsebene rRs des polarisirten Lichts, fo ift der Strahl nicht doppelt, fondern geht durch ben gewohnlichen Strahl ber frnftallis firten Schicht und wird nicht reflektirt, wenn er auf C fallt. biefelbe Beife geht CD, wenn er in die Ebene Rrs gebracht wird. ganglich in ben gewohnlichen Strahl uber, und wird bei feinem Huftreffen auf C nicht reflektirt. In diesen beiben Lagen gibt alfo bie Ernftallifirte Platte nur ein einziges Bild oder einen einzigen Bufchel; und da die Polarisationsebene dieses Bildes ober Bufchels auf ber Reflexionsebene von B fenkrecht fteht, fo kann fein Licht in bas in O befindliche Auge reflektirt werden. In jeder andern Lage ber doppelt brechenden Platte erzeugen sich bagegen zwei Bilber von verschiedener Starke, wie man in (Fig. 86) fieht; und wenn eine der Depolarisa= tionsaren GH oder KL in der Sauptpolarifationsebene liegt, fo find bie beiden Bilber gleich hell und in entgegenfetter Cbene polarifirt, bas eine in der Sauptpolarifationsebene und das andere in einer auf fie fentrechten Cbene.

Das eine biefer Bilber ift roth, bas andere grun, aus Grunben, die wir in ber Folge erklaren wollen; und ba bas Grun in ber Polarisationsebene Rrs polarifirt ift, so wird es von der Platte B nicht reflektirt; bas Roth bagegen, welches fenkrecht auf biefe Chene polarifirt ift, wird in's Muge zuruckgeworfen, und folglich allein gefehen. Dreht man B um 90°, fo wird aus ahnlichen Grunden bas Roth nicht reflektirt, fondern nur bas Grun, welches bann in bas in O befindliche Auge übergeht. Die Platte B zerlegt alfo ben weißen Lichtbufchel, melder von der fcmefelfauren Ralfplatte durchgelaffen wird, badurch, bag fie die in ihre Reflerionsebene polarifirte Lichthalfte reflektirt und die in die entgegengefeste Cbene polarifirte Lichthalfte ju reflektiren fich weigert. Waren bie beiben Bufchel weißes Licht ge= wefen, wie bei biden Platten ichwefelfauren Ralks, fo murbe ftatt ber verschiedenen Sarben bei der Umdrehung der Platte B der reflektirte Bufchel so verschiedene Grade von Belligfeit erhalten haben, je nachbem die beiden weißen verschiedenartig polarifirten Bufchel mehr ober weniger reflektirt maren; die Lagen ber großten Belligkeit murben bie gewesen fein, mo bas Grun am lebhafteften war, und bie bunkelften, wo man feine Karben fab.

4

# §. 113.

Die Berlegung bes weißen, aus Roth und Grun beftebenben Lichtbufchele bewirkte die Platte durch ihre Gigenfchaft, ben einen Buidel zu reflektiren und den andern durchzulaffen oder zu brechen; man fann jeboch benfelben Bufchel auf verschiedene Weise gerlegen. Laft man ihn burch einen Doppelfpathrhombus geben, welcher bick ge= nug ift, um Grun und Roth durch die doppelte Strahlenbrechung von einander trennen zu konnen, fo fieht man gleichzeitig die beiben farbigen Bufchel, indem ber eine ein gewohnliches, ber andere ein ungewöhnliches Bild gibt, mas im erften Falle nicht ftattfinden konnte. Man entferne nun die Platte B und bringe an ihre Stelle einen Ralfspathrhombus, beffen Sauptschnittflache in ber Reflerionsebene rsO liegt, oder fenkrecht auf der Hauptpolarisationsebene Rrs fteht, und mache in der vom Auge entfernteften Seite bes Rhombus eine runde Deffnung, die groß genug ift, damit ihre beiben burch die doppelte Brechung hervorgebrachten Bilber fich beruhren konnen. Nimmt man dann die Platte CDEF weg, fo fieht das Auge hinter bem Rhombus nur das ungewöhnliche Bild ber Deffnung, und das gewöhnliche ift verschwunden; stellt man die Platte mit ihrer neutralen Ure parallel ober fenktecht auf die Chene Rrs, wie in ber Figur, wieder bin, fo wird keine Wirkung hervorgebracht; ftellt man aber eine ber Polarifa= tionsaren in die Chene Rrs, fo wird bas gewohnliche Bild der Deff= nung lebhaft roth, das ungewohnliche lebhaft grun, indem der Rhom= bus diese beiden gefarbten und polarifirten Bufchel durch die doppelte Brechung getrennt hat. Dreht man die Platte, fo andert fich die Belligfeit der Farben, jedes Bild behalt aber biefelbe Farbe. man die Platte in der Lage, worin fie die schonften Farben gibt, und breht bagegen den Ralfspathrhombus, bis feine Sauptschnittflache eine gange Umdrehung gemacht hat, fo werben die beiden Bilber bei einer Abweichung von 45° von ihrer anfanglichen Lage vollkommen weiß; bei 90° wird bas gewohnliche Bild, welches roth mar, grun, und bas ungewöhnliche vorhin grune Bild roth. Bei 135°, 225° und 315° find beibe Bilber weiß; bei 180° ift bas gewöhnliche Bilb roth, bas ungewöhnliche grun; bei 270° ift bas gewöhnliche Bild grun, bas ungewöhnliche roth.

Macht man auf der Flache des Rhombus eine große kreisformige Deffnung, so bedecken sich das gewöhnliche und ungewöhnliche Bild O Driff. I.

und E theilmeise, wie in (Fig. 95); bie bebeckten Theile F und G find fcon weiß, die ubrigen C und D haben die vorhin beschriebenen Karben. Daraus geht hervor, daß die beiden Farben C und D complementare find und weißes Licht geben. Man kann auch ben gufam= mengefetten, vom ichwefelfauren Ralt burchgelaffenen Bufchel mit einer Agatplatte oder mit einem funftlich fo zubereiteten Rryftalle ger= legen, daß er einen ber Bufchel zerftreut. Bringt man Ugat zwifchen bas Auge und die Platte CDEF, fo zerftreut diefer den rothen Bufchel in nebeliges Licht, und bringt ben grunen in's Muge; in einer andern Lage gerftreut er ben grunen und lagt ben rothen in's Mit einem paffenden Stude Ugat ift der Berfuch Muge gelangen. recht angenehm und belohnend, benn das nebelige Licht, welches um bas lebhafte Bild zerftreut wird, ift roth, wenn bas beutliche Bilb grun, und grun, wenn biefes roth ift.

Much kann man ben Bufchel zerlegen, wenn man ihn von Turmalin oder ahnlichen Substanzen absorbiren läßt. In einer gewiffen Lage absorbirt der Turmalin das Grun und lagt das Roth durch; in einer andern abforbirt er bas Roth und lagt bas Grun burch.

bei ift aber feine gelbe Farbe ein Uebelftand.

Man fann biefe Berlegung auch mit einem Bundel Glasplatten A oder B (Fig. 93) vornehmen. In einer Lage lagt diefer Bundel das Roth durch, und reflektirt das Grun; in einer andern Lage lagt er bas Grun burch und reflektirt bas Roth, auf eine ber Berlegungs= platte B (Fig. 94) freilich entgegengefeste Beife, jedoch nach benfelben Befegen.

6. 114.

In allen biefen Berfuchen muß man ber fcmefelfauren Raleplatte eine folche Dicke geben, daß die rothe und grune Farbe jum Nimmt man bagegen ein Plattchen von 0,0046 Borfchein fommt. Boll Dide und fest fie fur bie Platte CDEF (Fig. 94), fo erzeugt diefe feine Farben, fondern man erblickt den fcmargen fled am Sim= mel, wie auch die Lage der Platte befchaffen fein mag. Gin 0,00124 Boll bides Plattchen gibt bas Beiß erfter Ordnung in ber Reihe von Newton's Farben (§. 75), und eine Dide von 0,01818, fowie noch didere Platten geben ein aus allen Farben zusammengefettes Beiß. Mue Platten, Die mit ihrer Dide zwifden 0,00124 und 0,01818 fallen, geben alle die Zwischenfarben ber Newton'ichen Tafel zwischen

dem Weiß erfter Ordnung und dem aus allen Farben gusammengefets= ten Beiff; b. h. die in bas in O befindliche Muge reflektirten Farben find die ber zweiten Colonne, und die, welche man bei Brechung ber Platte B erhalt, die der dritten Colonne, wo die eine Colonne den reflektirten Farben bunner Plattchen und die andere den von ihnen burchgelaffenen Farben entspricht. Will man die Dide einer fcmefel= fauren Ralfplatte bestimmen, die eine bestimmte Farbe ber Tabelle geben foll, fo muß man feine Buflucht zu den Bahlen der letten Co= tonne fur Blas nehmen, welches mit dem ichwefelfauren Ralte faft einerlei Brechungevermogen hat. Gefett man wollte bie Dicke zu bem Roth erfter Ordnung ber Karbenreihe haben. In der Colonne fur Glas fteht neben Roth die Bahl 54; da nun bas Weiß erfter Ordnung eine Dide von 0,00124 Boll erfordert, ju welchem bie Bahl 32 gehort, so schließt man: 33 verhalt sich zu 54, wie 0,00124 zu 0,00211, welches die Dicke jum Roth erfter Ordnung ift. Muf gleiche Beise findet sich die von einer Platte hervorgebrachte Farbe, wenn man ihre Dide fennt.

Da die Farben nach ber Dide ber Platten verschieden find, fo wird man, wenn man aus dem ichwefelfauren Ralf einen Reil verfer= tigt, deffen Dicke von 0,00124 bis 0,01818 variirt, alle Newton= ichen Farben auf einmal in parallelen Strahlen erblicken. Berfuch derfelben Urt kann man auf folgende Beife anstellen. nimmt eine fchwefelfaure Ralfplatte MN (Fig. 96), beren Dicke gro-Ber ale 0,01818 ift, leimt fie mit Saufenblafe auf ein Glas, bringt fie auf die Drehbant und breht mit einem fehr ftarten Werkzeuge eine concave oder hohle Flache zwischen A und B ein, die fo dunn in der Mitte ift, daß fie durchbricht oder wenigstens im Begriff ift durch= Sest man dann die Platte MN in Baffer, fo zerftort Diefes einen Eleinen Theil der Substanz und polirt die ausgedrehte Flache bis zu einem gewissen Grabe. Stellt man nun die Platte in CDEF (Fig. 94), fo erblickt man alle Farben der Newton'schen Za= fel in concentrischen Ringen wie in (Fig. 96). Nimmt die Dicke rafch ab, fo liegen die Ringe fehr bicht aneinander; ist bagegen bie ausgehohlte Blache groß und nimmt die Dide langfam ab, fo find die farbigen Streifen breit. Statt bes Musbrehens ber Flache ift es vielleicht beffer, die Concavitat badurch hervorzubringen, daß man nach und nach eine convere Flache von febr großem Salbmeffer burch Reibung einschleift, wobei man sich bes feinsten Schmirgels bedienen muß. Wird die Flache MN auf diese Weise zubereitet, so kann man ihr die schönste Politur geben, wenn man eine Glasplatte mit canadischem Balsam ausleimt; ber Balsam trocknet und die Platte läßt sich dann so lange ausbewahren, als man will.

Mittelft diefer Methode kann man die ichonften Patronenmufter, 3. B. ju Bankicheinen u. f. w., auf einer ichwefelfauren Ralkplatte erhalten, welche 0,01818 Boll bick und auf Glas geleimt ift. grabt die Linien, welche bie Patronen bilden follen, zu verschiedenen Tiefen in das Mineral bergeftalt ein, daß mehre Dicken des Mine= rals fteben bleiben, welche verschiedene Farben geben, fobald man die Platte in den Apparat (Fig. 94) bringt. Auf dieselbe Weise fann man farbige Beichnungen von Thieren oder Landschaften erhalten, wenn man bas Mineral bis auf bie Dicke bringt, welche bie verlangte Farbe Man bringt fonft auch diefe Wirkung burch eine erhaben ge= ftochene Platte bervor, entweder mit Baffer ober anderen Fluffigkeiten, welche den schwefelfauren Ralk auflosen, um dem Mineral bie ver= langte Dicke zu geben. Man kann auch auf bas Mineral eine Geheimschrift bringen, wenn man die gefchnittene, gedrehete ober aufgetofte Flache mit einem Balfam oder einem Fluidum von gleicher brechenden Rraft mit bem ichwefelsauren Ralk bedeckt; fie ift unleserlich im gemeinen Lichte, bagegen beutlich zu unterscheiben im polarisirten Lichte, wenn die Platte in CDEF (Fig. 94) gebracht wird.

Da bie in dem vorstehenden Versuche hervorgebrachten Farben von der Dicke der sie erzeugenden Körper abhängig sind, so erhellet, daß zwei über einander gelagerte Schichten, welche ähnliche und parallele oder zusammenfallende Linien haben, eine Farbe geben, die der Summe ihrer Dicke correspondirt, und nicht die Farbe, die durch die Mischung der beiden Farben entsteht, welche sie einzeln hervordringen. Nimmt man z. B. zwei Schichten schwefelsauren Kalks, von denen die eine das Drange erster Ordnung gibt, zu dem in der letzten Spalte der Newton'schen Tabelle (§. 75.)  $5\frac{1}{5}$  gehört, während die zweite das Roth zweiter Ordnung gibt, welchem die 3ahl  $11\frac{5}{5}$  entspricht, so werden diese Jahlen addirt als Summe 17 geben, die zum Grün dritter Ordnung gehörige Jahl. Kreuzen sich die beiden Plateten aber oder stehen die ähnlichen Linien senkrecht auseinander, so erzzeugen sie zusammen eine Farbe, welche der Differenz ihrer Dicken

entspricht. So ist 3. B. im vorigen Beispiele bie Differenz ber Bahelen 63, welche zu Rothlich = Biolett zweiter Ordnung gehört. Sind bie senkrecht auf einander stehenden Platten gleich dick, und erzeugen sie bieselben Farben, so vernichten sie ihre Wirkung gegenseitig und gesben Schwarz, indem dann die Differenz der Zahlen 0 ist.

Nach diesem Principe kann man verschiebene Farben baburch hervorbringen, daß man Platten sich kreuzen läßt, die dick genug sind, um einzeln keine Farben zu geben, wenn nur die Differenz ihrer Diecken nicht über 0,01818 ist; denn ist die Differenz größer, so wird die Karbe weiß und liegt außer den Grenzen der Tafel.

"Nimmt man zu dem polarisiten Lichte in den vorstehenden Versuchen gleichartiges, so sind die von der Platte B restektirten Farben
beständig die des angewandten Lichtes. Im rothen Lichte z. B. sind
die nach den verschiedenen Dicken des Minerals aufeinander folgenden
Farben roth bei der einen, schwarz bei der folgenden, roth bei einer
andern, schwarz bei der folgenden; und dasselbe gilt bei den übrigen
Karben.

Bringt man die Platte (Fig. 96) in rothes Licht, so sind die Ringe A und B kleiner als im violetten; für die Zwischenfarben haben sie eine mittlere Größe, wie die früher beschriebenen Ringe dünsner Plattchen. Bedient man sich des weißen Lichtes, so sind die verschiedenen Ringspsteme auf dieselbe Weise combiniet, als in den dunsnen Plattchen von Luft, und bilden in ihrer Verbindung die farbigen Ringe der Newton'schen Tabelle.

Im einn bzwanzig stes Capitel. System farbiger Ringe in den Krystallen mit einer einzigen Are.

# §. 115.

Bei allen vorhergehenden Versuchen muß man die Platte CDEF (Fig. 94) in einen folchen Abstand vom Auge oder von der Platte B stellen, daß man deutlich seine Flache wahrnehmen kann; und in dem Apparate von verschiedenen Optikern war dieser Abstand beträchtlich. Im Sahre 1813 wählte ich eine neue Methode, wodurch ich den zu untersuchenden Krystall oder die Platte so nahe als möglich an's Auge brachte, indem ich zwischen ihn und das Auge eine sehr kleine Platte B, von & 301 Dicke (Fig. 94) brachte, um das von dem

Kryftall burchgelassene Licht zu restektiren. Ich fand burch biese Mittel die Ringsysteme um die Uxe der Kryftalle mit einer oder mit zwei Uxen, welche die schönsten Phånomene der Optik sind, und dem Physiker durch ihre Zerlegung die wichtigsten Entdeckungen entgegen fuhrten.

Ich entbeckte biese Ringe im Rubin, im Smaragd, im Topas, im Gise, im Salpeter und in vielen andern Korpern; Wollaston fand sie hernach auch im Doppelspathe.

Bur Beobachtung bes Ringfpftems um eine einzige Ure boppelter Brechung nehme man einem Doppelspathrhombus die Spipe ber ftum= pfen Winkel A, X (Fig. 96) weg und erfete fie durch ebene und polirte Flachen, welche fenerecht auf ber Ure AX ber boppelten Brechung Da dies fich aber ohne Bulfe eines Steinschneibers schwer ausfuhren lagt, fo habe ich folgende Methode gemablt, die bas Licht langs der Ure AX durchgeben lagt, ohne den Rhombus zu berühren. Es fei CDEF (Fig. 97) bie Sauptschnittflache bes Rhombus; leime mit canadischem Balfam auf die beiden Flachen CD und FE zwei Prismen DLK und FGH, deren Winkel LDK und GFH gleich find und beinahe 41° betragen. Lagt man bann auf bie Alache DL einen Lichtstrahl fenerecht auffallen, fo geht er lange ber Ure AX burch und tritt fenfrecht aus FG heraus. Man ftelle den fo zubereiteten Rhombus in dem polarisirten Bufchel rs (Fig. 97) fo auf, daß rs durch die Are AX geht, und bringe ihn fo nahe als moglich an B. Dann halte man bas Muge bicht an B, und febe langs Os wie burch bas reflektirte Bild bes Rhombus CE, fo fieht man langs der Ure AX ein brillantes Syftem farbiger Ringe (Fig. 98), die von einem rechtwinklichen schwarzen Rreuze ABCD geschnitten worden, beffen Urme fich im Mittelpunkte ber Ringe treffen. Die Farben diefer Ringe find gang die der Newton'ichen Tabelle, und folglich einerlei mit denen des Ringinfteme, welches man durch die Reflexion der Luftichicht zwischen ben beiben Linfen erhalt. Dreht man ben Rhombus um feine Ure, fo erleiden die Ringe feine Beranderung; befestigt man aber den Rhom= bus, oder halt man ihn fest, indem man ihn um die Platte B dreht, fo erblickt man in ben Ugimuthen 0°, 90°, 180° und 270° feiner Umbrehung daffelbe Syftem von Ringen; in den Zwischenazimuthen 45°, 135°, 225° und 315° erblickt man bagegen ein anderes Gy= ftem (Fig. 99), deffen fammtliche Farben die complementaren zu ben

Farben (Fig. 98) find, und mit benen ber Ringe zusammenfallen, bie man beim Durchgange bes Lichtes burch bas Luftplattchen erhalt. Beibe Spfteme uber einander gelegt murben weißes Licht wiedergeben.

Stellt man an die Stelle der Glasplatte B einen Kalkspathrhombus, welcher seine beiden Bilder weit auseinander wirft, also einen sehr dicken Rhombus, so erblickt man das erste Ringspstem in dem gewöhnlichen und das zweite in dem ungewöhnlichen Bilde, sobald die Hauptschnittsläche des Prisma oder Rhombus sich nach der oben angegebenen Weise in der Ebene rso befindet.

Da das Licht, welches das erste Ringspftem bildet, in der entgesgengesetzen Sbene von dem polarisit ist, welches das zweite System bildet, so kann man das eine durch Ugat zerstreuen oder durch Tursmalin absorbiren und dadurch das andere sichtbar machen, wobei denn nach der verschiedenen Lage des Ugats oder Turmalins das erste oder zweite System zerstreut oder absorbirt wird.

Theilt man ben Kalkspathrhombus (Fig. 97) burch ben Schnitt MN in zwei Theile und untersucht bann die Ringe, die von jedem einzelnen hervorgebracht werden, so findet man ihre Durchmesser größer als bei den von dem ganzen Rhombus erzeugten Ringen, und die Ringe nehmen an Größe zu, sowie die Dicke der Platte sich verkleinert. Die Kreissläche eines Ringes verhält sich zu der eines andern, wie die zur Farbe des ersten Ringes gehörige Zahl der Newton schen Tabelle zu der zur Farbe des zweiten gehörigen Zahl.

Wendet man gleichartiges Licht an, so sind die Ringe im Roth am kleinsten, im Biolet am größten; in den Mittelfarben liegt ihre Größe zwischen jenen beiben Grenzen; sie haben immer die Farbe best angewandten Lichtes und sind durch schwarze Ringe getrennt. Im weißen Lichte combiniren sich die von den sieben Farben gebildeten Ringe und geben das System, das wir so eben nach den im elsten Capitel erläuterten Grundsägen beschrieben haben.

### §. 116.

Alle übrigen Krystalle mit einer Are boppelter Brechung geben ein ähnliches Ringsystem längs bieser Are; allein die von positiven Krystallen erzeugten Ringsysteme, z. B. vom Zirkon, vom Eise u. s. w., besiten entgegengesetze Eigenschaften von benen der negativen Krystalle, obgleich das Auge keinen Unterschied wahrnimmt. Combinirt man ein vom Zirkon oder Eise gebildetes Ringsystem mit einem vom

Doppelspathe gebildeten Ringspfteme gleichen Durchmeffers, fo vernich= ten fich die beiden Spffeme, indem das eine positiv, das andere negativ ift, was nothwendig von den entgegengesetten Urten der doppelten Brechung beiber Arnstalle herrubrt. Combinirt man zwei Platten negativer Krystalle, z. B. Doppelspath und Bernll, so bilben biese ein Ringfpstem, ahnlich bem von zwei Platten Doppelfpath gebildeten, von benen die eine die angewandte Platte ist, die andere biejenige, welche Ringe von gleicher Große mit ber Beryllplatte gibt. Combinirt man bagegen eine Platte eines negativen Kruftalls mit einer Platte eines positiven, etwa Doppelspath mit Birkon ober Eis, fo wird bas baraus refultirende Ringfpftem nicht bie Summe, fondern die Differeng ber einzelnen Wirkungen, b. b. es ift baffelbe mit einem Syfteme, melches hervorgebracht wird durch die Berbindung einer Doppelspathplatte, beren Dicke gleich ber Differenz ber angewandten Doppelspathplatte und einer andern ift, die Ringe von derfelben Große gibt, wie 3. B. Birfon ober Gis.

Dieser Versuch ber Combinirung ber Ringe ist nicht leicht auszuführen, wenn man nicht Krystalle anwendet, beren Außenflächen auf der Are der doppelten Brechung senkrecht stehen, wie die Varietät vom Doppelspathe, die basischer Kalkspath heißt, einige Sorten von Glimmer mit einer einzigen Are, und gut krystallisirte Stücke Eis. Da ich kein Paar dieser Platten erhalten konnte, so ließ ich die Aren der beiden Platten zusammenfallen; bringt man auf ihren Rand zwei oder drei Stückhen weißen Wachs, und drückt sie dann nach verschies benen Richtungen, so kann man die beiden Ringspsteme genau genug zusammenfallen lassen, um die vorhin genannten Resultate zu erhalten.

Stellt man, nachdem man zwei Ningspsteme, entweder beibe positiv oder beide negativ, oder ein negatives und ein positives, auf solche Weise combinirt hat, zwischen die Platten, welche die Ringe erzeugen, krystallissirter Schichten schwefelsauren Kalks oder Glimmer, so gehen in der Gestalt und Farbe der Ringe die schönsten Aenderungen vor. Borzüglich schön sand ich diesen Versuch, als ich die Schicht zwischen zwei Platten basischen Doppelspaths brachte, die gleiche Dicke hatten und von demselben Krystalle genommen waren. Ich befestigte sie mit ihrer parallelen Fläche und ließ zwischen beiden einen hinlänglich großen Raum, um die Krystallschichten dazwischen bringen zu können, und hatte so einen Upparat, der die schönsten Phanomene hervorbrachte; bie Ringe waren nicht mehr symmetrisch um die Are gelagert, sondern sie anderten ihre Form während der Umdrehung der combinirten Plateten auf die schönste Weise, was sich leicht aus den allgemeinen Geseschen der doppelten Brechung und der Polarisation ableiten läßt.

Die Tabelle der negativen Arystalle gibt die Körper an, welche ein negatives Ringspstem, und die der positiven Arystalle die Körper, welche ein positives Ringspstem erzeugen.

### 6. 117.

Nachstehende Methode mandte ich an, um zu entscheiden, ob ein Ringfnstem ein positives oder negatives mar. Auf einer Schicht schwefelfauren Kales CDEF (Fig. 97) bemerkte man mit der großten Sorg= falt die neutralen Aren CD und EF. Man befestige Diese Schicht mit etwas Wachs auf der Flache LD oder FG eines Rhombus, welcher ein negatives Minasostem gibt. Wenn die Schicht keine andere Karbe hervorbringt als das Roth zweiter Ordnung, nachdem fie mit dem Rhombus verbunden ift, fo lofcht fie einen Theil bes rothen Ringes zweiter Ordnung aus, entweder in den beiden Rreisquadranten AC und BD (Kig. 98), ober in ben beiben andern Quadranten AD und BC. Wir wollen annehmen, fie lofche das Roth in AC und BD aus; geht die Linie CD dec Schicht durch die beiden Quadranten des Rreises fenkrecht auf die Ringe, fo ift fie die Sauptare bes schwefelfauren Ralfs; geht fie bagegen burch die beiben andern Quadranten bes Rreifes, so ist die Linie EF, welche durch die Quadranten AC und BD geht, die Sauptare bes schwefelsauren Ralks, und muß als folche bezeichnet werden. Wir wollen annehmen, CD fei die Sauptage. Will man bann wiffen, ob ein anderes Ringfustem positiv ober negativ ift, fo braucht man nur die Are CD durch die Ringe hindurchgehen zu laffen, indem man die Schicht zwischensett; loscht fie bann ben rothen Ring zweiter Ordnung in den Quadranten aus, burch welche fie geht. so ist bas System negativ; loscht sie bagegen benfelben Ring in ben beiben Quadranten aus, welche fie nicht durchschneibet, fo ift bas Gyftem positiv. Es ift von geringem Belange, die von ber Schicht polarifirte Farbe zu kennen, denn fie lofcht in dem zu untersuchenden Ringspfteme immer die abnliche Farbe aus.

#### §. 118.

Um die Bilbung der um die Are der Krystalle gesehenen Ringe zu erklären, hat man die beiden Ursachen in's Auge zu fassen, von de= Optik. 1.

nen sie abhängen, nämlich die Dicke des Krystalls, durch welchen bas polarifirte Licht hindurchgeht, und die Reigung Diefes Lichtes gegen bie Ure ber boppelten Brechung oder ber Ringe. Wir haben ichon oben angeführt, daß die Farbe ober die Farbung fich nach der Dicke bes frystallisirten Körpers richtet, und daß man aus der bekannten Farbe einer Dicke die aller übrigen ableiten kann, wenn die Neigung des Strahls gegen die Ure immer dieselbe bleibt. Man hat es daher nur mit dem Einflusse der Neigung gegen die Ure zu thun. Offenbar gibt es langs der Upe des Arnstalls, wo die beiden schwarzen Linien AB und CD (Fig. 98) fich schneiben, weder Farben noch doppelte Brechung. Hat ber polarifirte Strahl eine schwache Reigung gegen die Ure, fo erblickt man eine ichwache Farbung, wie bas Blau erfter Ordnung ber Newtonichen Tabelle; fo wie die Neigung fich vergrößert, entwickeln fich allmählich die Farben der Newtonschen Tabelle vom Schwarz erster Ordnung bis zum Rothlich = Weiß der fiebenten. Sieraus fcheint hervorzugehen, daß die Vergrößerung der Neigung des polarifirten Lichtes gegen die Ure einer Bergroßerung ber Dicke entspricht, fo bag wenn die Dicke immer bieselbe bliebe, die Differenz der Reigung allein die verschiedenen Farben der Tabelle erzeugen murde.

Man hat durch Bersuche gefunden, daß bei gleicher Dicke bes Minerals der numerische Werth der Farbungen oder die biefen entsprechenden Bahlen der dritten Colonne der Newton ichen Tabelle fich mit dem Quabrate des Sinus der Neigung bes polarifirten Lichts ge= gen die Ure verandert. Hieraus folgt, daß dieselbe Karbung bei gleichen Neigungswinkeln hervorgebracht wird; folglich liegen ahnliche Farbungen in gleichem Abstande von der Ringare, oder die Linien gleider Farbung find Rreife, deren Mittelpunkte in der Ure liegen. fett, 3. B. man erblickte bei einer Reigung von 30° gegen die Ure das Blau zweiter Ordnung, deffen numerischen Werth nach ber Newton schen Tabelle 9 ift, und man wollte die Farbung wiffen, die eine Neigung von 45° erzeugt; ber Sinus von 30° ift 0,500, fein Quadrat 0,2500; ber Sinus von 45° ift 0,7071 und fein Quabrat 0,5000; man schließt also: wie sich 0,2500 zu 9 verhalt, so verhalt fich 0,5000 zu 18, und diese Bahl ift in der Tabelle der numerifche Werth des Roth britter Ordnung. Bergroßert fich die Dicke des Minerals von 30° und 45°, so wurde sich der numerische Werth ber Farbung in gleichem Berhaltniffe vermehren.

Mus dem Gesagten geht hervor, daß die Polarisationskraft ober bie ringerzeugende Rraft zugleich mit ber boppelten Brechung verschwindet und fich nach bemfelben Gefete mit ihr vergrößert und ver-Die Polarisationskraft ift baber abhangig von der Rraft ber doppelten Brechung; befhalb haben Krnftalle von ftarter doppelter Bredung diefelbe Farbe bei viel geringerer Dicke ober bei schmacheren Neigungen der Ure. Die beste Methode zur Vergleichung der Polarisationsintensitaten verschiedener Rrnftalle besteht in der Bergleichung der Farben, welche eine gegebene Dicke jedes Arnstalls fenkrecht zur Ure, wo die Rraft ber boppelten Bredjung und der Polariffrung in ihrem Maximum ift, hervorbringt. In obigem Beispiele findet man die Farbung fenkrecht auf bie Ure, indem man bas Quabrat bes Gi= nus von 90° alfo 1, nimmt, und bann schließt: 0,2500 verhalt fich zu 9 wie 1 zu 36; die lettere Zahl ist das Maximum von Karbung des Ralkspaths fenerecht auf die Ure, unter der Voraussetzung, daß die Farbung bei einer Reigung von 30° ben Werth 9 habe. die zur Farbung 9 gehörige Dicke bes Doppelfpaths gemeffen, fo lagt fich die Polarifationeintenfitat deffelben mit der jedes andern Mine= rale vergleichen. Satte man g. B. eine Quaryplatte, welche bei einer Neigung von 30° und bei einer 51 Mal großern Dicke als die ber Doppelfpathplatte, das Gelb vierter Ordnung erzeugt, beffen numeri= fcher Werth febr nabe 4 ift, fo findet man feine Farbung bei 900 oder senkrecht auf die Are, wenn man schließt: wie sich bas Quadrat bes Sinus von 30° ober 0,2500 zu 4, so verhalt fich bas Quadrat des Sinus von 90° oder 1 zu 16, welches die Farbung bei 90°, al= so Grun britter Ordnung ist. Es wurde sich baber bie Polarisationsfraft ober Intensitat des Doppelfpaths zu der des Quarges wie 36 zu 16 verhalten, folglich 21 Mal großer fein, wenn die Dicke der bei= den Kryftalle dieselbe gewesen ware; ba aber ber Quarz 51 Mal bikfer war als der Doppelfpath, fo ift die Polarisationsintensitat des lettern 51 multiplicirt mit 21, alfo 115 Mal großer als die bes Quar-Die Intensitaten verschiedener Kryftalle sind von mehrern Phy= fifern bestimmt worden; Berichel gibt bie folgenden an:

Polarisationsintensitäten einiger Arnstalle mit einer einzigen Ure.

Arpstalle.	Berth ber hoch= I ften Farbung.	Dicken, welche biese Farbung erzeugen, in Bolltheilen.
Doppelspath	35801	0,000028
Strontianhybrat	1246	0,000802
Turmalin	851	0,001175
Unterschmefelfaurer Ralt	470	0,002129
Quarz	312	0,003024
Apophyllit, erfte Bariation	109	0,009150
Rampfer	101	0.009856
Besuvian	41	0.024170
Apophyllit, zweite Bariation	33	0,030374
Apophyllit, britte Bariation	3	0,366620

Die vorstehenben Maße beziehen sich auf bas gelbe Licht, und bie Bahlen in der zweiten Colonne geben die Dicken der verschiedenen Substanzen an, welche dieselbe Karbung erzeugen. Die Polarisationskraft des Doppelspaths ist so groß, daß es beinahe unmöglich ist, eine so dunne Schicht zu erhalten, daß sie die Farben der Newtonschen Tabelle gibt.

Enbe bes erften Banbes.

# Bucher=Unzeigen.

In der Baffeschen Buchhandlung in Quedlinburg, sowie in allen übrigen Buchhandlungen Deutschlands find folgende neue Schrifs ten zu bekommen :

Urnolb: Die neuern Erfindungen und Berbefferungen in Betreff ber optischen Instrumente,

als ber verschiedenen Urten optischer und periffopischer Glafer, ber Derspective. Teleftope, Mifroftope, Taschen= und Doppelmifroftope, Re= flectoren, Camera lucida, Bauberlaternen, Operngucker, Lorgnetten, Brillen 20.; Verbefferungen im Schneiden der Krnftallglafer, im Dreben, Schleifen und Poliren der Linfen, fowie Belehrungen uber das Seben; über die Mittel, ben mahren Buftand der Augen zu beftim= men, und jedes Individuum in den Stand zu fegen, fich die fur feine Mugen paffenden Brillen felbst zu wahlen; Beschreibung eines Inftrumentes (Optometers), um die Rurg- ober Beitsichtigkeit ber Mugen gu messen; neue Analyse des Sonnenlichtes; zc. Für Jeden, der optische Instrumente gebraucht, fowie insbesondere fur Uftronomen, Naturforscher, Verfertiger optischer Instrumente und alle Diejenigen, welche Handel mit denfelben treiben. Mit 4 Tafeln Ubbildungen. 8. Preis 1 Thir. 12 aGr.

R. Nicholfon's Unweifung zur Kenntniß, Prufung, Unwendung und Berfertigung aller Urten

Thermometer, Barometer, Harometer, Hogrometer, Opprometer, Ardometer, Hogrometer u. dergl. m. nach den neuesten Erfindungen und Berbefferungen. Nebst Belehrungen über die specifische Schwere und vergleichenden Tabellen ber verschiedenen Skalen von Reaumur, Celfius, Fahrenheit, Baume und Undern. Eine nugliche Schrift fur jeden Physiker, Chemiker, Pharmazeuten, Laboranten, Deftillateur, Branntweinbrenner zc., fowie fur alle Diejenigen, welche sich mit der Berfertigung von dergleichen Instrumenten beschäftigen ober folche erlernen wollen. Zweite, verbefferte Auflage. Mit 106 Abbilbungen. gr. 8. Preis 1 Thir. 8 gGr.

> E. P. Danger: Die Runst der Glasblaserei

vor dem Lothrohre und an der Lampe. Der Darstellung eines neuen Berfahrens, um alle physikalischen und chemischen Instrumente, welche in den Bereich dieser Kunft gehoren, als Barometer, Thermometer, Ardometer, Beber u. f. w. mit bem geringften Roften : Aufwande und auf bie leichteste Urt zu verfertigen. Mus bem Frangofischen übersett. Mit 4 Tafeln Ubbilbungen. 8. Preis 20 aGr.

## 3. A. L. Richter's Handbuch ber popularen Aftronomie

für die gebildeten Stände, insbesondere für denkende, wenn auch der Mathematik nur wenig oder gar nicht kundige Leser. 2 Theile. Mit 1 Utlas Ubbildungen und 3 Tabellen. 8. Preis 6 Thir. 20 gGr.

Die Uftronomie ift die Krone der Naturwiffenschaften; sie ent= halt bas geistige Clement in einem folchen Grabe, bag fie barin fast alle andere Wiffenschaften übertrifft und unmittelbar babin wirkt, bie hochsten Ibeen des Wahren, Schonen und Guten in der Geele ber= vorzurufen. Darum fpricht fie benn auch Jeben an, beffen inneres Selbst noch nicht gang verkruppelt ift; ja, bas bloge Unschaun bes geftirnten himmels erweckt schon in ber Seele, auch bes Ununterrichtet= ften, eine Menge von Borftellungen und Empfindungen, die ihn erhe= ben und lautern und mit Uhnungen bes Unfichtbaren erfullen. es doch, als ob eine geheime Zaubermacht den Menschen zu jenen glanzenden Gestirnen hinzoge, wenn er sie in ruhigem Schweigen ihre Bahnen dahin mandeln fieht, als ob nicht hier, fondern dort die mahre Heimath seines Geistes ware, als ob er Flügel bekommen muffe, um fich aufzuschwingen, wo Drion sich gurtet und der Schwan seine Sils berfittige entfaltet. Daber wird denn Kenntnik der Sternwiffenschaft auch im großen Publikum als ein allgemeines Bedurfniß gefühlt. Der Berfasser hat sich die Aufgabe gestellt, auch den Laien in der Mathematik bahin zu bringen, bag er bie Sauptlehren der Uftronomie nicht nur historisch erfasse, sondern sie auch nach ihren Grunden verftebe, und ihn in den Stand zu fegen, daß er mit Ueberzeugung einsehe, wie es bem Denker möglich sei, in die Tiefen bes himmels einzubringen, Bu bem Ende hat ber Berfaffer bei feinem Bortrage guvorberft bloß auf Elementarmathematik Ruckficht genommen, ohne ben bobern Ralful zu Bilfe zu nehmen. - Wir durfen dieses Werk, bas den Namen eines als Gelehrten und Schriftsteller allgemein geachteten Mannes an der Stirn tragt, nicht noch besonders lobend empfehlen wollen.

Der Rec. im »Literaturblatte« von Menzel rühmt ben Vortrag überall gründlich und beutlich und wenn auch kein in der Geometrie ganz Unbewanderter in den Tempel der Urania treten darf, so bezeugen wir dem Verf. gern, daß er alles gethan hat, seinen Lesern die mathematische Mühe zu erleichtern. Nach Mittheilung verschiedener interessanter Unsichten aus dem Werke selbst schließt der Rec. mit den Worten: »Man wird es dem Verf. Dank für die Erleichterung eines wissenschaftlichen Vortrages durch so angenehme Vilder wissen, und Ref. verläßt das Werk mit bereitwilliger Anerkennung dieses seltenen Ver-

bienstes.« Menzel's Literaturbl. 1834 Mro. 45.

# M. G. Pontécoulant's analytische Theorie des Weltsystems.

Aus dem Französischen von Dr. J. G. Hartmann. Zwei Bände. gr. 8. Preis 3 Thlr. 8 gr.

Die vorzüglichsten neuern Entdeckungen in der Theorie des Weltsystems verdanken wir Laplace und Lagrange. Laplace hat sie in seiner Mechanik des Himmels detaillirt dargestellt, und dies Werk ist das schönste und vollständigste, das wir über physische Astronomie besitzen. Indessen gestatten es die großen Fortschritte der Analysis seit den letzten zwanzig Jahren, die in diesem Werke vorhandenen Hauptschwierigkeiten, welche das Studium desselben so mühsam machen, fortzuschaffen. Die Theorie des Weltsystems läßts sich jetzt mit einer Klarheit und in einem Zusammenhange darstellen, wodurch ein Gesammtüberblick aller ihrer Theile möglich wird. Die angewandten Methoden haben die glücklichen Verbesserungen erlitten, die Zeit und Erfahrung immer den Werken der Mathematiker zuführen: sie sind in ihrer Verallgemeinerung einfacher geworden. Herr Pontécoulant hat in dem gegenwärtigen Werke die Resultate so vieler nützlicher Arbeiten zusammengefaßt; er hat die Theorien so vollständig entwickelt, daß alle Dunkelheiten verschwinden, und die beigefügten numerischen Beispiele erleichtern deren Anwendung. Hat eine Wissenschaft, erschöpft durch die Anstrengung der gewaltigsten Geister, den Grad von Vollendung erreicht, daß die Grenzen der menschlichen Erkenntniß sie nicht mehr weiter zu führen vermögen, dann bleibt nur ein Mittel zur Beschleunigung ihrer Fortschritte übrig, nämlich ihre Eingänge mehr zugänglich zu machen, für die bisher angewendeten complicirten Methoden einfachere einzuführen, und immer daran zu denken, daß in den Werken der Menschen, wie in denen der Natur, die Einfachheit ein Attribut der Vollkommenheit ist.

# Lehrbuch der Chemie

von J. J. Berzelius.

In gedrängter Form. Bearbeitet und mit den nöthigen Nachträgen versehen von Fr. Schwarze. 4 Bände (in groß Octav, mit Abbildungen), welche in 8 Heften, jedes zu 18 Ggr., ausgegeben werden. Das Ganze kostet folglich nur 6 Thlr.

Das dritte Heft ist so eben erschienen und liegt in allen Buch-

handlungen zur Ansicht bereit.

Runstbuch

zum Nuten und Vergnügen für die erwach senere Jugend. Enthaltend Anweisungen, alle Arten von Kunst-, Lust- und Wasserfeuerwerken selbst zu versertigen; kleine Lustballons zu machen und steigen zu lassen; Thiere, besonders Bögel auszustopfen; Figuren, Früchte und andere Gegenstände in Wachs zu bossiren; Schaumunzen abzugießen; Bögel zu fangen und abzurichten; Kupfersiche, Gemälde und Zeichnungen, ohne selbst Kunster zu sein, zu copiren; sie auf Gips, Holz und Glas abzuziehen, zu malen, zu vergolden und zu versilbern; Silhouetten zu machen; Pflanzen wie in Kupfer gestochen, abzudruk-

ken; Buften, Bilber und andere erhabene Figuren, als Thiere, Boget u. f. w., aus Gips, Holz, Metall und Papiermache kunstlich zu formen; Schmetterlinge und Käfer zu fangen, zu spannen und zu sammeln; nehst vielen andern wissenswerthen und nühlichen Belehrungen. Mit 2 Kupfertafeln. 8. geh. Preis I Thir. 8 Ggr.

Beschreibung und Abbildung der in letter Zeit neuerfundenen und verbesserten

Luftpumpen.

Herausgegeben von Unton Müller. Mit 2 Tafeln Ubbildungen. 8. Preis 12 Ggr.

Beschreibung und Abbitdung der neuesten, verbesserten Wasser= und Luftpumpen

und Presmaschinen, besonders hydraulischer Pressen, so wie von Werkzeugen und Instrumenten zur Anlegung und Erhaltung der Brunnen. Nach den neuesten und zweckmäßigsten englischen, französischen und deutschen Ersindungen. Bon Eman. Klinghorn. Mit 87 Abbilzbungen. 8. Preis 16 Egr.

Die Fabrikation des Glases

nach ben neuesten Erfindungen und Verbesserungen. Von Bowles. Nach bem Englischen bearbeitet. Mit Abbildungen. 8. Preis 20 Ggr.

Praktisches Handbuch der Mechanik,

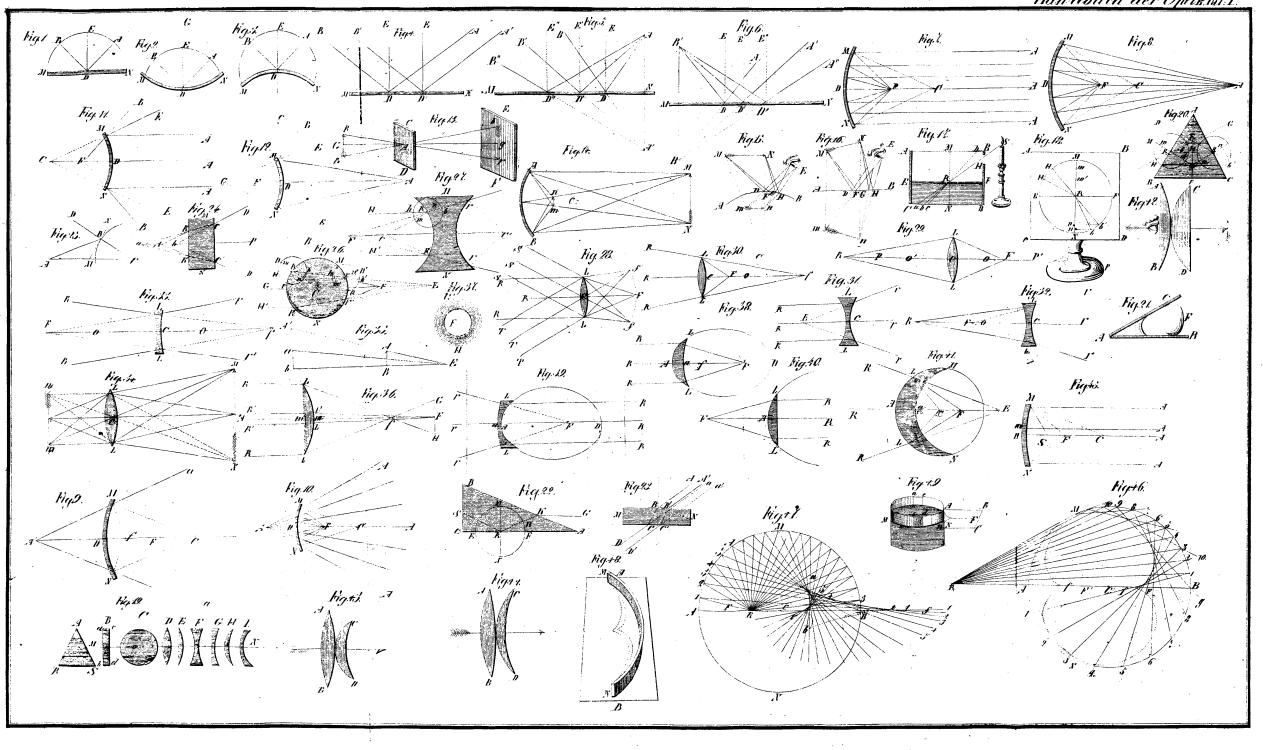
für Künstler, Fabrikanten und Handwerker, insbesondere für Mühlenund Maschinenbauer, Uhrmacher, Gold- und Silberarbeiter, Eisen- und Stahlarbeiter, Schlosser, Messerschmiede, Maurer, Zimmerleute, Wagenmacher, Stellmacher, Tischler, Drechster, Schmiede, Blankschmiede, Kupferschmiede, Klempner, Zinn- und Schriftgießer, Gelb- und Nothgießer, Gürtler, Feilenhauer, Schwertseger, Schleiser, Polirer, Ziegelbrenner, Fuhrleute u. m. a. Nach der zwölsten englischen Driginal-Uusgabe übesett. 2 Theile. Mit 17 Tafeln Ubbildungen. 8.

Poller's Kunft, alle Arten von Zeichnungen, als Blumen, Thiere, Landschaften, Portraits u. f. w., in

Preis 2 Thir. 12 Gar.

Glas zu ätzen.

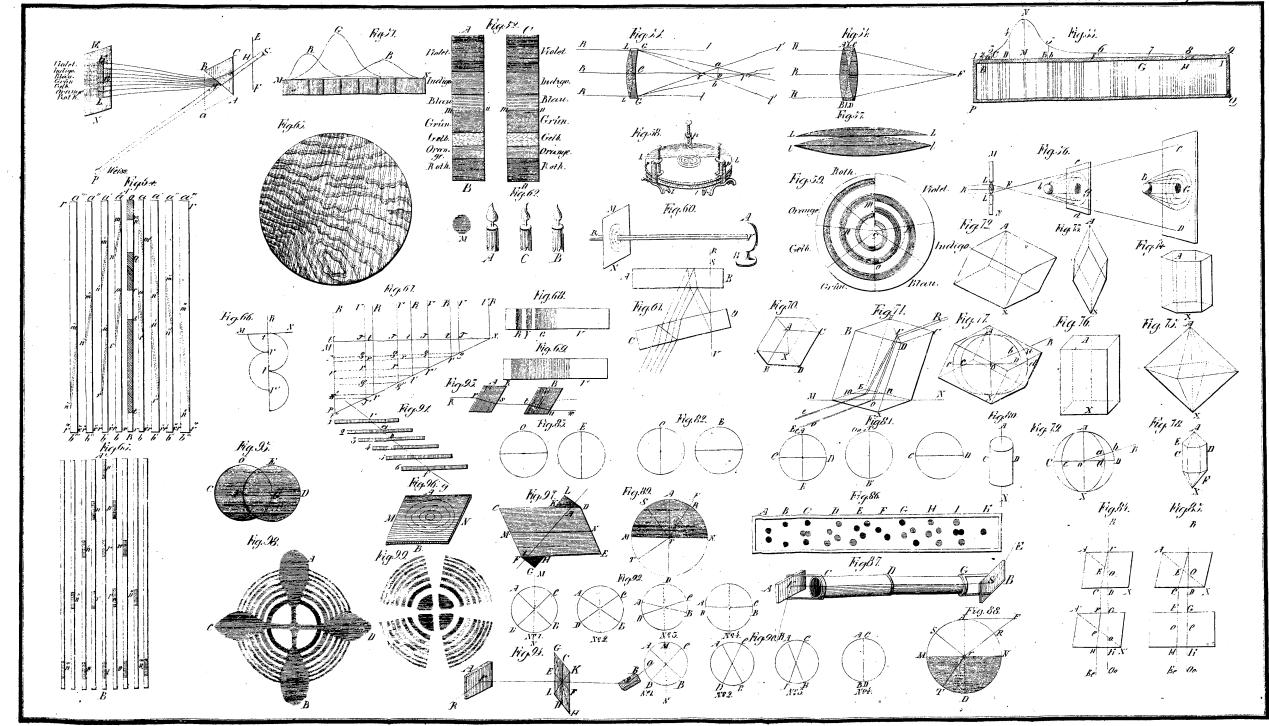
Eine Erfindung der neuesten Zeit. Für Zeichner, Silhouettirer zc. Mit einer lithographirten Tafel, die Abbildungen der dazu nothigen Gerathschaften enthaltend. 8. geh. Preis 10 Ggr.







Handbuch der Optik Tal II.





# Populares, vollståndiges Handbuch

ber

# Dptif.

Bon

# Dr. Brewster,

Mitgliebe ber konigl. Societat, correspondirendem Mitgliebe der Akabemie der Wiffenschaften zu Paris, Ehrenmitgliebe der Akabemien zu Petersburg, Stockholm, Göttingen, Copenhagen' u. f. w.

In's Deutsche überfest

von

Dr. J. Hartmann.

Zweiter Band.

Mit 2 Tafeln Abbildungen.

Duedlinburg und Leipzig. Druck und Bertag von Gottfr. Baffe. 1835.



# Snhalt bes zweiten und legten Baabes.

			Seite
Can.	23.	Spftem farbiger Ringe in ben Krnstallen mit zwei Uren	1
•		Holarisationsintenfitaten einiger Krystalle mit zwei Uren	5
Cap.	24.	Interferenz bes polarifirten Lichtes. Urfache ber Farbe ber Ern=	
		stallisirten Körper	7
Cap.	25.	Polarisirende Structur bes Unalzims	11
Cap.	26.	Kreisformige Polarifirung	13
		Rreisformige Polarisirung in ben fluffigen Rorpern	17
		Krystalle, welche die Ebenen von der Rechten zur Linken wenden	_
<b>~</b> .		Krystalle, welche bie Ebenen von der Linken zur Nechten wenden	
wap.	27.	Elliptische Polarisirung; Wirkung ber Metalle auf bas Licht . Elliptische Polarisirung	20
		Elliptische Polarisirung	~
		flerionsehene polaristen	24
Gan	28.	Polarifirende Structur erzeugt burch Erhigung, Abkaltung, Druck,	44
eup.	20.	Ausbehnung und Erhartung	27
		I. Borübergehender Ginfluß ber Barme und Ralte	_
		1) Glascylinder mit einer positiven Ure boppelter Brechung	
		2) Glascylinder mit einer negativen Are doppelter Brechung	28
		3) Ovale Platten mit zwei Aren boppelter Brechung	-
		4) Glaswurfel mit boppelter Brechung	29
		5) Rechtedige Glasplatten mit Ebenen von nicht boppelter	
		Brechung	****
		6) Glaskugeln u. f. w. mit unzähligen Axen boppelter Bre-	
		dhung	31
		7) Glassphäroibe mit einer doppelt brechenden Are längs ber Rotationsare und mit zwei Aren längs ber Aequatorial=	
		burchmesser	
		8) Einsluß ber Warme auf regulare Krystalle	
		II. Dauernber Einfluß einer plötlichen Abkaltung	32
		III. Einfluß bes Druckes und ber Ausbehnung	34
		IV. Ginfluß der Erhärtung	35
Gan.		Phanomene zusammengesetter ober facettirter Krystalle	36
Cap.	30.	Dichroismus ober boppelte Farbe ber Korper; Ubforption bes	•
C 11 7 1		polarisirten Lichtes	40
		Farbe ber beiben Bilber in ben einarigen Kryftallen	41
		Farbe ber beiben Bilber in ben zweiarigen Kryftallen	43
		Allgemeine Bemerkungen über die doppelte Strahlenbrechung .	44
,		Dritter Ubschnitt.	
าเทพ	anh.	ung der optischen Principe auf die Erklärung der I	0 A -
will	CHOI		·u=
		turerscheinungen.	
Cap.	31.	Die ungewöhnliche Strahlenbrechung	46
Tap.	32.	Der Regenbogen	54

		•					2		Seite
œ		ase Wines Wohonsonnen und Watermann.							
Gap.	. 33.	. Höfe, Ringe, Nebensonnen und Nebenmonde Farbe der Körper in der Natur		·•	•	• •	•	•	59
Cap.	, 34.	. Haive ver siviper in ver Haiff	•	•		•	•	•	66
wap.	35,	Das Auge und bas Sehen	•	•	•	•	•		72
œ		Bufällige Farben und farbige Schatten .	•	•		•	•	•	
Gap.	30.	Sulumide Batoen mit latvide Schutten .	•	•	• •	•	•	•	88
		Vierter Ubschnitt.							
		Optische Instrumente.	•						
Œ a n	37	Krumme und ebene Spiegel							97
Cup.	911	Raleihasten	•	•	• •	•	•	•	.98
		Kaleidoskop	•	•	•	•	•	•	100
		Conver = und Concavspiegel	•	•	•	•	•	•	101
		Gniinheriniegel	•		•	•	•		102
Gan	38.	Cylinberspiegel			•	-	•	•	103
eup.	30.	Brennaldfer und Erleuchtungelinsen			•	•	•	•	104
GAN	30	Brennglafer und Erleuchtungslinfen				•	•	•	106
е и р.	35.	Prismatische Linsen	•	•	• •	•	•	•	
		Bufammengefette und veranderliche Prismen			•	•	•	•	107
		Multiplicirender Spiegel		•	•	•	•	:	
a. n	40				:		•	•	103
euγ.	40.	Magische Laterne			-	-	•	•	111
		Magische Laterne			-	-	•	•	113
Gan.	41.	Mitroffope						·	
e u p	***	Einfaches Mikroftop Zusammengesetes Mikroskop			_				
		Busammengesettes Mikroskop				-			117
		Resectirende Mikroskope		•	Ī	·	•	·	120
		Mikroskopische Objecte			·	Ĭ	·		121
		Regeln für mieroftopische Beobachtungen							122
		Connenmikroskop					_	-	123
Gan.		Refractoren und Reflectoren			,				
~		Ustronomisches Fernrohr							
		Erbfernrohr		:					125
		Stalilaira Fornrohr		•	٠.				
		Gregorn's Reflector	٠						
		Caffegrain's Fernrohr							127
		Momton's Fornrohr							
		Herschel's Kernrohr	٠						130
		Mamage's Kernropr							131
Jap. 4	43.	Uchromatische Fernröhre							_
	•	Uchromatisches Deular							134
		Kernrohr mit Orisma							136
		Achromatische Loranetten mit einer einzigen Li	nfe						138
	9	Barlow's achromatisches Fernrohr							_
	- 7	Uchromatische Sonnenteleskope mit einfachen	Ein'	fen					140
	9	Berbefferung ber unvollkommen achromatischen	: F	rnr	õhre	2			141
		Erster Unhang.							
	9	Tabellen ber Brechungserponenten							142
	-	Tabelle ber zerstreuenden Krafte							144
	9	Tabelle der transparenten Körper		•			_		146
	•		-		-	•	4		
		Zweiter Anhang.							1.60
		Cournant's Glaspolirmaschine					•	•	148
		Legen's Glasschleifmaschine	-	•	^	•	•	-	153

#### Dreiundzwanzigstes Capitel.

Spstem farbiger Ringe in den Krystallen mit zwei Uren. §. 119.

Man war lange Zeit der Meinung, daß sämmtliche Arnstalle nur eine einzige Are doppelter Brechung håtten; allein nachdem in dem Topas und in andern Mineralien ein doppeltes System von Ningen entdeckt worden war, fand ich, daß diese Mineralien zwei Aren der doppelten Brechung und der Polarisation besigen, und daß das Vorshandensein zweier Aren eine große Anzahl künstlicher oder natürlicher Arnstalle charakterisitt.

Das doppelten Ringsystems der vielmehr eins von den Stücken des doppelten Ringsystems zeigte sich mir im Topas, während ich längs der Ure eines Topases durchsah, der einen Theil des Tageslichtes reflectirte, welches sich dergestalt polarisit fand, daß man es ohne Hilfe einer Zerlegungs = oder Polarisationsplatte erblickte. In diesen und in vielen andern Mineralien sind jedoch die Uren der doppelten Breschung so gegen einander geneigt, daß man die beiden Ringsysteme nicht zu gleicher Zeit sehen kann. Ich will sie deshalb am Salpeter beschreiben, in welchem ich sie gleichfalls entdeckte, und welcher mir zur Untersuchung mehrer ihrer Eigenschaften diente.

Der Salpeter ist eine kunstliche Substanz, die in Prismen mit sechs Kanten und unter Winkeln von 120° krystallisirt. Er gehört dem prismatischen Systeme von Mohs an, und hat folglich zwei Uren boppelter Brechung, langs welcher der Lichtbuschel ungetheilt durchgeht. Tebe der Uren ist um  $2\frac{1}{2}$ ° gegen die Ure des Prisma geneigt; ihre gegenseitige Neigung beträgt ungefähr  $50^\circ$ . Schneidet man ein Stuck Salpeter mit einem Messer, worauf man mit einem Hammer schlägt, polirt man zwei ebene auf die Ure des Prisma senkrechte Flächen dergestalt, daß man ihm eine Dicke von  $\frac{1}{6}$  bis  $\frac{1}{8}$  Joll gibt, und läßt Optik, II.

bann ben polarisirten Lichtstrahl rs (Fig. 94) langs ber Are bes Prisma durchgeben, indem man ben Krystall auf der einen Seite so nahe als möglich an die Platte B und auf der andern so nahe als möglich an's Auge bringt, so erblickt man das doppelte Ringspstem AB (Fig. 100), wenn die durch die Aren des Salpeters gehende Sbene in der ursprünglichen Polarisationsebene oder in der Resterionsebene rsE (Fig. 94) liegt, und das Ringspstem (Fig. 101), wenn dieselbe Sbene gegen eine der beiden letztern Sbenen um 45° geneigt ist. Beim Uebergange von Fig. 100 zu Fig. 101 nehmen die schwarzen Linien die Gestalt der Fig. 102 und 103 an.

Die Ringspsteme haben im Allgemeinen diesetben Farben, welche bunne Plattchen oder die Ringspsteme um eine einzige Are haben. Die Farben fangen in den Mittelpunkten A und B jedes Systems an; in einer gewissen Entfernung aber, welche in Fig. 100 dem sechsten Ringe entspricht, liegen die Ringe, statt zurückzukehren und die Pole A und B zu umkreisen, um diese Pole, wie eine Ellipse um ihre Brennpunkte.

Eine Verminderung der Dicke der Salpeterplatte vergrößert die Ringe und der fünfte Ring umgibt die beiden Pole. Bei einer noch geringern Dicke umkreiset sie die vierte und sofort, die endlich die Ringe sammtlich die beiden Pole umgeben, und das System einem um eine einzige Are liegenden Systeme sehr ähnlich sieht. Der Ort der beiden Pole A und B ändert sich niemals; die schwarzen Linien AB und CD dagegen werden breit und unbestimmt, die sich endlich das ganze System von einem einsachen Systeme vorzüglich nur durch das ovale Ansehen der Ringe unterscheidet.

Macht man die Salpeterplatte dicker, so verkleinern sich die Ringe, ihre Farben verlieren die Achnlichkeit mit denen der Newtonschen Eabelle und fangen nicht mehr in den Polen A und B an, sondern in virtuellen Polen neben jenen. Zwischen den Polen ist die Farbe der Ringe roth, außerhalb blau; die große Masse der Ringe ist rosenzoth und grun.

Da in jedem Theile derselben krummen Linie dieselbe Farbe vorshanden ist, so hat man diesen Linien den Namen der isochromatischen (gleichfarbigen) gegeben.

Die Linien ober Uren, langs welcher es keine boppelte Brechung ober Polarisation gibt und beren Pole A und B (Fig. 100) sind, heis

ßen optische Aren, Aren ber Nichtpolarisation, Aren ber Compensation oder resultirende Aren, weil sie nicht wirklich Aren, sondern nur Linien sind, langs welcher die entgegengesetzten Wirkungen der beiden Aren sich verbinden oder vernichten.

§. 120.

In mehren krystallisitten Körpern, z. B. im Salpeter und Arrazgonit, wo die Neigung der resultirenden Aren A und B (Fig. 100) klein ist, kann man die beiden Ringsysteme zu gleicher Zeit wahrnehmen; ist dagegen die Neigung der Aren groß, wie z. B. im Topaß, im schwefelsauren Eisen u. s. w., so läßt sich nur eins dieser Spesteme wahrnehmen, und man erblickt dieses sehr gut, wenn man eine Platte abbricht und zwei auf die Are der Ringe senkrechte Flächen postirt. Im Glimmer und im Topaß, so wie in mehren andern Mineralien ist die Hauptspaltungssläche gegen die beiden resultirenden Aren gleichmäßig geneigt, so daß man in diesen Körpern die beiden Ringssysteme leicht sinden und zeigen kann.

Es fei & B. MN (Fig. 104) eine Topasplatte so gespalten, daß ihre Klache senkrecht auf die Are des Prisma ist, in welchem dieser Korper krystallisitt. Bringt man die Platte dergestalt in den Apparat (Fig. 94), daß der Lichtstrahl rs (Fig. 104) durchgeht, und fangt das Auge den von der Zerlegungsplatte B ressektirten Strahl auf, so sieht man in der Richtung dieses Strahls ein System ovaler Ringe wie (Fig. 105). Eben so erblicht man, wenn das polarisitte Licht längs der Linie CBdD durchgelassen wird, ein anderes dem erstern vollkommen ahnliches System.

Die Linien CBdD und ABeE find folglich die resultirenden Uren des Topases. Der Winkel ABC beträgt nahe 121° 16'; der Reisgungswinkel der gebrochenen Strahlen Bd und Be dagegen, also der Winkel ABC oder dBe beträgt nur 65°, welches folglich die Neigung der optischen oder resultirenden Uren des Topases ist.

Denkt man sich die Salpeterplatte in einer der Lagen befestigt, welche die Ringe (Fig. 100, 101, 102 oder 103) geben, und dreht man dann die Platte B, so sieht man in den Azimuthen von 90° und 270° Ningspsteme, die sich einander erganzen, worin das schwarze Kreuz (Fig. 100) und die schwarzen hyperbolischen Linien (Fig. 101 und 103) weiß, und alle übrigen Theile dunkel, das Roth grun, das

Grun roth u. f. w. find, wie in einem Ringspftem mit einer einzigen Ure.

In den vorstehenden Beobachtungen wurde angenommen, daß die Polarisation des einfallenden Lichts zur Erzeugung der Ninge nothwendig sei; in gewissen Fällen lassen sie sich jedoch durch das gewöhnliche Licht mit Hilfe von Zerlegungsplatten, oder durch das gewöhnliche Licht ohne Zerlegungsplatte hervordringen, mitunter sogar ohne daß das Licht zerlegt oder polarisit ist. Fällt z. B. auf den Topas (Kig. 104) gemeines Licht in der Nichtung AB so auf, daß es långs einer der resultirenden Uren Be gebrochen, in e von der Hintersläche restettirt wird, und in e in's Auge gelangt, so sieht man nach seiner Resterion von der Zerlegungsplatte das Ningspstem (Kig. 105); ist der Lichtbüschel AB polarisit, so erblickt man in e diese Ninge ohne Zerlegungsplatte. Mehrere andere merkwürdige Phånomene dieser Urt habe ich in den Philosophical Transactions vom Sahre 1814 S. 203 und 211 mitgetheilt.

Ich habe mehrere Salpeterkrystalle gefunden, welche Ringe ohne polarisites Licht und ohne Zerlegungsplatte gaben. Uuch fand Hersichel biese Eigenschaft an einigen Arnstallen von kohlensaurer Pottasche.

§. 121.

Stellt man biefe Berfuche ftatt mit weißem Lichte mit geich= artigem polarifirten Lichte an, fo find bie Ringe lebhafte frumme Linien, getrennt burch bunfle 3mifchenraume, und haben immer einerlei Farbe mit dem angewandten Lichte. Bei mehreren Rryftallen ift ber Unterschied in der Große der Ringe, die man bei verschiedenen Farben erblickt, nicht fehr bedeutend, und die Pole A und B andern ihren Berichel fand jeboch Rryftall, g. B. Goda und Plat nur wenig. weinsteinfaure Pottafche, bei welchen die Menderung in der Große der Ringe fehr bedeutend mar; die größten Ringe erhielt er im Roth, die fleinften im Biolet; ber Abstand AB (Fig 100 und 101) ober bie Neigung der resultirenden Uren anderte fich von 56° fur bas Biolett bis zu 76° fur bas Roth, und hatte fur bie 3wifchenfarben mittlere Werthe; bie Mittelpunkte der verschiedenen Syfteme lagen in der Linie AB. Werben alle diefe Ringfpfteme mit einander verbunden, wie in weißem Lichte, fo wird bas erhaltene Suftem irregular, indem bie beiben ovalen Mittelpunkte ober die Balften ber Farben erfter Ordnung lange Spectra ober Schwange bilben, bestehend aus Roth, Grun

und Biolet und indem die Enden aller übrigen Ringe roth angerhalb der resultirenden Uren und blau innerhalb derfelben sind.

Herschel fand andere Arnstalle, bei benen die kleinsten Binge sich im Roth, die größten im Biolet fanden; die Neigung AB bei beiden Uren hatte ihr Minimum im Noth und ihr Maximum im Biolet.

In allen Arystallen bieser Art ist die Abweichung der Farben der Ringe, die man im weißen Lichte der Newton'schen Tabelle sieht, sehr bedeutend und läßt sich nach den obigen Principien bestimmen. Ich fand, daß diese Abweichung selbst in Arystallen mit einer einzigen Are doppelter Brechung und mit einem einzigen Ringsystem sehr bedeutend war, wie z. B. beim Apophyllit, wo die Ringe sast keine andere Farbe haben als eine Reihe von grunlichem Gelb und von rothelichem Biolet. Herschel betrachtete diese Ringe in gleichartigem Lichte und fand das System in den Strahlen des einen Endes des Spectrums negativ, in denen des andern Endes positiv, und im gels ben Lichte gar keine Ringe.

Eine ahnliche eben so merkwurdige Anomalie habe ich am Glauberit gefunden, einem Krystalle, welches zwei Aren doppelter Brechung ober zwei Ringspsteme fur das rothe Licht, und ein negatives System fur das Biolet hat.

### 6. 122.

Das Sonderbare in diesen Phanomenen verschwindet und läst sich genau bestimmen, wenn man annimmt, daß die resultirenden Aren in den doppeltarigen Krystallen, oder die eine Are in den einarigen Krystallen mit einem von der Newton'schen Tabelle abweichenden Ringsysteme, bloß scheindare oder Compensationsaren sind, die durch die entgegengesette Wirkung zweier oder mehrerer senkrechter Aren hervorzgebracht werden, von denen die Hauptare den Winkel der beiden ressultirenden Aren halbirt. Mit Halfe dieser Annahme lassen sich die Phanomene dieser Krystalle mit eben so viel Bestimmtheit ausrechnen, als die Bewegungen der Himmelskörper.

Das Verfahren wird aus Folgendem klar. Es fei ABCD (Fig. 106) ein boppeltariger Rugelkrystall; P, P, seien die Pole der Aren, O der sie halbirende Punkt, und AB eine durch O gehende Linie senkt auf die durch PP gezogene Linie CD. Gefetzt nun, es ginge eine auf die Sbene ABCD senkrechte Are durch O, so lassen sich alle Phas

nomene diefer Rryftalle erklaren, wenn man annimmt, daß bie burch O gehende Ure die Sauptare ift und bag die andere Ure langs der Durchmeffer AB und CD liegt. Liegt fie lange CD, fo muffen bie Uren O und CD beibe entweder positiv ober negativ fein; lange AB, fo muß die eine positiv, die andere negativ fein. Wir mollen ber Deutlichkeit halber annehmen, die beiden alle Phanomene er= zeugenden fenkrechten Uren AB und CD feien beibe positiv oder nega= tiv, indem wir die Upe O gang fallen laffen. Es feien AOB und CPPD Projectionen großter Rugelfreise, fo find PP die Punfte, mo bie Ure AB die Wirkung von CD vernichtet, b. h. wo die von jeder Ure erzeugten Farben gleich und entgegengefest find. nun an, die Ape CP habe 60°, so erzeugt, weil AB 90° hat, CD bei 60° biefelbe Farbe als AB bei 90°; es verhalt fich daher bie Polarifationsintenfitat von CD zu der von AB wie das Quadrat des Sinus von 90° zu dem Quadrate bes Sinus von 60°, oder wie 1 Sat man auf diese Beise die Dozu 0,75, oder wie 100 zu 75. larisationsftarte jeder Ure bestimmt, fo findet sich leicht nach der oben mitgetheilten Methode die Farbe, welche jede Ure fur fich bei einer gegebenen Reigung erzeugt.

Es fei E ein Punkt ber Augelflache und die in diesem Punkte erzeugten Farben 9 oder Blau zweiter Ordnung fur CD, und 16 oder Grun dritter Ordnung fur AB. Gesett, die Neigung der durch AE und CE gelegten Sbenen oder der sphärische Winkel CEA sei bestimmt, so ist die Farbe im Punkte E gleich der Diagonale eines Pascallelogramms, dessen Seiten 9 und 16 und dessen Winkel das Doppelte des Winkels CEA ist. Dieses Geset, welches allgemein gilt und sich auf die doppelte Brechung anwenden läßt, wurde von Viot und Fresnel bestätigt; der letztere hat zugleich gezeigt, daß es mit dem aus der Undulationstheorie abgeleiteten Gesetze vollkommen überzeinstimmt.

Sind die Aren AB und CD gleich, so erzeugen sie diesetbe Farbe bei gleicher Neigung, b. h. sie compensiren sich in einem einzigen Punkte. O und erzeugen um O baffelbe farbige Ningspstem, als wenn O ein Bogen doppelter Brechung ware von entgegengesetzer Wirkung mit AB und CD. Hat die Are AB dieselbe verhältnismäßige Wirkung auf jeden der verschiedenfarbigen Strahlen, wie CD, so sindet in O, dem Mittelpunkte der resultirenden Systeme, eine genaue Compensation

statt und die Farben sind genau die der Newton'schen Tabelle. Uebt aber jede Are eine verschiedene verhaltnismäßige Wirkung auf die farbigen Strahlen aus, so findet für einige Strahlen, d. B. für Wiolett eine Compensation in O statt, während sie für Roth sich auf jeder Seite von O sindet; der Krystall hat also in diesem Falle eine Are für das Violett und zwei für das Noth, wie der Glauberit.

Das Phanomen des Apophyllits erklart fich auf dieselbe Weise burch zwei gleiche negative Aren AB und CD, und eine positive O.

Aus dieser Berbindungsart der Wirkung verschiedener senkrechter Aren folgt, daß drei gleiche und rechtwinkliche Aren, die alle positiv oder alle negativ sind, sich gegenseitig in jedem Punkte der Augel vernichten, und dieselbe Wirkung hervordringen, als wenn der Arystall weder doppelte Brechung noch Polarisation håtte. Aus diesem Prinscipe habe ich die Abwesenheit der doppelten Brechung in allen Arystallen des Tesseralsystems von Mohs erklärt, indem jede ihrer Grundsformen drei rechtwinkliche ähnlich liegende Aren hat. Ist eine dieser Aren der andern nicht vollkommen gleich und die Arystallisation nicht durchaus gleichförmig, so nimmt man Spuren doppelter Brechung wahr, wie dies bei der kochsalssauren Soda, beim Diamant und bei andern krystallisitren Körpern der Fall ist.

§. 123.

Nachstehende Tabelle enthalt die Polarisationeintensita einiger doppelariger Krystalle nach Herschel's Angaben

Polarisationsintensitäten einiger doppelariger Krystalle.									
Krystalle	Reigung ber Apen.								
Salveter	T i	7400	0,000135 Boll						
Urchybrit	430 48'	1900	0,000526 =						
Glimmer	450	1307	0,000765 =						
Schwefelfaurer Barnt		521	0,001920 =						
Heulandit (weißer)	540 17'	249	0,004021 =						

Bierundzwanzigstes Capitel. Interferenz des polarisirten Lichtes und Ursache der Farben der krystallisirten Körper.

§. 124.

Nachdem wir die Sauptphanomene ber Farben ber regelmäßig fruftallifirten Korper mit einer ober zwei Uren boppelter Brechung be-

schrieben haben, gehen wir dazu fort, die Ursache biefer merkwurdigen Phanomene zu erlautern.

Young hat bas große Berbienft, auf bie Erklarung ber burch boppelte Brechung erzeugten Farben zuerft bie Lehre ber Interfereng angewandt zu haben. Fallt ein Lichtbufchel auf eine dunne Platte eines doppelt brechenden Arnftalle, fo theilt er fich in zwei Bufchel, die fich in ber Platte mit verschiedenen ben Brechungeverhaltniffen bes gewöhnlichen und ungewöhnlichen Strahls entsprechenten Gefdwindig= Im Ralkspath bewegt fich ber gewöhnliche Strahl feiten bewegen. rafcher, ale der ungewöhnliche; beide muffen fich daher interferiren und im weißen Lichte um die Ure der doppelten Brechung abwechselnd bunfle und helle Ringe erzeugen. Dies mußte jedoch, zufolge biefer Lehre, sowohl im gemeinen als im polarifirten Lichte ftattfinden, und ba dies nicht ber Fall ift, fo hat man lange Beit die finnreiche Sypothefe von young unberudfichtigt gelaffen. Enblich beschäftigten fich Freenel und Arago febr forgfaltig mit biefem Begenftande, und es gludte ihnen zu beweisen, daß die Erzeugung der Ringe von der Polarifation des einfallenden Lichtbufchels und von feiner nachherigen Berlegung durch eine reflektirte Platte ober burch ein doppelt brechendes Prisma abhangig fei.

Folgendes sind die Gesetze ber Interferenz des polarisirten Lichtes, wie sie Freenel und Arago aufgestellt haben.

1) Interferiren sich zwei in berselben Soene polarisirte Lichtstrahlen, so erzeugen fe burch ihre Interferenz Fransen (Saume) von derzelben Beschaffenheit, als wenn sie gemeines Licht waren.

Die Bestätigung bieses Gesest findet man in der Wiederhoslung der Bersuche des 10. Capitels über die Resserion des Lichtes, wenn man statt des gemeinen Lichts polarisirtes nimmt; in beiden Fällen zeigen sich dieselben Fransen.

2) Sind die beiden Lichtstrahlen unter rechtem Winkel gegen einans der polarisirt, so erzeugen sie keine farbige Fransen unter den Umständen, unter welchen zwei Strahlen gemeinen Lichtes sie erzeugen wurden. Sind die Lichtstrahlen unter Winkeln zwischen 0° und 90° polarisirt, so erzeugen sie Fransen von einem mittelern Glanze, die bei 90° verschwinden und ihren höchsten Glanz bei 0° wieder erhalten, wie in dem ersten Gesete.

Bum Beweise Diefes Gefetes wandten Fresnet und Arago

verschiedene Mittel an. Das einsachste, von dem letzteren erfunden, ist folgendes. Er machte zwei feine Spalten in eine bunne Aupferplatte, stellte diese hinter den Brennpunkt F einer Linse wie in (Fig. 56), und fing den Schatten der Platte auf einem Schirme CD auf, auf welchem man die Fransen erblickte, welche durch die Interserenz des durch die beiden Spalten gehenden Lichtes erzeugt wurden.

Um jedoch die Franfen deutlicher feben zu konnen, betrachtete er fie mit einer Linfe, wie wir oben gezeigt haben. Sierauf bereitete er einen Bundel burchfichtiger Platten, wie A ober B (Fig. 93), aus 15 bunnen Glimmerblattchen oder Planglafern, und fcnitt diefen Bundel mit einem icharfen Inftrumente in zwei Theile. In ber Durchichnittslinie hatten die Platten fo viel wie moglich gleiche Dicke und konnten bas unter 30° einfallende Licht vollständig polarifiren. Die Bunbel wurden vor die Platten geftellt, fo daß fie die Strahlen bes Brenn= punktes F bei einem Ginfallswinkel von 30° auffingen und durch die Glimmerblatter hindurch geben ließen, die in jedem Bundel vor ihrer Trennung fehr nahe bei einander maren. Die Bundel murben auf Uren gestellt, und konnten gedreht werden, um ihrer Polarisationsebene eine parallele, fenfrechte oder beliebig geneigte Lage geben zu konnen. Wurden die Bundel so gestellt, daß die Lichtstrahlen in parallelen Chenen polarifirten, fo gaben die Spalten diefelben Franfen, ale wenn bie Bundel gar nicht damaren; die Flachen verschwanden, wenn bie Licht= strahlen fenerecht auf einander polarifirten. In fammtlichen 3mi= ichenlagen hatten bie Kranfen einen mittlern Glang.

3) Zwei ursprunglich senkrecht auf einander polarisite Strahlen konnen dann in dieselbe Polarisationsebene gebracht werden, ohne beshalb die Kraft zu erhalten, durch ihre Interserenz Fransen zu bilden.

Wenn man in bem vorhergehenden Versuche den doppelt breschen Krystall zwischen das Auge und die Spalten der Rupferplatte bringt, und wenn dann seine Hauptschnittsstäche gegen eine der Polasrisationsebenen der interferirenden Lichtstrahlen unter 45° geneigt ist, so theilt sich jeder Lichtbuschel in zwei gleiche Buschel, polarissit in senkrechte Ebenen, von denen die eine die Hauptschnittsstäche ist. Man müste daher zwei Systeme von Fransen wahrnehmen, das eine erzeugt durch die Interferenz des gewöhnlichen Strahls der rechten Spalte mit dem der linken, das andere durch die Interferenz des ungewöhnlis

den Strahls der rechten Spalte mit dem der linken; man erblickt jedoch diese Fransen nicht.

- 4) Zwei senkrecht auf einander polarisirte und bann in ahnliche Polarisationsebenen gebrachte Lichtstrahlen erzeugen durch ihre Interferenz Fransen wie gewöhnliche Strahlen, wenn sie nur einem Buschel angehören, der ursprünglich in derselben Sbene polarisirt ift.
- 5) Bei ben Phanomenen ber Interferenz, welche burch doppelt gebrochene Lichtstrahlen erzeugt werben, muß man eine Differenz von einer halben Undulation ober Lichtwelle zugestehen, weil einer ber Buschel durch eine unbekannte Ursache um diese Große verzogert wird.

Das zweite biefer beiben Gefete erklart geradezu bie Thatfache, welche Young in Verlegenheit brachte, daß man namlich feine Franfen erblickt, wenn das Licht durch eine dunne Platte doppelter Brechung hindurch geht. Die so erzeugten Buschel konnen durch ihre Interferenz keine Fransen geben, weil sie in entgegengesetten Ebenen polarisirt sind.

Die Erzeugung der Franfen durch die Wirkung der doppelt brethenden Arnstalle auf das polarifirte Licht erklart fich auf folgende Beife. Es fei MN (Fig. 107) der Durchschnitt einer Platte fchme= felfauren Rales CDEF (Fig. 94), B bie Berlegungsplatte, Rr ein auf tie Platte MN fallender polarifirter Lichtftrahl, und O und E ber gewohnliche und ungewohnliche Lichtstrahl, welche durch bie doppelte Bredung ber Platte MN erzeugt werden. Sat nun die Platte MN eine foliche Lage, daß eine ihrer neutralen Uren CD oder EF (Fig. 94) in ber urfprunglichen Polarisationsebene bes Strahls Rr (Fig. 107) fich befindet, fo wird nur einer der Lichtbufchel von B reflektirt. Es fonnein alfo dann durch die Interfereng feine Farben entstehen, weil nur eire einziger Strahl vorhanden ift. In jeder andern Lage der Platte MN dagegen werden beide Strahlen Os und Es von der Platte B reffektirt; und da fie von berfelben Platte in berfelben Cbene polarifirt werben, fo interferiren fie fich nach obigem Befege und erzeugen eine Farbe oder Franse entsprechend der von der verschiedenen Geschwindig= feit herruhrenden Bergogerung des einen Lichtstrahle in der Platte. Mennt man d bas Bergogerungeintervall in ber Platte MN, fo muß man, um das mahre Intervall zu haben, eine halbe Dibration hingurechnen, weil einer ben Strahlen aus dem gewöhnlichen Buftande in

ben ungewohnlichen übergeht. Macht nun die Platte B eine Umbrehung von 20°, wobei MN festbleibt, so wird der Strahl E auf den gewöhnlichen Zustand zurückgeführt, und man muß von dem Verzögerungsintervalle d in der Platte eine halbe Vibration abrechnen, um den wahren Unterschied der Verzögerungsintervalle zu erhalten. Diese differiren also um eine ganze Vibration; mithin ist die Farbe, die entsteht, wenn die Platte B bis zu 90° gedreht wird, die Ergänzungssarbe zu der, welche man erhält, wenn die Platte B sich in der Lage (Fig. 107) besindet.

Werden die Strahlen E und O von einer Doppelspathplatte aufgefangen und zerlegt, so erhalt man zwei gewöhnliche Strahlen, beren Interferenz die Farben bes einen Bilbes, und zwei ungewöhnliche Strahlen, beren Interferenz die Erganzungsfarben des andern Bilbes erzeugt.

Fünfundzwanzigstes Capitel. Polarisirende Struktur des Analzims. §. 125.

In einem frühern Capitel haben wir von der merkwürdigen doppelten Brechung des Unalzims gesprochen. Als Grundsorm dieses Minerals, welches auch Cubizit (Burfelzeolith) heißt, wird von den Mineralogen der Burfel angenommen; ware dies jedoch der Fall, so durfte es keine doppelte Brechung haben. Der Unalzim hat keine ebene Spaltfläche und erscheint in dieser Beziehung wegen seiner ungewöhnlichen Phänomene in der Arystallographie als eine eben so große Unaelogie, wie in der Optik.

Die gewöhnlichste Form bes Analzims ist das sogenannte Skosistetra ster, begrenzt von 24 gleichen und ahnlichen Trapezen; man kann sie ansehen als aus einem Würfel entstanden, von dem man jede Sche durch drei gegen die drei den körperlichen Winkel einschließenden Flächen gleich geneigte Sbenen abgeschnitte hat. Nimmt man an, der Cubus würde von Sbenen durchschnitte welche durch die zwolf Diasgonalen seiner seche Seitenslächen geher, so ist jede dieser Sbenen eine Sbene ohne doppelte Brechurg un' ohne Polarisation; geht also ein polarisiter Lichtstrahl in einer beseigen Richtung hindurch, so gibt er, wenn er sich nur in einer dieser Sbenen besindet, keine polarisite Farbung, wenn man den Arpstall in den Apparat (Fig. 94) bringt. Die

Ebenen ohne doppelte Brechung sind in (Fig. 108 und 109) mit schwarzen Linien bezeichnet. Fallt der polarisitre Strahl in irgend einer Richtung außer diesen Sbenen ein, so theilt er sich in zwei Buschel und gibt die schönsten Farben, die sich sammtlich auf Sbenen ohne doppelte Brechung beziehen. Die doppelte Brechung ist groß genug zur deutlichen Trennung der Bilber, wenn der einfallende Strahl durch zwei beliebige den drei Aren des Körpers oder des Cubus, aus dem er entstanden ist, anliegende Sbenen geht. Das hintere gebrochene Bild ist das ungewöhnliche, und folglich die doppelte Brechung in Bezug auf die Aren, welche auf dem doppelt gebrochene Strahl senkrecht stehen, negativ.

In allen übrigen boppelt brechenden Kryftallen besigt jedes Utom bieselbe boppelte Brechungskraft; in dem Unalzim jedoch variirt biesels be mit dem Quadrate bes Ubstandes von den vorbin genannten Gbenen.

Die schone Vertheilung ber Farben (Fig. 108, 109) zeigt sich nicht auf einmal; man erhalt sie nur, wenn man bas polarisirte Licht in jeder Richtung burch bas Mineral hindurch geben läst.

In mehreren Arpstallen erheben sich die Farben bis zur britten und vierten Ordnung; bei sehr kleinen Arpstallen überschreiten jedoch die Farben das Weiß erster Ordnung nicht. Die Farben sind die ber Newton'schen Tabelle, woraus folgt, daß sie nicht durch eine entgegengesetze unähnliche Wirkung hervorgebracht werden. In den Figuren 108 und 109 sind die Farben durch schwach schattirte Linien dargestellt, welche von den Sbenen auslaufen, worin die doppelte Breschung verschwindet.

Diese Eigenthumlichkeit bes Unalzims ift ein einfacher und leicht anzuwendender mineralischer Charakter, woran man selbst bas unformslichte Stuck bieses Minerals erkennen kann.

Haun war ber erste, welcher die Bemerkung machte, daß dieses Mineral sich durch Reibung nicht elektristren lasse; er gab ihm beshalb den Namen Unalzim. Bebenkt man, daß dasselbe von zahlreichen Sbenen burchschnitten wird, worin entweder kein Uether vorhanden ift, oder worin er durch entgegengesetze Wirkungen neutralisirte Sigenschaften besitht, so kann man diesem Grunde die Schwierigkeit zuschreiben, mit welcher die in dem Minerale enthaltene natürliche Menge von Elektricität durch die Reibung zerlegt wird.

# Sech sun bzwanzigstes Capitel. Kreisformige Polarisation. 6. 126.

In allen einarigen Rryftallen gibt es langs der Ure weder dop= pelte Brechung noch Polarisation, was sich in dem Ringspfteme durch die Abwesenheit alles Lichts in ben Mittelpunkten ber Ringe, Durchschnittspunkten bes schwarzen Rreuges zeigt. Untersucht man jedoch das Ringfpftem einer Platte Bergernftall, deren Seitenflachen fenkrecht auf ber Ure fteben, fo findet fich bas schwarze Rreuz burch einen Ring verwischt, der eine gleichformige Farbung je nach der Dice der Platte aus Roth, Grun oder Blau hat. Fig. 110 ftellt biefe Erscheinung bar; Arago bemerkte fie zuerft im Jahre 1811. Er fand. daß wenn diese Farben burch ein Kalkspathprisma gerlegt murben, die beiden Bilder die erganzenden Farben hatten, daß die Farben fich anberten und in ber newton'ichen Tabelle heruntergingen, wenn bas Prisma gedreht murde; mar g. B. bas ungewohnliche Bild roth, fo wurde es allmählich orangegelb, grun und violet. Er schloß hieraus, baß bie verschiedenartigen Strahlen bei ihrem Durchgange lange ber Ure bes Bergernstalls in verschiedene Cbenen polarifirt murben. Spaterhin behandelte Biot biefen Gegenftand mit mehr Gifer und Erfolg.

Es sei CDEF (Fig. 94) die Quarzplatte, langs beren Are man den polarisirten Lichtstrahl durchgehen läßt. Bringt man das Auge in E über die Zerlegungsplatte, welche wie in der Figur befestigt ift, so sieht man z. B. einen rothen kreiskörmigen Raum in der Mitte der Ringe. Dreht man die Quarzplatte um ihre Are, so geht keine Berzanderung vor; dreht man aber die Platte C von der Rechten zur Linken etwa um 100°, so geht das Roth über in Drange, Gelb, Grun und Violet, wo das letztere die Farbung eines dunkeln Purpurs hat.

Schneibet man aus bemselben Prisma von Bergkrystall eine Platte von doppelter Dicke, und bringt man diese in den Apparat, insbem man die Platte B an ihre Stelle läßt, so erhält man eine von der ersten Platte verschiedene Farbe; dricht man aber die Platte B 100° weiter, so erhält die Färbung ihre geringste Stärke, d. h. sie wird ein dunkles Violet. Mit einer dreimal so dicken Platte erhält man denselben Farbengrad, wenn man die Platte B 100° weiter dreht; so geht dies fort, die die Dicke sehr groß wird, wo dann die Platte B mehrere vollständige Umdrehungen erlitten hat. Dabei könnte man

benn eine solche Dicke getroffen haben, daß die Umbrehung von B zur Erzeugung des dunkeln Violets gerade 360° betrüge, also in den Rullspunkt zurückfiele, von welchem sie ausgegangen ist. Dies würde den Beobachter in Verlegenheit setzen, wenn er nicht die beschriebene Reihe von Versuchen angestellt hatte.

Man begreift diese Phånomene besser, wenn man annimmt, daß die Quarzplatte eine Dicke von  $\frac{\tau}{2.5}$  30ll habe, und daß man sich nachzeinander der verschiedenen gleichartigen Lichtstrahlen bediene. Fångt man mit Noth an, so hat das Noth im Mittelpunkte der Ninge seinen höchsten Glanz, wenn die Platte B 0° Uzimuth hat, wie in (Kig. 94). Dreht man B von der Nechten zur Linken, so vergrößert sich die rothe Farbe, und verschwindet bei  $17\frac{\tau}{2.0}$ , nachdem sie ihr Maximum erreicht hat. Mit einer  $\frac{2}{2.5}$  30ll dicken Platte verschwindet das Noth bei  $35^{\circ}$ , und eine jedesmalige Junahme der Dicke um  $\frac{\tau}{2.5}$  30ll, verlangt eine Vergrößerung der Rotation von  $17\frac{\tau}{2.0}$ . Nimmt man viozlettes Licht, so verlangt dieselbe Dicke von  $\frac{\tau}{2.5}$  30ll eine Notation von  $41^{\circ}$  zum Verschwinden, und für jedes  $\frac{\tau}{2.5}$  30ll mehr Dicke muß eine Notation von  $41^{\circ}$  hinzukommen.

§. 127. Die Rotation fur verschiedene Farben, die zu 1/2 300 Dicke der Quarzplatte gehoren, sind folgende:

Gleichartiges Licht	Rotation
1) Aeußerstes Roth	170 50
2) Mittleres Roth	19 00
i) Grenze zwischen Roth und Drange	20 50
) Mittleres Drange	21 40
) Grenze zwischen Drange und Blau	30 05
) Mittleres Blau	32 31
) Grenze zwischen Blau und Indigo	34 57.
) Mittleres Indigo	36 13
) Grenze zwischen Indigo und Gelb	22 31
0) Mittleres Gelb	24 00
1) Grenze zwischen Gelb und Grun	25 68
2) Mittleres Grün	27 86
3) Grenze zwischen Grün und Liolet	37 68
4) Mittleres Violet	40 88
5) Aeußerstes Violet	40 08

Biot fand bei der Untersuchung verschiedener Eremplare von Quarz, daß mehrere von ihnen dieselben Phanomene hervorbrachten, wenn man die Platte B von der Linken zur Rechten drehte.

Auf Diefe Eigenschaft konnte man eine Eintheilung bes Quarzes

begrunden in Rryftalle mit rechtsfeitiger und linksfeitiger Dre-

Mus diefen intereffanten Thatfachen folgt, daß bas polarifirte Licht, welches langs der Ure bes Quarges fortgeht, fich nach feinem Ausgange aus dem Arnftalle fo verhalt, als wenn die Polarifationsebenen in der Richtung einer Spirale rotirten, die in einigen Eremplaren von ber Rechten zur Linken und in anderen von der Linken zur Rechten liegt. Diefer Unterschied fallt, wie Berichel fagt, Deutlich in die Augen. wenn man einen Rortzieher mit der Spige gegen fich halt, und ibn fo herumdreht, ale wolle man eine Flasche entforfen. Die Spise brebt fich dann auf dieselbe Beife, wie die Polarisationsebene eines Licht= ftrahle, welcher vom Beobachter aus burch einen Arnftall mit rechtefeitiger Drehung geht. Satte der Schraubengang des Rorfziehers bie umgekehrte Richtung, fo ftellt die Bewegung ber Spige die Bewegung ber Polarisationsebene in einem Eremplare mit linksseitiger Drehung Mus bem entgegengesetten Berhalten biefer beiben Barietaten bes Quarges folgt, bag wenn man eine Quargplatte mit rechtsseitiger Drehung mit einer Platte mit linksseitiger Drehung verbindet, bas Refultat ber Berbindung das der didften der beiben Platten ift, und zwar einer Platte, beren Dicke ber Differeng ber Dicken beiber Plat= Berbindet man also eine 1 Boll bicke Quargplatte mit ten gleich ift. rechtsseitiger Drehung mit einer 4 Boll diden Platte von linkeseitiger Drehung, fo erhalt man diefelben Farben, wie mit einer 3 Boll biden Platte mit linksseitiger Drehung. Sind beibe Platten gleich bick, fo vernichten fie ihre Wirkungen gegenseitig, und man fieht bas Syftem ber Ringe mit bem ichwarzen Rreuze gang beutlich.

§. 128.

Bei einer Untersuchung der Phånomene der kreisformigen Polatisirung im Amethyst fand ich, daß dasselbe Eremplar das Bermögen
besaß, die Polarisationsebene von der Rechten zur Linken und von der Linken zur Nechten zu wenden, und aus abwechselnden Schichten von Quarzplatten mit rechts = und linksseitiger Rotation bestand, deren Schenen parallel zur Are des doppelt brechenden Prisma waren. Schneibet man eine Platte senkrecht zur Are der Pyramide, so durchschneibet
man diese Schichten, wie in (Fig. 111), wo sie die Durchschnitte von
Lagen geben, die den drei Wechseisssächen der sechsseitigen Pyramide gegenüber liegen. Die schattirten Linien wenden die Polarisationsebenen von der Rechten zur Linken; die nicht schattirten Zwischenlinien, sowie die nicht schattirten drei Sectoren von der Linken zur Rechten; die Schichten sind nicht mit einander verbunden, wie die Theile mancher zusammengesehter Arystalle, in denen die unähnlichen Flächen sich mes chanisch berühren, denn die Schichten mit rechtes und linkeseitiger Rostation vernichten sich in einer Zwischenlinie, und jede Schicht hat ihr Maximum von Polarisation in dieser Zwischenlinie, wobei die Polarissationskraft allmählich bis zu den Verbindungslinien abnimmt.

In einigen Eremplaren von Umethoft haben biefe Schichten eine fo geringe Dice, bag bie Wirkung ber Quarzichicht mit rechtsfeitiger Rotation fich beinahe bis in die Centrallinien ber Quarkfcficht mit linkefeitiger Drehung erftredt, und umgekehrt, fo baß fie fich vernich= baber hat in diefen Eremplaren die Farbung der freisformigen Polarifation fehr wenigen Ginfluß auf bas Syftem farbiger Ringe mit dem ichwargen Rreuge. Gine Umethyftplatte g. B., die in der Richtung der Ure ein Millimeter bick ift, fann in der auf die Ure fenkrechten Richtung fo bunn fein, daß die Rotationsape des rothen Lichtstrahls 0° beträgt, und man fieht bann die Erscheinungen einer Platte, welche nur die am meiften brechbaren Strahlen des Spectrums freisformig polarisirt. Bei einer geringern Dide der Schichten fonnte die Platte die gelben Strahlen nicht polarifiren, und bei einer noch geringern Dice murbe fie feine Wirkung auf bas Biolet haben. schwachen Wirkungen konnen jedoch bei großen Diden des Minerals fichtbar merben.

Hieraus folgt, daß die Rotationsaren des Umethysts je nach ber Dicke der Schichten von 0° an bis zu jeder der Zahlen vorstehender Tabelle variiren.

Die farbengebende Materie bes Umethusts fand ich in Rudficht bieser Phanomene sehr merkwurdig vertheilt; eine genauere Belehrung barüber findet man in der Driginal = Ubhandlung \*).

Biot behauptet, diese merkwürdige Eigenschaft bes Quarzes habe ihren Grund in den letten Atomen desselben und begleite diese in alle ihre Verbindungen. Ich habe sie jedoch im Opal, im Tabosheer und in andern kieselhaltigen Körpern nicht gefunden; sie verschwindet im

<sup>\*)</sup> Transactions of the royal soc. of Edinburgh. Vol. IX. pag. 139.

geschmolzenen Quarz. Berich et fand fie in einer Auflösung ber Riefelerbe in Pottasche nicht.

Bis jest hat man keinen Zusammenhang zwischen bem Quarze mit rechts = und linksseitiger Rotation, und zwischen ber krystallinischen Form ber mit diesen Gigenschaften behafteten Eremplare entbecken konnen.

Herschel fand jedoch, daß ber Afterquarzkrystall, welcher bie nicht symmetrischen Flachen xxx (Fig. 112) besitht, die Polarisationssebene in die Nichtung wendet, in welcher diese Flachen sich gegen bie Scheitel Axx, axx lehnen.

### §. 129.

Kreisformige Polarisation in flufsigen Korpern.

Die merkwurdige Eigenschaft ber kreisformigen Polarisation finsbet sich auch in geringem Grade in einigen stuffigen Korpern und wurde hier von Biot und Seebeck entdeckt. Herschel fand sie im Kampher in sestem Agregatzustande; ich entdeckte sie in mehreren Exemplaren nicht geölten Glases. Füllt man eine 6 bis 7 Zoll lange Röhre mit Terpentinol und bringt sie in den Apparat (Fig. 94), so daß das polarisitete und vom Dele durchgelassene Licht von der Platte B in's Auge restetit wird, so nimmt man die complementairen Farben und eine deutliche Rotation der Polarisationsebene von der Nechten zur Linken wahr. Andere Flussisseiten brehen die Polarisationsebenen von der Linken zur Rechten, wie aus folgender Tabelle hervorzgeht, welche die Resultate der Biotschen Versuche enthält:

Rruftalle, welche bie Ebenen von der Rechten zur ginken wenden.

Substanz.	fur jede	nsaren 8 Mil: Dicke.	den f		el=
Bergfristall	180	414		1	
Terpentinol	e	270		683	
1753 Theile kunftlicher			i	z	
Kampher in 17359.					
Theilen Alkohol auf					
gelöfet	0	310			
Ectes Corol					
Terpentinol .					
Kryftalle, welche die Ebenen	von be	r Linken	zur :	Rechten	wenden.
Bergtrijtall	18	414	١	1	
Ectes Citronenol	0	436		38 .	'\
Concentrirter Gyrup	0	554	ĺ	41	
Optif. II.			•	-	2

Nach Freenel werben biefe Phanomene im Quary burch bie Interfereng zweier von ber boppelten Brechung ber Ure lange bes Quarges gebildeten Bufchel hervorgebracht. Es gludte ihm, biefe bei bem Bufchel zu trennen, die vom gemeinen und polarifirten Lichte ab-Sie unterschieben fich vom polarifirten Lichte badurch, bag wenn einer von ihnen durch einen doppelt brechenden Rryftall verdop= pelt wird, ber Bufchel ober bas Bild bei ber Umdrehung bes Rryftalls nicht verschwindet. Sie unterscheiden fich vom gemeinen Lichte daburch, daß wenn fie zwei totale Reflerionen vom Glafe unter einem Winkel von 54° erleiben, ber eine polarifirt in einer um 45° rechts von ber totalen Reflerionsebene geneigten Cbene austritt, und ber andere in einer Chene, bie um 45° gur Linten geneigt ift. Freenel entbedte noch folgende Gigenschaften in einem freisformigen polarifirten Licht= ftrable: Wird berfelbe von einem bunnen Plattchen parallel gu beffen Ure burchgelaffen, fo theilt er fich in zwei Bufchel von complementai= ren Farben; diese ftehn um & Dronung nach ber Remton'ichen Zabelle uber ober unter ber Farbe, welche diefelbe Ernftallifirte Platte im polarifirten Lichte gegeben haben murbe.

Fresnel hat auch gezeigt, daß ein langs ber Are bes Bergkry= ftalls durchgelaffener, kreisformig polarifirter Lichtstrahl keine comple= mentairen Farben gibt, wenn man ihn zerlegt.

§. 130.

Die Untersuchung dieses merkwurdigen Gegenstandes führte Fresenel auf folgende Methode, einen Strahl mit allen vorhin genannten Sigenschaften hervorzubringen, der genau einem der durch die doppelte kreisformige Brechung gebildeten Buschel gleich ist.

Es sei ABCD (Fig. 113) ein Parallelepipedum von Kronglas mit dem Brechungserponent 1,510, bessen Winkel ABC und ADC jeder  $54\frac{1}{2}^{\circ}$  ist. Fällt ein gewöhnlicher polarisiter Strahl rR senkerecht auf AB und tritt er, nachdem er zwei totale Reslexionen in E und F unter Winkeln von  $54\frac{1}{2}^{\circ}$  erlitten hat, senkrecht aus CD heraus, und sinden diese Reslexionen in einer gegen die Polarisationsebene Strahls unter  $45^{\circ}$  geneigten Sbene statt, so hat der aussahrende Strahl FG sämmtliche Sigenschaften eines kreisförmig polarisiten, und gleicht vollkommen einem der beiden Strahlen, die durch doppelte Brechung längs der Are des Bergkrystalls hervorgebracht werden. Da aber der kreisförmig polarisitre Lichtstrahl durch zwei totale Reslexionen

unter  $54\frac{1}{2}^{\circ}$  in eine einzige Polarisationsebene gebracht werden kann, welche gegen die Resterionsebene eine Neigung von  $45^{\circ}$  hat, so folgt und ich habe es durch meine Versuche bewiesen, daß bei einer hinreischenden Länge des Parallelepipedums ABCD der Büschel daraus nach 2, 6, 10, 14, 18 Resterionen kreisförmig polarisirt, und nach 4, 8, 12, 16, 20 Resterionen in eine einzige Ebene polarisirt hervortritt.

Fresnel zeigte, daß der Lichtstrahl rR aus G freisformig polazisitt heraustritt, durch drei totale Resterionen unter 69° 12', und durch vier totale Resterionen unter 74° 42'. Nach vorstehendem Raisfonnement würde also der Strahl kreisformig polarisitt durch 9, 15, 21, 27, u. s. w. Resterionen bei 69° 12', und auf gewöhnliches postarisites Licht zurückgeführt durch 6, 12, 18, 24 Resterionen unter demselben Winkel; er wird kreisformig polarisitt durch 12, 20, 28, 36 Resterionen bei 64° 12', oder auf gewöhnliches polarisites Licht zurückgeführt.

Ich habe gefunden, daß die kreisförmige Polarisation durch  $2\frac{\tau}{2}$ ,  $7\frac{\tau}{2}$ ,  $12\frac{\tau}{2}$  Resterionen, überhaupt durch jedes Wielfache der Zahl  $2\frac{\tau}{2}$  hervorgebracht werden kann, denn obgleich man den Strahl nicht mitten in einer Resterion wahrnehmen kann, so sieht man ihn doch, wenn man ihn bei 5, 10, 15 Resterionen in eine einzige Polarisationsebene zurücksührt \*).

Bedient man sich bes gleichartigen Lichtes, so ist der Winkel, unter welchem die kreisformige Polarisation stattsindet, für verschiedenartige Strahlen auch verschieden, weshalb denn die verschiedenen Strahlen bei demselben Resterionswinkel nicht in eine einzige Polarisationsebenen gebracht werden konnen. Man sieht deshalb die complementairen Farben, welche ich vor schon längerer Zeit beschrieben habe, und die, so viel ich weiß, von Niemand anders beobachtet worden sind \*\*). Diese Farben sind wesentlich von denen des gemeinen polarisiten Lichtes verschieden; wir kommen im solgenden Capitel auf sie zurück.

<sup>\*)</sup> Philosophical transactions von Jahre 1830. S. 301.
\*\*) Philosophical transactions, Jahrgang 1830, S. 309, 325.

Sieben und zwanzigstes Capitel. Elliptische Polaristrung und Wirkung der Metalle auf das Licht.

§. 131.

Elliptische Polarisation.

Die Wirkung ber Metalle auf das Licht war immer eine Unosmalie, die der Physiker nicht zu erklaren wußte. Malus kundete zuerst an, die Metalle wirkten nicht auf das Licht; er fand jedoch, daß der Unterschied zwischen den transparenten und den metallischen Korpern darin bestand, daß die ersten alles Licht, welches sie in eine Sene polarisiren, zurückwersen, und alles dasjenige brechen, welches sie in der entgegengesetzen Sene polarisiren, daß dagegen die metallischen Körper das Licht ressektiren, welches sie in beide Senen polarisiren. She ich etwas von den Versuchen von Malus kannte, sand ich, \*) daß das Licht durch die Wirkung metallischer Körper modisiert wurde, und daß sämmtliche Metalle, welche ich zu meinen Versuchen anwensbete, einen großen Theil des Lichts in die Einfallsebenen polarisirten.

Im Februar 1815 entbedte ich bie merkwurdige Eigenschaft bes Golbes, des Silbers und anderer Metalle, zufolge welcher fie durch aufeinander folgende Reflerionen die polarifirten Lichtstrahlen in ihre Erganzungsfarben aufloften; einige Resultate brachten mich auf die Bermuthung, daß die Reflexion eines metallischen Rorpers biefelbe Wirkung hatte, wie eine gemiffe Dicke eines Ernstallifirten Rorpere, und daß die fristallifirten Farben je nach dem Ginfallswinkel verschieden maren und burch eine großere Ungahl von Reflexionen ichoner murben. Biot wurde bei Wiederholung meiner Berfuche und bei einer forgfaltigen Betrachtung diefer Phanomene \*\*) durch diefelben Grunde ge= taufcht, und theilte eine Menge von Berfuchen, Formeln und Rechnungen mit, in benen die mahren Erscheinungen buntel und verworren find. Obgleich mich Manches in diefer fuhnen Berallgemeinerung anfprach, fo habe ich fie boch niemals als einen correcten Musbruck biefer Phanomene angesehen, und ben Gegenftand von Neuem vorge= nommen mit ber größten Begierbe, feiner Meifter zu werben. ift mir benn auch gegluckt; ich fuhrte alle Phanomene ber Wirkuna

<sup>\*)</sup> Traité des nouveaux instruments scientifiques, pag. 347 unb Borrebe.

<sup>\*\*)</sup> Traité de physique, Band IV. S. 579 und 600.

ber Metalle auf eine neue Urt von Polarisation zuruck, welche ich bie elliptische nenne, und welche bie Phanomene ber kreisformigen und ber geradlinigen Polarisation mit einander verbindet.

### §. 132.

Bei ber Wirkung ber Metalle auf bas gemeine Licht laßt sich bie von Malus angekundigte Thatsache, daß das von ihnen restektirte Licht in verschiedenen Sbenen polarisirt wird, leicht wahrnehmen. Ich habe gefunden, daß der in der Polarisationsebene restectirte Buschel immer intensiver ist, als der in der senkrechten Sbene polarisirte. Den geringsten Unterschied fand ich beim Silber, den größten beim Bleisglanz; folglich polarisirt der letztere mehr Licht in der Resterionsebene als das Silber. Folgende Tabelle zeigt die Wirkungen anderer Mestalle.

Reihefolge, in welcher die Buschel das mindeste Licht in der Re-flerionsebene polarifiren:

Bleiglanz	٠		+	•	+	+	*	Quecksilber
Blei			•	•	+	+	٠	Rupfer
Grauer Robe	alt		•	•	٠			Binn in Platten
Ursenikhaltig	er	Rot	alt			•	+	Bronze
Eisenhaltiger	5	Ries		•	+	+		Zinngraupen
Antimon .	٠		+	+	+	+	٠	Bijouteriegold
Stahl .	٠	•	•	•	•	٠	٠	Reines Golb
3in€	٠		•	+	•			Gewöhnliches Silber
Spiegelmetal	Į		•		+	•	•	Reines Silber
Platina .	٠	•	+			+	٠	Totale Reflexion von Glas
Wismuth	٠	•	•	٠	٠	•	٠	·

Durch eine Bervielfachung der Resterionen kann sammtliches Licht in die Resterionsebene polarisitt werden. Ucht Resterionen von Stahlplatten polarisiten sammtliches Licht einer Wachskerze, die zehn Fuß entfernt ist.

Man braucht mehr Resterionen (über 36), wenn man biesetbe Wirkung mit reinem Silber erhalten will, und in den totalen Resslerionen vom Glase, wo die kreisförmige Polarisation ansängt, und wo die beiden Büschel gleich sind, läßt sich biese Wirkung durch keine noch so große Zahl von Resterionen erreichen.

Bur Untersuchung der Wirkung der Metalle auf polarisirtes Licht hat man zwei ebene gut polarisirte Platten von benischen Metalle

nothig, beren jede  $1\frac{1}{2}$  Zoll lang und  $1\frac{1}{2}$  Zoll breit ist. Man befestigt biese Platten parallel auf einem Winkelmesser oder irgend einem ansbern eingetheilten Instrumente so, daß man die eine Platte der ansbern nähern kann und daß ihre Flächen den polarisirten Lichtstrahl unter verschiedenen Einfallswinkeln aufzunehmen vermögen. Statt die Platten um den polarisirten Lichtstrahl rotiren zu lassen, sand ich es besser, die Polarisationsebene des Lichtstrahls um die Platten zu drehen, so daß man die Resserions= und Polarisationsebenen unter jeden beliedigen Winkel stellen kann. Man zerlegt hierauf den ein oder mehre Male von den Platten ressectiven Lichtstrahl mit Hilfe einer Slasplatte oder eines Doppelspaththombus.

Ift die Reflexionsebene der Platten parallel ober fenkrecht gegen bie ursprungliche Polarisationsebene, so wird das reflectirte Licht nicht besonders modificiet, mit Ausnahme bes Umftandes, daß Licht in ber Reflexionsebene polarifirt wird. In jeder andern Lage ber Reflexions= ebene dagegen erleidet der Bufchel bei jedem Ginfallswinkel und bei jeder beliebigen Ungahl von Refferionen besondere Modificationen, wir auseinandersegen wollen. Eine von ihnen ift fo auffallend und fo fchon, daß wir fie fogleich mittheilen wollen. Bestehen die Platten aus Gold ober aus Silber, fo fieht man bie lebhaftesten Erganzungs= farben in ben gewöhnlichen und ungewöhnlichen Bilbern, und biefe Farben verandern fich mit der Große des Ginfallswinkels und mit der Ungahl der Reflerionen; sie haben ihren hochsten Glang, wenn bie Meigung ber Reflerionsebene gegen bie Ginfallsebene 45° betragt, und fie verschwinden bei 0° und bei 90° Reigung. Alle übrigen Metalle ber vorstehenden Tabelle geben ahnliche Farben; Die schonften erhalt man jedoch mit Silber, und ihr Glang vermindert sich vom Silber an bis zum Bleigang.

Um den Grund dieser Erscheinungen aufzusinden, wollen wir annehmen, man bediene sich einer Stahlplatte und die Ebene des polarisürten Lichtes sei gegen die Resterionsebene unter einem Minkel von
45° geneigt. Bei einem Einfallswinkel von 75° erleidet das Licht
eine physische Aenderung, die bei diesem Minkel ihr Maximum hat. Es ist kein polarisites Licht, weil es bei der Umdrehung der Zerlegungsplatte nicht verschwindet. Es ist weder gemeines Licht noch partiell polarisites, weil es nach einer zweiten Resterion unter 75° sich
in einer einzigen Ebene polarisit. Läßt man das von der Stahlplatte

unter 75° reflectirte Sicht langs ber Ure bes Doppelspathe burchge= hen, fo verwandelt fich bas Ringfustem (Fig. 98) in bas (Fig. 114), als wenn eine bunne Schicht eines frnftallifirten Korpers, welcher bas Blau ersten Ranges polarisirt, bas System burchschnitte. man ftatt bes Kalkspaths schwefelsaure Kalkschichten, welche verschiebene Farben geben, fo vergrößern sich bie Farbungen fast um ben vierten Theil, je nachdem bie metallische Wirkung mit der bes Arnstalls gusams menfallt ober ihr entgegengefett ift. Gerade biefe Thatfache brachte mich auf die Bermuthung, daß die Metalle wie Ernstalliserte Platten wirken; und als ich fand, baß die Farben nach mehren auf einandet folgenden Reflerionen sich beffer und schoner entwickelten, fo zog ich baraus, fo wie fpater Biot, ben gewagten Schluß, daß jebe folgende Reflexion einer vergrößerten Dicke ber Schicht entspreche. Die Falsch= heit biefer Meinung zeigt fich, wenn man 2, 4, 6, 8 Mal vom Stahl unter einem Winkel von 75° reflectirtes Licht langs ber Ure bes Doppelfpathe burchgeben lagt; man findet bann, bag bas Ringfpftem' vollkommen ift, und bag fammtliches Licht in eine Ebene polarifirt wird; ein Resultat, was sich burchaus nicht mit ber Unnahme von Farben verträgt, die fich nach der Bahl der Reflerionen vermehren follen. Bei 1, 3, 5, 7, 9, 11 Reflerionen erzeugt bas lange ber Ure bes Doppelspaths burchgelassene Licht nahe & Farbung, worüber es nie hinausgeht.

Ich sain hierauf, daß das 1, 3, 5, 7, 9 Mal vom Stahl unter 75° restectirte Licht dem kreiskörmig polarisirten glich. In dem ourch zwei Resterionen vom Glase kreiskörmig polarisirten Licht wird der ursprünglich unter 45° gegen die Resterionsebene polarisirte Lichtstahl durch zwei Resterionen unter demselben Winkel zu polarisirtem Lichte bei — 45° gegen die Resterionsebene, während beim Stahle ein bei + 45° polarisirter, und einmal vom Stahle bei 75° restectirter Lichtstrahl durch eine zweite Resterion unter 75° zu polarisirtem Lichte bei — 17° wird.

Man erhalt bieselben Wirkungen bei verschiedenen Metallen; als lein die Neigung der Polarisationsebene des zu polarisitem Lichte ges wordenen Strahls ist verschieden, wie folgende Tabelle zeigt.

Totale Resterionen.	Reigung bes zu polarifirtem Lich te geworbenen Strahles.
Vom Glase	450 00
reinen Silber	39 48
= gewöhnlichen Gilber	36 00
= reinem Golde	35 00
<ul> <li>Bijouteriegolbe</li> </ul>	33 00
= Zinngraupe	33 00
= Bronze	32 00
= Zinnplatten	31 00
= Rupfer	29 00
= Quedfilber	26 00
= Platina	22 00
= Wismuth	21 00
z Spiegelmetall	21 00
= Bink	19 00
= Stahl	17 00
= eisenhaltigen Riese	17 00
= Untimon	16 15
= Ursenikkobalt	13 00
= Robalt	12 30
s Blei	11 00
= Bleiglanz	2 00
= Spiegeleisen	1 0 00

Bei den totalen Reflexionen oder bei ber freisformigen Polarifi= rung wird der freisformig polarisirte Lichtstrahl in eine einzige Ebene gebracht durch dieselbe Anzahl von Reflerionen und bei demselben Winfel, durch welchen er die freisformige Polarisirung erhalten hat, wie auch die Neigung ber Ebene des zweiten Paares von Reflexionen ges gen die des ersten beschaffen sein mag. Bei der metallischen Polari= firung bagegen andert fich der Winkel, unter welchem die zweite Reflerion den Lichtstrahl in eine einzige Polarisationsebene bringt, der Neigung der Ebene der zweiten Reflexion gegen die der erffen. Bei totalen Reflerionen andert fich diefer Winkel wie der halbmeffer eines Rreifes, d. h. er ift unveranderlich. Bei ber metallischen Polarifirung andert er fich wie die Halbmeffer einer Ellipfe. Ift die Chene bes polarifirten Strahls gegen die ursprungliche Polarifationsebene unter 45° geneigt, so wird ber einmal bei 75° reflectirte Strahl zu polarisirtem Lichte bei dem Einfallswinkel von 750; find aber die beiden Chenen parallel, so wird er es erst bei 80°; sind fie fenkrecht bei 70°, und bei mittlern Neigungen auch bei mittlern Winkeln. Dies ift ber Swind, warum ich diese Polarisation eine elliptische genannt habe.

Wir haben schon vorhin gesehen, bag bas bei 45° polarisirte

Licht durch 1, 3, 5, 7 Reflexionen vom Stahle unter 75° elliptisch polarisitet, und durch 2, 4, 6, 8 Reflexionen unter demselben Winkel in eine einzige Polarisationsebene gebracht wird; wir haben auch besmerkt, daß die Polarisationsebene bes durch zwei Reflexionen zu polarisitem Lichte gewordenen Strahls sich im Zustande von — 17° bessindet. Folgendes sind die verschiedenen Neigungen dieser Ebene gegen die Resservichebene bei einer verschiedenen Anzahl Resservichen vom Stable und Silber.

20	Neigung ber Chene bes	polarisirten Lichtstrahls.
Anzahl ber Resterionen.	Stahl.	Silber.
2	- 17° 00	- 38° 15'
4	+ 5 22	+ 31 52
. 6	<del>-</del> 1 38	<del>-</del> 26 6
- 8	+ 0 30	+ 21 7
10	<u> </u>	<b>—</b> 16 56
12	+ 0 3	+ 13 30
. 18	<del>-</del> 0 0	6 42
36	+ 0 0	+ 0 47

Diese Resultate zeigen sehr beutlich, warum bas gewöhnliche Licht vom Stahle nach 8, und vom Silber nach 36 Resterionen restectirt wird. Das gemeine Licht besteht aus zwei polarisirten Lichtbuscheln, bem einen bei  $+45^{\circ}$ , bem andern bei  $-45^{\circ}$ ; der Stahl bringt biese Polarisationsebenen in die Resterionsebene nach 8 Resterionen; beim Silber ist dies erst nach 36 Resterionen der Fall.

### §. 133.

Man kann die Winkel, unter denen die elliptische Polaristrung durch eine Reslerion erzeugt wird, als die Maxima der Polarisations=winkel der Metalle, und ihre Tangenten als die Brechungserponenten dieser Metalle ansehen, wie folgende Tabelle zeigt.

Namen ber Metalle.	Maximum des Polarisa= tionswinkels.	Brechungserponent.
Binngraupen	780 30'	4,915
Quecfilber	78 27	4,893
Bleiglanz	78 10	4,773
Gisenhaltiger Kieß	77 30	4,511
Grauer Kobalt	76 56	4,309
Spiegelmetall	76 00	4,011
Gefcmolzener Antimon	75 25	3,844
Stahl	75 00	3,732
Wismuth	74 50	<b>3,</b> 689
Reines Silber	73 00	3,271
Bint .	72 30	3,272
Gewalzte Zinnplatten	70 50	2,879
Bijouteriegolb	70 45	2,864

Die elliptische Polarisirung läßt sich burch eine hinreichende Unzahl von Reslerionen bei jedem gegebenen Winkel unter oder über dem Maximum des Polarisationswinkels erzeugen, wie aus vorstehender Tabelle hervorgeht.

Anzahl der Resterionen, wel- che die elliptische Polaristrung erzeugt.	Unzahl ber Resterionen, wos burch ber Strahl in eine einzige Ebene gebracht wird.	
3, 9, 15, u. f. w.	6, 12, 18, u. f. w.	86" 00'
$2\frac{1}{2}$ , $7\frac{1}{8}$ , $12\frac{1}{2}$ , u. f. w.	5, 10, 15, u. f. w.	84 00
2, 6, 10, u. f. w.	4, 8, 12, u. f. w.	82 20
$1\frac{1}{2}$ , $4\frac{1}{2}$ , $7\frac{1}{2}$ , $\mu$ . f. w. 1, 3, 5, $\mu$ . f. w.	3, 6, 9, u. f. w.	79 00
1, 3, 5, u. s. w.	2, 4, 6, u. f. m.	75 00
$1\frac{1}{2}$ , $4\frac{1}{2}$ , $7\frac{1}{2}$ , u. f. w. 2, 6, 10, u. f. w.	3, 6, 9, u. f. w.	67 40
2, 6, 10, u. f. w.	4, 8, 12, u. f. w.	60 20
$2\frac{1}{2}$ , $7\frac{1}{2}$ , $12\frac{1}{2}$ , u. f. w.	5, 10, 15, u. f. w.	56 25
3, 9, 15, u. f. w.	6, 12, 18, u. f. w.	52 20

Ist die Anzahl der Reservionen eine ganze Bahl, so begreift man leicht, wie ein elliptisch polarisitere Lichtstrahl seinen Lauf von Neuem beginnt und seinen Polarisationszustand in derselben Sbene durch dieselbe Anzahl von Reservionen, durch die er ihn verloren hat, wieder annimmt; interessant ist es zu bemerken, daß wenn die Anzahl der Resslerionen  $1\frac{1}{2}$ ,  $2\frac{1}{2}$  oder irgend eine gemischte Jahl ist, der Strahl seine elliptische Polarisation mitten in der zweiten oder dritten Polarisation erhält, d. h., daß er, wenn er seine höchste Tiese in der metallischen Fläche erlangt hat, seinen Polarisationszustand in einer einzigen Sbene wieder anzunehmen beginnt und ihn völlig erlangt nach 3, 5, 7 Ressserionen.

Eine sehr bemerkenswerthe Wirkung erhalt man, wenn eine Reflerion auf der einen Seite des Maximums vom Polarisationswinkel und eine andere auf der andern Seite stattsindet. Ein Lichtstraht, welcher eine partielle elliptische Polarisation dei 85° erlangt hat, nimmt keine weitere elliptische Polarisirung durch eine Resterion dei 54° an, sondern beginnt seinen Lauf von Neuem, und kommt in seinen Zusstand der einfachen Polarisirung zurück.

Durch eine Methode, beren genaue Auseinandersetzung hier zu weitläusig sein wurde, habe ich die Anzahl der Rücksehrpunkte oder Knoten bestimmt, die sich bei verschiedenen Einfallswinkeln von 0 bis 90° für eine beliedige Zahl von Reslerionen einstellen können, und sie (Fig. 115) abgebildet, wo die Bogen II, II II u. s. w. den Einfallsquadranten für 1, 2, u. s. w. Reslerionen darstellen. C ist der Punkt

fur 0° und B ber Punkt fur 90° Ginfallswinkel. In bem Quadranten II gibt es keine Knoten. In II hat man einen einzigen Rnoten bei 73° fur Gilber. In III gibt es zwei Knoten, weil ein burch 11 Reflerionen elliptisch polarisitter Lichtstrahl wieder hergestellt wird burch 8 Reflerionen bei 63° 43' unter dem Maximum bes Polarifationswinkels, und bei 79° 40' über demfelben. In IV IV gibt es drei, in V V vier, und in VI VI funf Knoten wie die Figur zeigt. Die Retten ober bie boppelten frummen Linien ftellen die Intensitat ber elliptischen Polarisirung bar, beren Minimum in ben Punkten 1, 2, 3 u. f. w., deren Maximum in ber Mitte ber nicht fchattirten Theile ift. Bedient man sich bes gleichartigen Lichtes, fo be= kommen die Ketten verschiedene Große, je nach den verschiedenen Licht= strahlen, und ihre Minima und Maxima find bann verschieden. hat man g. B. in dem VI. Quadranten CB 6 Retten von allen ver= schiedenen Farben, C 1, 12, 23, 34 u. f. w., die sich bedecken, und burch ihre Vermischung bie schonen complementaren Farben erzeugen, von benen oben die Rede gewesen ift. Um biefen merkwurdigen Zweig der Polarifirung naber fennen zu lernen, verweifen wir den Lefer auf die Philosophical transactions vom Jahre 1830 und auf bas Edinburgh Journal of science, new series No. VII. unb VIII. April 1831.

Achtunbzwanzigstes Capitel. Polarisirende Structur, erzeugt durch Warme, Kalte, Druck, Ausdehnung und Abhartung.

Die verschiedenen Phanomene der boppelten Brechung und bas Spstem polarisiter Ringe mit einer oder zwei Uren doppelter Breschung und mit Sbenen von nicht doppelter Brechung können durch eine vorübergehende oder permanente Wirkung hervorgebracht werden, die im Glase und andern Substanzen durch Kalte, Wärme, eine ploßeliche Ubkühlung, Druck, Ausdehnung und Erhartung erzeugt werden.

- I. Vorübergehender Einfluß der Warme und Ralte. 6. 134.
  - 1) Glascylinder mit positiver Are boppelter Brechung.

Nimmt man einen Glaschlinder von einem halben bis zu einem Boll ober mehr Durchmesser und von einem halben Bolle ober mehr Dicke, und läßt man Wärme vom Umfange nach der Mitte zu gehn,

fo gibt er, wenn man ihn in dem Upparate (Fig. 94) bem polarifir= ten Lichte ausfest, ein Ringfpftem mit fcmargem Rreuze gang bem (Kig. 98) abnlich, und bas complementare Spftem (Fig. 99), wenn man die Platte B um 90° breht. Man muß ben Cylinder in einer Entfernung von 8 bis 10 Boll vom Muge halten und man fieht bann bie Ringe, ale befanden fie fich im Innern bes Glafes. man einen bestimmten Theil der Dberflache bes Glascylinders, fo verschwindet der correspondirende Theil der Ringe bergeftalt, daß der Cylinder nur eine einzige Ure doppelter Brechung hat, welche in der Ure ber Figur und nicht in jeder zu diefer Ure parallelen Lage liegt, wie bei ben Arnstallen. Durchschneibet man die Ringe mit einer schwefelfauren Ralkplatte auf die oben ermahnte Beife, fo verschmachen fich die Farben ber beiben Biertel, welche die Ure ber Platte durchschneiden; folglich ift dies Ringspftem negativ wie beim Ralfspath.

So wie die Warme die Are des Cylinders erreicht, fangen die Ringe an ihre Helligkeit zu verlieren, und verschwinden ganzlich, sowie die Barme sich gleichformig burch den ganzen Cylinder ausgebreitet hat.

### §. 135.

2) Glascylinder mit negativer Ure boppelter Brechung.

Wird ein ähnlicher Glascylinder gleichformig in kochendem Dele erhitzt und zu einer sehr hohen Temperatur gebracht, und dann rasch abgekühlt, indem man seinen Umfang mit einem guten Wärmeleiter umgibt, so erhält man ein Ringsystem, welches verschwindet, sobald das Glas gleichformig abgekühlt ist. Durchschneidet man diese Ringe mit schwefelsaurem Kalke, so sindet man sie positiv, wie die Ringe des Eises und Zirkons, was auch daraus hervorgeht, daß wenn man dieses System mit dem vorigen verbindet, sich beide wechselseitig verznichten.

In biesen beiben Ringspstemen variirt der numerische Werth der Farbung oder die Farbe eines beliebigen Punktes mit dem Quadrate der Entfernung dieses Punktes von der Are. Sehr schone Systeme erhalt man, wenn man dunne schwefelsaure Kalkplatten zwischen zwei dieser Systeme stellt.

### §. 136.

3) Runde Glasplatten mit zwei Uren doppelter Brechung. Stellt man die beiden vorstehenden Bersuche mit einer ovalen

Glasplatte ABCD (Fig. 116) an, so zeigt biese in beiben Fallen zwei Aren doppelter Brechung. Die Hauptare, welche durch O geht, ist negativ, wenn der Umfang warm, und positiv, wenn er kalt ist. Die krummen Linien AB und CD entsprechen den schwarzen krummen Linien der (Fig. 101), und die Entsernung mn der Neigung der resultirenden Aren. Den in (Fig. 116) dargestellten Effekt erhält man, wenn mn gegen die Polarisationsebene unter 45° geneigt ist; liegt aber mn in der ursprünglichen Polarisationsebene oder steht senkrecht auf ihr, so dilden die krummen Linien AB und CD ein schwarzes Kreuz wie in Fig. 100.

In allen vorstehenden Versuchen hatte man die Erwärmung oder die Erkältung von jedem Ende aus nach der Are des Eylinders oder der Platte zu gehen lassen können. Die Phanomene wären dann diefelben gewesen; nur würden die Achsen, die vorhin negativ waren, possitiv geworden sein, und umgekehrt.

### §. 137.

4) Glascuben mit doppelter Brechung.

Bei einem Glascubus haben die Ringe die Gestalt (Fig. 117) und wenn das Glas eine Parallelepipedum ist, was seine breifache Breite zur Länge hat, so sind die Ringe wie (Fig. 118) gestaltet, wo die krummen Linien von gleichen Farbungen nahe an den Knoten Kreise sind, wie man in beiden Figuren sieht.

### §. 138.

5) Rechtwinkliche Glasplatten in Verbindung mit Platten von nicht boppelter Brechung.

Stellt man eine rechtwinkliche Platte gut geolten Glases EFDC (Fig. 119) mit ihrem untern Rande CD auf eine fast roth glühende Eisenplatte AB und bringt man beide zusammen in den Upparat (Fig. 94) so, daß CD gegen die ursprüngliche Polarisationsebene unter 45° geneigt ist und das polarisitet Licht von jedem Punkte des Glases nach dem in E besindlichen Auge gelangen kann, so hat man folgende Phäsnomene. Sowie die Wärme die Fläche CD durchbringt, erblickt man Saume von lebhaften Farben, parallel zu CD, und beinahe zu gleischer Zeit, ehe die Wärme die obere Fläche EF oder auch nur die Centrallinie ab erreicht hat, ähnliche Saume in EF.

In ab erscheinen zuerft schwache blaue, bann weiße, gelbe, orange Farben, u. f. w. und biefe Centralfarben find von dem Rande burch

zwei schwarze Linien MN und OP getrennt, die weder doppelte Brechung noch Polarisation haben. Diese Linien entsprechen den schwarzen Gurven (in Fig. 101 und 116); die Structur zwischen MN und OP ist negativ wie beim Kalkspathe, außerhalb MN und OP positiv wie beim Zirkon. Die so entwickelten Farben sind die der Newtonschen Tabelle, und bestehen aus verschiedenen Ordnungen von Farben, die jeder gleichartige Strahl des Spectrums gegeben haben wurde.

Diese Platten haben offenbar eine unzählige Anzahl von Aren in Sbenen, welche burch MN und OP geben, und man kann alle Farben sowie die doppelte Brechung unter den nothigen Modificationen nach benselben Gesetzen ausrechnen, wie bei den regelmäßigen Arpsftallen.

Erhigt man die Platte EFCD febr gleichmäßig, so find die Saume regelmäßiger und kommen rascher zum Vorschein; wird die Platte in Del oder auf sonstige Weise erhigt und dann gleichmäßig abgekühlt, so entwickelt sie dieselben Saume; nur sind bann die in der Mitte ab positiv und die andern in CD und EF negativ.

Aehnliche Wirkungen geben ahnliche Platten aus Steinsalz, Dbs sibian, Fluffpath, Copal und andern Substanzen von nicht doppeltsbrechender Structur.

Man erhalt eine Reihe schoner Versuche, wenn man zwei ahne liche ober unahnliche Glasplatten nach Entwickelung ihrer Saume sich kreuzen läßt. Kreuzen sich ahnliche Platten entweder von Glas ober durch die Warme hervorgebracht, wie in (Fig. 119), so sind die Linien von gleichen Farbungen in dem Durchschnittsquadrate ABCD (Fig. 120) Hyperbeln. Die Farbe des Mittelpunkts ist die Differenz unter den Centralfarben jeder Platte, und die Farben der successiven Hyperbeln erheben sich stusenweise nach der Scale über diese Centralfarbe. Sind die von jeder Platte hervorgebrachten Farben genau diesselben und die Platten von einerlei Größe, so vernichten sich die Centralfarben, die Hyperbeln werden gleichseitig und die Farben erheben sich stusenweise von Null der Newtonschen Tabelle an.

Rreuzen fich unähnliche Platten wie in (Fig. 121), von benen bie eine durch Abkaltung, die andere durch Erwarmung erzeugt ift, so sind die Linien gleicher Farbung in dem Durchschnittsquadrate ABCD Ellipsen. Die Farben im Mittelpunkte sind der Summe der einzelnen Farben, und die durch Verbindung der außeren Saume entstandenen

Farben ihrer Differenz gleich. Sind bie Platten und ihre Farben vollkommen gleich, fo werben bie Linien gleicher Farbungen zu Kreisen

Die Schönheit bieser Verbindungen begreift man nur durch colorirte Zeichnungen. Werden die Platten ihrer Lange nach verbunden, so vermindert sich ihr Effekt gegenseitig, je nachdem ahnliche oder unahnliche Saume zusammenkommen.

### §. 139.

6) Kugeln von Glas u. f. w. mit unzählig vielen Aren boppelter Brechung. Bringt man eine Glaskugel in ein gläsernes mit heißem Del angefülltes Gefäß, und beobachtet das Ningspstem während des Uebergangs der Wärme zum Mittelpunkte der Kugel, so erblickt man ein regelmäßiges System ganz dem (Fig. 98) gleich, und dieses erleidet keine Aenderung, nach welcher Richtung hin man auch die Kugel dreshen mag; die Kugel hat also unzählig viele positive Aren doppelter Brechung, langs jedes Durchmessers eine.

Bringt man eine fehr erwarmte Glaskugel in ein mit kaltem Dele angefülltes glafernes Gefaß, so erhalt man ein ahnliches System, bessen Uren aber negativ find.

### §. 140.

Glassphäroide mit einer einzigen Are doppelter Brechung längs der Are der Rotation, und mit zwei Aren längs der Aequatorialburchmesser.

Bringt man ein an ben Polen abgeplattetes Sphåroid in ein mit heißem Del angefülltes glasernes Gefaß, so sindet sich, daß das Sphåroid eine positive Are doppelter Brechung langs seiner kleinsten oder seiner Rotationsare hat; laßt man aber das polarisirte Licht langs eines seiner Aequatorial-Durchmesser durchgehen, so zeigen sich zwei Aren doppelter Brechung, wobei die schwarzen Eurven wie in (Fig. 116), wenn die Rotationsare eine Neigung von 45° gegen die ursprüngliche Polarisationsebene hat, und in Gestalt eines Kreuzes ersscheinen, wenn die Are parallel oder senkrecht gegen die ursprüngliche Polarisationsebene ist.

Dieselben Phanomene gibt ein plattes Spharoid, nur bilbet fich bann bas schwarze Kreuz nicht in ber Ebene, in welcher die beiben Uren liegen.

Entgegengesette Ringspfteme erhalt man in beiben Fallen, wenn man erwarmte Spharoibe in kaltes Del taucht.

Man bedient sich bes Dels, bamit bas polarisirte Licht ohne

Brechung burch bie Kugeln und Spharoibe gehe. Deshalb muß auch bas Del ein Brechungsvermögen haben, was bem bes Glases möglichst nahe kommt.

Eine Reihe merkwurdiger Erscheinungen erhalt man, wenn man Rohren und Cylinder von Glas nach der Lange ihrer Are erhitt ober abkältet; es finden dann die merkwurdigsten Veränderungen statt, je nachdem die Erhitung oder Erkältung vom Umfange, oder von der Are, oder von beiden zugleich ausgeht.

### §. 141.

8) Einfluß der Barme auf regelmäßige Rrnftalle.

Der Einfluß einer gleichformigen Erhitzung ober Abkühlung auf regelmäßige Arpstalle ist fehr bemerkenswerth. Fresnel fand, daß die Wärme den schwefelsauren Kalk weniger in der Nichtung seiner Hauptare, als in einer auf diese senkrechten Richtung ausdehnt; nach Mitscherlich behnt sich der Doppelspath in der Nichtung seiner doppelt brechenden Are jund in allen auf diese Are senkrechten Richtung gen aus, so daß es hier eine mittlere Nichtung geben muß, in welcher weder Zusammenziehung noch Ausdehnung stattsindet. Die Wärme nähert die rhombische Gestalt des Doppelspaths der cubischen und versmindert seine doppelte Brechung.

Bei Erhigung des schwefelsauren Kalks fand Mitscherlich, daß die beiben resultirenden Aren PP (Fig. 106) sich stufenweise nahern so wie die Warme größer wird, in O zusammen fallen und eine einzige Are bilden; bei noch größerer Barme öffnen sie sich nach beiden Seiten gegen AB hin. Etwas Aehnliches und sehr Bemerkenswerthes sand ich am Glauberit, welcher eine Are doppelter Brechung für Biostet und zwei dergleichen für Roth hat. Bei einer Warme unter der des kochenden Wassers verbinden sich die beiden Aren PP (Fig. 106) in O; durch eine geringe Bermehrung der Warme trennen sie sich, die eine in die Richtung OA die andere in die Richtung OB. Bei Abkaltung geht die einzige Are O für violettes Licht in zwei PP auseinander. Bei einer gewissen Temperatur bildet die violette Are zwei Aren in der Ebene AB.

II. Permanenter Ginfluß einer ploglichen Abfaltung. 6. 142.

Im Mai 1814 fand ich, baß geschmolzenes und bann fogleich abgekühltes Glas, wie z. B. die Glasthrane, eine permanente boppelt

brechende Structur besise \*); im December 1814 theilte Seebeck ahnliche Versuche an Glascuben mit. Man verfertigt Cylinder, Platten, Würfel, Kugeln und Sphäroide von Glas, indem man dieses bis zum Rothglühen erhist und dann seinen Umfang plöslich abkühlt. Da diese festen Körper während der Operation zuweilen ihre Form verliezen, so wird dadurch die Symmetrie ihrer Structur gestört, und das System der Ringe oder Saume derangirt, so daß die Phänomene nicht mehr so vollkommen sind als bei dem vorübergehenden Einslusse der Wärme und Kälte; zuweilen muß man auch die Fläche poliren und dann wieder matt schleifen, wobei die Körper mitunter springen, weil die Theile einander Widerstand leisten.

Ungählige Abanderungen der schönften optischen Figuren erhält man, wenn man Glas auf metallischen Patronen (die Metalle sind die besten Wärmeleiter) abkältet, die man symmetrisch auf jede Fläche des Glases oder auf dessen Umfang bringt. Man kann dann dem Glase die Wärme in Linien von verschiedener Form und Nichtung nehmen, und seiner Structur sowie der beim Aussesen des Glases in das polarisirte Licht erzeugten optischen Figur die größte Abwechslung geben.

§. 143.

Bei ben doppelt brechenden Krystallen ist die Form der Ringe von der außeren Krystallform unabhangig; in den Glaskörpern bagesgen, die durch vorübergehende oder permanente Einwirkung der Barme eine doppelt brechende Structur erhalten haben, hangen die Ringe ganzlich von der außern Form des Körpers ab. Schneibet man die rechteckige Platte CDEF (Fig. 119) durch die Linie ab in zwei gleiche Theile, so hat jede Halte mit der ganzen Platte dieselbe Structur, eine negative und zwei positive, die durch zwei neutrale schwarze Linien getrennt sind. Schneibet man auf gleiche Weise eine Glasköhre durch einen Schnitt vom Umfange nach dem Mittelpunkte entzwei, oder ans dert man die Form der Glaskylinder und Glaskugeln so, daß sie eine andere äußere Figur erhalten, so bekommen die vorhin erzeugten optisschen Figuren eine ganz andere Gestalt.

<sup>\*)</sup> Philosophical transactions vom Jahre 1814, Brief an Joseph Banks vom 8. April 1814.

# III. Einfluß bes Drudes und der Ausdehnung. 6. 144.

Konnte man die genannten festen Korper mit derfelben Leichtige teit zusammendruden und ausbehnen, mit der man sie erhigen und abkatten kann, so wurde man dieselben doppelt brechenden Structuren erhalten wie vorhin, wobei denn immer die Compression die entgegens gesetzte Structur von der der Ausbehnung geben wurde.

Der Einfluß des Druckes und der Ausdehnung leuchtet ein, wenn man eine Glasplatte ABDC (Fig. 122) mit den Handen biegt. Bringt man sie in den Apparat (Fig. 94), und gibt ihrer Kante AB eine Neigung von 45° gegen die ursprüngliche Polarisationsebene, so ist die ganze Breite des Glases mit farbigen Saumen bedeckt, welche aus einem negativen und positiven Systeme bestehen, die durch eine neutrale schwarze Linie MN getrennt sind.

Die Saume der converen Seite AB sind negativ, die der concaven positiv. Eine größere Krummung der Platte vermehrt die Zahl der Farben, eine geringere vermindert sie, und sowie die Glasplatte ihre anfängliche Gestalt wieder angenommen hat, verschwinden die Farben ganzlich. Die Farben sind die der Newton's schen Tabelle, und variisten nach ihrer Entsernung von MN. Kreuzen sich zwei solche Plateten, wie (Fig. 122), so entstehen in dem Durchschnittsquadrate geradlinige Saume parallel zu der Diagonale des Quadrats, welche durch die Winkel geht, in denen sich die beiden concaven und die beiden converen Seiten der Platten schneiden.

Rreuzt sich eine erhiste und dann ploglich abgekattete frystallisirte Platte mit einer gekrummten Glasplatte, so erhalt man im Durchsschnittsquadrate Parabeln, beren Scheitelpunkt gegen die convere Seite der gekrummten Platte, wenn die Are der andern Platte positiv, und gegen die convere Seite gekehrt ist, wenn die Are negativ ist.

Gang beutlich sieht man die Wirfung der Compression und Dilatation, wenn man Burfel oder Cylinder aus Gallerte von Kalbsfus gen ober Hausenblase zusammendruckt ober ausbehnt.

Die Anwendung zusammendruckender oder ausbehnender Kräfte hat mich auch in den Stand gesetzt, die doppelt brechende Structur regelmäßig krystallisiter Korper nach jeder Richtung zu verändern, wosdurch ich ihre Farben in der Richtung vermehrte oder verminderte, in welcher ich diese Kräfte wirken ließ \*).

Den bemerkenswerthesten Einfluß übt die Compression auf eine Mischung von weißem Wachse und Harz aus. Ueberall wo eine doppelte Brechung künstlich erzeugt wird, beziehen sich die Phånomene auf die Form der Masse, welche die Veränderung erleidet; ich konnte der obigen Mischung eine doppelte Brechung mittheilen, ähnlich der in den Moleculen der Krystalle. Die comprimirte Masse hat eine einzige Are doppelter Brechung in jeder parallelen Richtung, und die farbigen Ringe werden durch die Neigungen des gebrochenen Strahls gegen die Are nach demselben Gesehe erzeugt, wie in regelmäßigen Krystallen. Nimmt man die comprimirte Schicht weg, so hat ein Theil eine doppelt brechende Are, wie die Theile einer Krystallschicht mit einer einzigen Are. Die hieraus abzuleitenden wichtigen Folgerungen behalten wir uns dis gegen das Ende des Werkes vor.

## IV. Einfluß ber Erhartung. §. 145.

Im Sahre 1814 hatte ich Gelegenheit, einige Versuche über die Erhartung anzustellen, indem ich die doppelte Brechung weichen Korpern mittheilte. Trocknet man Hausenblase in einem kreisformigen gläsernen Gefäße, so erhält man ein Ningspstem mit einem schwarzen Kreuze, gerade so wie bei einarigen negativen Krystallen. Läßt man den Umfang einer cylinderformigen Platte von Hausenblase hart werben, so gibt sie ein Ringspstem mit einer positiven Ure. Hat das Gefäß bei dem ersten Versuche und die Platte bei dem zweiten eine ovale Gestalt, so erblickt man zwei Uren doppelter Vrechung.

Laßt man Gallerte in rechtwinklichen Glasformen stufenweise ersharten, so entwickelt sie eine positive und negative Structur, getrennt durch eine neutrale schwarze Linie. Nimmt man den Boden der Form weg, so daß die Erhartung in zwei parallelen Flachen stattfindet, so ershalt man dieselben Saume, wie mit einem Glasstucke, welches in Del erhitzt und dann ploglich abgekühlt ist.

Durch eine passende Erhartung erhalt man Rugeln und Spharoide von Gallerte mit denselben Wirkungen, wie Rugeln und Spharoide von Glas, die erhigt oder abgekaltet werden. Die Arnstallinfen fast sammtlicher Thiere besitzen die doppelt brechende Structur. Bei einigen ist sie nur eine einzige, und gewohnlich positiv; andere haben

<sup>\*)</sup> Edinb. Transactions, vol. VIII. pag. 28.

beren zwei, eine positive und eine negative, mehrere brei, eine negative zwischen zwei positiven ober eine positive zwischen zwei negativen. Gienige haben zwei Structuren von berselben Art. Durch ben Prozest ber Erhärtung kann man die natürliche Structur ber Linse, besonders wenn diese sphärisch oder sphäroidarisch ist, ganzlich vernichten, und zu der durch Erhärtung erzeugten Structur hinzusügen. Ich besisse die Sphäroidallinse der Bonite (boneto), welche ein schönes Ningspstem längs der Are des Sphäroids und zwei längs der Acquatorialburchmesser besist. Ich habe auch mehrere erhärtete Linsen vom Kabeljau, welche auf die schönste Weise ihre doppelt brechende Structur zeigen.

Reunundzwanzigstes Capitel. Phånomene der zusammengesetzten oder facettirten Krystalle. 6. 146.

In fammtlichen boppelt brechenden Arnstallen von regelmäßiger Form ift die Trennung der Bilber, die Große der Ringe und die Starte ber Farben in allen parallelen Richtungen vollig biefelbe. Sind aber zwei Rryftalle fo mit einander verwachsen, daß ihre Uren gegen einander geneigt find, und schneibet man dann eine Platte biefer Krystalle ab, fo daß das Muge fie von einer aus einem einzigen Rryftalle geschnittenen Platte unterscheiben fann, fo zeigt der Arnftall im polarifirten Lichte feine zusammengefeste Structur und lagt felbft feine Berbindungelinie mahrnehmen. Dies ift auch leicht begreiflich, weil ber polarifirte Strahl verschiedene Reigungen gegen die Ure jedes Rrpftalls hat und bei verschiedenen Reigungen auch verschiedene Farben Die Untersuchung eines Korpers im polarifirten Lichte gibt uns alfo ein Mittel an bie Sand, die Structur berfelben fennen gu ternen, wenn dies mit Sulfe eines Mikrofkops ober auf irgend eine andere Weise nicht moglich ift.

Eine gute Probe hat man am bippramidalen schwefelsauren Natrum, welches der Graf von Bournon und andere Arpstallographen als einen einfachen Arpstall ansehen, dessen Grundsorm das bippramis dale Dodecaöder sein soll (Kig. 112). Schneidet man eine zur Are der Pyramide senkrechte Platte ab und bringt diese in das polarissitete Licht, so zeigt sich, daß der Arpstall aus mehreren dergestalt mit einsander verbundenen Arpstallen besteht, daß diese zusammen die regelmässige Figur geben, welche in (Fig. 112) abgebildet ist. Der Arpstall

hat zwei Aren boppelter Brechung, und die Ebene burch die beiben Uren des einen schließt mit der Sbene durch die beiden Uren jedes der zwei andern Arnstalle einen Winkel von 60° ein, so daß wenn man die Platte neigt, jede der drei mit einander verbundenen Arnstalle verschiedene Farben gibt. Ich habe mehrere derartige merkwurdige Structuren im Mineralreiche und unter den kunstlichen Salzen gefunsden; jedoch sind nur zwei interessant genug, um eine besondere Besschreibung zu verdienen.

§. 147.

Der Apophyllit von Faroë krystallisitet gewöhnlich in quadratigen Prismen unter rechten Winkeln, und spaltet mit der größten Leichtigskeit in Platten in auf die Are des Prisma senkrechten Ebenen. Trennt man die obere oder untere Schicht mit einem scharsen Messer, so hat diese eine Are doppelter Brechung und gibt das einzige Ringssystem (Fig. 98). Schneidet man auf dieselbe Weise andere Schichten ab, so geben diese im polarisirten Lichte die merkwürdige Structur mit Facetten (Fig. 123). Der außere Theil MONP besteht aus einer Menge Platten oder parallelen Abern. In der Mitte hat man eine kleine Raute abcd mit einer doppelt brechenden Are, und um diese vier Krystalle A, B, C, D mit zwei Aren doppelter Brechung; die Ebene durch die Aren A und B steht senkrecht auf der Ebene durch die Aren B und C; die erste liegt in der Richtung MN, die zweite in der Richtung OP.

Last man das polarisite Licht durch die Flachen gewisser Arystalle geben, so erhalt man die schone facettirte Figur 124, deren sammtliche verschieden schattirte Theile mit den schonsten Farben glanzen. Da das Prisma überall gleiche Dicke hat, so variitt offenbar die doppelt brechende Kraft in den einzelnen Theilen des Krystalls; diese Variation ist jedoch so symmetrisch in Bezug auf die Seiten und die Ecken des Prisma, daß sie allen bekannten Gesetzen der Krystallographie Tros bietet.

Um die Gestalt der Linien von gleichen Farben unterscheiben zu konnen, tauchte ich den Arystall in Del, und ließ das polarisirte Licht parallel zu einer Diagonale des Prisma durchgehen. Die Wirkung ist in (Fig. 125) abgebildet; ABDC ist der Arystall; AC und BD sind die Kanten, wo die Dicke verschwindet, und mu ist die Kante, welche durch die Diagonale des Prisma geht. Ware der Krystall re-

gelmäßig, so mußten die Linien von gleicher Farbe ober von gleicher doppelter Brechung gerade Linien parallel zu AC ober BD sein; im Apophyllit zeigen diese Linien jedoch sehr sonderbare Unregelmäßigkeiten, die sich indessen symmetrisch auf gewisse feste Punkte des Krystalls beziehen.

In der Mitte des Arpstalls in gleicher Entfernung von mn hat man nur funf Saume oder Farbenreihen; in gleichen Abständen von diesen hat man sechs Saume, und der sechste kehrt ovalformig in sich selbst zuruck. In zwei andern aquidistanten Punkten nahe bei mn sind der dritte, vierte und fünfte Saum regelmäßig gezähnt, der sechste und siebente dagegen biegen sich in Form eines Quadrates um; über diese Punkte hinaus bei m und n gibt es nur vier Saume, weil der fünfte in sich selbst zurückkehrt.

### 6. 148.

Gine febr verschiedenartig gusammengefette, aber burch ihren Effeft hochst interessante Structur haben einige Stude Doppelspath, die von ungleich diden parallelen Schichten ober Abern wie in (Fig. 126) durchschnitten werden. Die dunnen Ubern ober Schichten fiehen fentrecht auf den furgen Diagonalen EF und GH ber Rhombusflachen, und find parallel zu ben Ranten EG und FH. Sieht man fenkrecht durch die Flachen AEBF und DGCH, fo geht das Licht nicht durch bie Chenen ebog, ABCD, afhd, und man erblickt nur zwei Bilber des Gegenstandes, gerade als waren biefe Chenen nicht vorhanden. Sieht man aber burch eins der andern Paare von Parallelflachen, fo erblickt man die gewöhnlichen Bilder in ihrer gewohnlichen Entfer= nung, und zwei fecundaire Bilber in einer großern Entfernung, auf jeder Seite ber gewohnlichen Bilber eins. Mitunter bekommt man vier und feche fecundaire Bilber, die in zwei Linien gereiht find, von benen auf jeder Seite ber gewohnlichen Bilber eine liegt und fenfrecht steht auf der Berbindungslinie zwischen ihren Mittelpunkten. bie Unterbrechungsebenen gahlreich, fo zeigen fich, vorzüglich wenn fie fenkrecht auf ben beiben furgen Diagonalen ber beiben andern fich im ftumpfen Winkel B schneibenden Rhombusflachen fteben, fecundaire Bilder, die mitunter in Pyramiden von der hochften Schon= heit gereihet sind, verschwinden, wiedererscheinen, ihre Farbe und ihre Lichtstarke andern bei jeder Reigung der Platte. Ift das Licht des leuchtenden Objects polarifirt, fo zeigen die Phanomene außerdem noch

größere Bariationen. Sind die Schichten ober Abern dick, fo sind die Bilber nicht farbig, sondern begrenzt durch die Farben des gebrochenen Lichtes.

Malus betrachtete biese Phanomene als Erzeugnisse von Spalten ober natürlichen Rissen in dem Krystalle, und ihre Farben als die dunner Plattchen von Luft; ich fand jedoch, daß sie durch Abern ober durch Zwitterkrystalle erzeugt werden, die so fest mit einander verbunzden sind, daß sie einer Kraft widerstehen, die ihre natürlichen Bruchsstächen zu trennen vermag, und ich habe sie zugleich krystallographisch durch Messung der Winkel der Abern und optisch durch Beobachtung des bloß durch die Abern gesehenen Ringsystems beobachtet.

Man wird diefe Structur aus (Fig. 127) fennen lernen; ABCD ift ber Sauptburchschnitt bes Doppeltspathrhombus, AD feine Ure. Die Geftalt und Lage einer Durchschnittsaber ober rhomboidalen Platte zeigt Mm Nn, aber viel bider als fie in ber Wirklichkeit ift. Winkel Am M und DnN betragen 1410 44'; fallt alfo ein gewohn= licher Lichtstrahl Rb auf die Flache AC in b ein, fo wird er in die Richtungen be und bd gebrochen. Bei ihrem Gintritte in die Uber Mm Nn in c und d werden bann die Strahlen abermals boppelt ge= brochen; ba aber die Uder bunn genug ift, um durch die Interfereng ber beiden Lichtbuschel, welche jeden der Bufchel ce und df bilden, die complementaren Farben des polarifirten Lichtes zu erzeugen, fo hangen biefe Karben von der Dide der Uder MN und von der Reigung bes Lichtstrahls gegen bie Ure der Platte MN ab. Die doppelten Bufchel treten aus der Uder in den Punkten e und f heraus und werden abermale, wie die Figur zeigt, in die Richtungen em, en, fo, fp ge= brochen, wo die Farben von en und fo die complementaren von em und fp find. Man fann beutlich beweifen, bag bie Bermehrung und bie Karben der Bilder aus den vorhin ermahnten Grunden herruhren; ich spaltete Ralkspathrhomben und brachte zwischen sie oder zwischen die Spaltflachen eines einzigen Studes eine bunne Schicht ichwefelfauren Ralt oder Glimmer. Dann erhalt man alle Phanomene des facettir= ten naturlichen Arpftalls mit bem funftiichen Arpftalle, und fann den: felben eine große Ubwechstung geben, wenn man bunne Schichten in verschiedenen Uzimuthen um die polarifirten Lichtbufchel bc und ba und unter verschiedenen Reigungen gegen die doppelt brechende Ure einbringt.

Der zusammengesette Krystall (Fig. 127) ist in der That ein natürlicher Polarisations-Upparat. Der Theil AmNC des Rhombus polarisitt das einfallende Licht Rb; die Ader MN ist die dunne kryftallisitte Platte, deren Farben untersucht werden sollen, und der Theil BN und D ist der Zerlegungsrhombus.

Mehrere andere kunstliche Mineralien und Arnstalle werden von ahnlichen Abern durchschnitten und geben dieselben Phanomene. Es gibt einige zusammengesetzte Arnstalle, deren Structur bemerkenswerthe Eigenthumlichkeiten zeigt und welche durch die Polarisation des Lichts sonderbare Phanomene entwickeln. Einer der merkwurdigsten ist der brassitianische Topas, dessen Eigenthumlichkeiten ich im 2. Theile der Transactions of Cambridge in colorirten Abbildungen mitgetheilt habe.

Die Eigenschaften der zusammengesetzen Arnstalle und die Bermehrung der Bilber durch Kalkspathkrystalle die von Abern durchschnitzen werden, sindet man in den Edinburgh Transactions, vol. IX. pag. 137, in den Philosophical Transactions von 1815, pag. 270 und in der Edinburgh Encyclopedie, Artikel Optik.

Dichroismus oder Doppelfarbe der Körper; Absorption des polarisirten Lichtes.

6. 149.

Sat ein krystallisitete Körper verschiedene Farben in verschiedenen Richtungen, wenn bas gewöhnliche Licht durch ihn durchgelassen wird, so sagt man von ihm, er besite die Eigenschaft des Dichroismus (boppelte Farbe). Wollaston bemerkte diese Eigenschaft schon vor langerer Zeit an dem kochsalzsauren Palladium, welches langs der Are bunkelroth und in einer transversalen Richtung hellgrun aussieht.

Cortier bemerkte dieselben Farbenveranderungen an einem Minerale, dem f. g. Jolit, welches Haup Dichroit nennt. Herschel beobachtete etwas Aehnliches an dem unterschwefelsauren Sisen, welches blutroth langs der Are und mattgrun in einer auf die Are senkrechten Richtung ift. Bei Untersuchung dieser Phanomene fand ich, daß sie von der Absorption des Lichts herrühren; sie richten sich nach der Neisung des einfallenden Strahls gegen die doppelt brechende Are und nach dem Farbenunterschiede der durch doppelte Brechung gebildeten Lichtbuschel.

In einem gelben Doppelspathrhombus war das ungewöhnliche Bilb orangegelb, mahrend das gewöhnliche Bild langs der Are weißzgelblich war. Die Farbe und die Intensität der beiden Buschel war dieselbe, und die Differenz der Farben und der Intensität vermehrte sich mit der Neigung der Are. Bedecken sich die beiden Bilber, so war ihre combinirte Farbe dieselbe für alle Neigungen der Are und zwar die des Minerals. Bringt man den Rhombus in polarisites Licht, so ist seine Farbe orangegelb in der Lage, worin das gewöhnliche, und gelblich weiß in der Lage, worin das ungewöhnliche Bild verzschwindet. Die Krystalle nachstehender Tabelle besitzen dieselben Eizgenschaften, indem die gewöhnlichen und ungewöhnlichen Bilder die nezben ihnen stehenden Farben haben.

Farben der beiden Bilder in den einarigen Arnstallen.

Namen ber Krystalle.	Hauptschnitt in der Polarisationsehene.	Sauptschnitt senerecht auf die Polarisations= ebene.
Sirfon	blaulichweiß	bunkelbraun
Saphir	gelblichgrun	blau
Rubin	blaßgrün	hellrosenroth
Smaragb	gelblichgrün	blaulichgrun
besal.	blaulichgrun	gelblichgrun
Bernu	blaulichweiß	blau
= grüner	weißlich	blaulichgrun
= gelblichgruner	blaggelb	blaßgrün
Bergernstall beinahe burchfichtig	weißlich	fdwach braun
= = gelber	gelblichweiß	gelb
Umethyst	blau	rosenroth
besgl.	graulichweiß .	rubinroth
besgl.	rothlichgelb	blaulichgrun
Aurmalin	grunlichweiß	blaulichgrun
Rubelli <sup>+</sup>	rothlichweiß	fdwach roth
Sbocras	gelb	grůn
Mellit	gelo	blaulichweiß
Ugatit lilafarbig	blaulich	rothlich
s olivengrun	blaulichgrun	gelblichgrun
Phosphorfaures Blei	hellgrun	orangegelb
Doppelspath	orangegelb	gelblichweiß
Detgebrit	weißlichbraun	gelblichbraun.

§. 150.

Haben bie Arnstalle zwei Uren doppelter Brechung, so erzeugt die Ubsorption der einfallenden Lichtstrahlen eine Menge Erscheinungen auf und neben den beiden Uren, welche sehr schon am Jolit sich zeisgen. Dies Mineral, welches in Prismen von sechs und zwolf Kanten

Ernstallisirt, ift bunkelblau in ber Richtung ber Ure und braunlichgelb in einer auf die Are fenkrechten Richtung. Sieht man an ben refultirenden Uren entlang, beren Reigung 62° 50' beträgt, fo erblickt man bei einer bunnen Platte ein hinlanglich deutliches Ringfpftem; ift bie Platte aber bid und liegt bie Ebene burch die Ure in der urfprung= lichen Polarifationsebene, fo fieht man Mefte von blauem und meifem Lichte vom Mittelpunkte bes Ringfpftems aus freugformig bivergiren. Diefer merkwurdige Effekt ift in (Fig. 128) bargeftellt; P, P' find die Mittelpunkte der beiden Ringinfteme, O ift die negative Sauptare bes Renftalls, und CD bie Cbene durch die Ure. Die blauen (in ber Figur Schattirten) Mefte find an ihren Spigen P, P' purpurroth ge= fleckt, und in einigen Eremplaren burch weißes, in andern burch blauliches Licht getrennt. Bon P und P' nach O zu wird das weiße ober gelbliche Licht immer mehr blau; in O ift es ganglich blau; von P und P' nach C und D zu wird es immer mehr gelb; in C und D ift es vollig gelb, und bas Gelb ift in der auf die Sauptare O fentrechten Cbene fast gleichmäßig hell. Steht die Ebene CD fenfrecht auf der ursprunglichen Polarisationsebene, so sind die Pole P und P' weiß oder gelblich gefleckt, an allen übrigen Stellen aber ift bas Licht dunkelblau.

Stellt man den Versuch mit gemeinem Lichte an, so ist das gewöhnliche Bild in C und D braunlich gelb, das ungewöhnliche schwach
blau, indem das erste einige blaue Strahlen, das zweite einige gelbe
von C nach D und von A nach B aufnimmt, wo noch ein großer
Unterschied in der Farbe der Bilder stattsindet. Das gelbe Bild wird
schwacher von A nach P und P', und von B nach P und P'; das
schwache blaue Bild wird allmählich durch andere blaue Strahlen verstärkt, die die beiden blauen Bilder beinahe gleiche Intensität haben.
Das blaue Bild vermehrt seine Intensität von C nach P und von D
nach P'; das gelbe nimmt einen Theil des blauen Lichtes auf, und
wird von P und P' nach O zu bläulich weiß; das gewöhnliche Bild
ist weißlich, das andere dunkelblau, die Weiße nimmt jedoch gegen O
zu ab, wo die Bilder fast blau sind. Die solgende Tabelle zeigt, daß
mehrere andere Krystalle diese Eigenschaft besiehen.

### Farben der beiden Bilber in doppelarigen Krystallen.

Namen ber Arpstalle.	Ebene ber Uxe in ber Polarifationsebene.	Ebene der Are senk: recht auf die Polari: sationsebene.
Topas, blauer	weiß	blau
= grûner	weiß	grůn
= blåulichgråner	rothlichgrau	blau
= rosenrother	rofenroth	weiß .
= rofenrothgelber	rosenroth	gelb
= gelber	gelblichweiß	orange
Schwefelfaurer Baryt		1
= gelblichpurpurrother	citrongelb	purpurroth
= gelber	citrongelb	gelblichweiß
= orangegelber	gummiguttgelb	gelblichweiß
Cnanit	weiß	blau
Dichreit	blau	gelblichweiß
Cymophan	gelblichweiß	gelblich
Epibot, olivengrun	braun	meergrün
= weißgrun	rosenrothweiß	gelblichweiß
Glimmer	rothbraun	rothlichweiß

Die folgende Tabelle enthalt die Farben der Bilber in den bisher noch nicht untersuchten doppeltarigen Krystallen.

Namen ber Krystalle.	Are des Prisma in der Polarisationsebene.	Uxe bes Prisma senk recht auf die Polari sationsebene.
Glimmer	blutroth	blaßgrunlichgelb
Effigsaures Rupfer	blau	grunlichgelb
Rochfalgfaures Rupfer *)	grünlichweiß	blau
Dlivin	blaulichgrun	grunlichgelb
Sphen	gelb	blaulich
Salpeterfaures Rupfer	blåulidhveiß	blau
Chromfaures Blei	orange	blutroth
Staurotib	blaulichroth	gelblichweiß
Augit	blutroth	hellgrün
Unhydrit	hellroth	blaßgelb
Urinit	rothlichweiß	gelblichmeiß
Diallage	bråunlichweiß	weiß
Schwefe!	gelb	bunkelgelb
Schwefelfaurer Strontit	blau	blaulichweiß
= Robalt	rosenroth	ziegelroth
Dlivin	braun	braunlichweiß.

Bei den neun letten Arnstallen biefer Tabelle find die Farben nicht in Bezug auf eine feste Linie angegeben.

Die nachstehende Tabelle enthalt die Farben der beiben Bufchel von Kryftallen, in denen man die Zahl der Uren noch nicht kennt.

<sup>\*)</sup> Die Farben find in Bezug auf die kurze Diagonale feiner rhomboidalen Bafis angegeben.

Namen der Arystalle.	Ure bes Prisma in be Polarifationsebene.	recht auf bie Polarifas tionsebene.
Phosphorfaures Gifen	schonblau	blåulidweiß
Actynolit	grůn	grünlichweiß
Dpal .	gelb	fchwachgelb
Gerpentin	bunkelgrun	schwachgrun
Usbest	grånlich	gelblich
Blaues kohlensaures Kupfer	violetblatt	grunlichblau
Octaebrit (einarig)	weißlichbraun	gelblichbraun
Gold= u. Natrium = Chlorur	citrongelb	bunkelorange
Ummoniumhlorür	citrongelb	bunkelorange
Potassiumchlorür	citrongelb	dunkelorange.

#### §. 151.

Durch Anwendung der Warme auf gewisse Krystalle erhielt ich eine permanente Differenz in der Farbe der beiden durch doppelte Resslerion gebildeten Lichtbuschel. Sehr leicht sind diese Versuche mit dem brasilianischen Topas anzustellen. Bei einem solchen Topas, dessen eisner Buschel gelb, der andere rosenroth war, wirkte die Rothglühhisse kräftiger auf den ungewöhnlichen als auf den gewöhnlichen Buschel, indem sie das Gelb des ersten Buschels ganzlich vernichtete und das Rosenroth des zweiten nur sehr wenig veränderte. Als der Topas ershipt war, gab er gar keine Farben; bei seiner Erkaltung aber wurde er allmählich rosenroth, und diese Karbe konnte durch die stärkste Hige nicht modificirt werden. In einigen Topasen, deren Buschel dieselbe Karbe hatten, nahm die Hige dem einen Buschel mehr Farbe als dem andern, und theilte ihnen dadurch das Vermögen mit, das Licht in Bezug auf die Aren der doppelten Vrechung zu absorbiren.

#### §. 152.

Allgemeine Bemerkungen über die boppelte Brechung.

Die in dem vorhergehenden Capitel mitgetheilten Thatsachen segen und in den Stand, den Ursprung und die Beschaffenheit der doppelt brechenden Structur auf eine sehr wahrscheinliche Weise zu erskären. Die Molecule der durch Wärme stüssig gewordenen Körper, die keinen sesten Körper bilden, haben keine doppelte Brechung; eben so verhält es sich mit den Moleculen der krystallissirten Körper, welche Metalle im Zustande der Austösung enthalten. Sowie aber die Erskältung im einen und die Verdunstung im zweiten Kalle den Moleculen gestattet, sich vermöge ihrer gegenseitigen Ufsinität zu vereinigen, so erlangen diese Molecule durch Einwirkung der sie verbindenden

Rrafte die boppelt brechende Structur. Diese Thatsache lagt sich auf boppelte Weise erklaren, entweder indem man annimmt, daß die Utome die doppelt brechende Structur fur fich haben, ober bag biefes nicht ber Fall ift. Bei ber ersten Unnahme muß man bas Verschwinden der doppelten Brechung in der fluffigen Maffe und in der Auflosung einer entgegengesetten Wirkung ber Utome zuschreiben, die in jeder Richtung eine Ure haben muffen; ba aber die doppelte Brechung nicht fichtbar hervortritt, so ift die Unnahme viel mahrscheinlicher, daß die Utome die doppelte Brechung nicht befigen. Bei der zweiten Hnpothefe, nach welcher die Utoine feine doppelt brechende Structur haben. begreift man leicht, auf welche Weise sie burch den Druck zweier burch Attraction verbundener Utome hervorgebracht werden konnen, indem jedes Utom eine doppelt brechende Ure in ber Richtung der Berbinbungelinie zwischen ihren Mittelpunkten hat, gerade als wurden die Atome durch einen mechanischen Druck zusammengepreßt. Durch Ber= folgung biefer Ibee, mas an einem andern Orte gefchehen ift, \*) habe ich bewiesen, wie man die verschiedenen Phanomene durch verschiedene Afttractivfrafte dreier rechtwinklicher Uren erklaren konne, die eine eine zige negative, eine einzige positive, oder zwei positive oder negative, ober eine positive und eine negative Are erzeugen konnen. erklart fich die Einwirkung der Barme auf den Schwefelfauren Ralk, indem fie die Intenfitat der beiben Uren verandert, und die eine feis ner Uren vernichtet oder eine neue erzeugt.

<sup>\*)</sup> Philosophical Transactions, Sahrgang 1829, vol. VI. pag. 328 unb 337. Edinburgh Journal of Science, new series.

### Dritter Abschnitt.

# Unwendung der optischen Principien auf die Erklärung der Phänomene der Natur.

Einundbreißigstes Capitel. Die ungewöhnliche Strahlenbrechung. §. 153.

Unfere atmospharische Luft ist eine transparente Gasmasse, die bas Bermogen ber Lichtbrechung befitt. Mus Barometerbeobachtungen er= hellet, daß ihre Dichtigkeit sich von der Erdoberflache an allmählich Da nun birekten Versuchen zufolge die brechende Rraft ber Luft fich mit ihrer Dichtigkeit vergrößert, fo muß erstere ihr Marimum unmittelbar an ber Oberflache ber Erbe haben und fich allmablich vermindern, bis die Luft fo dunn geworden ift, daß fie auf bas Licht fast gar nicht mehr wirkt. Fallt daber ein Lichtstrahl schrag in ein Medium, beffen Dichtigkeit auf biefe Weise veranderlich ift. fo muß er statt sich plotlich in seiner Richtung abzubrechen, allmählich immer mehr und mehr gekrummt werden, fo daß er fich auf biefe Weife in einer frummen Linie bewegt, als bestande bas Medium aus ungahlig vielen Schichten von verschiedenen brechenden Rraften. (Fig. 129) die Erde, umgeben von ihrer Atmosphare ABCD, die aus vier concentrischen Schichten bestehen mag, welche verschiedene Dichtigfeit und verschiedene brechende Kraft haben.

Der Brechungserponent der Luft an der Erdoberstäche ist 1,000294, für die drei übrigen Schichten mag er 1,000200, 100120 und 1,000050 sein. BCD sei der Horizont und Sn ein Lichtstraht, welscher von der unter dem Horizont befindlichen Sonne im Punkte n

auf die außere Luftschicht fallt, beren Brechungserponent 1,000050 ist. Man ziehe das Loth Enm und suche nach der früher aufgestellten Regel den zum Einfallswinkel Snm gehörigen Brechungswinkel Ena. Fällt der Lichtschil na im Punkte a auf die zweite Schicht, deren Brechungserponent 1,000120 ist, so sindet sich auf dieselbe Weise durch Fällung des Lothes Eap der gebrochene Strahl ab. Sben so erhält man die gebrochenen Strahlen de und ed. Ein und derselbe Strahl Sn wird also in der gemischten Linie naded gebrochen, und da er das Auge in der Richtung od erreicht, so sieht man die Sonne in der Richtung DoS' über dem Horizonte, wenn sie sich auch noch unter demselben besindet, oder noch nicht aufgegangen ist. Auf dieselbe Weise erhebt die Brechung der Atmosphäre die Sonne über den Horizont, wenn sie bei ihrem Untergange sich schon unter demselden befindet.

Im leeren Naume und in allen Mediis von gleichförmiger Dichtigkeit bewegen sich die Lichtstrahlen in gerader Linie; dagegen mussen auf der Oberstäche der Erde die von einem entfernten Körper herkommenden Lichtstrahlen in krummen Linien fortgehen, weil sie die Luftschichten von verschiedener Dichtigkeit und verschiedenen brechenden Kräften zu durchschneiden haben. Daraus folgt, daß man kein Object außerhalb oder innerhalb unsers Luftkreises, keinen Planeten und Virstern an seinem wahren Orte erblickt, außer wenn das Object sich in der Vertikallinie besindet.

Astronomische und trigonometrische Beobachtungen abgerechnet, welche die größte Schärfe erfordern, so ist die atmosphärische Brechung von keinem weitern Belange; da aber die Dichtigkeit und die brechens de Kraft der Luft sich bedeutend verändert, wenn diese sich erhist oder abkühlt, so erzeugt eine große Hitz und eine große Kälte bedeutende Beränderungen in der brechenden Kraft, wodurch sehr interessante optische Phänomene zum Vorschein kommen. Man hat diesen Erscheisnungen den Namen der ungewöhnlichen Brechung gegeben; sie sind mitunter so auffallend, daß sie mehr durch Zauberei als durch natürzliche Kräfte hervorgebracht zu sein scheinen.

§. 154.

Die Erhebung ber Ruften, ber Berge und Schiffe, die man über ber Oberflache bes Meeres sieht, ist sehr oft beobachtet worden und hat den Namen Erhebung oder Seegesicht erhalten. Hubbart

beschreibt mehre Falle dieser Urt, vorzüglich aber bas umgekehrte Bild eines Schiffes, welches unter bem wirklichen Schiffe gesehen wurde. Vince beobachtete zu Ramsgate ein Schiff, beffen Mafte fich erft allein über bem Borizonte zeigten; zugleich erblickte er im Gefichtsfelbe bes Fernrohres, beffen er fich bediente, zwei vollståndige Bilber bes Schiffes in der Luft, beide uber dem Schiffe, von benen bas obere ein aufrechtes, das untere ein verkehrtes mar. 21s er hierauf fein Fern= rohr gegen ein anderes Schiff fehrte, deffen Korper gerade im Bori= zonte erschien, fah er ein vollständiges umgekehrtes Bild, welches mit feinen Maften die des wirklichen Schiffes berührte. Diefe beiben Phanomene find in ben Figuren 130 und 131 bargestellt; A ift bas B und C sind die durch ungewöhnliche Brechung erzeugten Bilber. Bei Betrachtung eines andern Schiffes erblickte Bince bie umgekehrten Bilber von einigen Theilen deffelben, welche ploblich zum Vorschein kamen und verschwanden; »fie erschienen zuerst unten.« faat er. Derhoben fich bann außerst rafch in die Bobe, zeigten mehr ober weniger von den Maften, fo wie fie zum Borfchein kamen und gli= den burch die Gefchwindigkeit ihrer Erscheinung den Strahlen eines Morblichts.« Go wie bas Schiff ans Land fam, vergrößerte fich bas Bild mehr und mehr und wurde ein vollstandiges Bild, wobei die Maften fich berührten. Je naber bas Schiff bem Lande fam, befto mehr entfernte fich bas Bilb; man erblickte jedoch kein zweites. einem andern Kalle (Fig. 131) fah Bince bas Meer zwifchen ben beiben Schiffen B und C. Go wie bas Schiff A fich uber ben Borizont erhob, verschwand bas Bild C allmählich, und während biefer Beit flieg bas Bilb D bem Lande naher, bas Schiff tam aber nicht fo nahe an ben Horizont, daß die beiden Maften fich berührten. beiben Bilber waren auch noch bann sichtbar, als das Schiff sich gang unter bem Borizonte befand.

Der Capitain Scoresby beobachtete im grönländischen Meere mehre Fälle ber ungewöhnlichen Brechung. Um 28. Juni 1820 sah er von der Spike des Mastes aus 18 Schiffe in einer Entsernung von ungefähr 12 englischen Seemeilen. Das eine war verlängert in vertikaler Richtung, das andere in eben dieser Richtung zusammengebrückt; ein anderes hatte ein umgekehrtes Bild über sich, zwei andere hatten unter diesem zwei deutliche Bilder, welche von zwei Bildern von Eisschichten begleitet wurden.

Im Jahre 1822 erkannte Scoresby bas Schiff feines Baters, die Renommée, an dem umgekehrten Bilde deffelben in der Luft, obgleich das wirkliche Schiff sich unter dem Horizonte befand. Schiff war 17 Meilen unterm Horizonte und 30 Meilen von ihm In allen diesen Fallen lag bas Bilb gerade über dem Db-Um 17. Septbr. 1818 beobachteten bagegen Jurine und Soret einen Fall ber ungewöhnlichen Brechung, wo das Bild fich feitwarts vom Dbjecte befand. Es naberte fich aus einer Entfernung von 4000 Toisen eine Barke ber Stadt Genf auf der linken Seite bes Sees; zu gleicher Zeit fah man über bem Waffer ein Bilb ber Segel, welches, fatt ber Richtung ber Barke zu folgen, fich bavon entfernte und auf der rechten Seite bes Sees fich ber Stadt zu nahern schien, indem das Bild von Westen nach Often, die Barke dagegen von Westen nach Guben ging. Das Bild hatte mit bem Dbjecte einerlei Große, als es sich von der Barke entfernte, wurde aber fleiner und fleiner und war beim Berschwinden nur halb fo groß als Die Barfe.

Wahrend des Feldzuges der Frangofen in den fandigen Buften Megyptens beobachteten fie mehre Phanomene der ungewohnlichen Bredung, benen fie ben Namen ber Luftfpiegelung (mirage) gaben. Als die Sandflache durch die Sonne erhitzt war, schien die Erde in einer gewiffen Entfernung burch eine allgemeine Ueberschwemmung heimgesucht zu sein. Die auf hoben Punkten liegenden Borfer batten das Unsehen von eben so vielen Infeln mitten in einem großen See, und jedes Dorf wurde von feinem umgekehrten Bilbe begleitet. So wie die Urmee fich ben Grenzen ber scheinbaren Ueberschwemmung naherte, zog fich ber eingebildete See zuruck, und bei bem nachsten Dorfe fand dieselbe Tauschung ftatt. Monge, welcher diese Erscheis nungen in feinen Memoiren uber Aegypten beschrieben hat, leitet fie von der Buruckstrahlung einer reflerionsfahigen Flache ber, welche er zwischen zwei Luftschichten von verschiedenen Dichtigkeiten annimmt. Der merkwurdigste Fall der Luftspiegelung wurde von Vince mahr= Ein Beobachter zu Rarasgate fah auf einer Bobe zwi= schen Ramsgate und Dover die Spigen von vier Thurmen des Schloffes von Dover; am 6. August 1806, 7 Uhr Nachmittage, fah Bince das ganze Schloß von Dover, als ware es auf die Seite ber Dptik. II.

Hohe geset, welche gegen Ramsgate zu liegt. Das Bilb war so ftark, baß man die Hohe burch baffelbe nicht sehen konnte.

Offenbar find die beruhmten fata morgana in der Meerenge von Meffina, die mahrend mehrer Sahrhunderte ben großen Saufen in Erstaunen und ben Physiker in Verlegenheit gesetzt haben, eine ahnliche Erscheinung. Ein Beobachter, welcher auf einer Bobe ber Stadt Reggio ben Ruden ber Sonne und bas Geficht bem Meere zukehrt, erblickt, wenn bie Sonne fcheint und auf bem Punkte ftebt. daß ihre Strahlen auf bas Meer von Reggio unter einem Winkel von 45° einfallen, auf dem Baffer eine ungahlige Menge Pilafter, Bo= gen, gut gezeichnete Schloffer, regelmaffige Saulengange, hohe Thurme, fcone Palafte mit Balkons und Fenftern, Dorfer und Baume, Wiesen mit Berben, Menschenmassen zu Fuß und zu Pferde, wobei bas Bange fchnell über bas Meer hingeht. Bei befondern Buftanden ber Utmofphare erblickt man biefelben Gegenftanbe in ber Luft, aber nicht so lebhaft, und wenn die Utmosphare neblicht ift, so sieht man fie auf der Oberflache des Waffers schon coloriet und mit prismati= fchen Farben umranbert.

### §. 155.

Es täßt sich burch mehre Versuche zeigen, daß diese Erscheinungen durch die Resterion der Luftschichten von verschiedener Dichtigkeit hervorgebracht werden. Zu diesem Zwecke goß Wollaston in eine viereckige Phiole (Kig. 132) eine kleine Menge hellen Syrop und über denselben eben so viel Wasser, welches sich allmählich mit dem Syrop verdand, wie in A. Das Bort Syrop, welches auf ein hinter der Flasche besindliches Papier geschrieben war, erschien aufrecht, wenn es durch den reinen Syrop, und verkehrt, (wie in der Figur), wenn es durch die Mischung von Wasser und Syrop gesehen wurde. Als Wollaston hierauf eine beinahe gleiche Menge rectificiten Weinzeist in B eingoß, zeigte sich der Effect, welchen die Figur darstellt; das Wort Alcohol erschien an seinem wahren Platze und ein verkehrs tes und aufrechtes Bild desselben unterhalb.

Uehnliche Phanomene kann man erhalten, wenn man Objecte über die Oberfläche einer erhitzten Schaufel, ober langs einer Mauer ober eines bemalten Brettes betrachtet, welche von der Sonne erhitzt werben.

Blackabber hat mehre fehr instructive Phanomene ber Berti=

cale und Seiten Luftspiegelung beschrieben, die auf der Bastion Konig Georg zu Leith gesehen wurden. Der ausgedehnte Wall, dessen
centralen Theil diese Bastion ausmacht, ist aus großen Sandsteinbiscken gebaut; auf der Ostseite diesen Bastion sieht man das schönste
dieser Phanomene. Im Westen des Thurmes dehnt sich der Wall in
gerader Linie dis in eine Entfernung von 500 Fuß aus, er ist auf
der Erdseite 8 Fuß hoch mit einem 2 Fuß breiten und 3 Fuß hoch
über der Erde liegenden Wege. Die Brüstung ist oben 3 Kuß breit,
und hat eine sanste Reigung nach dem Meere zu.

Bei gunftiger Witterung gleicht die Spige der Bruftmehr einem Spiegel ober vielmehr einer Gieflache; geht bann eine Perfon auf ihr fpagieren, fo fieht ber in einiger Entfernung ftebende Beobachter ein umgekehrtes Bild berfelben. Befindet er fich auf dem Wege und eine zweite Perfon in einiger Entfernung von ihm mit dem Befichte nach dem Meere jugekehrt, fo fteht fein Bild vor diefer, und es fieht bann aus, als wenn zwei Perfonen fich zusammen unterhalten ober einander angeden. Sieht er, mahrend er fich auf dem Wege befindet, von tem Thurme abmarts, und eine andere Perfon geht auf bem Dftende des Balles uber das Schugbrett bin nach dem Meere zu oder von demfelben ber, fo glaubt er zwei Personen fich in entgegenge= fetter Richtung bewegen ju feben; man fieht dann zuerft die eine fortschreiten und bann in einigem Abstande die andere in entgegenge= fester Richtung. Sieht man uber die Bruftwehr meg, fo geftalten fich die entfernten Objecte guf verschiedene Beife; bie Berge (von Rife) find in ungeheure Bruden permandelt; geht man an das Oftende bee Malles, fo nimmt diefer eine fonderbare Geffalt an; ein Theil namlich fcbeint abgefchnitten und niebergebruckt gu fein, fo bag er einen fleinen hubichen Thurm bilbet, wie man wohl die Denfmaler auf Rirchhöfen hat. Ein anderes Mal fcheint er genau einem antifen Altgre zu gleichen, beffen Flamme recht lebhaft brennt \*).

§. 156.

Um so viel möglich auf eine deutliche Weise zu erklären, wie das aufrechte ober verkehrte Bild eines Schiffes in (Fig. 131) entstehen könne, sei SP (Fig. 133) ein im Horizont befindliches Schiff, welches in E mittelst der Strahlen SE, PE gesehen wird, die in gerader Linie

<sup>\*)</sup> Edinburgh Journal of science, No. V. pag. 13.

burch eine zwischen bem Muge und bem Schiffe befindliche Luftmaffe von gleichformiger Dichtigkeit durchgeben. Ift die Luft in c bunner als in a, was wegen ber Frifche bes Meeres der Fall fein fann, fo ift die brechende Rraft in c fleiner ale in a; in diefem Falle merden die Lichtstrahlen Sd, Pc, die unter ben gewohnlichen Umftanben nies mals zu den in E befindlichen Mugen hatten gelangen konnen, in bie frummen Linien Pc und Sa gebogen. Wenn bann bie Dichtigkeit fich fo andert, bag ber obere Strahl Sa ben untern in einem Puntte x fchneibet, fo liegt Sa unterwarts, und gelangt in's Muge, ale fame er von dem untern Endpunkte des Objektes ber. Sind Ep und Es Tangenten an die frummen Lichtstrahlen in dem Puntte, wo biefe in's Muge gelangen, fo wird ber Theil S des Schiffes in ber Richtung Es, und der Theil P in der Richtung Ep gefehen; das Bild sp ift als: bann ein verkehrtes. Muf diefelbe Beife konnen andere Lichtstrablen Sm und Pm in die fich nicht schneibenben Richtungen SnE und PmE gefrummt werden, fo daß die Tangente Es an den frummen Lichtstrahl Sn oben und bie Tangente Ep' unten liegt. Muf diefe Beife erblickt bann bas in E befindliche Muge in s'p' ein aufrechtes Bild uber bem verkehrten sp (Fig. 131).

Es ist klar, daß ber Zustand ber Luft auch nur eins dieser Bilder erzeugen kann, und daß alle diese Phanomene zum Vorschein kommen konnen, wenn das wirkliche Schiff sich unter bem Horizonte befindet.

Bei einer der Beobachtungen von Scoresby war, wie oben bemerkt ist, ein Schiff in der vertikalen Richtung vergrößert oder verslängert, während ein anderes in berselben Richtung verkleinert oder zusammengedrückt war. Sollte, was sehr wahrscheinlich ist, eine Urssache eristiren, die das Schiff zu gleicher Zeit horizontal und vertikal verlängert, so würde diese Ursache wie eine Converlinse wirken und das Schiff vergrößern; dies könnte dann weit über die gewöhnliche Gessichtsweite hinaus gesehen werden. In der That scheint dieser Fall sich ereignet zu haben; am 26. Juli 1798 sah Latham zu Hastings 5 Uhr Nachmittags die 40 bis 50 Meilen weit entfernten Küsten von Frankreich eben so deutlich als mit dem besten Fernglase. Die Seeleute und Fischer konnten sich zuerst von der Wirklichkeit der Ersscheinung nicht überzeugen; als aber die Küsten sich höher und höher

erhoben, überzeugten sie sich so gut, daß sie Latham die Gegenden zeigten, die sie gewöhnlich zu besuchen pflegten, z. B. die Bay und die Mühle von Boulogne, St. Balery und andere Gegenden auf der Rüfte der Picardie. Alle diese Gegenden hatten das Unsehen, als lägen sie in einiger Entfernung im Meere. Bon dem östlichen Felsen aus sah Latham zu gleicher Zeit Dungeneß, die Felsen von Dover, und die französischen Küsten von Calais und Boulogne die St. Balery, und wie einige Fischer behaupteten, die Dieppe. Der Tag war sehr heiß ohne den mindesten Wind, und die in einiger Entfernung besindlichen Gegenstände erschienen start vergrößert.

Man kann sich eine Vorstellung von dieser Art von Phanomenen machen, wenn man, wie ich an einem andern Orte auseinandergesett habe \*), eine erhigte Eisenmasse über eine bedeutend dicke Wasserschicht halt, die sich in einem glasernen Gefäße aus parallelen Glasplatten befindet. Zieht man dann das erhigte Eisen zuruck, so ist die nach unten zu sich vergrößernde Dichtigkeit von einer Verminderung der Dichtigkeit an der Oberstäche begleitet, und ein solches Medium zeigt die Phanomene der Luftspiegelung.

§. 157.

Es scheint mir außer Zweifel zu fein, bag mehrere ber ungewohn= lichen Brechung zugeschriebene Erscheinungen von einer ungewöhnlichen Reflerion herruhren, bie in dem Dichtigfeite : Unterschiede ihren Grund Wenn ein über der Utmosphare in S (Fig. 129) befindlicher Beobachter eine wie in ber Figur zusammengefette Maffe Schichten von verschieden brechenden Rraften betrachtete, fo mußte offenbar bas Sonnenlicht bei seinem Durchgange durch die Grenzen jeder Schicht reflektirt werden; daffelbe murde ftattfinden, wenn die brechende Rraft fich vollkommen continuirlich anderte. Es mangelt bis jest an genau beschriebenen Thatsachen biefer Urt, um barauf die Befete der Reflerion anwenden zu fonnen; indeffen ift nachstehendes von Buch an beobach= tete Kactum fo bestimmt, bag es feinen Zweifel uber feinen Urfprung ubrig lagt. . . . 3d ging «, fagt biefer, .am 18. November 1804 bes Morgens auf dem Felfen eine Meile im Westen von Brigthon, und betrachtete den Aufgang der Sonne; ich hatte beide Augen dem Meere zugekehrt, im Augenblicke ale bie Sonnenscheibe fich aus der Baffer-

<sup>\*)</sup> Edinburgh Encyclopedic, Aristel Barme.

flache erhob, und ich fah den Bordertheil des Felfens, auf bem ich ftand, in einiger Entfernung von mir auf bem Dcean. 2118 ich meine Begleiter auf Diefe Erscheinung aufmertfam machte, fah ich zugleich unfere eigenen Bilber auf ber Spife bes falfchen Felfens, fowie auch bas Blib einer nahe liegenden Muble. Die refleftirten Bilber maren ber Begend gegenuber, in welcher wir uns befanden, fehr beutlich, und ber falfche Felfen fchien, fowie er fich weiter gegen Weften entfernte, zu verschwinden und bem wirklichen Felfen naber zu fommen. Erscheinung dauerte faft 10 Minuten, bis bie Sonne beinahe um ihren Durchmeffer hoher geftiegen war; bann fchien fich bas Bange in bie Luft zu etheben, und verschwand allmablich, wie wenn man den Borhang eines Theaters aufzieht. Die Blache bes Meeres mar mit ei= nem biden Debel mehre englische Ellen boch bededt; fie murben all= mablich von ben Sonnenftrahlen vertrieben, welche gegen bie Felfen unter einem Winkel von 73°, vom Lothe angerechnet, einfielen.

> 3 meinnbbreißigstes Capitel. Der Regenbogen. 6. 158.

Bekanntlich ift ber Regenbogen ein heller Bogen, ber sich von einem Theile bes himmels bis an ben entgegengesetzen ausdehnt. Unter sehr gunftigen Umständen sieht man zwei Bogen, einen außern und einen innern, oder ben fecundaren und ben primaren; man hat auch noch wohl überzählige Bogen, außerhalb bes primaren, ein Berührung mit ihm, oder außerhalb bes secundaren wahrgenommen.

Der primare ober innere Negenbogen, ben man gewöhnlich allein erblickt, ift der Bogen eines Kreises, bessen Radius 41° beträgt. Er besteht aus siebenfarbigen Bogen; biese sind das Violet zu unten, Indigo, Blau, Grün, Gelb, Drange und Roth auswendig. Die Farben haben dieselbe verhältnismäßige Breite wie die farbigen Raume im prismatischen Spectrum. Der Regenbogen ist daher nur eine unsendliche Anzahl von prismatischen Farbenbildern, die in dem Umfange eines Kreises neben einander gereiht sind, und man könnte leicht durch eine kreisförmige Zusammenstellung von Prismen oder durch Bedeckung aller centralen Theile einer Linse einen kleinen Regenbogen erzeugen, der aus denselben Farben bestände. Zur Hervordringung eines Regenbogens ist also nur eine Menge transparenter Körper nöthig, die fähig,

find, eine hintangiiche Anzahl prismatischer Farbenbilber im Sonnenlichte zu erzeugen.

Da man in ber Regel ben Regenbogen nur bann erblickt, wenn zwischen bem Beobachter und bem ber Sonne entgegengefetten Theile bes himmels Regen fallt, fo wird man zu bem Glauben gezwungen, bag die Regentropfen, welche bekanntlich bie Rugelform haben, die ge= nannten transparenten Rorper finb. Sieht man burch eine Glas= oder Wafferkugel, Die fich amifchen bem Muge und ber Sonne befinbet, fo erblidt man ein prismatifches Spectrum, was burch ben vom Muge am weitesten abliegenden Theil ber Rugel reflektirt wird. biefem Spectrum ift bas Biolet inwendig und bas Spectrum ift ver-Befindet sich die Rugel horizontal und in einerlei Niveau mit bem Muge, fo bag man bas reflektirte Sonnenlicht in ber Borizontals ebene erblickt, fo fieht man ein horizontales Spectrum, bas Biolet Wird die Rugel zwischen beiben genannten Lagen in bie Mitte gebracht, fo bag bas Sonnenlicht in einer unter 45° gegen ben Borikont geneigten Cbene reflektirt wird, fo erblickt man ein Spectrum gegen ben Borigont unter 45° geneigt, bas Biolet inwendig. man nun mahrend des Regens Waffertropfen in jeder Richtung gegen bas Muge erhalt, fo fieht man Farbenbilder, die unter allen möglichen Winkeln gegen den Horizont geneigt find und zusammengenommen bas große freisformige Spectrum geben, welches ben Regenbogen bilbet.

Der größeren Deutlichkeit halber seien E, F (Fig. 134) Wassertropfen, die dem Sonnenlichte ausgesetzt sind, welches in den Richtungen RE, RF auffällt. Bon der auf den Tropfen fallenden Lichtmasse werden die durch die Mitte oder an der Are des Tropfens durchge, henden Strahlen in einem hinter ihm liegenden Focus gebrochen; von denen aber, die auf den odern Theil des Tropfens sallen, werden die rothen am wenigsten, die violetten am stärksten gebrochen, und fallen auf die Rückseite des Tropfens schräg genug auf, so daß einige von ihnen wie in der Figur restektirt werden. Die Strahlen werden nochsmals gebrochen und gelangen in das Auge in C, welches ein prismatisches Spectrum mit dem Roth nach oben und dem Violet nach unzten erblickt. Besindet sich die Sonne und das Auge mit dem Tropfen E, F, in einerlei Vertikalebene, so bildet das von E, F erzeugte Spectrum die Farben der Spise des Bogens wie in der Figur. Bes

findet fich aber ein Tropfen nahe am Borizonte, fo bag bas Muge, der Tropfen und bie Sonne in einer gegen den Horizont geneigten .Ebene liegen, fo wird ber Sonnenftrahl auf biefelbe Beife wie E und F reflektirt, nur ift bie Reflerionsebene gegen ben Borigont geneigt; er bilbet bann einen Theil bes von bem Scheitel entfernten Bogens. Daraus erhellet, daß die Regentropfen, welche über ber Linie zwischen bem Muge und bem Scheitel bes Bogens und in ber Ebene durch bas Muge und die Sonne liegen, den obern Theil des Bogens, und die Eropfen die rechts und links vom Beobachter und außer der Berbinbungelinie zwischen dem Muge und dem untern Theile des Bogens liegen, den untern Theil bes Bogens auf jeder Seite bilben. alfo fein Tropfen zwischen dem Auge und dem inwendigen Raume etwas zur Erzeugung bes Regenbogens bei, fo bag wenn ber Regen regelmäßig aus der Wolke herunterfiele, der Regenbogen fichtbar murde, ebe ein einziger Eropfen gur Erbe fiele. Gine Brechung ber Reigung bes rothen und violetten Strahle gegen die einfallenden Strahlen RE und RF gibt diese zu 42° 2' fur Roth und zu 40° 17' fur Biolet an; die Breite bes Regenbogens ift also gleich ber Differeng biefer Bahlen ober 1° 45' und folglich 31 Mal fo groß ale ber Durchmeffer ber Sonne. Diese Resultate stimmen fo fcon mit ben Beobachtungen überein, daß es außer Zweifel ift, der primare Regenbogen merbe durch zwei Brechungen und burch eine inzwischen vorgegangene Reflexion ber auf den obern Theil der Regentropfen fallenden Sonnenstrablen erzeugt.

Es ist einleuchtend, daß die rothen und violetten Strahlen eine zweite Resterion in den Punkten erleiden, wo sie den Tropfen verlassen; diese reslektirten Strahlen verlieren sich im Himmelsraume und können das in O besindliche Auge nicht erreichen. Es gilt dies jedoch nur für Strahlen, die wie E und F in den obern oder in den vom Auge am entserntesten liegenden Theile des Tropfens eintreten; diesenigen dagegen, die in den untern oder in den dunge am nächsten liegensden Theil eintreten, können nach zwei Resterionen in's Auge gelangen, wie in den Tropfen H und G, wo die Strahlen R und R von unten einfallen. Dann werden die rothen und violetten Strahlen in verschiedenen Richtungen gebrochen und gelangen nach zwei Resterionen gebrochen in das in O besindliche Auge, wobei das Biolet den obern und das Roth den untern Theil des Spectrums bildet. Rechnet man

ben Neigungswinkel bieser Strahlen gegen die einfallenden Strahlen R, R, so sindet er sich zu 50° 58' für Noth, und zu 54° 10' für Biolet; die Differenz 3° 10' ist die Breite des Bogens und der Ubstand beider Bogen beträgt 8° 15'. Daraus ist klar, daß sich außershalb des primären Negenbogens ein secundärer bildet, dessen Farben die umzekehrten von dem ersten sein mussen, weil sie durch zwei Nesslerionen und durch zwei Brechungen erzeugt werden. Der secundäre Bogen ist beinahe doppelt so breit als der primäre, und seine Farben sind viel schwächer, weil bei ihm das Licht zwei Resterionen erlitten hat.

## §. 159.

Newton fand ben Radius des innern Bogens zu 32°, seine Breite zu 2° 10' und seinen Abstand vom außern Bogen zu 8° 10'. Diese Resultate stimmen so genau mit den berechneten überein, daß sie keinen Zweisel über die Richtigkeit der eben angeführten Erklärungsart übrig lassen. Will man jedoch eine noch größere Evidenz, so sindet sich diese in der im Jahre 1812 von mir beobachteten Thatsache, daß das Licht der beiden Bogen vollkommen polarisitt wird in Ebenen, die durch das Auge und die Radien der Bogen gehen.

Dies zeigt, daß die Bogen durch die Resterion von der Flache eines transparenten Körpers unter dem Polarisationswinkel oder nahe dabei gebildet werden. Die Erzeugung kunstlicher Regendogen durch den Nebel eines Wassersalls oder durch die Tropfenmenge eines fortgeschleuderten Wasserstrahls oder einer Sprike ist ein neuer Beweis der obigen Erklärungsart. Man erblickt zuweilen Regendogen vom Monde, sie sind jedoch schwach und kaum wahrnehmbar. 1814 sahe ich zu Bern einen Regendogen im Nebel, er glich einem neblizgen Bogen, und seine Farben waren unsichtbar.

# §. 160.

Am 5. Juli 1828 beobachtete ich brei übergahlige Bogen in bem primaren, von benen jeder aus rothen und grunen Bogen bestand und mit bem Biolet bes primaren Bogens in Berührung war. Außerhalb bes außern ober secundaren Bogens erblickte ich beutlich einen rothen Bogen, und darüber einen sehr schwachen Bogen, welcher einen ahnlichen übergahligen Bogen bildete, wie die im Innern des primaren Rezgenbogens.

Hallen hat bewiesen, daß ein durch brei Resterionen von Wassertropfen gebildeter Bogen die Sonne in einer Entfernung von 40° 20', der durch vier Resterionen gebildete sie in einer Entfernung von 45° 33' umfreiset. Die durch funf Resterionen erzeugten Bogen sind theilweise durch den secundaren Bogen bedeckt. Das Licht dieser drei Bogen ist nicht stark genug, um auf unsere Gesichtsorgane wirken zu können, weshalb man denn auch nie solche Regenbogen ges sehen hat.

Es find mehrere besondere Regenbogen gesehen und beschrieben worden. Um 10. August 1655 fab man zu Chartres einen schwaschen Regenbogen, welcher ben primaren Regenbogen im Scheitel burchsfchnitt; er ruhrte von einer Resterion bes Flusses her.

Um 6. August 1698 bemerkte Sallen beim Spagierengehn auf den Ballen von Chefter einen merkwurdigen Regenbogen, welcher (Fig. 135) abgebildet ift; ABC ift ber primare, DHE ber fecundare und AFHGC ein britter Regenbogen, welcher ben fecundaren DHE schneidet und in drei beinahe gleiche Theile theilt. Die Punkte E und G ruckten in die Bobe und ber Bogen FG zog fich allmablich gufam= men, bis bie Bogen FG und FGH gang in einander fielen, wodurch benn der fecundare Regenbogen auf einem großen Raume feine Farben verlor, und am Scheitel wie ein weißer Bogen aussah. Bogen HAC hatte feine Farben wie der primare, alfo umgekehrt wie der fecundare Bogen liegen, wodurch die beiden entgegengefetten Farbenbilder in FG fich vernichteten und Beiß gaben. fchien dabei auf den Fluß Dee, der gang ruhig mar. Sallen fand, bag ber Bogen HAC nur ein Theil vom Rreife bes primaren Bogens war, ber burch die Reflerion bes Fluffes aufwarts gekrummt murbe. Im Journale von Rogier ift ein zwischen ben beiben gewöhnlichen Regenbogen mahrgenommener, mit biefen nicht concentrischen britten Regenbogen beschrieben; dies Phanomen ift unftreitig einerlei mit dem von Sallen beobachteten.

Man hat auch rothe, unformliche, auf bem Grase ausgebreitete Regenbogen gesehen. Die letteren werden gebildet burch Wassertrops fen, die sich an den Spinngeweben in den Foldern aufhangen.

Dreiundbreißigstes Capitel. Höfe, Ringe, Nebensonnen und Nebenmonde. g. 161.

Stehen Sonne und Mond am heitern hellen himmel, fo zeigen fich ihre Scheiben ohne Farbenveranderung und ohne befondere Lufter= Bei andern Buftanden ber Utmofphare bagegen andern fdeinungen. biefe beiden Geftirne nicht nur ihre Farbe, fondern find auch von einer Menge leuchtender Rreife umgeben, die verschiebene Große und Geftalt Ift die Luft mit trockenen Dunften geschwangert, so hat die Sonne oft ein blutrothes Unsehen. Sieht man fie burch mafferige Dunfte, fo ift fie ihrer Strahlen beraubt, behalt jedoch ihre weiße unfarbige Scheibe; in einem andern Buftanbe ber Utmofphare habe ich fie oft in der lebhaften Karbe bes Salms erblickt. frause Wolfen por ber Sonne ober bem Monde vorbei, fo zeigen fich mitunter ein, zwei, drei und felbft mehrere farbige Ringe abnlich benen bunner Plattchen; bei falter Witterung, wenn gefrorne Theilchen in ben bochften Regionen herumschwimmen, find bie beiben Geftirne baufig mit ben complicirteften Phanomenen umgeben, mit concentrifchen Ringen, mit Ringen, die durch ihre Scheibe geben, mit Rreissegmenten und mit Rebensonnen, welche in ben Durchschnittspunkten diefer verfchiedenen Rreife gebildet merden.

Man nennt alle diese Phånomene, mögen sie an der Sonne oder am Monde erscheinen, im Allgemeinen, Hose. Werden sie von der Sonne erzeugt, so heißen sie Nebensonnen, werden sie vora Monde erzeugt, Nebenmonde. Die kleinen Hose, welche Sonne und Mond bei guter Witterung auf den dunnen krausen Wolken bilden, womit sie theilweise bedeckt sind, heißen auch Ninge. Sie zeigen sich sehr häusig an der Sonne, sind aber wegen des großen Glanzes der Sonenenstrahlen leichter durch die Resterion in ruhig stehendem Wasser wahrzunehmen.

Im Juni 1692 beobachtete Newton durch die Resterion einer in einem Gefäße enthaltenen ruhigen Wassermasse brei farbige Ringe um die Sonne, die brei kleinen Regenbogen ahnlich waren. Die Farbe des innern Ringes war blau bei der Sonne, roth nach auswarts und weiß in der Mitte zwischen dem Blau und Roth. Der zweite Ring war purpurroth und blau nach innen, blastoth nach außen zu, und grun in der Mitte. Der dritte Ring war blasblau nach innen

und blafroth nach außen zu. Die Farben und die Durchmeffer dieser Ringe find in nachfolgender Tabelle zusammengestellt.

Erster Ring Blau, Weiß, Roth Burpurroth, Blau, Brun, Blaßgelb, Roth 104° 12° 33'

Um 19. Februar 1664 fah Newton einen Hof von zwei Ringen um den Mond, die folgende Dimensionen hatten:

Erster Ring | Weiß, Blaulich, Grun, Gelb, Roth | 3° | 3° | 5½°

Newton sieht die Ringe als Erzeugnisse des durch kleine Waffertropfen gehenden Lichtes an, auf dieselbe Weise wie die Farben dunner Platten entstehen. Nimmt man die Wasserkügelchen von 1000 Boll Durchmesser an, so mussen die Durchmesser der Ringe nach Newton's Berechnung folgende sein:

Erffer Ring | Durchmeffer. | 7<sup>1</sup>/<sub>4</sub>° | 10<sup>1</sup>/<sub>4</sub>° | 10<sup>1</sup>/<sub>4</sub>° | 12° 33'

Die Ringe vergrößern sich, sowie die Wafferkugelchen sich verzkleinern, und verkleinern sich, wenn die Wafferkugelchen sich vergrösfern.

Die gewöhnlichsten Sofe um Sonne und Mond haben 47° und 94° Durchmeffer. Um bavon eine klare Idee zu geben, wollen wir einen Hof um die Sonne, und einen Hof um den Mond genauer beschreiben.

Folgendes ift der Originalbericht von einer Nebenfonne, die 1630 von Scheiner gefehen wurde.

### §. 162.

Der Durchmesser des zunächst an der Sonne liegenden Kreises MQN (Fig. 136) betrug  $45^{\circ}$ , und der Durchmesser des Kreises ORP  $95^{\circ}$  20'; sie waren gefärbt wie im Regenbogen, nur lag das Roth an der Sonne und die übrigen Farben in der natürlichen Reibefolge. Alle Bogen waren gleich breit und zwar beinahe  $\frac{1}{3}$  vom Durchmesser der Sonne; nur weiß ich nicht genau anzugeben, ob nicht vielleicht der zum Horizonte parallele weißliche Kreis breiter war als das Uebrige.

Die beiden Nebensonnen M und N waren hinlänglich hell, O und P waren es nicht so sehr. M und N hatten eine purpurrothe Farbe nach der Sonne und eine weiße nach allen übrigen Seiten zu; O und P waren überall weiß. Sie verschwanden nicht zugleich, sons dern P, welches nur sehr schwach glänzte, verschwand zuerst und wurde mit einigen dicken Wolken bedeckt. Die Nebensonne O blieb lange Zeit, obgleich sie schwach war. Die beiden Nebensonnen M und N dauerten drei Stunden; M war matt und verschwand zuerst nach einigen Zuckungen; N blieb dann wenigstens noch eine Stunde. Obgleich ich sie nicht verschwinden sah, so hatte ich mich doch überzeugt, daß sie die einzige war, welche die Sonne lange Zeit begleitete, und den Wolken und Dünsten Troß bot, welche die übrigen ausgelöscht hatte. Sie verschwand jedoch bei einem Gußregen. Das Phänomen dauerte wenigstens  $4\frac{1}{2}$  Stunde und da ich es schon vollständig wahrnahm, so mag es wohl über 5 Stunden gedauert haben.

Die Nebensonnen Q und R tagen in der Verticalebene, die durch bas in F befindliche Auge und die in G befindliche Sonne ging; in dieser Sbene schnitten oder berührten sich die Bogen HRC und ORP. Sie waren bald heller, bald schwächer als die übrigen, jedoch nicht so vollkommen rücksichtlich ihrer Gestalt und ihrer weißlichen Farbe. Ihre Größe und Farbe anderte sich nach der Temperatur der in G befindlichen Sonne und der Materie, welche sie in Q und R aufnahm; beshalb war denn auch ihr Licht und ihre Farbe sast fortwährend unbestimmt, gleichsam in beständiger Bewegung. Vorzüglich bemerkte ich noch, daß sie, N ausgenommen, die ersten und letzen der Nebensfonnen waren.

Der Bogen des kleinen Hofes MN nahe bei der Sonne schien dem Auge ein einziger Ring zu sein, war aber verworren, von ungleischem Durchmesser, nicht fortwährend continuiclich, sondern vielmehr in beständiger Bewegung. Er bestand in der That aus vier Bogen, wie sie die Figur zeigt, und ich habe ihn zu diesem Zwecke vorzüglich genau beobachtet \*). Diese Bogen schneiden sich in einem Punkte Q und bilden daselbst eine Nebensonne. Die Rebensonnen M und N erzeugs

<sup>\*)</sup> Die vier Kreise, welche burch ihre Schnittpunkte ben innern hof bilben, sind aus vier Mittelpunkten beschrieben, welche in ben Ebenen eines kleinen Quasbrats liegen.

ten fich in den Durchschnittspunkten bes innern hofes und bes weiß: lichen Ringes NGMP.

#### 6. 163.

Am 30. Marz 1660 Morgens beobachtete Hevelius zu Danzig ben Nebenmond, welcher (Fig. 137) abgebildet ift. Der Mond A war umgeben von einem völlig weißlichen Kreise BCDE, in welchem sich zwei Nebenmonde B und D, einer auf jeder Seite des Monzbes befanden, die aus verschiedenen Farben zusammengesetzt waren und auf Augenblicke einen langen Schweif von weißem Lichte ausstließen. Nach zwei Stunden umgab noch ein breiterer Kreis den vorigen und behnte sich bis in den Horizont aus.

Die Scheitel beider Kreise waren Tangenten an andere farbige Kreise, die umgekehrten Regenbogen glichen. Der untere Kreis in C war ein Theil eines breiten Kreises, der obere in F ein Theil eines schmälern. Das Phanomen verschwand nach drei Stunden, der große außere Kreis zuerft, dann der umgekehrte Bogen C; dann der obere kleinere Bogen, und endlich der ganze innere Kreis BCDE. Der Durchmesser dieses innern Kreises, sowie der des obern Bogens betrug 45°, der Durchmesser des außern Kreises und des innern Bogens 90°.

Bei einer andern Gelegenheit beobachtete Hevelius ein breites rechtwinkliches weißes Kreuz, welches durch die Mondscheibe ging; der Mond lag im Mittelpunkte des Kreuzes, und war von einem Hof umgeben, der ganz dem innern Kreise (Fig. 137) glich.

## §. 164.

Da man oft Hofe von 47° und 94° bei kaltem Wetter und vorzüglich in der mitternächtlichen Gegend der Erdkugel wahrnimmt, so halt man sie für Erzeugnisse von Sis= und Schneekrystallen, die in der Luft schwimmen. Descartes schried sie der Brechung platter Sterne von transparentem Sise zu. Hungens, welcher sich praktisch und theoretisch mit diesem Gegenstande beschäftigte, stellte eine vernünstige Theorie der Hofe auf, in welcher er das Dasein von grossen Hagelkörnern voraussetz, von denen einige rund, andere walzensformig sein sollen, mit einem dunkeln Kerne, der in einem gewissen Berhältnisse zu dem Uedrigen steht. Er nimmt an, daß diese Cylinder eine verticale Laze haben, in der sie von aussteigenden Luft= und Dunstsströmen erhalten werden, und daß ihre Bogen in allen möglichen Lazgen gegen den Horizont kommen, wenn sie durch den Wind oder eine

andere Ursache zerstreut werben. Er glaubt, daß diese Eylinder zuerst eine kugelformige Bereinigung von den weichsten und reinsten Theilen des Schnees sind, daß sich dann an dem Boden andere Theile ansez hen, daß aber die aufsteigenden Luftströme das Unsehen an den Seizten verhindern, wodurch sie dann eine cylinderformige Gestalt bekommen. Ferner sehte er voraus, daß der äußere Theil des Cylinders von der Sonnenhiße geschmolzen werden kann, so daß nur ein kleiner Cylinder in der Mitte übrig bleibt, und daß derselbe, wenn der geschmolzene Theil von Neuem gestiert, eine hinlangliche Transparenz besitz, um die Sonnenstrahlen auf regelmäßige Weise zu brechen und zu resssetzten. Mit Hilse dieses Upparats, bessen Vorhandensein gar nicht unmöglich ist, hat Hungens eine schöne Auslösung aller der Schwiezisseiten gegeben, denen man bei der Erklärung der Höse begegnet.

Newton glaubte, ber Hof von 45° werde von einer anbern Urfache erzeugt als die kleinen prismatischen Ringe, nämlich burch eine gewisse Art von Hagel ober Schnee, ber horizontal in der Luft schwimmt und bessen Brechungswinkel 58 bis 60° ist.

Bebenkt man indeß, wie sehr verschieben die krystallinischen Formen sind, die das Wasser beim Gefrieren annimmt, wie die Arystalle in dem transparenten Zustande wirklich vorhanden siad unter der Form von Eiskrystallen, welche die Haut wie Nadeln stecken, wie einfache und zusammengesetzte Arystalle von allen denkbaren Gestalten aus der Utmosphäre niederfallen und in ihren tiefsten und wärmsten Schichten mitunter schmelzen, so bedarf es nicht der Unnahme von Cylinzbern, um die Haupthanomene der Höse zu erklären.

Mariotte, Young, Cavendish und Andere schreiben den Hof von 45° oder 46° Durchmesser der Brechung von Eisprismen zu, die einen Brechungswinkel von 46° haben, und diesen beim Umpherschwimmen in der Luft in alle mögliche Nichtungen bringen. Die Krystalle des Reises haben ähnliche Winkel, und wenn man die Ubpweichung der gebrochenen Lichtstrahlen, die von der Sonne oder dem Monde auf solche Prismen einfallen, mit dem Brechungserponenten des Eises zu 1,31 ausrechnet, so sindet sie sich zu 21° 50', wovon das Doppelte 43° 40' sind. Zur Erklärung des größten Hoses nimmt Young an, daß die schon von einem Prisma gebrochenen Lichtstrahlen auf andere Prismen fallen, und daß dann die Wirkung durch eine zweite Brechung verdoppelt werden kann, wodurch man eine

Abweichung von 90° erhielte. Dies ist aber durchaus unwahrscheinlich, und Young gesteht selbst die große Wahrscheinslichkeit der Annahme von Cavendish, daß der außere Hof durch die Brechung von
rechtwinklichen Begrenzungen der Krystalle erzeugt werden könne. Bei
einem Brechungserponenten von 1,31 gibt diese Annahme eine Abweichung von 45° 44', also einen Durchmesser von 91° 28'; das
Mittel aus den sorgsältig vorgenommenen Messungen gibt 91° 40',
was sehr genau mit einander übereinstimmt.

Die Eristenz eines Prisma mit berartigen rechtwinklichen Begrenzungen ist freilich hypothetisch; allein diese Schwierigkeit habe ich badurch gehoben, daß ich in dem Reise auf Steinen, Blättern und Holze einfache und zusammengesetze quadranguläre und regelmäßige Eiskrystalle gefunden habe.

Obgleich im Allgemeinen die Hofe als Kreise bargestellt sind, beren Mittelpunkte die Sonne ober der Mond ist, so ist doch ihre scheinbare Form gewöhnlich ein unregelmäßiges Oval, was unten breiter als oben ist, indem die Sonne näher am obern als am untern Ende steht. Smith zeigte indeß, daß dies eine optische Täuschung sei, zu welchte die scheinbare Form des Himmelsgewölbes beiträgt, und er vermuthet, daß, wenn der Kreis den Horizont berührt, sein vertikaler scheinbarer Durchmesser von dem Monde im Verhältnisse von 2 zu 3 oder von 3 zu 4, und sein durch den Mond gezogener horizontaler Durchmesser ungefähr im Verhältnisse von 4 zu 3 getheilt werde.

Um zu erfahren, ob etwa einige Hofe sich durch Reslerion bils ben, habe ich sie mit doppelt brechenden Prismen untersucht und gefunden, daß ihr Licht keine Reslerion erleidet.

Die Entstehung der Höfe kann man durch Versuche nachweisen, wenn man verschiedene Salze auf Glasplatten krystallistren täßt, und dann durch diese Platten das Licht der Sonne oder auch ein Kerzenzlicht betrachtet. Ist die Krystallisation körnig und passend gebildet, so erhält man die schönste Wirkung. Einige Tropfen einer gesättigten Zinnauslösung z. B. so auf eine Glasplatte ausgebreitet, daß sie rubig krystallissren, bedecken dieselbe mit einer Kruste aus platten octaedrischen Krystallen, die dem Auge kaum sichtbar sind. Bringt man dann das Auge hinter die reine Seite des Glases, und betrachtet durch dasselbe und durch die krystallissirte Alaunschicht einen leuchtenden Körper, so sieht man um die Quelle des Lichts in verschiedenen Entsernungen

brei schone Hose. Der innere Hof, welcher ber weißeste ist, wird burch die Brechung der Strahlen an den beiden Flächen der Krystalle gebilbet, welche am wenigsten geneigt gegen einander sind; der zweite Hof, welcher auswärts blau und inwendig roth ist und alle prismatischen Farben hat, entsteht durch die beiden Krystallstächen, die eine größere Neigung gegen einander haben; der dritte Hof, der breit und durch eine stärkere Brechung und Zerstreuung brillant colorirt ist, wird von den Krystallstächen gebildet, die am stärksten gegen einander geneigt sind. Da jeder Alaunkrystall drei Paare von jedem seiner eingeschlofssenen Prismen hat, und da ihre brechenden Flächen sich in allen denkbaren Lagen gegen den Horizont befinden, so ist leicht zu begreizsen, wie die Höse vollständig und überall gleich stark leuchtend sein können. Haben die Krystalle eine doppelte Brechung und steht ihre Are senkrecht auf den Glasplatten, so erzeugt sich eine noch schönere Berbindung.

### §. 165.

Unter den Lichterscheinungen muß hier noch die Convergenz und Divergenz der Sonnenstrahlen angeführt werden. Fig. 138 ftellt die Phanomene ber Divergenz ber Strahlen bar; diefe Erscheinung findet oft im Sommer und wenn die Sonne nahe am Horizonte steht, statt, und kommt von einem Theile ber Sonnenstrahlen ber, welcher burch die Deffnung der Wolken hindurchgeht, mahrend die anliegenden Theile von ihnen aufgehalten werden. Das Phanomen ber Convergenz ber Sonnenstrahlen, welches Fig. 139 barftellt, ift viel feltener; die Strahlen convergiren in A tief unter bem Horizonte, wahrend fich die Sonne über demfelben befindet. Diefe Erscheinung ereignet fich immer auf dem der Sonne entgegengefetten Theile des Simmels und im Allgemeinen gleichzeitig mit den Phanomenen ber Divergenz. Sie hat fast das Unsehen, als wenn eine zweite ber wirklichen Sonne diametral entgegengesette Sonne fich im Punkte A, von welchem aus die Strahlen divergiren, unter dem horizont befande.

Bei einer berartigen Erscheinung, die ich im Jahre 1824 beobsachtete, war der Horizont, wo sie stattsand, von einem schwarzen Geswölke bedeckt, welches zur Sichtbarwerdung einer so schwachen Strahslung eben so nothwendig zu sein scheint als die Erde. Wenige Misnuten, nachdem das Phånomen wahrgenommen war, wurden die convergirenden Linien schwarz ober wenigstens sehr dunkel. Dieser Efsprift. II.

fekt scheint durch den Bruch und durch die ungleiche Intensität der leuchtenden Strahlen hervorgebracht zu werden, indem das Auge gleichs sam die dunkeln Räume zwischen den Lichtstrahlen schneller aufnimmt, als die Strahlen selbst.

Dieses Phanomen ift ganglich eine Wirkung der Perspective. Denkt man fich die gegen einander geneigten Strahlen wie die Meridiane eines Globus von der Sonne aus fo divergirend, wie diese Me= ridiane von dem Nordpole bes Globus divergiren, und nimmt man an, daß Ebenen durch alle biefe Meridiane geben und ihren gemein= schaftlichen Durchschnitt ober bie Linie von ber Sonne zum Beobach= ter durchschneiben, fo wird das auf dieser Linie oder in dem gemeins schaftlichen Durchschnitte von funfzehn Gbenen befindliche Auge die funfzehn Strahlen in einem der Sonne entgegengesetten Punfte convergiren sehen, gerade wie das auf der Are des Globus befindliche Ange die funfzehn Meridiane des Globus im Sudpole convergiren Denkt man sich die Are des Globus oder die einer sphaera armillaris gegen bie Mittelpunkte ber bivergirenden und convergiren= ben Strahlen gerichtet und eine Cbene burch ben Globus parallel zum Borizonte gelegt, fo schneibet diese alle Meridiane bergestalt, daß bie Fig. 138 und 139 jum Borfchein fommen, mit dem Unterschiede, baß man nur funfzehn Strahlen in dem divergirenden Spfteme ftatt ber Strahlen Fig. 139 erhalt.

> Vierundbreißigstes Capitel. Farben der Korper in der Natur. 6. 166.

Bon allen Anwendungen der optischen Wissenschaften hat keine ein größeres Interesse, als die, deren Zweck die Bestimmung der Farben der natürlichen Körper ist. Newton war der erste, der sich mit dieser schwierigen Bestimmung abgab; seine Arbeiten tragen freilich den Stempel seines Genies, können jedoch eine forgkaltige Prüfung nach den neuen Fortschritten der Wissenschaft nicht aushalten.

Newton zeigte auf eine unwiderlegbare Weise, daß die naturlischen Farben der Körper nicht das Resultat einer den farbigen Körpern inwohnenden Eigenschaft sind. Er fand, daß alle Körper, welche Farbe sie auch haben mogen, diese Farbe nur dann zeigen, wenn sie sich im weißen Sonnenlichte befinden. Im gleichartigen rothen Lichte erscheis

nen sie roth, im gleichartigen violetten Lichte violet u. f. w., wobei sich benn ihre Farbe immer am besten entwickelt, wenn sie in ein Mebium bes Sonnenlichtes von entsprechender Farbe gebracht werben. rothe Oblate 3. B. sieht roth aus im weißen Tageslichte, weil sie mehr vom rothen Lichte reflectirt als von jeder andern Farbe. Bringt man fie in gelbes Licht, so fieht fie nicht rother aus, weil fich in dem reflectirten Roth etwas Gelb befindet. Reflectirte die rothe Oblate durchaus nur rothes gleichartiges Licht und nicht auch weißes, was alle farbigen Korper thun, so mußte sie vollig schwarz aussehen, wenn man fie in gelbes Licht bringt. Die Farben der Korper haben daher ihren Grund in der Eigenschaft biefer Korper, gewiffe Strahlen bes weißen Lichtes zu reflectiren und in's Auge zu bringen, wahrend fie alle übris gen Strahlen festhalten ober abforbiren. Bis hierher ftust fich biefe Theorie von Newton auf direkte Versuche. Der Haupttheil diefer Theorie jedoch, deffen 3med es ift, die Art und Beise zu bestimmen, wie gewiffe Strahlen absorbirt und andere reflectirt ober durchgelaffen werden, ruht nicht auf so festen Grundlagen.

Wir wollen hier biefe Theorie, beren Grundzüge Newton mit ber gröften Klarheit festgestellt hat, in wenigen Worten mittheilen:

- 1) die Flachen der transparenten Körper, welche die größte brechende Kraft besigen, reslectiren das meiste Licht, d. h. die Grenzssachen zwischen den Mitteln, welche in ihrer brechenden Kraft am meissten von einander abweichen; in den Grenzssachen bei gleich stark brechenden Medien sindet keine Resserion statt.
- 2) Die bunnsten Theile aller naturlichen Körper find im gewiffen Sinne transparent, und die Undurchsichtigkeit dieser Körper ruhrt nur von der Vervielfachung der in ihrem Innern vorgegangenen Reflerionen ber.
- 3) Zwischen den Theilen dunkler und farbiger Körper gibt es Raume, die entweder leer oder mit Mitteln von verschiedener Dichtigkeit angefüllt sind; so z. B. das Wasser zwischen den Körpertheilchen, welche die Flüssigkeiten färben, die mit ihnen imprägnirt sind; so die Luft zwischen den Wasserkügelchen, aus denen die Wolken und Nebel bestehen; so die leeren Raume, die größtentheils weder Wasser noch Luft, die jedoch nicht von allen Materien frei sind.
- 4) Die Theile ber Körper und ihrer Zwischenraume haben eine bestimmte Größe, wodurch sie bunkel und farbig werden.

- 5) Die transparenten Theile der Körper reflectiren nach ihren verschiedenen Dimensionen die Strahlen einer Farbe, und lassen die einer andern Farbe durchgehen, auf derselben Stelle, wo bei dunnen Plättchen die Körpertheilchen diese Strahlen ressectiven oder durchlassen, und diese Stelle nehme ich als die aller ihrer Farben an.
- 6) Die Theile der Körper, von denen ihre Farben abhängen, sind bichter als das in ihren Zwischenräumen befindliche Medium.
- 7) Die Dimension der die natürlichen Korper bildenden Theile låßt sich muthmaßlich aus ihrer Farbe bestimmen. Aus diesen Grund= faben bemuhte fich Newton die Erscheinungen der Durch fichtig= feit, ber weißen und ichwarzen Undurchfichtigfeit und ber Karben zu erklaren. Er schreibt die Durchsichtigkeit des Baffers, ber Salze, des Glafes, der Steine und aller ahnlichen Substanzen der Kleinheit ihrer Utome und der sie trennenden Zwischenraume zu; benn obaleich er fie eben so gut mit Poren oder Zwischenraumen zwischen ben Utomen angefullt glaubt als die übrigen Rorper, fo halt er boch ihre Utome und Zwischenraume fur zu klein, als daß sie an den ge= meinschaftlichen Flachen eine Reflexion erzeugen konnten. folgt nach der Tabelle (S. 89, Theil I.), daß die Atome und 3wi= schenraume der Luft nicht uber &, die des Wassers nicht über & und bie des Glafes nicht fiber & Millionftel Boll betragen konnen, weil bas bei biesen Dicken reflectirte Licht fur nicht zu achten ift und bas Schwarz erfter Ordnung gibt. Die Undurchfichtigkeit von Korpern, wie z. B. des weißen Papiers, der Leinwand u. f. w., fchreibt New= ton einer bedeutenderen Große der Atome und 3wischenraume gu, die fo betrachtlich ift, daß fie das Weiß, welches eine Mischung der Farben der verschiedenen Ordnungen ift, reflectiren kann. In der Luft muffen fie alfo uber 77, im Baffer uber 57, im Glafe uber 50 Mil= lionstel Boll betragen.

Die verschiedenen Farben der Newtonschen Tabelle werden nach ihm erzeugt, wenn die Größe der Utome und ihrer Zwischenraume zwischen die Dimensionen fallt, welche Durchsichtigkeit und weiße Unsdurchsichtigkeit erzeugen. Wenn z. B. eine Glimmerschicht von gleichsformig blauer Farbe in sehr kleine gleich dicke Stucke zerschnitten wird, so behalt jedes Stuck seine Farbe und die Vereinigung aller Stucke gibt eine Masse von derselben Farbe.

Bis hierher ist die Newtonsche Theorie plausibel; will man

aber die schwarze Undurchstigkeit erklären, wie z. B. bei ber Rohle und andern für das Licht undurchdringlichen Körpern, so scheint sie ganzlich unhaltbar zu werden.

Um Schwarz zu erzeugen, »muffen bie Atome kleiner sein, als eins von benjenigen, welche eine Farbe geben; benn wenn sie größer waren, so reflectirten sie zu viel Licht, um biese Farbe erzeugen zu konnen, und wenn sie kleiner sein sollten, als daß sie das Weiß und Blau erster Ordnung reflectiren konnen, so wurden sie so wenig Licht reflectiren, daß sie ein starkes Schwarz geben mußten. Offenbar muffen diese Körper bei der Reflerion schwarz erscheinen; allein wo bleibt das durchgelassene Licht? Diese Frage scheint New ton verwirrt zu haben. Er antwortet darauf: »es wird vielleicht hierhin und dortzhin im Innern des Körpers gebrochen und scheint in diesem unterbrückt oder verloren gegangen zu sein, wodurch er ein tieses Schwarz bekommt.«

Nach dieser Theorie werden also die Durchsichtigkeit und die schwarze Farbe durch dieselbe Einrichtung der Körper erzeugt, und die hin = und hergehende Brechung soll in dem einen Falle das durchgelassene Licht auslöschen, während sie in dem andern Falle ganzlich außer Ucht gelassen wird.

Bei der Erzeugung jeder Farbe nimmt man an, daß die complementare Farbe, also im Allgemeinen die Halfte des Lichts, durch wiederholte Resserionen verloren gehe. Da nun aber die Resserion nur die Richtung des Lichts andert, so sollte man erwarten, daß das auf diese Weise zerstreute Licht in der einen oder andern Gestalt wieder zum Vorschein kommen musse; allein obgleich man manche Versuche zu diesem Zwecke mit der größten Sorgsalt angestellt hat, so hat man das verlorne Licht doch nie wiedergefunden.

Aus diesen und aus andern Gründen, die ich der Kurze halber bier nicht aufzählen kann, \*) scheint mir die Newtonsche Theorie der Farben nur auf sehr wenige Phanomene anwendbar zu sein, während sie die Farben der flussigen und durchsichtigen Körper und alle die schönen Farben der Begetabilien unerklart läßt. In zahlreichen Versuchen über die Farben der Blätter und der aus ihnen gezogenen Säste konnte ich die verschwundenen complementaren Farben nie wie-

<sup>\*)</sup> Leben Sir Sfaat Newton's von Brewfter. Ins Deutsche übersett von Golbberg. Leipzig 1833.

berfinden und jedes Mal war die durchgelassene und die reslectirte Farbe unverändert dieselbe. Wie auch die beiden Farben aussehen mochten, immer fand ich, daß sie von zwei verschieden gefärbten Säfeten aus verschiedenen Theilen desselben Blattes herrührten. Die Newtonsche Theorie ist indeß, wie wir nicht bezweiseln, auf die Flügel der Insekten, auf die Federn der Vögel, auf die Schuppen der Fische, auf Drydschichten der Metalle und Gläser, und auf gewisse Opalescenzen anwendbar.

Die Farben der Begetabilien, sowie die verschiedener festen Ror= per ruhren nach unserer innigen Ueberzeugung von der befondern At= traction her, welche die Utome dieser Korper auf die verschieden ge= farbten Lichtstrahlen ausüben. Die Sonnenstrahlen sind es, welche die farbigen Gafte der Pflanzen verarbeiten, die Farben der Rorper verandern und mehre Verbindungen und Berlegungen bewirken. ift nicht leicht zu begreifen, wie folche Wirkungen burch bloße Vibration eines atherischen Mebiums hervorgebracht werden konnen; beghalb find wir gezwungen, bei biefen Thatsachen bas Licht als etwas Materielles anzusehen. Geht eine Lichtmasse in einen Korper hinein, und fommt nicht wieder zum Vorschein, so haben wir Grund zu behaup= ten, daß es von einer Kraft zuruckgehalten wird, welche die Utome bes Korpers auf bas Licht ausüben. Es fcheint fehr mahrscheinlich gu fein, daß es von den Utomen angezogen wird, und es lagt fich nicht bezweifeln, bag es mit ihnen Berbindungen eingeht, um verschiedene chemische und physische Wirkungen zu erzeugen, und obgleich wir die Urt und Weise nicht kennen, wie biese Verbindung vor sich geht, so burfen wir boch behaupten, daß bas Licht absorbirt wird, indem bieses Wort die Thatsache genau bezeichnet.

Im Wasser, Glase und andern durchsichtigen Körpern wird nun von dem in sie eindringenden Lichte eine geringe Menge von den Utomen des Körpers absorbirt, der größte Theil des Lichtes entgeht der Absorption, wird durchgelassen und tritt unfarbig aus dem Körper hervor, weil seine Utome eine verhältnismäßige Menge von allen Lichtsstrahlen absorbirt haben, aus denen das weiße Licht besteht, oder was einerlei ist, weil der Körper das weiße Licht absorbirt hat.

In allen festen ober flussigen farbigen Körpern, bei benen bas burchgelassene Licht eine besondere Farbe hat, absorbiren die Utome bes Körpers alle die Lichtstrahlen, welche bas complementare Licht geben,

indem sie zuweilen alle Lichtstrahlen von einer gewissen bestimmten Brechbarkeit, einen Theil der Lichtstrahlen von andern Brechbarkeiten zurückhalten, und andere Lichtstrahlen der Absorption ganzlich entgehen lassen; die Verbindung der absorbirten Strahlen gibt dann jedes Mat genau die Erganzungsfarbe der durchgelassenen.

In den schwarzen Körpern, z. B. in der Kohle, wied sammtlieches eindringende Licht absorbirt; dies ist auch der Grund, warum soleche Körper sich durch die Lichtstrahlen schneller erhigen und entslammen. Der durch die Warme und Katte ausgeübte Einfluß auf das Absorptionsvermögen der Körper ist ein neuer Stützunkt für die vorsteheneden Betrachtungen.

### §. 167.

Bevor wir dieses Capitel schließen, erwähnen wir noch einiger weniger Thatsachen in Bezug auf die weiße Undurchsichtigkeit, die schwarze Undurchsichtigkeit und die Farbe, welche einige besondere Substanzen entwickeln:

- 1) ber Tabasheer, bessen Bredjungsvermögen 1,111 zwischen Luft und Wasser fällt, ist eine kieselartige Concretion, die in den Knozten des Bambusrohres gefunden wird. Seine schönsten Varietäten zeigen eine hübsche azurblaue Farbe, und lassen Blaßgelb durch, die Ergänzungsfarbe zum Uzur. Wird er mit einer nassen Nadel schwach angeseuchtet, so wird der seuchte Fleck augenblicklich milchweiß und undurchsichtig. Viele Feuchtigkeit gibt ihm seine Durchsichtigkeit wieder.
- 2) Das mineralische Chamelaon ist eine feste Substanz, die man durch Erhisung des reinen Manganoryds mit Potasche erhält. Löst man diese Substanz in heißem Wasser auf, so andert sie ihre Farbe vom Grun in's Blau und Purpurroth, wobei die letztere in der Ordnung der Ninge niedergeht, so wie die Theilchen kleiner werden.
- 3) Eine Mischung von sugen Manbeldle, Seife und Schwefelfaure ist nach Claubry zuerst gelb, dann orange, roth und violet. Bei dem Uebergange vom Drange zum Roth scheint die Mischung fast schwarz.
- 4) Wendet man beim vorigen Versuche statt bes Mandelols das Del an, welches man burch Erhikung des Alkohols und Chlors erhalt, so sind die Farben der Mischung Blaßgelb, Drange, Schwarz, Roth, Violet und das schönste Blau.
  - 5) Das Ladmus hat, wenn es lange Zeit in einer Flasche ein=

geschlossen gewesen ist, eine orange Farbe; öffnet man aber die Flassche und schüttelt die Flüssseit, so wird sie in wenigen Minuten roth und dann violetblau.

- 6) Eine Auftösung von Blutstein im Wasser, welches einige Tropfen Essigsaure enthält, ist graugelb. Thut man diese in eine Röhre mit Quecksilber und erhigt sie mit einem heißen Eisen, so wird sie gelb, orangeroth und purpurroth, und kommt dann stusenweise in ihre anfängliche Farbe zurück.
- 7) Mehre Metalloryde zeigen in der Hige einen vorübergehenden Farbenwechsel und nehmen durch Abkühlung ihre anfängliche Farbe wieder an. Chevreul machte die Bemerkung, daß wenn Indigo auf Papier ausgebreitet sich verstüchtigt, seine Farbe in ein sehr lebhaftets Hochroth übergeht. Das gelbe phosphorsaure Blei wird durch Hige grün.
- 8) Eine ber merkwürdigsten Thatsachen ist die von Thenard am Phosphor bemerkte; wird dieser durch wiederholte Destillationen gezeinigt, so ist seine Karbe weißlichgelb, wenn man ihn langsam kalt werden läßt, wird aber völlig schwarz, wenn man ihn geschmolzen in kaltes Wasser schütet. Bei einer Wiederholung dieses Versuches bezührte Biot einige kleine Kügelchen, die noch gelb und slüssig waren, wodurch sie sogleich schwarz und sest wurden.

# Fünfundbreißigstes Capitet. Das Auge und bas Sehen.

Ein interessanter Zweig ber angewandten optischen Wissenschaften ist die Beschreibung der Structur und der Functionen des menschlichen Auges, dieses Meisterwerkes eines gottlichen Mechanismus. Diessem schönen Organe verdanken wir den größten Theil unserer Kenntnisse über das materielle Universum; die Figuren 140 und 141 stellen dasselbe dar; Fig. 140 ist die außere Seitenansicht des Auges, Fig. 141 sein innerer Durchschnitt.

Das menschliche Auge hat die Form einer Augel mit einem leicheten Vorsprunge; der Augapfel oder die Augel des Auges besteht aus vier Hauten, die den Namen der harten Haut (tunica sclerotica), der Abernhaut (t. choroidea), der weißen Hornhaut (t. cornea) und der Nethaut (retina) führen. Diese Haute oder Hullen enthalten drei Flussgefeiten: die wässerige Flussgefeit, die glaserne

Fluffigkeit und die Ernstallinische Fluffigkeit; die lettere hat die Form einer Linfe. Die außere harte Hornhaut aaaa (Fig. 141) ist eine fehr feste Saut, an welcher die Muskeln befestigt find, die den Augapfel in Bewegung fegen; fie bilbet bas fogenannte Beige im Muge aa (Fig. 140). Die Hornhaut bb ist die helle und durchsichtige Saut, welche den Bordertheil des Augapfels bilbet; sie ift die erfte op= tische Klache, in der sich die Lichtstrahlen brechen, und auf das Innigfte mit ber Sclerotika verbunden, indem fie eine kreisformige Deffnung in ihrer Mitte genau ausfullt. Die Hornhaut hat eine große Rest= ftengfraft, ift uberall gleich bick und besteht aus mehren fest verbun= benen Schichten, welche einem außern Stofe und ben Ginfluffen ber Luft den größten Widerstand zu leisten vermögen. Die Abernhaut ift eine garte Saut, welche bie innere Flache ber Sclerotifa bebedt und inwendig mit einer fcmarglichen Fluffigkeit überzogen ift, in der fich die Nethaut err befindet, welches die innerste aller Hullen ift. Die Nethaut ift eine garte negartige Bulle, gebildet durch bie Ausbreitung bes Sehnervens oo, welcher in bas Muge in einem Punkte eintritt, der ungefahr To Boll von der Are des Auges nach der Rafe zu liegt. Um Ende der Augare befindet fich in fenkrechter Richtung auf dem Mittelpunkt ber hornhaut ein fleines Loch mit gelblichem Rande, bas sogenannte foramen centrale (Centralloch); dieses ist jedoch nicht, wie der Name es anzeigt, eine wirkliche Deffnung, fondern nur eine transparente Stelle, die nicht mit ber weißen fluffigen Materie bedeckt ift, aus der die Nethaut besteht.

Sieht man durch die Hornhaut von außen, so nimmt man eine ebene kreisförmige Haut ef (Fig. 141), von innen bb (Fig. 140) wahr, die grau, blau oder schwarz ist, und das vordere Auge in zwei ungleiche Theile theilt. In der Mitte dieser Haut, der sogenannten Regendogenhaut oder Tris, bekindet sich eine kreisförmige Deffnung d, die sogenannte Pupille, die sich bei schwachem Lichte außebehnt, bei starkem Lichte zusammenzieht. Die beiden Theile, in welche die Regendogenhaut das Auge theilt, heißen die Vorder= und Hinsterkammer.

Die Vorderkammer vor der Regenbogenhaut ef enthält die wäfsferige Feuchtigkeit, und die hintere Kammer hinter der Regenbogenhaut die krystallinische und die gläserne Feuchtigkeit; die letztere füllt einen großen Theil des Augapsets.

Die Krystalllinse co (Fig. 141) hat mehr Consistenz als bie wässerige und gläserne Feuchtigkeit. Sie ist in einer Kapsel oder einem Sacke aufgehängt durch die Augenlidergewebe gg, die auf jeder Seite am Rande der Kapsel befestigt sind.

Nach Innen zu ift sie mehr conver als nach Außen; ber Rabius ber Vordersläche beträgt  $\frac{1}{30}$ , der der Hintersläche  $\frac{1}{22}$  30%. Sie hat die doppelt brechende Structur und ihre Dichtigkeit wächst vom Umfange nach der Mitte zu; sie besteht aus concentrischen von Fasern gebildeten Schichten. Die gläserne Feuchtigkeit vv ist in einer in mehrere Fächer abgetheilten Kapfel enthalten.

Die größte Lange bes Auges von O bis b beträgt ungefahr 0,91 Boll, bie Hauptbrennweite ber Linse cc 1,73 Boll, und ber Beweglichkeitsraum bes Augapfels ober der Durchmeffer bes beutlichen Gesichtsfelbes 110°. Das Gesichtsfeld unter ber horizontalen Linie beträgt 50°, über berselben 70°, im Ganzen also 120° in der Bersticalebene; es beträgt 60° in der Horizontalebene, 90° außer derselsben, im Ganzen also 150° in bieser Ebene.

Ich habe fur die verschiedenen Fluffigkeiten im Auge, wenn bie Lichtstrahlen aus der Luft in daffelbe gelangen, folgende Brechungserponenten gefunden:

Wäfferige Feuchtigkeit. Arpstalllinfe. Gläserne Feuchtigkeit.

Dberpläche. Mittelpunkt. Mittel.

1,336 1,3767 1,3990 1,3839 1,3394.

Da aber die von der mafferigen Feuchtigkeit gebrochenen Strahlen in die Kryftalllinfe, und die von dieser gebrochenen in die glaserne Feuchtigkeit übergehen, so sind die Brechungserponenten der Flachen dieser einzelnen Feuchtigkeiten folgende:

der mafferigen Feuchtigkeit an der außern Hulle der Arpstalllinse 1,0466 der mafferigen Feuchtigkeit an der Arpstalllinse, mittlere Bahl 1,0353 der gläsernen Feuchtigkeit an der außern Schicht der Arpstalllinse 1,0445 der gläsernen Feuchtigkeit an der Arpstalllinse, mittlere Zahl 1,0332

Die Hornhaut und die Arnstalllinse wirken auf die in's Auge fallenden Lichtstrahlen ganz wie eine Converlinse; es bilden sich daher auf der Neghaut err die Objecte außerhalb des Auges verkehrt ab, gerade so als wenn die Neghaut ein Blatt weißes Papier in dem Brennpunkte einer in d besindlichen einsachen Linse ware. Nur der Unterschied sindet statt, daß im Auge die Aberration wegen der Ku-

gelgestalt durch die Beranderung der Dichtigkeit in der Arpstalllinse corrigirt wird, welche wegen ihres größern Brechungsvermögens in der Mitte ihrer Masse die Strahlen der Mitte in demselben Punkte bricht, wie die Strahlen, die dicht am Rande oc durchgehen. Uebrigens ist das Auge mit keinem Apparate zur Berbesserung der Farben versehen, weil die Abweichung verschiedener gefärbter Strahlen zu schwach ist, um das deutliche Sehen verhindern zu können. Bedeckt man die ganze Pupille mit Ausnahme ihres Randes, oder sieht man an einem so nahe an's Auge gehaltenen Finger vorbei, daß nur eine schmale Linie weißen Lichtes durchgehen kann, so erblickt man deutlich das farbige Spectrum dieser Linie mit allen seinen Farben, was nicht geschehen könnte, wenn das Auge achromatisch wäre.

Daß die Bilber ber außein Objecte sich verkehrt auf ber Negshaut abmalen, kann man, wie es schon oft geschehen ist, durch einen Bersuch zeigen, wenn man an einem Ochsenauge die außere harte Hornhaut mit einem scharfen Instrumente so bunn schneidet, daß das Bild durchscheint. Weiter vermag freilich die Optik keine Aufklarung zu geben; wir wissen nicht, auf welche Weise die Neghaut dem Geshirne die Lichteindrucke mittheilt, und werden dies auch vielleicht nie erfahren.

# Phanomene und Gesetze des Sehens.

§. 168.

## 1) Sig des Gesichtes.

Die Nethaut wurde wegen ihrer zarten Structur und wegen ihrer Nahe an der glafernen Feuchtigkeit immer als der Sitz des Gessichtes oder als die Flache angesehen, auf welcher die Lichtstrahlen in ihren Brennpunkten convergiren und von welcher aus der Eindruck dem Gehirne mitgetheilt wird, bis Mariotte die merkwürdige Entbeckung machte, daß die Basis des optischen Nervens oder der Kreissschnitt O (Fig. 141) unfähig ist, dem Gehirne den Eindruck eines deutlichen Sehens mitzutheilen.

Er fand, daß wenn das Bilb eines aufern Objectes auf die Bafis des optischen Nervens siel, diese augenblicklich verschwand. Um sich von diesem Factum zu vergewissen, befestige man an einer Mauer in der Hohe des Auges drei Oblaten in einer Entfernung von zwei Fuß von einander. Man schließe ein Auge und richte das andere auf die mittlere Oblate; indem man die auf der Seite des geschlossenen Auges liegende Oblate betrachtet, entferne man sich allmählich von der Mauer, bis die mittlere Oblate verschwindet. Dies wird der Fall sein in einer fünf Mal so großen Entfernung als der Abstand der Oblaten unter einander beträgt, also etwa in einer Entfernung von zehn Fuß; während nun die mittlere Oblate verschwindet, sind die beisden andern deutlich zu sehen. Nimmt man für die beiden Oblaten Kerzenlicht, so verschwindet das mittlere nicht gänzlich, sondern bildet eine dunkse Lichtmasse. Befestigt man die Oblate auf eine farbige Mauer, so bedeckt sich die Stelle der mittlern Oblate mit der Farbe der Mauer, als hätte man die Oblate weggenommen. Nach Daniel Bernoulli beträgt der Theil des optischen Nervens, welcher unfähig ist, die Eindrücke zu unterscheiben, ungefähr den siebenten Theil vom Durchmesser des Auges, also beinahe & Jose.

Der Umftand, daß bie Bafis bes optischen Nervens gum deutli= chen Seben unfahig ift, fuhrte Mariotte auf ben Bedanken, baß die unmittelbar unter ber Neghaut befindliche Abernhaut die Funktionen verrichtet, die man fruher der Rethaut zuschrieb; denn wenn feine Udernhaut vorhanden ift, fo gibt es auch fein deutliches Seben. Die Undurchsichtigkeit der Abernhaut und die Durchsichtigkeit der Rethaut, welche diese fur die Aufnahme der Bilder unpaffend macht, waren Grunde zu Gunften ber Mariottefchen Meinung. Die ver= gleichenbe Unatomie liefert noch einen andern viel entscheidendern Brund. Im Muge bes Calmar (sepia Coligo) ober bes Dintenfisches findet fich eine undurchsichtige Saut zwischen der Rethaut und der glafernen Feuchtigkeit \*); ift baber bie Nethaut zum Geben burchaus nothwen= big, so muffen bie Eindrucke des Bilbes auf biefe fcmarze Saut von ihr auf die Nethaut durch Bibrationen übergetragen werden. nun die Nethaut im menschlichen Auge transparent ift, fo hindert fie nicht eine Entstehung der Bilber auf der Abernhaut, und die Bibrationen, die fie auf biefer Saut erregen, werden der Nethaut mitge= theilt und von diefer zum Gehirne getragen. Diefe Beobachtungen erhalten durch eine andere Thatfache, die von einigem Intereffe ift, ein noch großeres Gewicht. Ich habe an jungen Personen die Bemerkung gemacht, daß bie Abernhaut, von der man gewohnlich annimmt, bag fie mit zunehmendem Alter schwarz und schwächer wird, eine lebhafte

<sup>\*)</sup> Edinburgh Journal of science, No. VI. pag. 199.

carmoisinrothe Farbe restectirt, wie bei den Hunden und andern Thieren; wurde also die Nethaut von den sie durchbringenden Strahlen
afsicirt, so wurde bieses Licht, welches nothwendig durch sie hindurch
gehen muß, die Empfindung von Carmoisinroth erregen, was ich aber
nirgends gefunden habe.

Ein frangofischer Schriftsteller Lehot hat furzlich zu zeigen ge= fucht, daß das Geficht in ber glafernen Seuchtigkeit feinen Gig habe, und daß man fatt eines getreuen Bilbes des Dbjectes nur ein Bilb von jeder feiner Dimenfionen, Lange, Breite, Bobe ober Dicke fieht. Bur Erzeugung diefer Objecte nimmt er an, daß die Rethaut eine gewiffe Ungahl fleiner nervigter Fafern vorfchiebt, die bis in die glaferne Feuchtigkeit reichen, und bem Gebirne bie Ginbrucke von allen Seiten bes Bilbes mittheilen. Bare diese Theorie mahr, fo konnte bas Muge fich nicht barnach einrichten, auf jede Entfernung zu feben, und wir wiffen außerdem gang bestimmt, bag bas Muge nicht zwei Puntte deffelben Dbjectes in gewiffer Entfernung faffen fann, mah= rend es einen von ihnen febr gut faßt. Lehot entgegnet dem erften Diefer Einwurfe freilich, Die nervigten Safern fonnten fich in ber gla: fernen Feuchtigkeit nicht fo weit ausdehnen, um diefe Bermehrung unnut zu machen; foll diefe Erwiederung aber gelten, fo muß man eine Unvollkommenheit im Mechanismus zugestehen, indem die Natur bann amei Mittel gur Erzeugung eines Effektes angewandt hatte, ber burch eins biefer Mittel eben fo gut erreicht werben fann.

Da bis jest jebe Meinung über ben Sit bes Gefichtes ihre eigenen Schwierigkeiten hat, so wollen wir vor ber Hand den Aussbruck beibehalten, bessen sich alle Optiker bedienen, daß namlich die Bilder bes Objectes sich auf ber Nethaut abmalen.

## §. 169.

# 2) Gefet ber Richtung bes Schens.

Theilt ein auf die Nethaut fallender Lichtstrahl uns die Empfindung des Sehens von dem Punkte mit, von welchem er herkommt, so ist die Beantwortung der Frage, in welcher Richtung das Object gegen den Punkt, in welchem es auf die Nethaut fällt, gesehen wird, gewiß nicht ohne Interesse. Es sei F (Fig. 142) ein Punkt der Nethaut, in welchem das Bild eines entfernten Punktes von der Krysstalllinse CC erzeugt wird. Nun fallen die Strahlen, welche das Bild des Punktes in F geben, auf die Nethaut in allen möglichen Rich-

tungen von LF bis CF, und ber Punkt F wird bekanntlich in ber Richtung FCR gefehen. Auf dieselbe Weise fieht man die Punkte ff' in den Richtungen f'S und fT. Diese Linien FR, f'S und fT, die man bie Gefichterichtungen nennen fann, geben entweder burch bas Centrum C der Linfe LL, ober burch bas Centrum einer Linfe, bie allen gur Erzeugung bes Bilbes nothigen Brechungen gleich wirkt, und find baber entweder die Resultanten aller der Richtungen in den Winkeln CFL, CfC, Lf'L, oder eine auf die Rethaut in F, f, f' fenkrechte Linie. Um hieruber in's Rlare zu kommen, betrachte man uber ein Kartenblatt weg ben Punft, beffen Bild in F ift, und ichiebe Die Rarte fo lange, bis ihr Rand den Punkt zu bededen im Begriffe ift, oder mas daffelbe ift, man vernichte alle durch die Pupille gebenben Strahlen, den oberften KL allein ausgenommen; man findet bann, baß ber Punkt, beffen Bild in F ift, in berfelben Richtung gefeben wird, ale wenn er burch alle die Strahlen LF, CF, CF gefeben murbe. Sieht man auf dieselbe Beife unter ber Rarte meg, fo baß man das Object allein durch den untern Strahl RCF erblickt, fo fieht man es noch in berfelben Richtung. Sieraus geht hervor, bag bie Befichterichtung nicht von der Richtung der Strahlen abhangt, fondern immer fenkrecht auf die Nethaut ift. Diese fur die Physiologie des Gefichts fo wichtige Mahrheit kann auch noch auf eine andere Weise Sieht man nach der Sonne über eine Rarte meg bewiesen werden. wie vorhin, fo daß das Muge einen permanenten Gindruck bes Spectrums durch die schrage auf die Nethaut fallenden Strahlen LL erhalt, fo wird bas Spectrum in ber Befichtsare FC gefeben. man eben fo den Augapfel an einer beliebigen Stelle ber Nethaut, fo fieht man ben Lichteindruck in einer auf ben Druckpunkt fenkrechten Richtung, und wenn biefer Drud mit Silfe eines Stednabelknopfes bald in fchrager, bald in fenkrechter Richtung ausgeubt wird, fo hat der Lichtstrahl diefelbe Richtung.

Da nun der Augapfel so viel als möglich eine Rugelflache ift, so muffen die auf der Flache der Nethaut senkrechten Linien sammtlich durch einen einzigen Punkt, namlich durch den Mittelpunkt der Rugelflache gehen. Diesen Punkt kann man den Mittelpunkt der Gesichtsrichtung nennen, weil jeder Punkt eines sichtbaren Obsiectes in der Richtung der Linie gesehen wird, die von diesem Gentrum nach dem sichtbaren Punkte gezogen ift. Dreht man den Augapfel mit Hilfe eines seiner Muskeln in seiner ganzen Ausbehnung von 110° herum, so bleibt jeder Punkt des sichtbaren Objectes in dem Gesichtsfelde des deutlichen oder undeutlichen Sehens vollkommen an derselben Stelle und zwar aus dem Grunde, weil das Centrum der Gesichtsrichtung und folglich auch die Linien der Gesichtsrichtungen, welche das Centrum und jeden der Punkte des Gesichtsfeldes mit ein= ander verbinden, undeweglich bleiben. Läge das Centrum der Gesichtsrichtung nicht im Mittelpunkte des Augapfels, so konnte diese vollkom=
mene Stadilität des Sehens nicht stattsinden. Oruckt man das Auge
mit dem Finger, so ändert sich die sphärische Gestalt der Obersläche
der Neghaut, folglich die Nichtung der auf sie senkrechten Linie und
das Centrum, wo diese Linien sich schneiden, weshalb dann auch die
Richtungen der sichtbaren Objecte durch den Oruck verändert werden
können.

#### 6. 170.

3) Ursache ber aufrechten Richtung bes verkehrten Bilbes.

Da die in der Flache der Hornhaut und Arnstalllinse vorgegan= genen Brechungen gang fo wirken, wie eine Converlinfe, fo bilben fie hinter fich ein verkehrtes Bild des aufrecht ftebenden Objectes, wovon man fich auch burch birefte Berfuche überzeugen fann. Beit war die Beantwortung der Frage, wie man mittelft eines verfehrten Bilbes die Gegenftande aufrecht feben tonne, ein Problem fur bie Physiker; alle bie verschiedenen Meinungen uber biefen Begenftand anzufuhren, murde eine unnute Beitlauftigfeit fein; nur eine von ihnen verbient jedoch ihrer Ungewohnlichkeit megen besonders angeführt ju werden. Diefer Meinung gufolge feben alle Rinder verkehrte Bil= der, und verbeffern den burch bas Geficht mitgetheilten falfchen Begriff erft durch eine Bergleichung bes Bilbes mit bem Objecte, welches ihnen das Gefühl als ein aufrechtes zeigt. Gine folche Meinung miberlegen wollen, hieße mit dem gesunden Menschenverftande Spott treiben. Daburch bag man den mahren Grund bes aufrechten Gebens feststellt, fallen alle diefe irrigen Sppothefen ohnehin uber ben Saufen.

Das vorhin angeführte und aus direkten Versuchen abgeleitete Geset ber Gesichtsrichtungen hebt alle in dieser Beziehung etwa vorshandenen Schwierigkeiten. Die Linien der Gesichtsrichtungen schneisden sich nothwendig im Centrum dergestalt, daß der untere Theil des Bilbes der obere Theil des Bilbes und der obere Theil des Bilbes

ber untere Theil des Objectes wird. Go ift in Figur 142 die Ge= fichterichtung bee Punktes f', bie von den von dem obern Theile S bes Objects hervorkommenden Strahlen gebildet wird, fCS, und die Gesichtsrichtung bes Punktes f, welche von ben von dem untern Theile T des Dbjects herkommenden Strahlen gebildet wird, fCT, fo daß das umgekehrte Bild nothwendig ein aufrechtes Dbject geben muß. Schluß kann aber auch noch auf eine andere Weise außer allen Zweis fel gefest werden. Balt man die aufrechte Geftalt eines Menfchen, bie man aus einem Stude fchwarzen Papier ausgeschnitten bat, gegen bie Sonne, betrachtet fie einen Augenblid mit unverwandten Augen, und fchlieft bann beibe Mugen, fo fieht man ein aufrechtes Spectrum ber Person, wenn die Figur auf dem Papier aufrecht fteht und ein verfehrtes, wenn die Figur verkehrt ift. In diesem Falle gelangen nach geschloffenen Augen feine Strahlen mehr auf die Dethaut und nur vermoge der Linie der Gesichterichtung, die in jedem Kalle auf ben afficirten Theil ber Nethaut fenkrecht find, fieht man bas Db= ject in den oben angegebenen Lagen.

#### §. 171.

# 4) Gefeg bes beutlichen Sehens.

Nichtet man das Auge gegen einen Punkt einer Landschaft, so sieht man nur den Punkt deutlich, der gerade in der Are des Auges liegt, oder dessen Bild auf das Centralloch der Nethaut fällt. Obgleich man indeß auch diesen Punkt allein vollkommen deutlich und so genau sieht, daß man ihn untersuchen kann, so sieht man doch auch noch andere Punkte der Landschaft deutlich genug, um einen allgemeinen Eindruck zu empfangen. Die große Beweglichkeit des Auges übrigens, und die Dauer der auf die Nethaut erhaltenen Eindrücke helsen siesem scheindaren Fehler ab, und lassen uns jeden Theil der Landschaft so deutlich sehen, als ob jeder einzelne auf eine vollkommen deutliche Weise gesehen würde.

Die geringe Reinheit des Schens fur alle Objecte, die außer ber Augare liegen, machst mit ihrem Abstande von der Augare, so daß wir nicht im Stande sind, die Reinheit des Sehens in der Are zu begrenzen, weil das Bild sich in dem Centralloche der Nethaut bildet, wo es keine nervigte Substanz gibt; denn ware dieses der Fall, so wurde man eine genaue Grenze zwischen dem deutlichen und undeutli=

chen Sehen haben, und die Neghaut wurde immer bider werden, fowie man sich vom Centralloche entfernte, was nicht der Fall ift.

Bei Berfuchen uber die geringe Klarheit bes Gebens in ber Entfernung von ber Mugare bemerkte ich eine besondere Gigenthumlichfeit des optischen Sebens. Schließt man ein Auge und richtet das andere auf einen festen Puntt, g. B. einen Nadelknopf, fo fieht man alle übrigen Gegenftande in bem Gefichtefreife undeutlich. eins diefer bann undeutlich gefebenen Objecte fei ein weißer Papier= ftreifen ober eine Feder auf einem grunen Tifche, fo verschwindet ber Papierftreifen ober die Feber, als mare fie gang fortgenommen; Eindruck des grunen Tuches auf die ubrigen Theile bes Muges behnt fich auf den Theil des Auges aus, ben bas Papier ober die Feber einnahm; nach einiger Beit erscheint baffelbe wieber und verschwindet Sind beide Mugen geoffnet, fo findet berfelbe Effekt ftatt, nur nicht fo fcnell. Bildet bas undeutlich gefehene Dbject einen schwarzen Flecken, fo verschwindet es auf diefelbe Beife. Ift bas fchrag gefebene Object ein leuchtendes, z. B. ein Rerzenlicht, fo verfdmindet es nie gang, wenn es nicht wegen einer zu großen Entfernung geschwacht ift; allein es behnt fich bann aus, gieht fich gusammen und hullt fich ein in einen nebligen Rreis, und der Lichteindruck erftreckt fich bann auch auf die anliegenden Theile der Nethaut, auf welche das Licht felbst feinen direkten Ginfluß hat.

Stellt man zwei Kerzen in einer Entfernung von acht bis gebn Rug vom Muge nur einen Sug ungefahr von einander, fo fieht man die eine direkt und die andere indirekt. Das birekte Bild breitet fich auf die angeführte Weise aus, und umgibt fich mit einem hellen Ringe von gelbem Lichte, mahrend bas helle Licht in bem Ringe eine blagblaue Farbe hat. Betrachtet man die beiden Rergen burch ein Prisma, fo verschwindet bas grune und rothe Licht bes inbireften Bils des, und es bleibt nur eine große Maffe gelbes Licht, begrenzt burch einen Theil blauen Lichtes. 216 ich bei biefen Bersuchen eins ber beiden prismatischen Rerzenbilder fest und direkt betrachtete, überraschte mich die Entbedung, bag die rothen und grunen Strahlen anfingen zu verschwinden und nur Gelb und einen Theil vom Blau liegen; und als das Auge unverandert fest auf demselben Punkte des Bilbes verweilte, vermandelte fich das gelbe Licht faft in reines Optif. II. 6

Blau, so daß das prismatische Bild zu einem verlängerten Bilde weißen Lichtes wurde,

Hatt man den Papierstreifen, der von beiden Augen zugleich uns beutlich gesehen wird, so nahe and Auge, daß er doppelt gesehen wird, so fallen die von ihm herkommenden Lichtstrahlen nicht weiter auf die correspondirenden Theile der Nehhaut, und die beiden Bilder verschwinsten nicht augenblicklich. Fängt aber das eine Bild an zu verschwinsten, so thut es auch gleich darauf das andere, so daß sie mitunter gleichzeitig zu verschwinden scheinen.

Mus diefen Resultaten scheint hervorzugehen, daß bas schräge ober indirekte Seben nicht bloß in Bezug auf die Reinheit des Bilbes, fondern auch noch in Bezug auf die Erhaltung dieses Bilbes unter bem birekten Seben fteht; trog biefer Mangel hat es jedoch vor dem bireften ben Borgug, bag er ein vollkommenes Seben fleiner Objecte, 3. B. fleiner Sterne, gestattet, die das birekte Sehen nicht erreicht. Dies fonderbare Factum wurde von Berfchel, James Couth und einigen franzosischen Aftronomen bemerkt. »Eine mehr als ungewohn= liche Methode, fagen Berschel und South, weinen Unblick und fetbit eine Bergroßerung ber Binkel ber Sterne von tem ichwachsten Grade zu erhalten, besteht oft barin, bag man bas Auge auf ei= nen andern Punkt bes Befichtsfeldes richtet. Weise wird oft ein schwacher Stern in der Nachbarschaft eines gro= Ben fehr fichtbar, fo daß er einen gewiffen Glanz hat, der ploglich verschwindet, so wie man das Auge gerade auf ihn richtet, burch ein schräges Seben wieder zum Vorschein kommt, und so abwechselnd er= scheint und verschwindet, so oft man will. Die Seitentheile der Neb= haut, die durch ftarkes Licht weniger geschwächt und durch fortwähren= be Unftrengung weniger erschopft find, haben mahrscheinlich eine gro-Bere Empfindlichkeit fur schwache Eindrucke, als die centralen Theile, wodurch sich das Phanomen erklart.«

Mir scheint folgende Erklarung dieses Phanomens mehr zu genügen. Ein durch direktes Sehen wahrgenommener leuchtender Punkt oder eine dunne Lichtlinie, die während einer langen Zeit fest ins Auge gefast wird, bringt die Nethaut in eine dem deutlichen Sehen sehr ungunstige Bewegung. Betrachtet man ein weißes erleuchtetes Papierblatt oder den Himmel durch die Zähne eines feinen, dicht ans Auge gehaltenen Kammes, oder auch nur durch eine eben so schmale dunne Deffnung, so bebeckt sich das Papier oder der Himmel mit einer Mafe leuchtender Streisen, die parallel zur Deffnung fortkriechen und in beständiger Bewegung sind, und wenn man die Deffnung dreht, so sangen zugleich auch die parallelen Vibrationen an sich zu drehen. Diese schwarzen und weisen Linien bilden successive Undulationen auf der Nethaut, die für die Lichteindrücke in der einen Phase wahrnehmebar, in der andern Phase nicht wahrnehmbar sind. Sine ähnliche Wirkung wird hervorgebracht, wenn man die parallelen Schraffirungen, welche das Meer auf einer Landkarte darstellen, lange Zeit betrachtet. Diese Linien schneiden sich schlangensörmig, und zwischen den gebrochenen und wellensörmigen Linien erscheinen alle Farben des Prisma. Es kann sich daher ein Lichtpunkt durch ein fortgesetzes Sehen auf der Nethaut erhalten, wenn er direkt gesehen wird.

Es verschwindet nun beim indirekten Sehen, wie wir schon gefagt haben, ein leuchtendes Object nicht, sondern es erscheint undeutlich und gibt auf der Nethaut ein mehr ausgedehntes Bild, außer
dem Bilde, welches durch den Mangel an Convergenz der Lichtstrahlen erzeugt wird. Diese beiden Ursachen zusammen machen, daß ein
indirekt gesehener Stern einen größern Theil der Nethaut afsicirt, und
badurch, daß er seine Schärse verliert, deutlicher wird. Dieser merkwürdige Umstand findet auch bei dem obigen Versuche mit den beiden
Kerzen statt und bewirkt, daß die beiden Kerzen, indirekt gesehen, lebhafter erscheinen, als eine von ihnen direkt gesehen.

#### 6. 172.

5) Insensibilitat bes Auges fur direkte Eindrucke eines schwachen Lichtes.

Die Infensibilität der Nethaut für indirekte Eindrücke gewöhnlich erleuchteter Gegenstände findet einen merkwürdigen Gegenpunkt in
der Infensibilität derselben für die direkten Eindrücke eines sehr schwachen Lichtes. Heftet man das Auge fest auf die Gegenstände eines
dunkeln, durch einen sehr schwachen Lichtschimmer erleuchteten Zimmers,
so empfindet es sofort eine peinliche Bewegung, die Objecte erscheinen
und verschwinden, so wie die Nethaut ihre Sensibilität wieder erlangt
oder verliert.

Dieser Umstand ist ohne Zweisel die Quelle mehrer optischen Tauschungen, die man einem übernatürlichen Grunde beilegte. Sieht man in einer dunkeln Nacht die Objecte, welche schwach erleuchtet sind, erscheinen und wieder verschwinden, so scheint dieses einer Person,

bie aus Furcht ober aus Neugierbe alle ihre Kräfte anstrengt, um sie zu beobachten, etwas Ungewöhnliches zu sein. Dieser Fehler bes Ausges muß oft von dem Jäger beobachtet sein, der auf einem einförmisgen Terrain die Stelle in's Auge faßt, wo das Wildpret sich gelagert hat. Wegen des geringen Unterschiedes in der Farbe des umgebenden Terrains bemüht er sich das Auge unverwandt auf die Stelle zu halsten, so wie er vorrückt; aber jedes Mal, wenn die Stelle schwach ersteuchtet ist, verliert er sast immer die Spur, oder wenn die Nethaut sie ihm zum zweiten Male zeigt, so geschieht dies nur, um sie bald wieder zu verlieren. \*)

#### §. 173.

6) Dauer des Lichteindruckes auf die Nethaut.

Man wird gewiß die Bemerkung gemacht haben, daß der Einsbruck des Lichts auf das Auge einige Zeit fortdauert. Während des Blinzelns mit dem Auge, oder der plöglichen Bewegung des Augenzliedes, um die Flüfsigkeit wegzubringen, welche die Hornhaut schlüpfrig macht, verliert man die Spur der Objecte, die man im Gesichte hat, nicht aus dem Auge. Schleudert man eine glühende Kohle rasch herzum, so erzeugt sich ein vollständiger Lichtkreis, obgleich in jedem Augenblicke die glühende Kohle nur an einer einzigen Stelle des Kreises sich besindet.

Der belehrenbste Versuch in bieser Beziehung, ber jedoch etwas Uedung voraussett, besteht darin, daß man einen Augenblick das Licht eines Fensters in einem langen Zimmer betrachtet, und dann das Auge schnelt auf den Schatten einer Mauer richtet. Im Allgemeinen wird ein gewöhnlicher Beodachter das Vild des Fensters sehen, als wären die schwarzen Streisen weiß, und die weißen Scheiben schwarz; ein geschickter Beodachter dagegen, der seine Beodachtungen rasch anzustelzten versteht, wird ein getreues Vild des Fensters mit dunkeln Streisen und weißen Scheiben sehen, auf dieses Bild folgt jedoch ein zweites mit hellen Streisen und schwarzen Scheiben. d'Arch fand, daß das Licht einer glühenden Kohle, die sich in einer Entsernung von 165 Fuß bewegt, einen Eindruck auf die Nehhaut macht, welcher ½ Miznute dauert.

<sup>\*)</sup> Edinburgh Journal of science. Nro. VI. pag. 288.

#### 6. 174.

7) Grund bes einfachen Sehens mit ben beiben Mugen.

Obgleich fich auf der Nethaut eines jeden Auges das Bild jedes sichtbaren Objectes erzeugt, so sieht man daffelbe doch immer nur ein- . fach, wenn beide Augen ihre Uren auf daffelbe richten konnen. leidet keinen Zweifel, daß wir wirklich zwei Objecte feben, allein diese beiben Objecte verschmelzen in ein einziges, weil jedes von ihnen ge= nau benselben Plat einnimmt. Das einfache Seben mit beiben Mugen oder auch mit mehren Augen, wenn wir diese hatten, ift eine nothwendige Folge bes Gefetes ber Gefichtsrichtungen. Die außern Musfeln bes Augapfels konnen die Ure jedes Auges auf einen einzigen Punkt im Raume richten, der eine Entfernung über vier bis funf Boll Betrachten wir z. B. die Deffnung eines Kenfterkreuzes, fo fuhlen wir, daß sich in jedem Auge ein Bild erzeugt; schneidet aber die Linie der Gefichtsrichtung jedes der Punfte des einen Bildes die Linie der Gefichtsrichtung jedes derfelben Punkte des andern Bildes, fo erscheint jeder doppelte Punkt als ein einfacher, und folglich wird die ganze von bem einen Auge gesehene Deffnung mit ber ganzen von bem andern Auge gesehenen Deffnung zusammen fallen. Sind die Aren ber beiben Augen gegen einen Punkt außerhalb bes Fenfters ober im Bimmer gerichtet, so wird die Deffnung doppelt erscheinen, weil bann Die Linie ber Gefichtsrichtung berfelben Punkte in jedem Bilbe fich nicht in der Deffnung schneibet. Sind die Muskeln des einen Auges nicht im Stande, die beiden Uren der Augen geger benfelben Punkt zu richten, fo erscheint bas Dbject doppelt. Die Ungeschicktheit bes einen Auges, ben Bewegungen bes anbern zu folgen, ift oft ein Grund bes Schielens, weil bann bas eine Muge feine Blicke anders richtet als bas zweite, damit fie beibe diefelben auf einerlei Punkt gelangen Zuweilen wird das Schielen auch durch ein unvollkommenes Sehen des einen Auges hervorgebracht, und weil bann bas gute allein ihre Dienste thut, so verliert auch bas schlechte allmablich bie Rraft, ben Bewegungen bes andern Auges zu folgen. Uebrigens ift bas Schielen ein Fehler, bem man oft abhelfen fann.

§. 175.

, 8) Amvendung des Auges auf verschiedene Entfernungen. Sieht das Auge Gegenstände mit Leichtigkeit, die in großer Entsfernung liegen, so vermag es nicht ohne einige Aenderung Gegenstände

in geringerer Entfernung eben so beutlich zu feben. Man überzeugt fich von der Wahrheit dieser Thatsache, wenn man ein Object durch die Finger betrachtet; ift bann bas entfernte Object beutlich, fo sind die Finger undeutlich, und halt man die Finger fo, daß fie deutlich gefeben werden, fo wird bas Object ganglich undeutlich. Die ausge= zeichnetsten Gelehrten haben verschiedene Meinungen über das Mittel aufgestellt, durch welches sich das Auge den verschiedenen Entfernungen anpaßt. Einige feten es in eine Ausbehnung und Busammenzie= hung ber Pupille, Ginige in eine Berlangerung bes Muges, wodurch fich die Nethaut von der Krystalllinse entfernt; Undere in eine Bewegung der Arnstalllinse; Undere endlich in eine Uenderung der Converi= tat der Arpstalllinfe, die benn nach ihnen aus Kasermuskeln bestehen foll. Ich habe burch einen birekten Bersuch bewiesen, daß eine kunft= lich hervorgebrachte Uenderung in der Deffnung der Puville eine Un= paffung des Auges an verschiedene Entfernungen nicht zu erzeugen im daß eine Berlangerung des Auges die Rrummung ber Nethaut, folglich bas Centrum der Gefichtslinie und die Stelle bes Bilbes andern wurde; ich halte beghalb diese Sypothese nicht fur haltbar.

Um ben Grund der Anpassung des Auges an verschiedene Entsfernungen zu erfahren, stellte ich eine Neihe von Versuchen an, aus benen sich folgende Resultate ergaben:

- 1) Das Zusammenziehen der Pupille, welches nothwendig stattsinbet, wenn das Auge sich nahen Gegenständen anpaßt, erzeugt kein deutliches Sehen durch die Verringerung der Deffnung, sondern durch irgend eine andere nothwendig damit verbundene Wirkung.
- 2) Das Auge paßt sich ben nahen Objecten durch zwei Mittel an; das eine ist willkurlich und hängt bloß von dem Willen ab; das andere ist unwillkurlich und wird durch den Neiz des Lichtes auf der Nethaut bedingt.
- 3) Wenn das willkürliche Vermögen der Anpassung des Auges an die Entfernung nicht wirkt, so hat man nur eine Anpassung versmöge des unwillkürlichen Lichtreizes.

Hiernach und nach ben Resultaten anderer Versuche scheint man fast zu der Unnahme gezwungen zu sein, daß das Unpassungsvermögen des Auges von dem Mechanismus abhängt, welcher die Pupilse zusammenzieht und ausdehnt, und da die Anpassung von der Deffnung uns

abhängig ist, so muß sie durch die Theile bewirkt werden, die unmittels bar mit der Basis der Fris in Berührung stehen. Denkt man an die verschiedenen Mittel, durch welche die Basis der Fris einen solchen Effekt hervorbringen kann, so scheint es fast ausgemacht, daß die Linse von der Nethaut durch Zusammenziehung der Pupille entfernt wird. \*)

#### §. 176.

9) Grund ber Weitsichtigkeit und Aurzsichtigkeit.

3mischen dem 30. und 50. Lebensjahre fangen bei vielen Menschen die Augen an, eine merkwurdige Aenderung zu erleiden, die sich im Allgemeinen baburch zeigt, daß man etwas feine Schrift, nament= lich beim Rerzenlichte, nur mit Schwierigkeiten lieft. ben man die Beitsichtigkeit nennt, weil man die Gegenftande beffer in der Entfernung mahrnehmen fann, hat feinen Grund in einer Alenderung der Arnstalllinse, die mit ihrer Gestalt zugleich ihre Dichtig= feit und ihr Brechungsvermogen umgestaltet. Diese Uenderung fangt oft vom Rande der Linfe an, und braucht mehre Monate, um rund um zu kommen; sie ist haufig von einer partiellen Trennung der Lamellen und felbst ber Fasern ber Linfe begleitet. »Wird das Auge,« wie ich an einem andern Orte bemerkt habe, sin dieser Zeit nicht forgfaltig geschont, so artet die Uenderung der Linse in den grauen Staar aus, und schließt mit einer Zerftorung der Fasern, die freilich nicht durch die weiße Undurchsichtigkeit angezeigt wird, die jedoch Fehler im Sehen erzeugt, welche man mit dem schwarzen Staare und andern Kehlern verwechselt. Ein geschickter Augenargt, ber die ge= fammte Ginrichtung bes Muges und feiner optischen Functionen kennt, entbedt ohne Schwierigkeit, vermittelft eines fehr einfachen Erperimente, Die kleine fehlerhafte Stelle der Linfe, bestimmt die Natur und Große ber vorgegangenen Uenderung, wendet das Mittel an, um den Fortgang des Uebels zu hemmen, und versichert sich von dem Rugen, der mit Conver = und Concavbrillen zu erreichen ift. Man nimmt in folchen Fallen oft feine Zuflucht zu den Conservationsbrillen, ehe die Rrystalllinfe eine gleichformige Menderung ber Gestalt und Dichtigkeit erlitten hat; es kann bann nicht fehlen, daß bas Uebel, bem geholfen werben foll, nur noch schlimmer wird. In der Krankheit der Linse, wo bie Trennung der Fafern burch fleine Fleden oder auch fo große Flet-

<sup>\*)</sup> Die Details bieser Bersuche hat man im Edinburgh Journal of science, Nro. I. pag. 77. nachzusehen.

den begrenzt wird, daß diese getrennte farbige Bilber bes leuchtenden Gegenstandes ober unregelmäßige Lichtkreise geben, muß man häufig bie Deffnung ber Brillen verkleinern, damit das Sehen durch ben ges sunden Theil ber Linse vor sich gebe.«

Diesem Fehler bes Auges kann, wenn er nicht von einer Krankheit begleitet ist, völlig durch den Gebrauch einer Converlinse abgeholfen werden, die das Unvermögen der Krystalllinse erganzt und die Lichtbuschel, die von nahen Gegenständen herkommen, in bestimmte Brennpunkte auf der Neghaut convergiren läßt.

Die Kurzsichtigkeit zeigt sich dadurch, daß man nicht in die Ferne sehen kann. Wer an diesem Fehler leibet, halt kleine Objecte so nahe als möglich ans Auge, um sie deutlich sehen zu können. In diesem Falle schneiden sich die Lichtstrahlen entfernter Objecte in ihren Brennspunkten, ehe sie die Nethaut erreichen, weshalb denn das Bild auf der Nethaut undeutlich wird. Dieser Fehler tritt oft bei vorgerücktem Alter ein und rührt von vergrößerter Dichtigkeit in den centralen Theisten der Krystallinse her. Durch den Gebrauch einer zweckmäßigen Concavbrille kann die Convergenz der Lichtstrahlen dergestalt aufgehalsten werden, daß ein deutliches Bild auf der Nethaut entsteht.

Sech sunbbreißigstes Capitel. Zufällige Farben und farbige Schatten.

§. 178.

Hat das Auge einen starken Eindruck von einem besondern farbigen Lichte erhalten und blickt dann auf ein weißes Papierblatt, so ist dies nicht mehr weiß, hat auch nicht die Farbe, die das afsicirte Auge hatte, sondern verschiedene Farben, die man die zufälligen Farben \*) zu der nennt, die das afsicirte Auge hatte. Legt man z. B. eine lebhafte rothe Oblate auf ein weißes Papierblatt, und hefztet dann das Auge fest auf den Mittelpunkt des Roth, und blickt hierauf auf das weiße Papier, so sieht man einen bläulichgrauen Fleck von einerlei Größe mit der Oblate. Diese Farbe, welche man die zusfällige Farbe des Roth nennt, verschwindet allmählich. Das bläulichzgraue Bild der Oblate heißt das Ocularspectrum, weil es sich in dem Auge abdruckt, und baselbst einige Zeit bleiben kann.

<sup>\*)</sup> Sothe's physiologische Farben.

Wieberholt man biese Bersuche mit Oblaten von anderen Farben, so erhalt man Ocularspectra, deren Farben nach der Farbe der angewandten Oblate variiren, wie folgende Tabelle zeigt.

Farbe der Oblate.	Zufällige Farbe ober Farbe bes Ocularspek= trums.
Noth	Blaulichgrun
Drange	Blau
Gelb	Indigo
Grůn	Röthlichviolet
Blau	Drangeroth
Indigo	Drangegelb
<b>Biolet</b>	Gelblichgrun
Shwarz	Weiß
Weiß	Schwarz

Um die zufällige Farbe jeder der Farben des prismatischen Spectrums zu finden, nehme man die Hälfte der Länge des Spectrums zwischen den Zirkel, stelle die eine Spige desselben auf die Farbe, deren zufällige Farben man sucht, dann zeigt die andere Spige die zufällige Farbe. Dies durch die Beobachtung gefundene Geset der zufälligen Farben läst sich so aussprechen: Die zufällige Farbe einer Farbe des prismatischen Spectrums ist die Farbe, welche in diesem Spectrum um seine halbe Länge von der ersten Farbe absteht; oder wenn man alle Farben eines prismatischen Spectrums nach ihren beiden Proportionen in einen Kreis ordnet, so liegt die zufällige Farbe jeder Farbe des Spectrums dieser gerade gegenüber. Deshalb nennt man auch die Farbe des Spectrums und ihre zufällige Farbe entgegengesetze Farben.

Wird die anfängliche Farbe oder die Farbe, die sich dem Auge eindrückt, mit der zufälligen Farbe auf den gleichen Grad von Intenssität gebracht, so ist die eine die Complementärfarbe der andern, oder die Farbe, welche dieser zum Weiß fehlt; d. h. werden die anfängliche oder tie zufällige Farbe auf denselben Grad von Intensität gebracht, den sie im Spectrum haben, so gibt ihre Vermischung weißes Licht. In diesem Sinne hat man denn auch die zufälligen Farben complesmentäre Farben genannt. Hieraus erklärt sich leicht die Entstehung der zufälligen Farben. Hat man das Auge einige Zeit unverwandt auf die rothe Oblate gerichtet, so ist der von dem rothen Vilde beshaftete Theil der Nethaut stark gereizt oder gewissermaßen durch die fortdauernde Wirkung gelähmt. Die Sensibilität ist folglich geschwächt

und wenn man bann bas Auge von ber rothen Oblate weg auf bas weiße Papier richtet, fo ift der gelahmte Theil der Neghaut fur die rothen Strahlen, die einen Theil des weißen Lichtes vom Papier aus= machen, unempfindlich, erblickt alfo das Papier in der Farbe aller Strahlen bes weißen Lichts mit Ausnahme bes rothen Strahls, folg= lich in einer blaulichgrunen Farbe, welche die complementare Farbe der Bringt man eine fcwarze Oblate auf weißes Da= rothen Oblate ift. pier, so wird ber freisformige Theil ber Neghaut fatt gelahmt, burch die Abwefenheit des Lichts gemiffermagen gefchont, mahrend alle ubri= gen von der weißen Farbe des Papiers gereigten Theile ber Nethaut burch diese fortdauernde Wirkung gelahmt find. Richtet man nun das Auge auf das weiße Papier, fo fieht man einen dem, der Dethaut mitgetheilten schwarzen Bilbe entsprechenden weißen Rreis, fo daß Weiß die zufällige Farbe vom Schwarz wird. Bringt man auf Dieselbe Weise eine weiße Oblate auf schwarzes Papier und firirt fie einige Beit unverwandt mit dem Muge, fo fieht man bann einen fcmargen Rreis, fo bag Schwarz bie zufallige Farbe vom Deiß ift.

Dies find die Erscheinungen ber zufälligen Farben, wenn man fich des schmachen Lichtes bedient. Wird dagegen das Auge von einem farten weißen Licht gereizt, so nehmen fie beinahe ben entgegengefet= ten Charafter an. Newton war ber Erfte, ber uber biefen Begen: ftand einige forgfaltige Berfuche anftellte, und über die Refultate einen Bericht an Locke abstattete, der indeß erft im Sahre 1829 bekannt geworben ift \*). Mehrere Sahre vor 1691 richtete Remton nach gefchloffenem linken Auge bas rechte auf bas von einem Spiegel reflectirte Sonnenbild. Um fich von dem erhaltenen Effette zu überzeu= gen, wendete er bann bas Muge in eine bunfle Ede eines Bimmers, wo er ein brillantes Sonnenbild von farbigen Ringen umgeben fah. Dies Farben = und Lichtphantom, wie Remton es nennt, ver= schwand allmablich, allein jedesmal wenn er baran bachte, kehrte es wieder und wurde eben fo lebhaft und leuchtend als vorhin. Er wie= berholte diese Versuche drei Mal nach einander, und er theilt diese Wirkung in folgenden Worten mit: »mein Auge wurde bis zu folchem Grade gereigt, daß ich, als ich nach einiger Beit eine Wolke, ein Buch ober ein leuchtendes Object betrachtete, beinahe ein der Sonne

<sup>\*)</sup> Vie du Lord Roi von Coce.

ähnliches Licht wahrnahm, und noch wunderbarer war dabei, daß obgleich ich nur die Sonne mit dem rechten und nie mit dem linken Auge betrachtet hatte, meine Einbildung im linken Auge denfelben Eindruck erzeugte, als im rechten, so daß ich, als ich nach geschlosse nem rechten Auge das linke auf eine Wolke oder ein Buch richtete, das Sonnenbild mit ihm eben sowohl wahrnahm, als vorhin mit dem rechten Auge.«

Die Wirkung bieses Versuchs war so stark, daß Newton weber lefen noch schreiben konnte, und sich drei Tage lang in ein dunkles Zimmer einschließen mußte. Hier im Finstern, richtete er denn seine Einbildungskraft auf andere Gegenstände, wodurch er nach drei bis vier Tagen von Neuem zum Gebrauche seiner Augen gelangte. Er beschäftigte sich bei diesem Versuche mehr mit dem metaphysischen als mit dem optischen Resultate, beschrieb daher weder die Farben selbst, noch die Veränderungen, die mit ihnen vorgingen.

Mepinus hat Bersuche von derfelben Urt angestellt. Er rich= tete funfzehn Minuten lang unverwandt fein Auge auf die nabe am Borizont befindliche Sonne, fcblog bann bas Muge und erblickte ein Connenbild von ichwefelgelber Farbe mit einem ichonen rothen Rande. Sobald er bas geoffnete Muge auf ein weißes Papier richtete, mar bas Sonnenbild braunlichroth mit einem himmelblauen Ranbe. Schloß er dann bas Muge abermale, fo wurde bas Sonnenbild grun mit einem von bem erfteren verschiedenen rothen Rande. Deffnete er bas Auge wieber auf einen weißen Grund, fo war bas Sonnenbild noch roth und fein Rand noch lebhafter himmelblau; bei abermaligem Schluffe des Muges mar es grunlichhimmelblau, dann fcon hiramel= blau mit einem Rande vom ichonften Roth; bei geoffneten Mugen wurde es dann wieder fcon roth mit einem fconen blauen Rande. Mepinus bemerkte, bag bas Sonnenbild, mahrend er bas Muge unverwandt auf den weißen Grund richtete, oft verschwand, wieber= kehrte, und abermals verschwand. Gegen bas Jahr 1808 hatte ich Belegenheit, die Berfuche von Me pinus zu wiederholen; fatt aber Die dunkle Sonne zu betrachten, benugte ich einen schonen Fruhlings= tag, als die Sonne am hellen Mittage fand, und bilbete mit bem Concavspiegel eines Reflectors ein lebhaftes Bild ber Sonnenscheibe auf einem weißen Grunde ab. Nachdem ich dann das rechte Auge mit einer Binde geschloffen hatte, betrachtete ich mit bem linken bie

leuchtende Scheibe durch einen Tubus, und richtete, nachdem die Netzhaut stark gereizt war, das linke Auge auf einen weißen Grund, wo ich dann bei abwechselndem Deffnen und Schließen desselben folgende Farbenbilder wahrnahm.

Farbenbilder bei gedffnetem linken	Farbenbilder bei geschlossenem linken
Auge.	Auge.
Carmoisinroth von Grün überbeckt     Drange mit Carmoisinroth vermischt     Gelblichbraun     Gelb     Gelb	Grün Blau Blåulidviolet ,
5) reines Roth	Himmelblau
6) Drange	Indigo

Als ich das rechte Auge von der Binde befreite und es auf einen weißen Grund richtete, überraschte mich die Bemerkung eines farbigen Spectrums, welches genau das umgekehrte von dem carmoisinrothen mit grünem Rande war. Das umgekehrte Farbenbild war grün mit einem röthlichen Rande. Ich wiederholte diese Bersuche drei Mal, immer mit demselben Erfolge, so daß es scheint, als wennder Eindruck des Sonnendildes vom linken Auge durch den Sehnerven auf das rechte Auge übertragen war. Newton glaubte, daß die Einbildungskraft es sei, welche das Bild vom linken Auge in's rechte übertrage; ich bin jedoch geneigt zu glauben, daß bei seinem Bersuche keine Uebertragung stattsand, weil das Spectrum mit beiden Augen dasselbe war, während in meinem Bersuche das Spectrum sich um kehrte.

Wir können indes über diesen Punkt kein entscheidendes Urtheil fällen, weil Newton die mit dem geöffneten und geschlossenen Auge wahrgenommenen Farbenbilder nicht beschrieben hat. Wird das Farbenbild in einem der Augen mit Heftigkeit gebildet, so ist es sehr schwer zu entscheiden, auf welchem Auge es sich gebildet hat, und dies würde unmöglich sein, wenn das Spectrum bei geöffnetem und geschlossenem Auge dasselbe bliebe. Die Erscheinungen der zufälligen Farben sind oft sehr leicht wahrzunehmen, wenn das Auge von einem teuchtenden Objecte nicht stark afsicitt wird. Meusnier bemerkte schon vor langer Zeit, daß wenn die Sonne durch ein Loch von 4 Zoll Durchmesser in einem rothen Vorhange scheint, das leuchtende Bild grun war. Eben so kann Seder in einem hell gemalten, von der Sonne erleuchteten Zimmer bemerken, daß die Theile jedes weißen Ob-

jects, auf welches das farbige Licht nicht fallt, die complementaren Karben haben. Sch fand folgende Methode zur Beobachtung biefer Erscheinungen am einfachsten und besten. Man gunbe zwei Kergen an, ftelle vor die eine ein Stud farbiges Glas, welches wir als Roth annehmen wollen, und entferne das andere Licht fo weit, daß die beiben Schatten jedes Dbjecte, welche auf einer weißen Papierplatte ge= bilbet worden, gleich fart find. Unter biefer Borausfegung wird bann ber eine Schatten roth, und ber andere grun fein. Bei einem blaugefarbten Glafe ift ber eine Schatten blau, ber andere orangegelb. Ueberhaupt hat immer ber eine Schatten die zufällige Farbe des an= Dieselbe Wirkung erhalt man im Tageslichte mittelft zweier im Fensterladen angebrachter Deffnungen, von benen man die eine mit einem farbigen Glase bedeckt und die andere zum Durchlaffen des weis Man kann auch die zufälligen Farben Ben Tageslichtes freilaft. mahrnehmen, wenn man das Bild einer Rerze oder eines weißen Db= jects betrachtet, welches burch die Reflexion einer Platte oder Flache farbigen Glafes gefehen wird, die dick genug ift, um feine Farbe auf Die zweite Flache werfen zu konnen. In biefem Kalle hat bas reflectirte Bild immer die completare Farbe von der des Glafes. Denfelben Effekt erhalt man, wenn man bas vom Baffer ober einem blauen Glafe reflectirte Bild einer Rerze betrachtet, wo das Bild der Rerze gelblich ift; allein in diesem Falle ift der Effekt nicht fo abstechend, weil die Dethaut von der blauen Farbe des Glafes nicht ftark genug afficirt wird.

Diese Erscheinungen sind ganzlich verschieden von denen, die man mit farbigen Oblaten erhalt, weil in diesem Falle die zufällige Farbe von einem Theile der Nethaut gesehen wird, der von der anfänglischen Farbe nicht afsicitt oder gleichsam geschwächt war. Es muß also eine neue Theorie der zufälligen Farben diese Classe von neuen That-sachen umschließen; gerade so wie in der Abustif der Grundton von seinem harmonischen Tone begleitet wird, so ist bei den Eindrücken des Lichts die Empsindung einer Farbe immer von einer schwachen Empsindung der zufälligen oder harmonischen \*) Farbe begleitet. Betrachetet man eine rothe Oblate, so sieht man zu gleicher Zeit mit einem

<sup>\*)</sup> Man wendet bas Wort harmonisch auf die zufälligen Farben beshalb an, weil die ursprünglichen und die zufälligen Farben in der Malerei harmoniren.

Theile ber Nethaut grün; ba dies aber schwächer ist, so scheint die Berbindung beider Empfindungen nur das Roth zu schwächen und im gewissen Sinne weißer zu machen. Geht das Auge von der Oblate zum weißen Papier über, so bleibt die fortdauernde Empfindung der zufälligen Farbe und man sieht ein graues Bild. Die Dauer des anfänglichen Eindrucks ist nur ein Bruch in Secunden, wie schon oben angeführt ist; die Dauer des harmonischen Eindrucks währet aber eine der Kraft des Eindrucks proportionale Zeit. Um diese Anssichten auf die zweite Classe von Thatsachen anwenden zu können, nehmen wir unsere Zuslucht zu einem anderen Principe; während nämslich die Nethaut oder ein großer Theil von ihr die Empfindung einer anfänglichen Farbe erleidet, wird ein Theil der Nethaut, der von dieser Farbe nicht afsicirt ist, in den Zustand versett, welcher die zusfällige oder harmonische Farbe erzeugt.

Durch die Bibrationen, die sich wahrscheinlich den anliegenden Theilen communiciren, wird der Einfluß der direkten oder ursprünglischen Farbe nicht dis zu den Theilen fortgepflanzt, die von seiner Wirstung frei sind, ausgenommen den vorhin angeführten besonderen Fall des optischen Sehens. Betrachtet also das Auge den weißen Punkt des Sonnenlichtes in mitten des rothen Borhanges, so ist die ganze Nethaut, mit Ausnahme des von dem Bilde des leuchtenden Punktes afsicirten Theils, in dem Zustande, Alles in grüner Farbe zu erblicken, und da die diesen Zustand begründenden Vibrationen sich auf die Theile der Nethaut ausdehnen, wohin kein rothes Licht gelangt, so sieht man endlich den weißen kreisförmigen Fleck in grüner Farbe.

#### §. 178.

Smith, ein Arzt zu Fochabers, hat ein sehr merkwürdiges Phanomen von zufälliger Farbe beobachtet, bei welchem bas Auge nicht von einer anfänglichen Farbe gereizt war. Man halte einen breiten Streifen von weißem Papier ungefähr einen Kuß weit vertical vor's Auge und richte beibe Augen auf ein Object in einiger Entfernung; leitet man dann das Sonnenlicht oder ein Kerzenlicht, so daß es das rechte Auge start afsicirt, ohne das linke zu treffen, welches man leicht gegen dasselbe schüen kann, so ist der linke Rand des Papiers bril-lant grün, und der rechte roth.

Ift ber Papierstreifen breit genug, daß beibe Bilder fich becken, so ift der bedeckte Theil vollkommen weiß und ohne Farbe, woraus

erhellet, daß Roth und Grün complementare Farben sind. Nähert man zwei gleich starke Lichter jedem Auge, so sind die beiden Ränder des Papiers weiß. Ift das eine Licht dem rechten Auge näher, so sind die Ränder des Papiers roth und grün, und wenn man ploßelich das andere Licht dem linken Auge nähert, so wird das Bild zur Linken des Papiers sofort grün und das Bild zur Rechten roth.

Eine befondere Ufficirung der Nethaut in Bezug auf die Farben zeigt fich in der Ungeschicktheit mancher Augen, gewiffe Farben des Spectrums zu unterscheiben. Die Personen, deren Mugen mit biefer Ungeschicktheit behaftet find, haben gewohnlich gefunde Mugen, Die alle ubrigen Functionen des Sebens mit der größten Scharfe verrichten. Ein Schufter gu Allonby, Namens Barris, war von feiner Kindheit an unfahig, in Sinficht der Farbe die Rirfchen von den Blattern zu unterscheiben. Zwei feiner Bruder litten an demfelben Gefichtsfehler. und verwechselten immer Drange mit Grasgrun, und Blaggrun mit Gelb. Sarris felbft unterfchied weiter feine Farben als Weiß und Schwarz. Scott, welcher in den philosophical transactions feine eigene Augenschwache mitgetheilt bat, verwechselte Carmoifinroth mit Blagblau und Dunkelroth mit Dunkelgrun. Er unterschied alle Ruancen von Gelb und Blau fehr gut, nur himmelblau nicht. Gein Bater, fein Dheim, eine feiner Schwefter und feine zwei Gohne litten alle an demfelben Gefichtsfehler.

Ein Schneider zu Plimouth, dessen eigenthumliches Sehen Harven mitgetheilt hat, sah das Sonnenbild als bloß aus Gelb und Blaßblau zusammengesett, und konnte nur Weiß, Grun und Gelb deutlich unterscheiden. Berlinerblau und Indigo hielt er für schwarz.

Tuder beschrieb die Farben des Prisma folgendermaßen:

Noth, irrthumlich genannt Braun Drange . . . . . Grün Gelb mitunter Drange Grün . . . . Drange Blau mitunter Carmoisinroth Indigo . . . Purpurroth Violet . . . Purpurroth

Ein junger Mann, beffen Gesicht ich zu untersuchen Gelegenheit

hatte, sah in dem Farbenbilde nur Gelb und Blau. Wurde die Mitte eines rothen Raums von einem blauen Glase absorbirt, so sah er diesen Raum schwarz mit einer Farbe an beiden Seiten, die er Gelb nannte. Diesen Fehler in der Wahrnehmung der Farben hatte auch der verstorbene Dugald=Stewart, der keinen Unterschied unster den Blättern und scharlachrothen Früchten des sibirischen Apfelbaums wahrnehmen konnte. Dalton konnte im Tageslichte das Wiolet vom Blau nicht unterscheiden; im Sonnenspectrum sah er nur Roth, und das Uebrige schien ihm aus zwei Farben zu bestehen. Troughton besitzt dieselbe Schwäche und kann nur Blau und Gelb unterscheiden, und wenn er die Farben benennt, so entsprechen die Namen von Blau und Gelb den am meisten und am wenigsten brechdaren Lichtstrahlen; alle Farben ersterer Classe erregen ihm die Empssindung von Blau, alle zweiter Classe die Empssindung von Gelb.

In allen diesen Fallen erzeugen die prismatischen Farben die Empfindung von Licht und geben ein deutliches Sehen der Objecte mit Ausnahme des Falles von Dalton, der seiner Aussage nach, das rosthe Ende des Farbenbildes kaum wahrnehmen kann. Dalton bemühte sich, diese Eigenthumlichkeit des Gesichts zu erklären, indem er annimmt, daß bei ihm die gläserne Feuchtigkeit blau ist, und folglich einen großen Theil der rothen und der andern weniger brechbaren Strahlen absorbirt; diese Meinung scheint mir jedoch keinen Grund zu haben. Herscheit diese Eigenthumlichkeit einem Fehler des Sensatrums zu, welcher es unfähig macht, die Unterschiede unter den Lichtstrahlen, von denen die Farden abhängen, aufzusassen.

# Vierter Abschnitt.

# Optische Instrumente.

Ule optischen Instrumente, die gegenwärtig im Gebrauch sind, wurzben, mit Ausnahme der Brennspiegel des Archimedes, von den Physistern und Optisern der neuern Zeiten erfunden. In den vorhergeshenden Capiteln haben wir die Grundsätze dargestellt, auf denen die Construction der meisten dieser Instrumente beruht; in den folgenden Capiteln soll so viel als möglich, eine gedrängte allgemeine Uebersicht ihrer Construction und ihrer Eigenschaften gegeben werden.

# Siebenunbbreißigstes Capitet. Ebene und frumme Spiegel. 6. 180.

Eins der einfachsten optischen Instrumente ift ber Spiegel mit einer einzigen Chene, ber fogenannte Toilettenfpiegel, ber aus einer Glasplatte oder aus einem Kryftalle mit parallelen Flachen befteht, von benen die eine mit einem Umalgam aus Binn und Queckfilber (Kolie) belegt ift. Bei diefer Art von Spiegeln bient das Glas nur bas au. die dunne Metallschicht, mit welcher es belegt ift, polirt und glan= Sind die Flachen der Glasplatte nicht parallel, fo zend zu erhalten. wirft der Spiegel zwei, drei oder vier Bilber eines leuchtenden Gegenftanbes in schräger Richtung zuruck; felbst bei parallelen Flachen gibt ber Spiegel immer zwei reflectirte Bilber, eins von der vordern Glasflache und eins von ber innern Metallflache, beren Ubstand um fo größer wird, je bicker bas Glas ift. Das von der Glasflache reflectirte Bild ift überdies gegen bas von der Metallflache reflectirte febr schwach, fo baß zum gewöhnlichen Gebrauche ein folder mit Folie belegter Spie-Drtif. H.

gel ausreicht. Soll aber ein Spiegel in ein optisches Instrument gebracht werden und die Phanomene des Sehens erlautern, so muß er aus Stahl, Silber oder einer Legirung von Kupfer und Zinn bestehen, und er heißt dann ein Metallspiegel. Im zweiten Capitel haben wir die Entstehung der Bilder von Glas- und Metallspiegeln umstandlich erortert.

#### §. 181. Das Kaleidoskop.

Berbindet man zwei Planspiegel auf eine bestimmte Beise mit einander und stellt fie in eine gewisse Lage gegen bas Muge und bas Dbject, fo bag letteres von bem Spiegel reflectirt werden fann, fo erhalt man bas Raleidofkop, ein Instrument, welches eine große Ub= wechselung schoner Bilber erzeugt. Es feien g. B. AC und BC (Fig. 143) die Durchschnitte zweier Planspiegel und MN ein zwischen fie ober vor jeden Spiegel gestelltes Object, so wird ber Spiegel AC bas Bilb mn bes Objects MN reflectiren, wie bie Figur zeigt. Eben fo reflectirt BC bas Bild M'N'; biefe Bilber konnen aber, wie wir fruher gezeigt haben, ale neue Objecte angesehen werden, die abermale reflectirt werden. Der Spiegel AC reflectirt bas Bilb M"N" bes Objectes oder Bilbes M'N', und BC bas Bilb m'n' bes Objectes Eben fo wird m"n" bas von BC reflectirte Bild oder Bildes mn. bes Objectes ober Bildes M"N" und das von AC reflectirte Bild bes Objectes ober Bilbes m'n'. Hieraus folgt, bag m"n" die Refferion beiber Bilber ift, die fich bebecken und nur ein einziges Bild geben, vorausgesett, daß der Winkel ACB 60° beträgt, also der fechste Theil einer ganzen Umdrehung ift. In diesem Falle bilden die feche Bilder beffelben anfänglichen Objectes (bie je zwei in ein einziges m"n" zufammenfließen) ein gleichseitiges Dreieck. Das Object MN ift loth= recht auf ben Spiegel BC gezeichnet, fo baß MN und fein Bilb M'N' in einer einzigen geraben Linie liegen; fangt aber MN an fich ju be= wegen, fo bewegen fich zugleich auch die Bilber, und biefe geben bann zusammen eine zweite vollkommen regulare Zusammenftellung; auf biefe Weise erhalt man bie schönften Beranderungen aller ber Refferionen, bie man nach ber oben beschriebenen Methode zu erzeugen im Stande ift. Dies ift bas Princip bes Raleidoffops ruckfichtlich ber Bervielfadung und Unordnung der Bilber; die dem Inftrumente wefentliche Symmetrie hangt aber von ber Lage bes Objecte und bes Auges gu=

gleich ab, wie man aus Fig. 144 mahrnehmen fann. Sier ftellen ACE und BCE die beiben Spiegel vor, die unter bem Winkel ACB gegen einander geneigt find, und beren gemeinschaftlicher Durchschnitt CE ift. Befindet fich bas Object in ber Entfernung MN, fo wird feine Lage bes Auges in E oder fonst wo eine symmetrische Unordnung ber feche Bilber in Sig. 143 zu erzeugen im Stande fein, benn die correspondirenden Theile der Bilder konnen sich dann nie vereini= Mahert man das Object allmählich, fo wird ber Mangel ber gen. Sommetrie immer mehr aufgehoben, bis er ganglich verschwindet, wenn bas Object in die vordere Durchschnittsebene ABC der Spiegel tritt. Aber auch dann ift die Symmetrie immer noch unvollkommen, wenn fich bas Auge nicht so bicht als moglich an E, bem Endpunkte ber Berbindungstinien beider Spiegel, befindet. Folgendes find baber bie brei Bedingungen fur die symmetrische Unordnung der Bilber eines Raleidoffop8:

- 1) Ist das Object regelmäßig und befindet es sich in gleicher Lage gegen die beiden Spiegel, so mussen biese, einen Winkel einschliesen, ber irgend ein paarer oder unpaarer aliquoter Theil von 360° ist; ist das Object unregelmäßig, so muß dieser Winkel außerdem ein paarer aliquoter Theil von 360° sein.
- 2) Unter allen Lagen, die das Object außerhalb ober zwischen ben Spiegeln haben kann, gibt es nur eine einzige, die eine völlig symmestrische Anordnung der Bilder erzeugt, und dies ist die Lage in der Ebene des Oreiecks, welches die Spiegel vorne begrenzt.
- 3) Unter ben ungähligen Lagen bes Auges gibt nur eine einzige eine vollkommene symmetrische Anordnung und bies ist die nächste an dem Scheitelpunkte des Winkels, den die Durchschnittsfläche der beiden Spiegel am andern Ende einschließt; in dieser Lage allein ist die Symsmetrie der Resterion vollkommen.

Um die vom Kaleidostope hervorgebrachten Figuren zu verändern, bringt man in einen schmalen Raum zwischen zwei kreiskörmige Glassstücke mehre feine verschiedenkarbige Objecte, die so gelegt sind, daß sie eine einsache Bewegung annehmen, wenn man den vor die Begrenzungsebene der Spiegel gebrachten Behälter mit der Hand umbreht. Man erblickt dann Vilder von unbeschreiblicher Schönheit und Lebhaftigkeit, die in's Unendliche variiren, ohne in eine frühere Zusammenstellung zurückzusallen.

Damit man in das Kaleidossop verschiedene lebende oder tobte Objecte bringen könne, so habe ich eine Converlinse LL (Fig. 144) angebracht, welche das umgekehrte Bild eines entsernten Objectes MN in den Grenzdurchschnitt der Spiegel bringt, wo dies in seiner natürzlichen Lage und in einer viel symmetrischeren Stellung zum Borschein kommt, als man auf irgend eine andere Art erreichen kann. Bei diesser Cinrichtung besindet sich die Linse in einer Röhre, und die Spiegel in einer andern, so daß, wenn man die Linse des Kaleidoskops dem Auge nähert oder von ihm entsernt, in beliediger Entsernung besindliche Objecte sich ganz symmetrisch abbilden. Hierdurch kann man Blumen, Baume, Statuen, Thiere, Gemälde u. s. w. in das Kaleidoskop bringen. Ist der Abstand EB kleiner als die Weite, in welcher das Auge dentlich sieht, so muß man in E eine Converlinse andringen. (Vergl. Brewster's Abhandlung über das Kaleidoskop.)

## §. 182. Ebene Brennspiegel.

Mittelst gut zusammengestellter ebener Spiegel kann man einen sehr wirksamen Brennapparat erhalten, und es ist sehr wahrscheinlich, daß Archimed mit einem solchen die Schiffe des Marcellus anzündete. Athanasius Kircher, der zuerst Versuche über die Wirkung solcher Spiegel anstellte, reiste mit seinem Schüler Scheiner nach Sorakus, um die Lage der Flotte des Marcellus zu untersuchen, und er erhielt das sehr genügende Resultat, daß die Schiffe nicht über 30 Schritte von Archimed entfernt gewesen sind.

Buffon führte einen berartigen Brennapparat aus, bessen Prinzip leicht zu begreisen ist. Fällt das von einem kleinen Toilettenspiez gel resectirte Sonnenlicht auf die Wange, so empfindet man weniger Wärme, als wenn das Sonnenlicht unmittelbar auf die Wange gez sallen wäre; wird aber das Licht auch noch von einem zweiten Spiez gel auf dieselbe Wange ressectirt, so vergrößert sich die Wärme, und wird bald bei fünf die seines Spiezeln unerträglich. Büffon verdand 168 sechs bis achtzöllige Spiegeln unerträglich. Büffon verdand einsachen Mechanismus die ressectiren Strahlen auf einen einzigen Punkt leiten konnte. Diese Spiegel waren so gewählt, daß sie das schwächste Vild der Sonne in einer Entsernung von ungefähr 250 Kuß gaben.

Folgendes sind die von einer verschiedenen Ungahl von Spiegeln erzeugten Effekte:

Unzahl der			Grzeuater Effekt.	
Spiegel.	Dbjec	tes.	Granger Gifter	
12	20 8	Boll	Entzundung leichter brennbarer Korper.	
21	20	=	Entzündung von Buchenbrettern.	
40	66	=	Entzundung getheerter Buchenbretter.	
45	20	=	Schmelzung eines Studes Binn von 6 Pfunb.	
98	126	=	Entzundung von Brettern, die mit Theer und Schwefel	
	ļ		bestrichen waren.	
112	138	=	Ein mit Bolle bebecktes Brett wurde entzundet.	
117	20	3	Schmelzung bunner Silberstucke.	
128	150	=	Entzundung getheerter Tannenbretter.	
148	150	=	Beftige Entzündung eines mit Schwefel bestrichenen Bu- denbrettes.	
154	150	=	Beftige Entzundung getheerter Bretter.	
154	250	5	Entzündung von Tannenholzstüdden, bie mit Schwefel bestrichen und mit Kohle vermischt waren.	
224	40	=	Schmelzung von filbernen Platten.	

Da sich bei dem veränderlichen Stande der Sonne die Spiegel nur schwer richtig stellen lassen, so schlägt Penrard vor, jeden Spiegel in einen besondern Rahmen zu fassen, der mit einem Rohre versehen ist, mittelst dessen man die Strahlen auf das zu enzzündende Object richten kann. Er versichert, mit 590 etwa 20zölliger Gläser eine Flotte auf  $\frac{1}{4}$  Meile und mit doppelt so großen Gläsern auf  $\frac{1}{2}$  Meile anzünden zu können.

Die Planspiegel werben in eine parabolische Krummung zusammengesetzt, um mittelst ber Sonnenstrahlen Objecte zu entzünden, die sich im Brennpunkte der Parabel befinden. Sben so bedient man sich dieser Anordnung, wenn die Spiegel zu Resterionen dienen sollen, wo denn der strahlende Punkt im Brennpunkt der Parabel liegt.

# §. 183**.**

Conver = und Concavspiegel.

Die allgemeinen Eigenschaften bieser Spiegel sind im elften Capitel beschrieben. Die Converspiegel werden vorzüglich zu Verzierungen benutt; sie geben ein aufrechtstehendes und verkleinertes Vild des Objectes, welches sich vor ihm befindet, und zwar scheint das Bild hinter dem Spiegel zu liegen.

Die Converspiegel geben Bilber vor bem Spiegel in ber Luft, und zwar umgekehrte Bilber von aufrechten, und aufrechte Bilber von umgekehrten Objecten, die in einer Entfernung über ihrem Hauptbrenn=

punkte hinausliegen. Bilbet man mittelst eines Kohlenbeckens eine transparente Wose von blauem Nauche um den Brennpunkt eines großen Concavspiegels, so zeichnet sich mitten im Nauche ein strahlendes Wilb eines erleuchteten Gegenstandes in großer Schönheit ab. Man bedient sich mitunter, um Unwissende zu täuschen, eines Todtenstoffs, der dem Beodachter verborgen angebracht wird; oder man substituirt, nachdem man auf diese Weise das Vild eines Apfels, einer Blume u. s. w. erzeugt hat, im Augenblicke, wo der Zuschauer diese Blume mit der Hand berühren will, für dasselbe einen gezückten Dolch, den man in den andern conjugirten Brennpunkt des Spiegels bringt.

Die Concavspiegel können zugleich als Reverberen und als Brenngläser benutt werden. Sollen sie zur Reslexion des Lichtes dienen, so werden sie aus übersilbertem Kupferbleche gemacht, mit dem Hammer in die parabolische Form geschlagen, und aus freier Hand polirt. Eine Lampe im Brennpunkte eines solchen parabolischen Spiegels schiekt ihr divergirendes Licht nach der Resserion in parallelen Strahlen aus, und wirst es so auf eine große Strecke mit vieler Intensität fort.

Concavspiegel zu Brenngläsern bekommen in der Regel die Rusgelsorm; man bearbeitet und polirt sie wie die Metallspiegel zu Tezlestopen. Die berühmtesten Spiegel dieser Urt versertigte Villèle zu Lyon, welcher fünf große aussührte. Der schönste von ihnen, aus einer Legirung von Zinn und Kupfer versertigt, hatte nahe 4 Fuß im Durchmesser und 38 Zoll Brennweite; er schmolz ein 25 Centimensstück in  $7\frac{1}{2}$ , ein Sousstück in 16, Gußeisen in 16, Schiefer in 3 und bunnes Eisenblech in 4 Sekunden.

#### §. 184. Enlinderspiegel.

In einem Chlinderspiegel muß das Bild eines Objectes verstellt erscheinen. Betrachtet man seine Gestalt in einem solchen Spiegel, dessen Ure vertikal ist, so erscheint, wenn man aufrecht steht, der Kopf in derselben Länge, als er in der Wirklichkeit ist, weil die krumme Fläche in vertikaler Richtung eine gerade Linie ist. Die Breite des Gesichts in horizontaler Nichtung wird dagegen bedeutend entstellt sein, weil der Spiegel in dieser sehr conver ist; in allen Mittelrichtungen ist das Gesicht mehr oder weniger entstellt. Stellt man die Ure des Spiegels horizontal, so hat das Bild die natürliche Breite, ist aber

weit zu kurz. Stellt man bas Object MN (Fig. 145) horizontal vor ben Spiegel AB, so wird bas Bilb besselben eine ganz andere Gestalt haben; bas Object kann aber so unformlich gezeichnet werden, baß bas Bilb in dem Spiegel in den naturlichen Verhaltnissen erscheint.

Eylinderspiegel, die indeß wenig mehr vorkommen, werden dazu gebraucht, um unformlich gezeichnete Objecte in ihrer natürlichen Gestalt abzubilden. Die Objecte zeigen bann dem Auge weder Gestalt noch Züge, bilden sich aber in dem Spiegel in den vollkommensten Verhaltenissen ab. Fig. 145 gibt ein Beispiel dieses belustigenden Versucht; MN ist die unformliche Zeichnung, deren Vild im Spiegel ein regels mäßiges Portrait ist.

Uchtunbbreißigstes Capitel. Einfache und zusammengesette Linfen.

Die Augengtafer und die Brillen sind die einfachsten optischen Instrumente, und die am meisten gebrauchlichen. Um Objecte von großer Feinheit, z. B. sehr kleine Schriftzüge, auf eine kurze Entfernung für schlechte Augen sehr beutlich erscheinen zu lassen, kann man eine Convertinfe von sehr kurzer Brennweite gebrauchen, sowohl wenn man kurze, als wenn man weitsichtig ist.

Will ein Kurzsichtiger, ber in einer gewissen Entfernung nicht beutlich sehen kann, sich ein beutliches Sehen auf diese Entfernung verschaffen, so muß er eine Concavlinse gebrauchen, deren Brennweite nach folgender Regel bestimmt wird: man multiplicire den Ubstand, in welchem die Objecte nicht mehr deutlich erscheinen, mit dem Ubstande, auf welchen man sie mit einer Concavlinse deutlich erblicken will, und bividire das Produkt durch die Differenz dieser beiden Entfernungen.

Ein Weitsichtiger, der Objecte in der Nahe nicht deutlich sieht, muß sich einer Converlinse bedienen, deren Breite nach der nämlichen Regel bestimmt wird. Will man eine Brille kaufen, so thut man am besten, sich unter mehren diejenige auszuwählen, welche das Object, das man sehen will, am deutlichsten darstellt.

Wollaston hat eine neue Art von Brillen bekannt gemacht, die er periffopische nennt, weil sie ein größeres und bestimmteres Gesichtsfeld geben, als die gewöhnlichen Brillen. Er nimmt dazu Menisken und Concavcorverlinsen (H und I in Fig. 19, Band 1.), bei benen die Converität für Weitssichtige und die Concavität für

Kurzsichtige vorherrschen muß. Diese peristopischen Brillen gestatten indeß ohne Zweisel ein unvollkommneres Sehen, als die gewöhnlichen Brillen, weil sie zu gleicher Zeit die Aberration des Lichts wegen der Figur und der Farben vermehren; man kann sich ihrer jedoch in einer volkreichen Stadt bedienen, um die schiefe Unnaherung der Objecte zu vermeiben.

#### §. 185.

#### Brennglafer und Erleuchtungslinfen.

Convertinsen besiehen besondere Vorzüge zum Concentriren der Sonnenstrahlen und zum Zusammenhalten eines aus leuchtenden Partallelstrahlen bestehenden Lichtbüschels auf große Entfernungen. Büffon fand, daß eine Convertinse mit großer Vrennweite zum Schmelzen der Metalle durch Concentrirung der Sonnenstrahlen einer Linse mit kurzer Vrennweite vorzuziehen war. Eine Linse z. V. von 32 Zoll Durchmesser und 8 Linien Vrennweite schmolz Kupfer in weniger als einer Minute, während eine kleinere Linse von 32 Linien Durchmesser und Zusie Vrennweite kaum das Kupfer zu erwärmen vermochte.

Die vollkommenste aller Brennlinsen ist von Parker verfertigt; sie kostete 700 Pfund (etwa 4000 Preuß. Thaler), war aus Klintglaß, hatte 3 Fuß Durchmesser und wog 212 Pfund. Sie hatte im Mittelpunkte 3 Boll Dicke, ihre Brennweite betrug 6 bis 8 Boll, und ber Durchmesser bes Sonnenbildes in ihrem Brennpunkte war 1 Boll. Die von dieser Linse gebrochenen Strahlen wurden von einer zweiten Linse aufgefangen, in beren Brennpunkt die zu schmeszenden Objecte sich befanden. Diese Linse hatte 13 Boll im Durchmesser, war in der Mitte  $1\frac{5}{8}$  Boll dick und hatte eine Brennweite von 29 Boll. Der Durchmesser des Bildes im Brennpunkte betrug  $\frac{3}{8}$  Boll. Die combinite Brennweite dieser Linse war 5 Kuß 3 Boll und der Durchmesser des Bildes in dem Brennpunkte  $\frac{1}{2}$  Boll. Mit dieser Linse wurde Platina, Gold, Silber, Kupfer, Jinn, Quarz, Achat, Jaspis, Kiesel, Topas, Granat, Usbest u. s. w. in wenigen Sekunden in Fluß geseht.

Es find mehre Grunde vorhanden, wegen welcher man keine Brennglafer von größeren Dimensionen verfertigen kann als das Parskersche. Sinmal kann man sich keine so große Stucke Flintglas versschaffen, die rein genug und ohne Abern sind; dann ist es schwierig und kostspielig, sie linsenformig ohne Fehler und rein zu schleifen; fers

ner mussen sie wegen bes größern Durchmessers ber Linse eine zu große Dicke erhalten; diese Dicke seine Durchgange bes Sonnen= lichtes einen bedeutenden Widerstand entgegen; endlich wächst die Aberation wegen der Augelgestalt, wodurch die Strahlen von dem Brenn= punkte abgeleitet werden; alles dieses sind unüberwindliche Hindernisse für ein Brennglas von bedeutender Größe.

#### §. 186.

Bur Verfertigung einer Linse aus einem einzigen Stucke, bessen Durchschnitt Amp BEDA (Figur 146) vorstellt, schlägt Buffon vor, den Krystall an den in der Figur weiß gelassenen Stellen wegzuschneiden, also den Theil zwischen mp und no, und den Theil zwischen no und der linken Seite von DE. Gine solche Linse würde unstreiztig einer vollen Linse Am BEDA vorzuziehen sein; nur ist sie nach einem großen Maßstade nicht auszusühren, weil die Flächen Am, Bp, Cn, Fo, und die linke Seite von DE zu schwer zu poliren sein würzen; und wenn dies auch anginge, so würde man doch eine zu große Unvollkommenheit in den stehen gebliedenen Theisen der Linse befürchzten müssen.

Um biese Schwierigkeiten zu beseitigen und um einigermaßen grosse Linsen zu erhalten, schlug ich im Jahre 1811 vor, eine Linse aus einzelnen Zonen oder Ringen zusammenzusehen, von denen jede aus einem einzelnen Segmente besteht, wie sie in Fig. 147 dargestellt ist. Diese Linse besteht aus einer Centrallinse ABCD, welche dem Durchschnitte DE (Fig. 146) entspricht, aus einer Zwischenzone von vier Segmenten, entsprechend dem Durchschnitte CDEF in Fig. 146, und aus einer andern Zone NPRT von acht Segmenten, welche ACFB (Fig. 146) entspricht.

Man kann auf diese Weise aus einem reinen Flintglase Linsen ohne Fehler und ohne Abern versertigen; ich habe ihnen den Namen von Polyzonallinsen gegeben. Sie besitzen außerdem noch einen andern großen Borzug, den nämlich, daß man fast ganz die Aberration wegen der Augelgestalt fortschaffen kann, indem man den Brennpunkt jeder Zone zusammenfallen läßt. Eine solche Linse wurde von P. und W. Gilbert, den Faktoren der Leuchtthürme im Departement du Nord ausgeführt; sie bestand aus reinem Flintglase in mehren Zonen und Segmenten, die zusammen Zus Durchmesser hatten. Man hat auch in Frankreich solche Linsen versertigt und in den vor-

züglichsten Leuchtthurmen angewendet, wo sie viel beffere Dienste thun, als die schönften Metallspiegel mit parabolischer Krummung.

Es wird gegenwärtig eine Polyzonallinse von 5 Fuß Durchmefere als Brennglas verfertigt, die gewiß die kräftigste aller bisher verfertigten sein wird. Die Mittel zur Ausführung verdankt man vorzüglich der Freigebigkeit von Swinton, Calber und andern Einzwohnern von Calcutta.

# Reununbbreifigstes Capitel. Einfache und zusammengefette Prismen.

§. 187.

Prismatische Linfen.

Die Eigenschaften bes Prisma in Hinsicht ber Zerlegung und Brechung bes Lichtes haben wir schon im Borigen erörtert; es bleibt uns baher jest nur noch übrig, seine Anwendung als optisches Werkzgeug ober als einen Haupttheil optischer Instrumente zu beschreiben.

Ein rechtwinkliches Prisma ABC (Fig. 148) wurde zuerst von Newton als Planspiegel angewendet, um die Lichtstrahlen, die bas Bilb eines reflectirenden Teleftops erzeugen, auf die Seite zu reflecti= ren. Da jeder der Winkel BAC und BCA 45° betragt, und B ein rechter Winkel ift, fo werben die auf die Flache AB einfallenden Strahlen von der Flache BC, wie von einem ebenen Metallspiegel reflectirt; denn welche Brechung sie auch beim Durchgange burch AB erleiben mogen, die Bredjung in BC ift biefer gerade entgegengefest und gleich. Der Borzug dieser Urt von Spiegeln besteht darin, daß alle einfallende Strahlen vollstandig reflectirt werben, felbst wenn fie auf AC unter einen großern Winkel fallen, als wo die totale Reflexion anhebt und daß hier also fein Strahl verloren geht, mahrend bei den schönsten Metallspiegeln sich fast die Balfte der Strahlen verliert. Ein wenig Licht geht freilich durch die Reflexion an ben beiden Flachen AB und BC, fo wie burch bie Absorption des Glafes verlos Newton schlug auch Converprismen, wie DEF vor, deffen Alachen DF und FE conver geschliffen find. Ein ahnliches Prisma, einen prismatischen Menistus, mandte Chevalier in der dunkeln Rammer (camera obscura) an, ber fich von dem Rewton fchen Prisma nur baburch unterscheibet, bag bie eine Seite IH nicht conver, fonbern concav ift.

Wegen ber schwierigen Verfertigung solcher Prismen habe ich eine halbkugelformige Linse LMN in Vorschlag gebracht, beren beibe convere Flachen zu gleicher Zeit verfertigt werben können. Bedarf man einer größern Brennweite, so kann man an die untere Flache eine Concavlinse RQ von größerer Vernnweite als die Halbkugel PRQ bringen; verfertigt er dann die Linse aus einer Substanz, die ein ans deres Zerstreuungsvermögen hat, so kann man dadurch die Farbe der Converlinse corrigiren.

Sehr vortheilhaft bedient man sich eines Prisma, wenn man bie Lichtbuschel umkehren ober ein aufrechtes Bild von Lichtbuscheln ershalten will, die es sonst verkehrt dargestellt haben wurden. Fig. 149 stellt ein solches Prisma dar; RR'R" sind parallele Lichtstrahlen, die in den Punkten 1, 2, 3 der Flache AB gebrochen, von den Punkten a, b, c der Basis ressectivt und dann in den Punkten 1, 2, 3 von der Flache AB abermals gebrochen werden, worauf sie sich in den Richtungen 3r", 2r', 1r fortbewegen, so daß also RI jest in 1r liegt. 5. 188.

Busammengefette und veranberliche Prismen.

Sinreichend reine Rruftalle fur Prismen von einer ziemlichen Große find fehr fchwer zu erhalten, und deshalb find auch gute Prismen von einiger Musbehnung felten und tonnen in optischen Inftru= menten nicht angewandt werden, was fonft bestimmt geschehen wurde. Das Princip, worauf die Conftruction ber Polyzonallinfen beruht, lagt fich auch auf Prismen anwenden. Ein fo conftruirtes Prisma AD (Fig. 150) hat, wenn es gut ausgeführt ift, gleiche Eigenschaften mit bem Prisma ABC, und ift biefem noch beshalb vorzugiehen, weil bas Licht eine geringere Dicke zu durchschreiten braucht. Es mochte wohl fehr fchwer fein, ein Prisma AD aus einem einzigen Stude zu verfertigen, obgleich es nicht unmöglich fein wurde; mit feche einzelnen Bleinen Prismen, die aus demfelben prismatifchen Stabe gefchnitten und vollig ahnlich find, hat die Sache feine Schwierigkeit. Spite bes Prisma hat eine fleine gur Bafis parallele ebene Flache, Die man ihm leicht geben fann, wenn ber prismatische Stab aus eis ner Arnftallplatte von durchaus gleicher Dicke geschnitten ift. Werden bann die Prismen fo mit einander verbunden, wie die Figur zeigt, fo bat man ein zusammengesetes Prisma, was dem einfachen Prisma überall vorzuziehen ift, wo es fich nur um bie Brechung handelt.

#### §. 189.

Boscowich hat ein aus mehreren Stücken bestehendes Prisma mit veränderlichem Winkel in Vorschlag gebracht. AB (Fig. 151) ist eine halbkugelformige Converlinse, die sich in einer Concavlinse DEC von derselben Krümmung bewegt. Dreht man die eine Linse um die andere, so kann die Neigung der Flächen AB und DE oder AB und CE von 0° bis 90° verändert werden.

#### §. 190.

Da diefer Upparat schwer auszuführen und auch zugleich schwer au gebrauchen ift, fo habe ich ein gang anderes Mittel gur Conftruc= tion eines veranderlichen Prisma angewendet, welches ich zu fehr vielen Berfuchen uber bas Berftreuungevermogen ber Korper gebrauchte. Bilbet man durch fast vollstandiges Schliegen ber Kenfterladen in eis nem dunkeln Bimmer eine vertikale Lichtlinie, und betrachtet diese durch ein Flintglasprisma, deffen Bredjungswinkel 60° betragt, fo bag man die Rander diefes Winkels vertikal oder parallel mit der Lichtlinie halt. fo erscheint die Lichtlinie als ein brillant gefarbtes . Spectrum, jeder Theil diefes Spectrums gleicht vollkommen bem Sonnenspectrum. Dreht man dann bas Prisma auf der Chene einer feiner brechenden Flachen bergeftalt, daß die genannte Kante allmablich eine Neigung von 0° bis 90° gegen die Lichtlinie erhalt, fo wird bas Spectrum immer weniger farbig, bis in der fenfrechten Lage der Rante gegen Die Lichtlinie jede Spur von Farbe verschwindet. Durch dieses Ber= fahren hat man, wenn man fich ftatt der Lichtscheibe einer Lichtlinie bebient, bieselbe Wirkung, als variirte der Brechungswinkel des Prisma von 90° bis 0°.

#### §. 191.

Wir wollen annehmen, man folle das Zerstreuungsvermögen bes Flint= und Kronglases bestimmen. Man stelle das Prisma aus Kronglas, dem man einen Brechungswinkel von 40° gegeben hat, so auf, daß das möglichst größte Spectrum der Lichtlinie erscheint. Hierauf bringe man zwischen dasselbe und das Auge das Prisma aus Flint= glas und drehe dieses so lange auf die vorhin beschriebene Weise, die von dem Kronglas erzeugte Farbe corrigirt oder die Lichtlinie ganzlich farblos erscheint. Kennt man die Neigung von der Kante des Flintglasprisma gegen die Lichtlinie, so sindet sich der Winkel dieses Prisma sehr leicht, welcher die Farbe eines Kronglasprisma mit

einem Brechungswinkel von 40° corrigirt. (Bergleiche meine Besfchreibung neuer physikalischer Instrumente S. 291).

#### 6. 192.

Multiplicirender Spiegel.

Die Linse zur Bervielfachung der Bilder eines Objectes ist mehr ber Belustigung als des Nugens wegen zu bemerken. Obgleich sie die Kugelform einer Linse hat, so besteht sie doch eigentlich nur aus mehren Prismen, die von den ebenen Facetten einer Planconverlinse wie in Fig. 152 gedildet werden. AB ist der Durchschnitt des multiplicirenden Spiegels, von welchem man in der Figur nur drei Ebenen oder Facetten sieht. Man erblickt in E ein direktes Bild des Objectes C durch die Flache GH; ein anderes Bild nimmt man in D durch die Brechung der Flache HB, und ein drittes in F durch die Brechung der Flache AG wahr; jede Facette gibt solchergestalt ein eigenes Bild. Das Bild C ist farblos; alle übrige erscheinen mehr oder weniger gefarbt je nach der Neigung der Facetten gegen AB.

Man findet solche multiplicirende Spiegel in der Natur unter ben transparenten Mineralien, wo sich entgegengesetze Erystallisitete Flachen schneiden, selbst wenn diese Mineralien aus Platten mit paraletelen Ebenen bestehen. Einige Stucke Doppelspath gaben mehr als hundert farbige Bilder eines und desselben Objectes. Die Theorie dieser multiplicirenden Spiegel ist schon in Cap. 29. auseinander gesetzt.

#### Bierzigstes Capitel.

Die dunkle Kammer, die magische Laterne und die helle Kammer.

§. 193.

Die dunkle Kammer.

Die dunkle Kammer (camera obscura) ist ein nügliches und angenehmes optisches Instrument, von Baptista Porta erfunden. Es war dies zuerst ein dunkles Zimmer mit geschwärzten Wänden, welches nur eine einzige Deffnung in dem Fensterladen hatte, in welscher sich eine Convertinse von 1 Kuß oder mehr Brennweite befand. Halt man dann ein weißes Papierblatt in den Brennpunkt der Linse und senkrecht auf diese, so malen sich alle außerhald des Zimmers besindlichen Gegenstände mit ihren natürlichen Farben auf dem Papiere ab, Bäume und Wolken sind eben so in Bewegung, wie drau-

ßen, alle lebenden Objecte nehmen auf dem Papiere dieselben Stellungen und Manieren an, wie in der Wirklichkeit; die vollkommene Uesbereinstimmung dieser Bilder mit der Wirklichkeit ist sehr belustigend und sest den, der es zum ersten Male sieht, sogar in Erstaunen. Das Bild ist jedoch umgekehrt und erscheint nur dann aufrecht, wenn man das Papier von oben betrachtet. Der Grund, auf welchem man das Bild auffängt, muß concav sein und einen Theil einer Kugel bilden, deren Haldmesser die Brennweite der Concavlinse ist. Uebrigens ist es sehr gut, wenn derselbe aus sehr weißem und gut polirtem Gypse verfertigt wird.

Damit bas Bilb leicht von mehren Personen zugleich gesehen und copirt werden konne, muß es sich auf einem horizontalen Tische abbilden, was mit Hilfe eines Spiegels geschehen kann, der eine solche Neigung hat, daß die Strahlen unter einem Winkel von 45° reflectirt werden und welcher das Bild auf einen hörizontal gestellten weißen Grund wirft. In den tragbaren dunklen Kammern wirst der Spiegel das Bild auf eine mattgeschliffene Glasplatte, und man kann es auf transparentem Papiere durchzeichnen.

Fig. 153 ift eine tragbare dunkte Rammer, die sehr bequem zum Abzeichnen von Landschaften und andern Objecten ist. AB ist ein Meniskus mit der concaven Seite nach oben; der Halbmeffer der conzcaven Seite verhält sich zu dem der converen Seite wie 5 zu 8; CD ist ein Metallspiegel mit einer Neigung von 45° gegen den Horizont, so daß er die Landschaft und die Umgebung auf die Linse restectitt. Der Zeichner steckt seinen Kopf durch eine Deffnung in der Seitenwand, und die Hand mit dem Griffel durch eine andere Deffnung; jede dieser Deffnungen hat einen Borhang, damit kein Licht in die Kammer und auf das Papier EF sallen könne.

Die Rohre mit der Linse und dem Spiegel kann burch ein Raberwerk im Innern der Kammer in Bewegung gesetht werden, und der Beichner hat es in seiner Gewalt, die Neigung des Spiegels zu verandern, um Objecte wahrnehmen zu konnen, die mehr oder weniger gegen den Horizont geneigt sind.

Soll die dunkte Kammer zur öffentlichen Ausstellung dienen, fo ist sie in allen ihren Theilen eben so construirt; nur stellt man sie bann auf die Spige eines Gebaudes; die Rotation der Spiegel, sowie seine Bewegung in der Vertikalebene bewirkt man durch zwei Rabers

werke, bie bem Zuschauer zur Hand sind und wodurch dieser alle Objecte rings im Horizonte und in beliebiger Entfernung abzubilden versmag. Das Bild wird auf einem mit Stuck übergezogenen Tische ausgefangen, dessen Fläche einerlei Halbmesser mit der Linse hat und hoch oder niedrig je nach der Entfernung der Objecte gestellt werden kann. Mit einer der prismatischen Linsen DEF, GHI, LMN, PRQ (Fig. 148) kann man das Bild äußerst deutlich auf einer horizontalen Fläche ohne Hilfe eines Spiegels erhalten. Die Converstächen dieser Prismen drängen die Strahlen zusammen, die in ihren Brennpunkten von den Ebenen DE, GH, LN, PQ restectirt werden; man versertigt diese Linsen, wenn man auf diese Flächen AB, BC eines rechtwinklischen Prisma ABC Planconverlinsen, oder auch eine Converlinse dicht an AB stellt.

Will man das Bilb aufrecht auf einer Vertikalebene haben, so muß das Prisma ABC (Fig. 148) vor die Converlinse oder unmittels bar hinter dieselbe gestellt werden. Auch kann man diesen Zweck durch drei aufeinander folgende Resserionen von Glass und Metallspiegeln erreichen.

Einen sehr guten Effekt erhielt ich bei bem Auffangen ber Bile ber auf einer übersilberten Platte ober auf einem Toilettenspiegel, ber mit einem ebenen und polirten Schleifsteine matt geschliffen war. In ber tragbaren bunkten Kammer fand ich ein Hautchen abgerahmter auf einer Glasplatte getrockneter Milch bem matt geschliffenen Glase vorzugiehen.

Eine besondere Einrichtung der dunklen Kammer, womit man nahe bei die Linse gestellte kleine Objecte vergrößert, heißt das Meggaftop. In ihm ist der Abstand des Bildes hinter der Linse größer, als die Entfernung des Objectes vor derfelben. Dadurch daß man letzteres näher oder entfernter von der Linse stellt, wird das Bild kleiner oder größer. Die halbkugelformige Linse LMN (Fig. 148) eignet sich vorzugsweise für das Megastop.

# §. 194.

Die magische Saterne.

Die magifche Laterne, (Zauberlaterne, laterna magica) wurde von Kircher erfunden und ift in Fig. 154 abgebildet. L ift eine Argandische Lampe, die in einer bunklen Laterne steht. Auf einer Seite der Laterne ift ein Concavspiegel MN angebracht, beffen Mittels

puntt gegenüber bie Flamme ber Lampe im Brennpuntte bes Spiegels fteht. Muf ber gegenuberftebenden Seite der Laterne befindet fich eine Rohre AB, die eine erleuchtende halbkugelformige Linfe A und eine Converlinse B tragt. Zwischen A und B hat die Rohre eine Ermeiterung CD, in welche man die gemalten Glafer ber magifchen Laterne Diese Malerei wird auf transparentem Grunde gemacht und boch in Karbe gehalten; Schiebt man fie dann in ben Kalg CD, fo befindet fich jedes der dargestellten Objecte in der Ure der Rohre und zwischen den beiden Linsen A und B. Das Licht ber Lampe L, melches von bem Spiegel MN verftaret wird, fallt auf die Linfe A und concentrirt fich auf bem gemalten Objecte in bem Kalze CD; wenn bann bas gemalte Object in einem der conjugirten Brennpunfte der Linfe B fteht, fo zeigt fich ein vergroßertes Bild auf einem lothrecht berabhangenden Tuche oder einem Papierschirme E. Die Linse B fann ausgezogen und naher oder entfernter vom Objecte geftellt merben, fo bag man ein großes hinlanglich beutliches Bild in einem grofen Abstande erhalt, und daß diefer Abstand zwischen bestimmten Grengen liegt. Befteht ber Schirm aus halb burchfichtigem Silberpapiere ober aus einem bagu bereiteten feinen Reffeltuche, fo wird ein hinter bem Schirme befindlicher Buschauer bas Bild beutlich feben.

#### 6. 195.

Die Phantasmag orie ift nur eine Zauberlaterne, in welcher bie Bilber von einem transparenten Schirme aufgefangen werden, burch ben die Zuschauer sehen. Die Zauberlaterne steht dabei auf Radern, und kann bem Schirme nach Belieben nahe gebracht werden und sich davon entfernen; dadurch erscheinen die Bilder bald riesenmässig vergrößert, bald so klein, daß sie in einen leuchtenden Punkt zussammenzusließen scheinen. Die Linse Bist so eingerichtet, daß sie sich von dem Falze CD entfernt, wenn die Laterne dem Schirme näher rückt, und sich dem Falze nähert, wenn die Laterne von dem Schirm entfernt wird, damit das Bild immer deutlich erscheint. Nach Voung's Vorschlag bewirkt man diese doppelte Bewegung durch einfache Stäbe oder Hebel, die sich gegen den Schirm stützen, und die Röhre B einsschieben oder ausziehen; wir glauben jedoch, daß ein an den Rädern angebrachter Mechanismus dieses Geschäft besser und sicherer vollzieht.

#### 6. 196.

#### Die helle Rammer.

Die helle Kammer (camera lucida) wurde 1807 von Wollas ft on erfunden, und ift allgemein im Gebrauche zum Abzeichnen von Landschaften und naturhistorischen Gegenstanden, sowie zum Copiren und Reduciren aller Arten von Zeichnungen.

Die Form bieses Instrumentes zeigt Fig. 155. ABCD ift ein Krystallprisma, worin der Winkel BAD 90°, der Winkel ADC 67½° und der Winkel DCB 135° beträgt. Die Lichtstrahlen eines Objectes MN werden von den Flächen DC und CD restectirt und gelangen in E in's Auge des Beobachters, welcher das Bild mn des Objectes MN auf einem Blatte weißen Papieres erblicken wird. Wird nun das Auge so nahe an die Kante B gebracht, daß es theilweise durch das Prisma und theilweise an ihm vorbeisieht, so erblickt er zu gleischer Zeit das Bild mn, das Papier und die Spitze des Griffels, die zum Abzeichnen des Wildes auf dem Papier bestimmt ist. Der Zeichener braucht also dann nur die Umrisse des Wildes auf dem Papier mit seinem Griffel zu versolgen, indem er das Auge halb über B, halb an B vorbei halt, um auf einmal Wild, Papier und Griffel sehen zu können.

Biele Zeichner arbeiten mit diesem Instrumente außerst leicht; anderen dagegen will der Gebrauch desselben nicht glücken. Amici untersuchte die Gründe dieses Mißlingens, und hob sie durch mehre Apparate, die ohne die Fehler des Wollaston'schen Instrumentes sind \*). Derjenige dieser Apparate, den Amici für den besten hält, haben wir in Fig. 156 dargestellt. ABCD ist eine dicke Krystallplatte mit parallelen Flächen, FGHC ein Metallspiegel, dessen Fläche FG sehr gut politt ist und einen Winkel von 45° mit BC einschließt. Die Lichtstrahlen des Objectes MN gehen durch den Krystall ABCD, werden von FG ressectirt und dann von der Fläche BC des Krystalls in das in E besindliche Auge geworfen, so daß das Object MN in mn gesehen wird, wohin man denn das Papier zum Auffangen bringt. Griffel und Papier sieht man direkt durch den Krystall ABCD. Dazmit die Flächen AD und BC vollsommen parallel werden, versertigt

<sup>\*)</sup> Einen Bericht über biese Apparate sindet man in dem Edinh. Journ. of scien. No. V. pag. 157.

Optif. II.

Amici ein dreiseitiges Arnstallprisma, schneibet dieses in der Mitte durch, und verbindet dann die beiden prismatischen Halften ADC, und BCD, so daß sie eine parallele Platte bilden; indem man dann die beisden Prismen langsam an einander fortschiebt, findet man leicht die Lage, worin die beiben Flachen vollkommen parallel sind.

# Einundvierzigstes Capitel. Mifrostope.

Die Mikroffope bienen zur Vergrößerung und Untersuchung sehr kleiner Objecte. Man ist der Meinung, bag Jansen und Orebelt jeber für sich das einsache Mikroffop erfunden haben und daß Fontana und Galilai die ersten Verfertiger von zusammengesetten Mikroffopen gewesen sind.

## §. 197. Einfaches Mikroskop.

Dies Instrument besteht aus einer Linse ober Kugel einer burchsichtigen Substanz, in deren Brennpunkt man die kleinen zu untersuchenden Objecte bringt. Die von jedem Punkte des Objectes aussahrenden Strahlen werden dann von der Linse in Parallelstrahlen gebrochen, die, indem sie in das dicht hinter der Linse besindliche Auge
dringen, ein deutliches Sehen des Objectes gestatten. Das Bergröserungsvermögen eines solchen einsachen Mikroskops ist der Entsernung
gleich, in welcher man das Object am deutlichsten sieht, durch die
Brennweite der Linse oder des Sphäroids dividirt. Beträgt die deutliche Sehweite 5 Zoll, wie dies bei gesunden Augen für kleine Objecte
der Fall ist, so ist das Vergrößerungsvermögen einer Linse solgendes:

Brennweite	Lineares Bergröße= rungsvermögen.	Areales Bergröße: rungsvermögen.
5 Boll	1 1	1
1 :	5	25
$J_0$	50	2500
$\frac{10}{100}$	500	250000

Unter linearem Vergrößerungsvermögen versteht man die Zahl, die angibt, wie oft die Lange sich vervielfacht; unter arealem die Zahl, die angibt, wie oft die Flache des Objectes sich vervielfacht. Ware also das Object ein kleines Quadrat, so wird eine Linse von 1 Zoll

Brennweite bie Seite des Quadrats 5 Mal, die Flache deffelben aber 25 Mal vergrößern.

Die besten einfachen Mitroftope find fleine Linfen, die mit einem concaven Inftrumente geformt und polirt werden; da jedoch eine ge= naue Ausführung derfelben fehr schwer ift, fo nimmt man oft fleine Rugeln fatt derfelben. Soot verfertigte biefe Rugeln auf folgende Beife: er rollte in der Flamme einer Lampe ein dunnes Glasftangel= chen Eugelformig zusammen, hielt diefes in die Flamme, bis es zu einer fleinen Rugel zusammenschmolz, und brachte biefe bann in eine kleine Brille, so daß zwischen der Kugel und der fie umgebenden Brille fein Lichtstrahl durchgehen konnte; mitunter nahm er dann den Ropf der Rugel meg und polirte die Stelle. Der Pater Torre aus Meapel verfertigte diefe Rugeln badurch, daß er fie in fleine Sohlungen eines Studes calcinirten Tripels brachte und fie bann mit bem Lothrohre fcmolz, wodurch fie eine vollkommene Rugelgeftalt erhielten. Butterfield verfertigte ahnliche Rugeln, indem er auf die Spike einer benetten Radel etwas feines Glaspulver brachte und biefes burch bie Flamme einer Beingeiftlampe zu einer Rugel fcmelgen ließ; mar babei ber an ber nabel befindliche Theil nicht vollig fugelformig, fo nahm er die Rugel von der Nadel herunter, befestigte fie mit der entgegengefegten Seite auf einer naffen Nadel, brachte fie von Neuem in die Flamme und fette diefes fo lange fort, bis die Rugel die voll: fommene Geftalt hatte. Sivright von Meggetland bringt fleine Glasstude in runde Locher einer Platinplatte, die To bie To Boll Durchmeffer haben, und ichmilgt diefe mit dem Lothrohre, wodurch bie Rugeln verfertigt und gleich gefaßt werben. Stephan Gray bringt Waffertropfen in kleine runde Locher. Ich habe auch folche Linfen aus Delen und Firniffen verfertigt. Das ichonfte aller einfachen Di= kroskope erhålt man jedoch, wenn man auf einer Glasplatte kleine Planconverlinfen von verschiedenen Fluffigkeiten bilbet. Mikrofkope erhielt ich auch mit der spharischen Arnstalllinfe der Augen bes Bariches und anderer fleiner Fifche; man muß nur dafur forgen, daß die Ure der Linfe zugleich die Gesichtsare wird, daß alfo der Beobachter durch die Linse eben so sieht, wie der Fisch es that \*).

Die vollkommenften einfachen Mikrofkope aus festen Rorpern find

<sup>\*)</sup> Edinburgh Journal of science, No. III. pag. 98.

bie aus Branat, Rubin, Saphir und Diamant. Die Vorzuge biefer Linsen find in meiner Beschreibung neuer physikalischer Inftrumente mitgetheilt, und ich habe mir zwei folche Linfen, die eine aus Rubin, die andere aus Granat, von Peter Bill, Optifer ju Edinburg, verfer-Diefe bewunderungemurdig genau ausgeführten Linfen haben zufolge ihrer Wirkung mit Flachen geringerer Rrummung baffelbe Bergroßerungevermogen ale eine Glaslinfe, und die Reinheit des Bilbes wird burch die Abforption ber blauen Strahlen am Ende bes Spectrume verftarft. Pritchard ju London hat diefen Zweig ber Mechanik auf den hochsten Gipfel ber Bollendung gebracht und Linfen aus Saphir und Diamant verfertigt, die mabre Meifterftucke find. Sat man Diamant, ber vollig rein und frei von der doppelten Bredung ift, fo kann man baraus Linfen von ber grofften Bollfommenheit verfertigen; der Saphir mit doppelter Brechung entspricht aber immer diesem Zwecke weniger. Granat ift unstreilig die beste Substanz fur einfache Linfen, weil er feine doppelte Brechung hat, und man ibn bei geringer Aufmerksamkeit leicht rein und vollig homogen erhalten Ich besite zwei von Udie verfertigte Mikroftope von Granat, welche alle einfachen Linfen aus einer festen Substang übertreffen, die mir je ju Befichte gekommen find; ihre Brennweite betragt zwi= fchen I und I 30 loll. Beitch zu Inchbonny hat gleichfalls einige Linfen aus dem mertwurdigen gronlandifchen Granat verfertigt aus einem Stude diefes Minerale, welches mir Giefede gefchenft hatte. §. 198.

Fig. 157 stellt ein einfaches Mikrostop dar, welches ich vor einigen Sahren ersunden habe; man bedient sich dabei auf eine neue Manier einer halbkugelformigen Linse, wodurch diese ein doppelt so großes Bergrößerungsvermögen bekommt, als sie bei der gewöhnlischen Manier hat. ABC ist eine halbkugelformige Linse; alle Lichtstrahlen eines Objectes R werden zuerst von der Bordersläche AC gestrochen, dann erleiden sie von der Fläche BC eine totale Resterion, werden hierauf von der Fläche BA abermals gebrochen und treten in paralleler Richtung aus, ganz so, als ob sie in dem Punkte a, de nicht restectirt, sondern als wenn sie durch die Halbkugel BA'C der ganzen Kugel ABA'C hindurch gegangen wären; das Object R wird daher eben so vergrößert und eben so beutlich gesehen, als wenn es durch die sphärische Glassinse ABA'C wahrgenommen würde. Durch

biese Ersindung erhalt man also alle Bortheile einer sphärischen Linse, die man meiner Meinung nach nicht durch Schleifen erhalten kann. Das peristopische Princip, von dem oben die Rede gewesen ist, kann diesen sogenannten katoptrischen Linsen mitgetheilt werden, indem man die Winkel B und C einsach abrundet oder eine Ringsläche statt der Sbene BC formt. Durch diese Vorrichtung vermeidet man die von der schiefen Brechung herrührende Verwirrung; die Lichtstrahlen eines jeden Punktes des Objects fallen symmetrisch auf die Linse und werden symmetrisch gebrochen.

Ehe ich an diese Linse gedacht hatte, bediente sich Wollaston folgender Methode (Fig. 158): er brachte zwischen zwei gleich dicke Planconverlinsen von gleichem Halbmeffer eine Metallplatte mit einem runden Loche, dessen Durchmeffer  $\frac{1}{5}$  der Vrennweite betrug; bei gut centrirter Deffnung war dann das Gesichtsseld 20. In dieser zusammengesetzen Linse nehmen schräge Lichtsrahlen einen Weg, wie Lichtsstrahlen, die vom Mittelpunkte aus unter rechtem Winkel auf die Oberstäche fallen. Vergleicht man diese Linse mit der vorhin beschriebenen, katoptrischen, so sindet man den Esset von zwei Rugelslächen und zwei Planslächen, die für sich gemacht sind, dem Esset einer Rugel = und Plansläche gleich.

# §. 199.

Die Ibee von Wollaston kann durch andere Mittel auf eine nühliche Weise ausgeführt werden, indem man das Centralloch mit einem Cemente von gleichem Brechungsvermögen mit den Linsen füllt, oder was noch besser geht, indem man eine Glaskugel in den Theilen am Aequator so zurichtet, wie Fig. 159 zeigt. Wird diese Construction in Granat ausgeführt, und bedient man sich dann eines gleichartigen Lichtes, so erhält man das beste, einfachste Mikrostop ober das beste Objectiv für zusammengesehte Mikrostope. Betrachtet man dunkte Körper durch das einfache Mikrostop, so wird dieses in einen silbernen Concavspiegel gefaßt, welcher die parallelen und convergirenden Strahlen auf die dem Auge zunächst liegende Fläche des Objectes concentrirt.

#### §. 200.

#### Busammengefeste Mitroffope.

Besteht ein Mikroftop aus zweien ober mehreren Linfen oder Spiegeln, von denen die eine ein ausgebreitetes Bild der Objekte gibt, welches die andere vergrößert, so nennt man das Mikroskop ein auf

fammengefestes. Fig. 160 zeigt die Linsen mit ihren Wirkungen; AB ift bas Dbjectiv (bas dem Dbjecte zugekehrte Glas) und CD bas Deular (bas bem Muge gugekehrte Glas). Gin Dbject MN, welches etwas uber bie Sauptbrennweite von AB hinausliegt, erzeugt ein vergrößertes umgekehrtes Bild in mn. Liegt bies Bild im Brenn= puntte einer andern Linfe CD, die aber viel naher am Muge fich be= findet, ale fie es in der Zeichnung ift, fo wird das Bild abermale vergrößert, eben fo, als wenn mn bas Object felbft mare. großernde Rraft ber Linfe AB findet man, wenn man die Entfernung des Bildes mn vor der Linfe AB turch den Abstand des Dbjectes MN von diefer Linfe bividirt, und die Bergroßerungefraft der Linfe CD findet fich wie fur einfache Mikroffope; multiplicirt man bann bie beiben Bahlen, fo hat man die Totalwirkung bes zusammengefets ten Mikroffops. Ift g. B. MA & Boll, mn & Jug, und fieht mn im Brennpunkt von CD, fo ift der Effekt von AB 20, der von CD 10, also der Totaleffekt 200. Gine Linfe EF, bas fogenannte Collectivglas, großer ale jebe ber beiben Linfen AB und CD, ftebt in der Regel zwischen AB und bem Bilbe mn, um bas Gefichtsfelb gu vergrößern. Diefes Glas vermindert den Effett bes jufammengefetten Mifroffope, indem es ein fleines Bild pv gibt, welches von CD vergrößert wird.

Die Gelehrten und Runftler haben allen ihren Erfindungsgeift in der Untersuchung erschopft, welche Form die beste fur bas Objectiv und Diular eines zusammengesetten Mikroftopes fei. Cobbington empfiehlt vier Linfen fur bas Doular, die wie in Fig. 161 gusammen= gestellt find; ale Dbjectiv nimmt er eine im Aequator ausgehohlte Rugel (Fig. 159), um bie Aberration und Berftreuung zu verringern. »Mit einer im Centrum gut ausgeschnittenen Rugel, « fagt er, » wodurch die Aberration und Berftreuung fast gang aufgehoben wird, was fich meinen Erfahrungen zufolge vollständig und leicht ausfuhren lagt, wird das ganze Bild vollkommen beutlich, welche Ausdehnung man ihm auch geben mag, und ber Salbmeffer ber Krummung ift der Brennweite gleich, fo daß die eine Schwierigkeit vollig entfernt und bie andere wenigstens halb aufgehoben ift. Diese Ginrichtung scheint außerbem noch einen andern Borgug zu haben, ben ich nicht vorhersehen konnte und beren Grunde ich noch nicht einsehe. 3ch glaubte, bag wenn ein Lichtstrahl, der jum Auge gelangt, nachdem er ohne Abweis

dung burch eine Linfe gegangen ift, von dem Muge gurudgefchickt wird, bas Seben nie frei von farbigen Saumen fei, die durch bie excentri= fche Berftreuung erzeugt werden. Mit einer Augel nimmt man bie= fen Sehler nicht mahr, weshalb ich auch der Meinung bin, daß wenn man eine Arnstallkugel nach einem hinlanglich kleineren Maßstabe verfertigen fonnte, biefes mit etwaiger Ausnahme bes doppelten Mitro= ftops von Bollafton bas vollkommenfte einfache Mikroftop fein Die Rugelform paßt am beften fur bas Dbjectiv eines gu= fammengefesten Instrumentes, weil fie ein volltommen beutliches Bild von beliebiger Ausdehnung gibt und weil fie in Berbindung mit einem paffenden Deulare, ohne Schwierigkeit fur bunkle Objecte angewendet Die von Coddington erwähnte Schwierigkeit, werden kann \*). « eine Rugel nach einem fehr kleinen Dafftabe zu erhalten, ift burch die vorhin angeführten Mittel nicht unüberwindlich, verschwindet aber ganglich, wenn man ftatt ihrer eine Salbkugel Fig. 157 nimmt und Die Deffnung nach ber angegebenen Methode verkleinert.

Das boppelte Mifroftop von Wolla fton Sig. 162 befteht aus zwei Planconverlinfen m und n, beren ebene Flachen bem Dbjecte gugekehrt find. Die Brennweiten biefer Linfen verhalten fich wie 1 gu 3 und ihr Abstand beträgt 14 Boll bis 11 Boll, wobei die convere Fla= che ber letteren fich bicht am Muge befindet. Die Rohre ist etwa 6 Boll lang, und hat am untern Ende eine freisformige Deffnung von 30 Boll Durchmeffer, durch welches das von R herkommende Licht von einem unter ihm befindlichen Planspiegel geworfen wird. obern Ende der Rohre befindet fich eine Planconverlinse AB von etwa 3 Boll Brennweite, beren Planfeite bem Muge zugekehrt ift, und beren 3med barin befteht, in e ein beutliches Bild bes Rreisloches, etwa To Boll von AB entfernt, ju geben. Mit diefem Inftrumente er= blickte Wollaston die schonften Streifen und Bahnschnitte auf ben Schuppen des Lepisma und Podura \*\*), sowie auf ben Schuppen ber Lichtschnuppenflugel.

§. 201.

Neuerdings hat man boppelte und breifade achromatische Linfen zu ben Glafern in Miftroffopen genommen und beren zwei ober brei

<sup>\*)</sup> Transactions of Cambridge 1830.

\*\*) Zwei ungeflügelte Infetten, zu ber Classe ber aptera gehörig. Besons bere Arten bavon sind ber Schneessoh und ber Zuckergast. U. b. U.

in bemselben Instrumente verbunden; obgleich sie indeß sehr gut gestungen und in gewisser Rucksicht vollkommener waren, als die gewöhnslichen Stafer guter Instrumente \*), so macht sie doch der Umstand, daß man genöthigt ist, gleichartiges Licht anzuwenden, gewissermaßen unnuß; besonders wenn man sich der doppelten Herschel'schen Linsen bedient, die in Fig. 43 und 44 abgebildet und von aller Aberration wegen der Rugelgestalt frei sind. Die Linse Fig. 44 hat & Boll Brennweite und eine Deffnung von Is Boll, und Pritch ard, in dessen Handen sie ist, versichert, daß sie alle, selbst dunkse Objecte, mit großer Leichtigkeit erleuchtet.

Bei der Anwendung eines zusammengesetten Mikrostopes zu naturhistorischen Gegenständen habe ich die Sintauchung des Objectes in eine Flüssigkeit empsohlen, um ihre feinsten Theile zu entfalten und ihnen die Lage und das Unsehen zu geben, was sie in der Natur haben. Dabei ist es räthlich, die Vordersläche des Objectivs gleichessells in die Flüssigkeit einzutauchen; bedient man sich dann einer Flüssigkeit von größerem Zerstreuungsvermögen als das Objectiv hat, und richtet man die innere Fläche nach der Differenz dieser Zerstreuungsvermögen ein, so wird das Objectiv völlig achromatisch. Da der Vorzug eines solchen Instrumentes zur Beobachtung kleiner Thiere und seiner Körpertheilchen von Brown anerkannt ist, so enthalten wir uns, etwas Weiteres darüber zu sagen.

#### §. 202. Reflectirende Mikroskope.

Das einfachste Instrument bieser Art ist ein Concavspiegel, in welchem die Gestalt des Beobachters immer vergrößert erscheint, wenn der Brennpunkt des Spiegels über den Beobachter hinaus liegt. Ist ber Spiegel sehr concav, so wird ein kleines Object mn Fig. 14 stark vergrößert MN, und das Auge, welches dieses Bild sieht, hat ein einzfaches ressectirendes Mikroskop, welches so oft vergrößert, als der Abstand An des Objects vom Spiegel in dem Abstande AM des Bilzdes enthalten ist.

Betrachtet man aber bas Bild MN nicht mit bloßem Auge, sondern mit einer Bergrößerungslinse, so verwandelt sich das einfache reflectirende Mikroskop in ein zusammengesetzes, welches aus einem

<sup>\*)</sup> Edinburgh Journal of science, No. VIII., new ser. pag. 244.

Spiegel und einer Linse besteht. Dieses Instrument wurde zuerst von Rewton eingerichtet, blieb aber lange außer Gebrauch, bis es neu= erdings Amici verbesserte und wieder anwandte. Ich habe einen con= , caven ellipsoidischen Reslector gebraucht, dessen Brennweite 2 3 Boll betrug. Das Bild zeigte sich im andern Brennpunkte der Ellipse und wurde durch ein doppeltes oder einfaches Objectiv vergrößert, welches 8 Boll vom Reslector entsernt war. Da man das Object mn nicht erleuchten kann, wenn es wie in Fig. 14 gestellt ist, so brachte Amici es außerhalb des Tubus unter die Linie BN, und ließ es von einem zwischen mn und AB gestellten kleinen Metallspiegel von der halben Größe des größern Metallspiegels AB in diesem reslectiren.

Goring, ber sich um alle Mikroftope so große Verbienste erworben hat, verbesserte auch dieses Instrument bedeutend. Er bedient sich eines kleinen ebenen Metallspiegels, der noch nicht den dritten Theil des Durchmesser von concaven Metallspiegeln zum Durchmesser hat, und er wendet folgende Spiegel von sehr kurzen Brennweiten an:

Brennweite.	Deffnung.
1,5 Zou	0,6 Zou
1,0 =	0,3 =
0,6 =	0,3 =
0,3 =	0,3 =

Der sinnreiche Kunstler Cuthbert, ber biese Berbesserungen aussührte, hat so eben wahre elliptische Metallspiegel vollendet, deren Deffnung der Brennweite gleich ist. Das Mikroskop hat solche Spiegel von  $\frac{1}{2}$  Zoll Brennweite,  $\frac{1}{2}$  Zoll Deffnung,  $\frac{3}{10}$  Zoll Brennweite und  $\frac{3}{10}$  Zoll Deffnung. Goring versichert, mit diesem Instrumente eine Reihe länglicher Linien auf den Schuppen des podura außer den schon bekannten zwei Reihen diagonaler Linien, und zwei Reihen diagonaler Linien auf den Schuppen des Kohlweißlings (Buttervogel) außer den früher schon beobachteten zwei Reihen mit gekreuzten Banzbern gefunden zu haben \*).

#### §. 203. Mikroskopische Objecte.

Goring hat bas Verdienst, zuerst ben Gebrauch ber mifroffopisichen Objecte ober solcher Objecte eingeführt zu haben, deren Textur

<sup>\*)</sup> Edinburgh Journal of science, new series No. IV. pag. 321.

und Untersuchung eine gewisse Vorzüglichkeit ber Mikrostope in Unspruch nimmt, um beutlich gesehen zu werden. Fig. 163 stellt einige bieser Objecte bar, wie sie Pritchard mittheilt. A ist der Flügel bes menelas, B und C bas Haar der Fledermaus, D und E das Haar der Maus. Die mikrostopischen Objecte, welche die größte Schwierigkeit darbieten, sind die Schuppen des peduca und des Kohlsweißlings, von denen schon oben die Rede gewesen ist.

#### 6. 204.

Regeln für mikrofkopische Beobachtungen.

- 1) Das Auge muß gegen alles frembe Licht geschügt sein und nur das Licht erhalten, welches von dem strahlenden Mittelpunkte ausgeht, das Licht ausgenommen, welches von dem Object durchgelases fen ober restectirt wird.
- 2) Man kann keine feine Beobachtungen machen, wenn die Flufsfigkeit, welche die Hornhaut des Auges feucht ethalt, in einem fehlershaften Zustande ist.
- 3) Die beste Stellung fur mikroskopische Beobachtungen ist die horizontale Lage des Beobachters auf dem Ruden; sie rührt von der vollkommenen Festigkeit des Kopfes, und von der Gleichmäßigkeit der feucht machenden Schicht des Fluidums her, welches die Hornhaut bestellt. Die schlechteste Stellung hat der Beobachter, wenn er vertikal nach unten sieht.
- 4) Steht der Beobachter aufrecht, und fieht er in horizontaler Richtung fort, so erblickt er die parallelen Linien besser, wenn ihre Richtung vertikal ist, weil die feucht machende Flusseit auf der Hornshaut nach dieser Richtung fortsließt.
- 5) Man muß jeden Theil des Objectes ausschließen, der nicht unmittelbar der Beobachtung unterworfen ift.
- 6) Das Licht, welches das Object erleuchtet, muß einen sehr kleinen Durchmeffer haben. Bei Tage muß dieses ein bloßes Loch im Fensterladen eines dunklen Zimmers, und bei Nacht eine Deffnung vor einer Argandischen Lampe sein.
- 7) Bei allen Beobachtungen, vorzüglich aber, wenn man eine stark mikroskopische Kraft anwendet, muß der natürliche Durchmesser des erhellenden Lichtes durch optische Mittel verkleinert und seine Intensität vergrößert werden.
  - 8) Bei jeder mikroftopischen Beobachtung muß man gelbes gleich:

artiges Licht anwenden, welches man sich mit der monochromatischen Lampe verschafft. Gleichartiges rothes Licht erhalt man durch gefärbte Gläser. \*)

#### §. 205. Sonnenmikroskop.

Das Sonnenmikroffop ist nur eine magische Laterne, in welcher das Sonnenlicht die Stelle der Lampe vertritt. Die Röhre AB (Fig. 154) steckt in einem Loche des Fensierladens, und das Sonnenlicht wird von einem langen Spiegelstücke reflectirt, welches der Beobachter bewegen kann, damit das Sonnenlicht immer in den Tubus tritt.

Die lebenden oder naturhistorischen Objecte werden auf das Glas in dem Falze oder an die Spike einer Nadel gebracht und in die Deffnung CD geschoben, wo sie von den Sonnenstrahlen erleuchtet werden, die von der Linse AC concentrirt sind. Es bildet sich dann ein lebz haftes und vergrößertes Bild auf dem Schirme EF.

Wer eine genauere Kenntniß aller Arten von Mikroffopen zu haben wunscht, findet Belehrung in den Artikeln: Mikroffop in der Edinburger Encykl. Band XIV. Seite 215 bis 233. In dem neuerdings erschienenen Werke von Young und Pritchard: »Mikroffopische Untersuchungen, London 1830,« sind viele ausgezeichnete und interessante Beobachtungen mitgetheilt.

3 weiund vierzigstes Capitel. Dioptrische und katoptrische Fernröhre. Refractoren und Reflectoren.

# §. 206.

Ustronomische Fernröhre.

Es mochte schwerlich zu bezweifeln sein, daß die Ersindung des Fernrohres sich aus dem 13. Jahrhundert datirt, daß Roger Bacon es vollkommen kannte, daß Leonhard und Thomas Digges sich besselben in England bedienten vor Jansen und Galilai. Das Princip des Refractors (des dioptrischen Fernrohrs) und die Mittel zur Bestimmung seines Vergeößerungsvermögens haben wir schon früher mitgetheilt; es bleibt uns also nur eine Beschreibung der versschiedenen Form übrig, die es allmählich angenommen hat.

<sup>\*)</sup> Bergleiche ben Urtifel Mitroftope in ber Ebinburger Encyklop, Band XIV. S. 228.

Das aftronomische Fernrohr (Fig. 164) besteht aus zwei Convertinfen AB und CD, von benen bas erfte Dbjectiv, weit jes bem Objecte am nachsten, bas zweite Ocular heißt, weil es bem Muge am nachsten liegt. Das Objectiv hat eine große, bas Ocular eine fleine Brennweite. Im Brennpunkte bes Objective AB erzeugt fich ein verfehrtes Bild mn jedes entfernten Objectes MN, und dies Bild wird von dem Deulare CD vergrößert. Führt man Lichtstrahlen durch beide Linsen, so treten diese offenbar parallel in's Auge E. bas Object nahe beim Beobachter, fo ift bas Bild mn weiter von AB entfernt, und das Dcular CD muß von AB entfernt werden, um das Bild mn beutlich zu feben. Man hat zu biefem Ende bas Dbiectiv in einer Rohre befestigt, die langer als feine Brennweite ift, und bas Dcular in einer kleinen Rohre, die fich in der großern auf= und ab= schieben lagt, je nach ber verschiedenen Entfernung ber Dbiecte. vergrößernde Rraft bes Fernrohres ift dem Quotienten aus der Brennweite bes Objective, dividirt durch die Brennweite des Oculars, gleich.

Solche Fernröhre wurden von Campani, Divini und Huygens von der ausnehmenden Länge von 120 bis 136 Kuß verferztigt; mit 12 und 24 Kuß langer Instrumenten dieser Art entdeckte Huygens den Ring und den vierten Trabanten des Saturn. Um bei Objectiven von solchen Brennweiten den Uebelstand zu vermeiden, sich mit den Röhren den Weg zu sperren, brachte Huygens das Objectiv in eine sehr kurze Röhre an einem langen Gerüste, so daß die Röhre mit Hilse eines Seiles auf einem runden Zapfen in alle Richtungen und in eine gerade Linie mit der Ocularröhre gebracht werden konnte, die er in der Hand hielt.

Da diese Fernröhre allen Mängeln der Aberration wegen der Brechbarkeit und der Augelgestalt unterliegen, so können sie kein deutliches Object geben', wenn die Oeffnung des Objectivs etwas groß ist, und in dieser Beziehung ist die vergrößernde Kraft begrenzt. Hunzgens fand folgende Verhältnisse als die passendsten:

Brennweite des Obsjectivs.	Deffnung bes Objec- tivs.	Brennweite bes Oculars.	Bergrößerungs: vermögen.
1 30tf	0,545 Boll	0,605 Boll	20
3 =	0,94 =	1,04 =	331
5 =	1,21 *	1,33 =	44
15 50 =	1,71 =	1,88	62
<sup>75</sup> 50 =	3,84 :	4,20 = 5,95 =	140
100 :	5,40 =	5,95 =	197
ء 120	5,90 :	6,52 =	216

Das aftronomische Fernrohr gibt immer bas Object mu in verkehrter Lage.

#### §. 207. Erdfernrohr.

Um bas Fernrohr ben irbifchen Gegenftanben anzupaffen und diese aufrecht barzustellen, erhalt baffelbe, wie Fig. 165 zeigt, noch zwei Linfen EF und GH, die mit CD einerlei Brennweite haben, und in Entfernungen gleich ber doppelten Brennweite aufgestellt find. Sind die Brennweiten nicht gleich, fo muß die Entfernung jedes Glas fes ber Summe ihrer Brennweite gleich fein. In diesem Kernrohre ift ber Gang der Lichtstrahlen gang fo wie im aftronomischen, bis an ben Punkt L, wo die zwei Buschel der Parallelstrahlen CL und DL sich im vordern Brennpunkte L des zweiten Oculars EF schneiben. Die auf EF fallenden Strahlen geben dann in ihrem Sauptbrennpunkte ein aufrechtstehendes Bild m'n', welches durch das britte Deular auch als folches gesehen wird, weil die aus n' und m' bivergirenben Strahlen in bem Brennpunkte GH in parallelen Bufcheln in's Muge gelangen. Das Vergrößerungsvermogen dieses Kernrohres ift bem des aftronomischen gleich, in welchem die Deulare gleich find.

#### §. 208.

#### Galilái's Fernrohr.

Galilåi's Fernrohr unterscheibet sich von bem astronomischen nur durch das concave Ocular CD (Fig. 166), welches die Stelle des converen im astronomischen Fernrohre vertritt. Die Concavlinse CD steht zwischen dem Bilbe mn und dem Objective, so daß das Bild sich in dem Hauptbrennpunkte der Linse besindet. Die Strahlen NBu, MBm fallen auf CD convergirend aus seinem Hauptbrennpunkte, werden also in parallelen Richtungen gebrochen, und gelangen in E in's Auge, wo sie ein deutliches Sehen veranlassen. Man rechnet das Vergrößerungsvermögen dieses Fernrohres ganz so wie beim astronomischen aus; es hat ein kleineres und nicht so bequemes Gesichtsfeld als dieses, gewährt aber den Vortheil eines aufrechtstehenden und beutlicheren Vilbes.

# §. 209.

#### Gregory's Fernrohr.

Der Pater Bucchius scheint ber erste gewesen zu fein, welcher bie Objecte mittelft einer Linfe ober eines concaven Metallspiegels ver=

größerte; man weiß jedoch nicht, ob er einen Reflector mit einer kleisnen Linse construirt hat.

Sames Gregory hat bieses Instrument zuerst beschrieben; er scheint es jedoch nicht ausgeführt zu haben, und Newton gebührt die Ehre, ein solches mit eigenen Handen versertigt zu haben.

Figur 167 ftellt bas Gregorn fche Fernrohr bar. hohler Metallspiegel mit einem Loche in ber Mitte. Fur febr entfernte Objecte muß ber Spiegel parabolisch gekrummt fein; fur nabe Objecte kann er eine Ellipse fein, in beren entfernteftem Brennpunkte bas Object und in beren nachstem Brennpunkte das Bild fich befinbet; in beiden Fallen ift der Spiegel frei von aller spharitchen Aberra-Da man aber bem Metallspiegel eine folche Krummung nicht leicht geben kann, fo begnugen sich die Optiker mit einer genauen Ru= Bor dem Spiegel AB fteht ein fleiner metallener Bohlfpiegel CD, welcher dem großen mit Silfe einer am Zubus befestigten Stellschraube W genahert, und von ihm entfernt werden fann. fer Spiegel follte eigentlich auch elliptisch fein, erhalt aber in der Regel die Rugelgestalt. Das Ocular besteht aus zwei Converlinsen E und F, deren Abstand der halben Summe ihrer Brennweite gleich ift, ftedt in der Rohre des großen Spiegels und fteht feft. Lichtstrahlen MA und NA, die von dem Endpunkte M und N eines Dbjects fast in paralleler Richtung herkommen, auf den Spiegel AB, fo geben sie ein verkehrtes Bild mn, wie wir deutlich in (Fig. 14) feben fonnen.

Ist dieses Bild mn weiter vom kleinen Spiegel CD entfernt als tein Hauptbrennpunkt, so erhalt man ein umgekehrtes Bild n'm' von mn oder ein aufrechtes von dem Object MN zwischen E und F, inzem die Strahlen durch die Deffnung des großen Spiegels gehen. Dieses Bild m'n' erblickt man durch ein converes Ocular F vergrößert; es ist jedoch vorzuziehen, die convergirenden Lichtstrahlen auf einer Linse L, dem sogenannten Collectivglase, aufzusangen, welches ihre Convergenz befördert und das Bild mn in den Brennpunkt der Linse F bringt, von der es vergrößert wird, oder, was dasselbe ist, die divergirenden Lichtstrahlen des Bildes m'n' werden von F so gebrochen, daß sie parallel in's Auge gelangen und ein deutliches Bild des Objectes geben. Wird das Object MN dem Sviegel AB genähert, so entsernt sich mn von AB, nähert sich also CD; folglich wird das Bild m'n'

in bem conjugirten Brennpunkte CD von seinem Plage geruckt und erscheint undeutsich. Dann braucht man aber nur die Schraube W zu drehen und CD von AB zu entfernen, wodurch m'n' wieder auf seinen vorigen Plag kommt und beutlich gesehen wird.

Das Vergrößerungsvermögen bieses Fernrohres sindet man nach folgender Regel: Man multiplicire die Brennweite des großen Spiegels durch den Abstand des kleinen Spiegels vom Bilde am Auge, welches sich in dem vordern Brennpunkte des converen Dculars bisbet; man multiplicire ferner die Brennweite des kleinen Spiegels mit der Brennweite des Dculars; das erste Produkt durch das zweite dividirt, gibt das Vergrößerungsvermögen des Fernrohrs.

Bei dieser Regel ist jedoch vorausgesetzt, baß bas Ocular aus einem einzigen Glase besteht.

Die folgende Tabelle, welche die Vrennweite, die Deffnungen, das Vergrößerungsvermögen und die Preise der Fernröhre von Schort enthält, zeigt den großen Vorzug der katoptrischen Fernröhre vor den bioptrischen.

Brennweite.	Deffnung.	Bergrößerungsver- mögen.	Preis.
1 Zou	3,0 Zou	35 bis 100	14 Livr. ( 87 Thir. Pr.)
2 =	4,5 =	90 300	35 = 218 Thir.
3 =	6,3 =	100 400	75 = 468 Thir.
4 :	7,6 =	120 - 500	100 = 624 Thir.
7 =	12,2 =	200 - 800	300 = 1872 Thir.
12 =	18,0	300 — 1200	800 • 4993 Thir.

6. 210.

Caffegrain's Fernrohr.

Dieses unterscheibet sich von dem vorigen nur dadurch, daß der kleine Spiegel CD nicht ein Hohlspiegel, sondern ein Converspiegel ist (Fig. 168). Der Spiegel steht deshalb vor dem Bilbe mn des Objectes, und es bilbet sich ein aufrechtes Bild m'n' zwischen E und F, ganz wie bei Gregory's Fernrohr, nur mit dem Vorzuge, daß diezses Fernrohr um mehr als die zweisache Vrennweite des kleinen Spiezgels kurzer ist; auch soll es im Allgemeinen mehr Licht und ein deutlicheres Vild geben, weil der convere Spiegel die Aberration des Conzavpiegels corrigirt.

§. 211.

Remton's Kernrohr.

Newton's Fernrohr fann als eine Berbefferung ber Gregory:

fchen angesehen werden und ift in Fig. 169 abgebildet. AB ift ein metallener Sohlfpiegel, und mn bas umgekehrte Bild, welches bie von bem Objecte MN kommenden Lichtstrahlen erzeugen. Da man bas Muge nicht in ben Tubus bringen kann, um bas Bild zu vergrößern, ohne daß man das von dem Objecte kommende Licht fperrt, ein kleiner Planspiegel CD, gegen die Ure bes großen Spiegels unter 45° geneigt, und von ovaler Form mit Salbmeffern im Berhaltniß von 7 zu 5, zwischen bem Spiegel und bem Bilbe mn, und reflectirt bas Bilb feitwarts in m'n', wo es von bem Deulare E vergrößert wird, welches die Lichtstrahlen parallel in's Auge gelangen lagt. fleine Spiegel feht auf einem bunnen Urm, welcher ihn in einem Kalke bem großern Spiegel AB nahert ober von ihm entfernt, fo wie bas Bild mn sich nahert ober entfernt. Diese Borrichtung nahert ober entfernt auch zu gleicher Zeit bas Deular E vom fleinen Spiegel. Das Bergroßerungsvermogen Diefes Fernrohres ift bem Quotien= ten aus der Brennweite des großen Spiegels, dividirt durch die Brennweite bes Dculars, gleich.

Da bei der Resterion von dem Metalle beinahe die Halfte Licht verloren geht, so schlug Newton statt des Metallspiegels ein rechts winkliches Prisma ABC (Fig. 148) vor, in welchem das Licht eine vollständige Resterion erleibet. Man müßte dann aber ein Glas ohne alle Farbe, ohne Flecken und Abern haben, und die jett hat man sich der Prismen nicht bedient, weil es an passendem Glase sehlt. Newton hatte auch vorgeschlagen, die beiden Seiten des Prisma conver zu schleisen, wie DEF (Fig. 148); stellt man ein solches Prisma zwischen das Object und das Bild, so würde dieses nicht allein die richtige Lage erhalten, sondern man könnte auch das Vergrößerungsvermögen des Fernrohrs verändern. Dies von Newton eigenhändig versertigte Teleskop wird in der Bibliothek der Akasbemie ausbewahrt.

Folgendes find die Dimenfionen Newton' fcher Fernrohre, die nach einem guten von Hawksbe verfertigten Instrumente abgenommen find:

Brennweite bes gro ßen Spiegels.	Deffnung des Spie= gels.	Brennweite bes Oculars.	Bergrößerungs: vermögen.
1 Boll	2,23 Bou	0,129 Bou	93
2 :	3,79 =	0,152 =	158
3 :	5,14 =	0,168 =	214
4 :	6,36 =	0,181 =	265
6 =	8,64 =	0,200 =	360
12 =	14,50 =	0,238 =	604
24 =	24,41 :	0,283 =	1017

§. 212.

Wegen bes großen Lichtverluftes bei Reflerionen von Metallivie= geln, ber fich nach Potter's forgfaltigen Untersuchungen \*) bei ei= nem Einfallswinkel von 45° bis auf 45 Strahlen von 100 erhebt, und in Erwägung der Unvollkommenheiten der Reflexion, die felbst bei den vollkommenften Flachen immer funf bis feche Mal fo bedeutend find, als bei der Refraction, habe ich ein Newtonsches Vernrohr von ber Form (Fig. 170) in Vorschlag gebracht. AB ist ein metallner Hohlspiegel, mn bas Bilb bes Objectes MN und CD ein achromati= sches Prisma, welches bas Bild mn in eine schrage Lage bricht, bag bas Muge in E es mit einer vergroßernben Linfe auffangen kann. Das Prisma bient nur bagu, die Strahlen fenkrecht zu brechen, bamit ber Beobachter das Bild feben konne, ohne die vom Objecte herkommenden Lichtstrahlen zu fperren. Da bie achromatischen Prismen aus Kron= ober aus Flintglas mit einer Substanz von mittlerem Bre= dungevermogen zusammengefittet werben konnen, fo geht weiter fein Licht verloren, als was von beiben Alachen reflectirt wird.

Statt ben kleinen Spiegel CD bes Newtonschen Fernrohres (Fig. 169) unter 45° gegen die einfallenden Strahlen zu stellen, habe ich eine schrägere Lage besselben in Vorschlag gebracht, so daß er das Bild mn (Fig. 170) außer die Nichtung des Beobachters und nicht weiter reslectirt. Dann ist freilich ein größerer Planspiegel CD nösthig, allein die größere Schiefe der Neslerion compensivt diesen Fehler hinlanglich. Auch könnte man sich, wie ich glaube, eines kleinen dunsklen Glasspiegels von starkem Brechungsvermögen bedienen, der bei großen Einfallswinkeln eben so viel Licht reslectirt, als Metallspiegel, und besser zu poliren ist. Die schönen Flächen mancher Arystalle, z.

<sup>\*)</sup> Edinburgh Journ. of science, new series Nro. VI. pag. 283. Optif, II.

B. des weißen Rubins, des Zinnoryds und Diamants, laffen fich ba-

Ein Newtonsches Fernrohr ohne Deutar erhält man, wenn man sich eines reslectirenden Glasprismen mit einer oder zwei concaven Klachen bedient und dieses zwischen das Bild mn und den grossen Spiegel so stellt, daß es die Strahlen parallel in's Auge wirst. Das Vergrößerungsvermögen wird dann der Vennweite des großen Spiegels dividirt durch den Haldmesser der concaven Fläche des Prissma gleich sein, wenn beide Klachen concav und von gleicher Concavität sind, oder durch den doppelten Haldmesser, wenn nur eine der beisden Klachen concav ist.

### §. 213.

Berfchel's Fernrohr.

Die schönen von Schort versertigten Gregoryschen Telesope hatten vor allen andern so viele Vorzüge, daß das Newtonsche gans außer Gehrauch kam. Herschel faßte es wieder auf, und seine Arbeiten bilben die schönste Spoche der optischen Wissenschaften. Mit einem unglaublichen Eiser versertigte er nicht weniger als 200 Newtonsche Telesope von 6 Fuß, 150 von 10 Fuß und 80 von 20 Fuß Vrennweite. Über auch damit begnügte er sich nicht; unter dem großmuthigen Schuße Georg's III. sing er 1785 sein Riesentelessop von 40 Fuß Länge an und entdeckte damit am 27. August 1789 am Tage, wo es vollendet wurde, den sechsten Trabanten des Saturn.

Der große Spiegel dieses Instruments hat  $49\frac{1}{2}$  Boll Durchmeffer, die concave Flache aber nur 48 Boll; die Dicke desselben beträgt etwa  $3\frac{1}{2}$  Boll, er wog nach dem Gusse 2118 englische Pfund (über 2050 Preuß. Pfund), und hat eine Brennweite von 40 Kuß. Die Länge der Röhre aus Eisenblech, welche den Spiegel enthält, beträgt 39 Kuß 6 Boll, ihr Durchmesser 4 Kuß 10 Boll. Mit Hilse von kleinen Converlinsen erhielt Herschel eine 6450malige Vergrößerung süx Firsterne; im Allgemeinen war jedoch die Vergrößerung viel kleiner.

Bei diesem Fernrohr sieht der Beobachter in die Deffnung des Tubus, den Nücken gegen das Object gekehrt, das Bild wird unmittelbar durch das Ocular vergrößert, so wie es der große Spiegel gibt, ohne daß man einen kleinen Spiegel anwendet. Damit der Kopf oder Körper des Beobachters nicht zu viel von dem einfallenden Lichte

sperre, liegt das Bilb außer der Are des Spiegels und muß daher eine geringe Abweichung haben.

Da das Instrument der freien Luft ausgesetzt war, so hat es stark gesitten, und man ersetzte es durch ein anderes Fernrohr von 20 Kuß Brennweite mit einem Spiegel von 18 Zoll Durchmesser, welches 1822 von J. K. W. Herschel aufgestellt wurde, und mit dem man viele wichtige Beobachtungen gemacht hat.

### 6. 214.

Ramage's Fernrohr.

Ramage in Aberdeen hat mehre sehr lange Newtonsche Fernröhre von starker Bergrößerung versertigt. Unter diesen besindet sich das größte Fernrohr, was gegenwärtig in England und (so viel ich weiß) in ganz Europa gebraucht wird; es wurde 1820 auf der Sternswarte zu Greenwich aufgestellt. Der große Spiegel hat eine Brennsweite von 25 Kuß und einen Durchmesser von 15 Zoll. Das Bild entsteht außer der Are des Spiegels, der so gestellt ist, daß das Bild zur Seite fällt, wo der Beobachter es wahrnehmen kann, ohne die einfallenden Strahlen zu sperren. Der Tudus ist ein zwölfseitiges Prisma, und wenn man sich des Instrumentes nicht bedient, so wird es in ein Gehäuse gebracht und mit einem Tuche bedeckt. Der Apparat zur Bewegung und Richtung dieses Instruments ist ungemein einfach und zeugt von der Geschicklichkeit des Künstlers.

### Dreiundvierzigstes Capitel. Uchromatische Fernröhre. §. 215.

Das Princip bes achromatischen Fernrohrs ist (Cap. 7) mit wenigen Worten entwickelt; wir haben dort gezeigt, wie eine Converlinse
in Berbindung mit einer Concavlinse von größerer Brennweite und
einer stärkern brechenden und zerstreuenden Kraft eine farblose Brechung
geben und also ein Bild erzeugen könne, welches von den ersten priszmatischen Farben frei ist. Dies läßt sich mathematisch beweisen, und
der Leser überzeugt sich davon, wenn er den Gang der Lichtstrahlen
durch zwei Linsen zeichnet, von denen die eine concav, die andere conver ist; diese geben eine achromatische Linse, wenn die beiden Brennweiten dasselbe Verhältniß zu einander haben, wie die zerstreuenden
Kräfte. Verhält sich also das Zerstreuungsvermögen des Kronglases zu

bem bes Flintglases wie 0,60 zu 1, so muß bas achromatische Deular aus einer Kronglaslinse von 6 ober 60 ober 600 Boll und einer Flintglaslinse von 10 ober 100 ober 1000 Boll Brennweite zusammengessett werben.

Obgleich indeß eine solche Verbindung ein farbloses Bild gibt, so ist sie doch nicht frei von der Aberration wegen der Augelgestalt, die nur dadurch sortgeschafft werden kann, daß man der Vorder= und Hintersläche, d. h. den Außenslächen der zusammengesetzen Linse die entsprechende Krümmung gibt. Herschel fand, daß ein doppeltes Ocular fast ganz frei von der Aberration ist, wenn der Haldmesser der Vordersläche der Kronglastinse 6,72, und der der Klintglastinse 14,2 ist, wobei die combinite Vrennweite des Oculars 10,000 beträgt, und die innern Flächen nach der elementaren Formel der optischen Handbücher berechnet sind, so daß die beiden Vrennweiten der Linse sich umgekehrt wie ihre zerstreuenden Kräfte verhalten.

Fig. 171 stellt diese Verbindung dar. AB ist die Converlinse aus Kronglas, die dem Object, und CD die Concavconverlinse aus Klintglas, die dem Auge zugekehrt ist. Die beiden innern Flåchen haben eine so nahe zusammenfallende Krümmung, daß man sie aneinander kitten kann, um allen Lichtverlust zu vermeiden.

In ben boppelten achromatischen Objectiven, die vor Bekanntwerbung ber Herschel'schen Untersuchungen versertigt wurden, war die dem Auge zunächst liegende Flache der Concavlinse meines Wissensimmer concav.

Die breifachen achromatischen Objective bestehen aus brei Linsen AB, CD, EF (Fig. 172). AB und EF sind zwei Concavlinsen aus Kronglas und CD ist eine Biconcavlinse aus Flintglas.

Man bebiente sich breier Linsen, um die Abweichung wegen der Rugelgestalt mehr aufzuheben; allein die complicirtere Zusammenstellung, die größere Gefahr der Ercentricität, welche die drei Mittelpunkte aus der geraden Linie bringt, und der Verlust von Licht durch sechs Flächen sind Hindernisse, die den Vortheil solcher Linsen überwiegen, weß-halb man sie auch abgeschafft hat.

Folgendes find die Salbmeffer zweier breifachen achromatischen Linfen, die Dollond verfertigt hat.

### AB, erfte Linfe aus Kronglas

	222/ teles will and overlying	
Erstes Object	iv	Zweites Objectiv
Halbmesser ber	Borderfläche 28 Boll Sinterfläche 40 =	28 Zoll 35,5
	CD, Linfe aus Flintglas	
Halbmeffer ber	Sorderfläche 20,9 Sinterfläche 28	21,1 25,75
	EF, zweite Linfe aus Kronglas	3
Halbmesser der	Sorderfläche 28,4   Hinterfläche 28,4	28 28
Brennweite der ten Linse	zusammengeseß=   46	46,3

Da es schwer halt, Klintglas zu bekommen, welches ohne Kehler und Abern ift, fo überschreitet die großte in England verfertigte achromatische Linse in der Regel die Große von 4 bis 5 Boll Durchmeffer nicht. Der uble Ruf, in welchem diefer wichtige Zweig ber englischen Induftrie im Auslande fteht, fallt bloß der Unwiffenheit und Sorglofigkeit bes Gouvernements zur Laft, welches Schuld baran ift, bag bas Ausland gegenwartig mit England in der Berfertigung achromatischer Fernrohre rivalifirt. \*) Guinand von Brenet in ber Schweiz und Fraunhofer zu Munchen haben große Linsen von Flintglas verfertigt, von benen mehre vollkommen gegluckt find. Fraunhofer fuhrte zwei Telefkope mit achromatischen Objectiven von 9½ und 12 Boll Durch= meffer aus, und er schrieb mir, daß er eins von 18 Boll zu verferti= gen beabsichtige. Das erfte biefer Objective befindet fich in dem prach= tigen achromatischen Fernrohre, welches ber Raiser von Rufland fur die Sternwarte zu Dorpat kaufte. Das Objectiv ist ein doppeltes, feine Brennweite betragt 25 Fuß; es fteht auf einem Fuße von Me= tall, welcher 5000 ruffische Pfund (4370 preuß, Pf.) schwer ift. Das Kernrohr bewegt fich nach allen Richtungen auf die leichtefte Weife, indem alle beweglichen Theile ein Gegenwicht haben. Es hat vier Dhiective, von denen das kleinste 175 und das größte 700 Mal ver-Sein Werth wurde auf 1300 Pfund Sterling festgesett, aroßert. murbe aber von bem großmuthigen Raufer um 950 Pfund Sterling vermehrt (im Ganzen 14000 Thaler preußisch). Das Objectiv von 12 Boll war fur den Konig von Baiern bestimmt, zu bem Preise von

<sup>\*)</sup> Und baß beutsche Runftler bie englischen übertreffen.

2720 Pfund Sterling (17000 Thalern); es war aber beim Tobe Fraunhofer's noch nicht vollendet, und wir miffen nicht, ob es gegenwartig fertig ift. In ben Banben bes gefchickten Beobachters Struve hat das Dorpat'iche Fernrohr ichon zu wichtigen Entdedungen in ber Uftronomie Berantaffung gegeben \*). Gin frangofischer Runftler, wir glauben Lerebours, hat furglich zwei achromatische Objective von Guinand ausgeführt, von benen bas eine 12 Boll und das andere ungefahr 13 Boll Durchmeffer hat. Das erfte mar fur ein Fernrohr auf der Pariser Sternwarte bestimmt, und bas französische Gouvernement hatte ein Fußgestell für bieses Objectiv machen laffen, welches 500 Pfund Sterling (uber 3000 Thir.) koftete, faufte aber bas Objectiv felbst nicht. James South wußte den Werth beider Objective ju fchagen und kaufte fie fur die Sternwarte zu Renfington.

### §. 216.

Adyromatische Oculare.

Die achromatischen Deulare konnen ba, wo man nur einer ein= zigen Linfe bedarf, gang wie bie achromatischen Objective gusammenge= Man bedient fich jedoch folder Dculare niemals, weil es leichter ift, die dromatische Aberration durch eine bloße Busammenftellung von Linfen beffelben Glafes aufzuheben. Sig. 173 zeigt eine folde Zusammenftellung; AB und CD find zwei Planconverlinfen, von benen AB zunachst am Objecte, CD zunachst am Muge liegt; ein von bem achromatischen Objecte kommender weißer Lichtstrahl wird von AB in A gebrochen, fo bag ber rothe Strahl Ar die Ure in r, der violette Av fie in v schneibet. Da diese Strahlen aber inzwischen von der zweiten Linfe in bem Punfte m und n in verschiedenen Entfernungen von der Ure aufgefangen werden, fo erleiden fie auch verschiedene Grade ber Bredjung. Der rothe Strahl mr wird trog feiner gerin= gen Brechbarkeit ftarter gebrochen als ber violette nv, und fo fahren beibe Strahlen parallel, mithin farblos in mr' und nv' aus der Linfe CD.

Sind beide Linfen von Kronglas, fo kann man fie in einem Ab-

<sup>\*)</sup> Es ist bies jest das größte dioptrische Fernrohr, und sieht mit einem Uhrzwerke in Werbindung, wodurch es in 24 Stunden einmal herumgetrieben wird, so daß ein Firstern, den man einmal in das Gesichtsfelb gebracht hat, dasselbe nicht wieder verläßt.

A. d. il.

stande von einander aufstellen, welcher der halben Summe ihrer Brennmeite gleich ist, oder besser, dieser Abstand muß die Halfte der Summe aus der Brennweite des Oculars CD und aus dem Abstande, in welchem das Collectivglas AB ein Bild des Objectives des Fernrohrs geden wurde, betragen. Dies Ocular heißt ein negatives, die Blendung muß sich in der Mitte zwischen den beiden Linsen besinden. Die Brennweite einer dieser Zusammensehung gleichen Linse, also einer Linse, die mit diesem Oculare ein gleiches Bergrößerungsvermögen besigt, ist gleich dem doppelten Produkte der Brennweite beider Linsen, dividirt durch die Summe dieser Brennweiten.

Ein fast achromatisches Ocular, das sogenannte Ramsben'sche, bessen man sich zu Reisesernöhren, Telestopen mit Mikrometern bezient, ist Fig. 174 abgebildet. AB und CD sind zwei Ptanconverlinssen mit einander zugekehrten Converitaten. Sie haben gleiche Brennsweiten und ihr Abstand beträgt zwei Drittel der Brennweite einer Linse. Eine eben so stark wirkende Linse wurde drei Viertel der Brennsweite einer Linse zur Brennweite haben mussen. Der Zweck dieses Oculars ist ein sehr großes Gesichtsfeld oder ein deutliches Sehen eines in MN besindlichen Fadenkreuzes. Es ist nicht ganz achromatisch; man könnte es freilich mehr achromatisiren, wenn man die Linzsen weiter aus einander stellte; da man dann aber die Fäden näher an AB bringen mußte, so wurde jedes Staubtheilchen oder jeder Fehzler der Linse AB von der Linse CD vergrößert werden.

Uchromatische Deulare werden jest allgemein in allen achromatisschen Telestopen gebraucht, die zur Unsicht von Landschaften bestimmt sind. Diese Deulare haben die Einrichtung (Fig. 178). Sie bestezhen aus vier Linsen A, C, D, B, aufgestellt wie die Figur sie darsstellt. Abdington zeigte, daß wenn die Brennweiten, von A angezrechnet, sich wie die Zahlen 3, 4, 4, 3, und die Ubstände sich wie 4, 6, 5, 2 verhalten, die Halbmesser von der Bordersläche von A angezrechnet, folgende Berhältnisse haben muffen:

```
A Borderstäche 27 beinahe planconver C Borderstäche 9 Menistus

D Borderstäche 1 fast planconver 21 fast planconver
```

# B Borberflache 1 biconver.

Die Vergrößerung biefes Oculars, wie es in der Regel gebraucht wird, ift fehr wenig von ber Vergrofferung verschieden, welche die erfte oder die vierte Linfe fur fich allein geben murbe. Ich habe gezeigt, daß die Bergrößerung vermehrt oder vermindert werden fann, wenn man ben Ubstand zwischen C und D vermindert, die immer in ben gewohnlichen Dcularen, wo A und C fich in einer Rohre AC, und D und B in einer andern Rohre DB befinden, fo eingerichtet werden kann, daß das Licht fich außerhalb des allgemeinen Tubus halt. 175 ftellt ein Deular dieser Art vor; bie beiben getrennten Theile konnen durch eine Stellschraube E bewegt werden. Im Jahre 1805 theilte ich Caren diefes Mittel zur Erhaltung einer veranderlichen Bergrößerung und zum Aufstellen eines Spftems von Meffingbrahten vor bem Deulare mit, und ich befige ein folches von Ubie im Sahre 1806 verfertigtes Inftrument. 3ch habe daffelbe in meinen neuen physikalischen Instrumenten betaillirt beschrieben; neuerdings ift es von Kitchener als ein neues Instrument unter dem Namen der pankratischen Ocularröhre aufgestellt.

### §. 217.

Fernrohr mit Prisma.

Im Jahre 1812 fand ich, daß man eine farblose Brechung mit zwei Prismen von derselben Farbe erhalten konne, und ich theilte die besfallsigen Versuche 1813 in meiner Beschreibung neuer physikalischen Instrumente mit. Dieses Princip laßt sich zur Versertigung eines Uchromaten mit Linsen von demselben Glase anwenden, so wie zu dem Tienoskop, mit welchem man die linearen Verhältnisse der Objecte vergrößern und veränderlich machen kann.

Halt man ein Prisma mit seiner brechenden Kante nach unten und horizontal gegen eine Fensterscheibe, so läßt sich leicht eine Lage sinden, in welcher die Lichtstrahlen wie in Fig. 20 so in das Prisma treten, daß sie unter gleichen Winkeln aussahren und daß man die Scheibe in ihrer natürlichen Größe erblickt. Dreht man dann die brechende Kante dem Fenster zu, so wird die Scheibe in vertikaler Richtung vergrößert, während sie dieselbe Breite behält. Hält man die brechende Kante vertikal, so kann man eben so die Breite vergrößern. Verbindet man daher beide Prismen in dieser Lage, so daß sich

zugleich die Hohe und Breite vergrößert, so erhalt man ein Telestop aus zwei Prismen, die aber unglucklicherweise die Objecte mit prismatischen Raumen umgeben barftellen.

Diese chromatische Aberration kann man durch drei Mittel aufheben: 1) man kann zu den Prismen ein Glas nehmen, welches alle Lichtstrahlen, mit Ausnahme der von einer gleichartigen Farbe, absorbirt; auch kann man zum Absorbiren ein Glasstück nehmen und die gewöhnlichen Prismen beibehalten; 2) man kann statt der gewöhnlichen achromatische Prismen wählen; 3) man kann, was für die Aussührung am bequemsten ist, zwei einander völlig ähnliche Prismen in umgekehrter Lage aufstellen, wie Fig. 176 es zeigt, wo ein Fernrohr mit Prismen abgebildet ist.

AB und AC sind zwei Prismen aus temselben Glase und mit benselben Brechungswinkeln; ihre Brechungsebenen liegen vertikal. ED und EF sind zwei andere ähnliche Prismen, deren Brechungsebenen horizontal sind. Ein Lichtstraht Ma, welcher von dem Objecte M in das erste Prisma EF bei a eintritt, fährt aus dem zweiten Prisma in b aus, tritt in c in das dritte Prisma AC und fährt in d aus dem vierten Prisma AB aus, wo er in O in's Auge gelangt. Das Object M wird durch jedes der Prismen EF und ED horizonatal, und durch jedes der beiden Prismen AB und AC vertikal vergrösfert; sieht man durch diese Prismen, so werden die Objecte verkleiznert.

Ich ließ bieses Inftrument in England unter bem Namen von Lienostop versertigen. Auch hatte Blair es versertigen lassen, ehe Amici es vorschlug. Das Modell von Blair, welches ich gegenswärtig besitze, besteht aus einem Prisma von Glasplatten mit etwa 150° Brechungswinkel. Es wurde mir vor zwei Jahren von dessen Sohne vorgelegt; da aber Blair nichts über dasselbe bekannt gemacht hat, so kann er das Datum der Versertigung nicht bestimmen. Bei der Versertigung dieses Instruments ist die völlige Gleichheit der vier Prismen keine nothwendige Bedingung, wenn nur AB und DE, so wie AC und EF unter sich gleich sind, denn die Farbe eines Prisma kann mit einem einzigen andern durch bloße Lagenveränderung corrigirt werden. Aus demselben Grunde brauchen auch nicht alle vier Prismen aus demselben Glase zu sein.

#### §. 218.

Operngucker mit einer einzigen Linfe.

Schon vor langer Zeit zeigte b' Alembert, daß sich ein achrosmatisches Fernrohr aus einem einzigen Objective und einem einzigen Oculare, die verschiedene brechende und zerstreuende Kraft haben, zussammensehen läßt. Das Ocular muß concav und aus einem Glase verfertigt sein, welches eine stärker zerstreuende Kraft hat, als das Glas das Objectivs; zur Zeit aber, wo dieser Vorschlag gemacht wurde, war er ganz ohne Folgen, weil man keine Substanzen von hinlänglich verschiedenem Zerstreuungsvermögen kannte. Auch jeht noch läßt sich ein solches Fernrohr nur zu einem Operngucker benußen.

Bedient man fich eines Objectivs von fehr geringem Zerftreuungsvermogen, fo lagt fich die Brechung der violetten Strahlen durch ein Ocular von fehr farkem Zerftreuungevermogen corrigiren, wie folgende Tabelle zeigt:

Objectiv aus	Ocular aus	Bergroßerung.
Kronglas	<b>Flintglas</b>	11/4
Waffer	Caffiabl	2
Bergkrystall	Flintglas	2
Bergfrystall	Unisot	3
Aronglas	Caffiabl	3
Bergkrystall	Caffiadl	6

Obgleich in Folge biefer Verbindung alle Strahlen zerstreut wers ben, um parallel in's Auge zu gelangen, so ist die chromatische Aberration doch nicht vollständig aufgehoben.

### §. 219.

### Barlow's Achromat.

Im Jahre 1813 entbeckte ich das merkwurdige Zerstreaungsversmögen des Schwefelkohlenstoffs (Schwefelalkohols), indem ich fand, daß sein Brechungsvermögen das aller Fluida, selbst des Flintglases, Topas und Turmalins, und daß sein Zerstreuungsvermögen das aller Fluida, mit Ausnahme des Cassadis übertraf und sich unmittelbar zwischen Phosphor und Tolu-Balsam stellte. Obgleich Cassadie eine stattere Zerstreuung gibt, als Schwefelkohlenstoff, so steht es doch wegen seiner gelblichen Farbe in optischer Beziehung dem letzten sehr nach, man müßte denn eine sehr dunne Concavlinse benutzen. Die große, Flüchtigkeit des Schwefelkohlenstoffs ist unstreitig ein großes Hinderniß; da man diese jedoch vermeiden kann, so zweise ich nicht

baran, bag ber Schwefelalkohol von außerstem Rugen fur die Optif ist und daß man ihn mit großem Bortheile zu optischen Inftrumenten verwenden fann \*).« Diefe hoffnung ift von Barlow realifirt, welcher den Schwefelalko= hol ftatt des Flintglafes zur Correction der Berffreuungen einer Con-Man hat den Vorschlag und Versuch ge= verlinse angewendet hat. macht, eine Concavlinfe zwischen bie Converlinfe und deren Brennpunkte zu ftellen, um die Berftreuung ber Converlinfe aufzuheben; Barlow gebuhrt jedoch bas Berdienft ber erften Ausfuhrung. fem Principe verfertigte Teleftop befteht aus einem einzigen Dbjecte aus Spiegelglas von 7 Boll reiner Deffnung und von 78 Boll Brenn= weite; 40 Boll von biefer Linfe fteht eine Concavlinfe aus Schwefel= alkohol, welche 59 Boll Brennweite hat, fo daß die parallel auf die Converlinfe fallenden und in ihrem Brennpunkte convergirenden Licht= ftrahlen von der fluffigen Concavlinfe gebrochen werden in einen Brennpunkt 104 Boll von der Concavlinse und 144 Boll oder 12 Kuß von der Converlinfe. Die Fluffigfeit befindet fich zwischen zwei Meniskusbacken und einem Gladringe; ber Halbmeffer gegen bas Auge zu beträgt 144 Boll, ber gegen bas Dbjectiv ju 56,4 Boll. Das Fluidum wurde auf eine hohe Temperatur gebracht, und hielt die Zusammenziehung, die jeder Körper durch Kalte erleidet, vollkommen aus. Man hat bis dahin noch nicht bie mindefte Berfegung berfelben mabrgenommen. Das große fecundare Spectrum, welches ich im Schwefelalkohol fand, wird annahernd burch die Entfernung der fluffigen Linfe und das Objectiv verbeffert; ich bin jedoch überzeugt, daß nicht alle fecundare Farbe fehlt. Codbing= ton bemerkt, daß der allgemeine Bang eines fchragen Lichtbufchels von ber fluffigen Linfe auswarts gebogen wird, und bag biefes bei ben violetten Lichtstrahlen mehr als bei ben rothen geschieht; wir glauben jeboch, daß diefer Fehler an den Inftrumenten nicht mahrgenommen Der Tubus des Kernrohrs ift 11 Auf und die Deularrohren 1 Dieses Fernrohr gibt, wie Bartow fagt, eine 700malige Kuß lang. Bergroßerung ber bunkelften Doppelfterne aus dem Rataloge von South und Berichel, obgleich das Gefichtefeld nicht fo hell ift, als man wunschen mochte. Benus ift febr fcon weiß und gut gu

<sup>\*)</sup> Optische Eigenschaften bes Schwefetalkohols. Edinb. Transact. vol. VIII. Februarheft 1814, S. 285.

fehen bei einer 120maligen Vergrößerung, zeigt aber bei einer 360mazligen Vergrößerung einige Farbe. Saturn ist bei 120maliger Verzgrößerung sehr hell, ber doppelte Ring und der Gurtel deutlich zu sehen, bei einer 360maligen Vergrößerung noch mehr. Barlow bemerkt auch, daß bas Fernrohr nicht so gut zum Erleuchten kleiner Sterne ist, als es kräftig auf den Glanz der kleinsten leuchtenden Punkte wirkt.

### §. 220.

Achromatische Sonnenteleskope mit einfachen Linsen.

Bur Beobachtung ber Sonne ober jedes andern fark leuchtenden Dhjectes kann man ein Fernrohr mit einem einzigen Dbjective aus Spiegelglas verfertigen, indem man eins ber Dculare aus einem Glafe macht, welches nur das gleichartige Licht durchlagt; benfelben Effekt erhalt man mit einer Glasscheibe von derfelben Farbe, indeß entfteht aus den beiben Alachen bes Glafes eine neue Quelle gum Grrthume. Kur eine berartige Conftruction mare es am beften, alle Strablen außer ben rothen ju abforbiren, und es gibt manche Gubftangen, mit welchen fich bies ausführen lagt. Das Objectiv biefes Fernrohrs wurde bann freilich achromatisch, hatte aber doch noch ben Fehler der Ubmei= dung megen ber Rugelgeftalt. Sind aber die Salbmeffer ber Linfen aut gewählt, so geftattet die Maffe des Sonnenlichtes die Deffnung fo flein zu machen, daß man den Fehler der fpharischen Aberration kaum wahrnimmt. Dies Fernrohr murde, wenn es eine bedeutende meiner Ueberzeugung nach jedem nach ber Sonne ge= Långe håtte, richteten Fernrohr gleich fteben.

Nimmt man einen festen ober stüssigen Körper, welcher alle Strahlen, außer den gelben, absorbirt, so paßt dieses Fernrohr mit dem wenigen Lichtverluste der rothen Glaser für alle Objecte im Tagestlichte und für alle astronomischen Objecte. Wird die Kunst, dem Glase eine hyperbolische Gestalt zu geben, zu ihrer Vollendung gesbracht, woran wir nicht zweiseln, so wird die sphärische Aberration versschwinden, und dann wird das nach der vorstehenden Angabe construziere Instrument das vollkommenste von allen sein.

Bedient man sich auch nur bes rothen Lichtes, so kann man ben Fernrohren, die zu Beobachtungen am Tage und zu aftronomischen 3wecken dienen, eine große Verbesserung geben. Nimmt man z. B. das rothe Licht, welches To bes weißen Lichtes ift, so darf man nur

bie Flache ber Deffnung verzehnfachen, um ben Mangel bes Lichtes vollständig zu ersehen. Die sphärische Aberration wird sich dadurch unstreitig bedeutend vergrößern; bebenkt man aber, daß sie im Bergleich mit der achromatischen Aberration sich wie 1 zu 1200 verhält, so wird er sie wohl nicht fürchten, wenn man sich einen so großen Bortheil verschaffen kann. Die gewöhnlichen Fernröhre können durch farbige Gläser verbessert werden, welche nur die äußersten Strahlen des Spectrums absorbiren, obgleich man dadurch noch kein gleichartiges ober achromatisches Bild erhält.

Diese Bemerkungen stellen wir vorzüglich zum Besten Derjenigen bin, die keine kostbaren Instrumente kaufen konnen und aftronomische Beobachtungen mit gewöhnlichen Instrumenten machen wollen.

### §. 221.

Verbesserung der Fernröhre, die nicht völlig achromatisch sind.

Man hat mehre Achromaten von bedeutender Große, in welchen das Flintglas der Linse die Farben des Kronglases entweder zu viel oder zu wenig corrigirt.

Diesem Fehler kann man dadurch abhelsen, daß man die Arum=
mung der einen oder andern Linse ein wenig verändert. Indeß ent=
wickeln alle Uchromaten, deren Linsen aus Kron= und Flintglase ver=
fertigt sind, secundare Farben, die sogenannte Wein farbe und die
grünlichen Saume. Diese Farben sind in der Wirklichkeit sehr
unbedeutend, und in den meisten, wo nicht in allen Fällen kann man
sie durch absorbirende Gläser fortschaffen, welche die Intensität des
Lichtes nur sehr wenig schwächen. Die zu diesem Zwecke passenden
Gläser können nur durch Versuche bestimmt werden, denn die seun=
dare Farbe, obgleich sie im Allgemeinen die vorhin genannte Weinfarbe
haben, variiren nach der Veschaffenheit des Flint= und Kronglases,
woraus man die Linsen versertigt.

# Erster Anhang.

# Tafel I.

(Bu Seite 22. Band I.)

# Tabelle der Brechungserponenten fester und flussiger Korper. Brechungserponent.

Brechun	gserponent.	Bredjun.	gserponent.
SP	-		
Mealgar, künstlicher	2,549	Buchelbl .	1,500
Octaebrit (ppram. Titanerz)	2,500	Ricinusol	1,490
Diamant	2,439	Cajeputol	1,483
Bleisalpeter	2,322	Terpentinol .	1,475
Binkblende	2,260	Baumol	1,470
Phosphor	2,224	Ulaun	1,457
Schwefel, gegoffen	2,148	Flußspath .	1,434
Birkon	1,961	Schwefelfaure	1,434
Glas (Flint:), 2 Theile Blei,		Salpeterfäure	1,410
1 Theil Riefel	1,830	Chlormafferstoffsaure	1,410
Granat	1,315	Ulfohol	1,372
Rubin	1,779	Kryolith	1,349
Glas (Flint:), 3 Theile Blei,		Waffer	1,336
1 Theil Riefel	2,028	Gis	1,309
Sapphir	1,794	Fluffige Mineralien	1,131
Spinell	1,764	Tabir	1,111
Raneelstein (prismat. Granat)	1,759	Ather, gum breifachen Bolu-	
Schwefelfaurer Rohlenstoff	1,768	men ausgebehnt	1,057
Caffiaol	1,641	Luft	1,000294
Balfam von Tolu	1,628	Schwefelkohlenstoffdampf	1,001530
Suajac .	1,619	Phosgengas	1,000159
Unisol	1,601	Changas	1,000834
Quarz	1,548	Chlorgas	1,000772
Steinfalz	1,557	Ölbilbenbes Gas	1,000678
Buder, gefdmolzen	1,554	Schwefeligfaures Gas	1,000665
Balfam von Canada	1,549	Schwefelwasserstoffgas	1,000644
Umbra	1,547	Sticktofforybulgas	1,000503
Glas, gemeines von 1,514 bie	1,542	Cyanwasserstoffgas	1,000453
Rronglas von 1,525 bie	1,534	Salzfåuregas	1,000449
Melkenol	1,535	Kohlenfäuregas	1,000449
Ropaivabalfam	1,528	Rohlenwafferstoffgas im Mi=	
Summi, arabifcher	1,502	nimum	1,000443

	Brechungserponent,		Brechungserponent.
Ammoniakgas	1,000385	Atmospharische Luft	1,000294
Rohlenorybgas	1,000340	Sauerstoffgas	1,000272
Stickftofforybgas	1,000303	Wasserstoffgas	1,000138
Stickaa8	1,000300	Der leere Raum	1,000000

# Tafel II.

(Bu S. 22. Band I.)

### Tabelle der absoluten brechenden Kräfte der Körper.

	Brechungserponent.	!	Brechungserponent.
<b>Tabir</b>	0,0976	Borar	0,6716
Arnolith	0,2742	Salpeter	0,7095
Fluffpath	0,3426	Regenwaffer	0,7847
Sauerstoff	0,3799	Flintglas	0,7986
Schwefelfaurer Barn	0,3829	Changas	0,8021
Schwefeligfaures Bai	3 0,4455	Schwefelwafferstoffgas	0,8419
Stickstofforpbgas	0,4491	Schwefelkohlenstoffdan	ipf 0,8743
Euft	0,4528	Ummoniakgas	1,0032
Rohlenfaures Gas	0,4537	Rectificirter Alkohol	1,0121
Stickftoffgas	0,4734	Rampfer	1,2551
Chlorgas	0,4813	Baumô!	1,2607
Stickftoffornb	0,5078	Umbra	1,3654
Phosgengas	0,5188	Dctaebrit	1,3816
Selenit (Gypsspath)	0,5386	Schwefelkohlenstoff	1,4200
Rohlenoryd	0,5387	Diamant	1,4566
Quarz	0,5415	Realgar	1,6666
Slas .	0,5436	Ambra, grau	1,7000
Salzfäuregas .	0,5514	Caffiabl	1,7634
Schwefelfauregas	0,6124	Schwefel `	2,2000
Ralkspath	0,6424	Phosphor	2,8857
Maun	0,6570	Wasserstoff	3,0953

## Mro. I.

(3u S. 65. Band I.)

Um bem Leser eine Ibee von bem verschiedenen Zerstreuungsver= mögen der festen und flussigen Korper zu geben, theilen wir hier folgende Tabelle mit, die der Auszug einer in den Jahren 1811 und 1812 vorgenommenen größern Arbeit ist. \*)

Die zweite Colonne enthalt die Differenz der Brechungserponenten der außersten rothen und violetten Strahlen in dem Theile der totalen Resterion, für welche die Zerstreuung gleich ist. Die erste Colonne gibt die zerstreuenden Krafte.

<sup>\*)</sup> Brewfter's Befdreibung neuer phyf. Inftrumente. G. 315.

# Tabelle der zerstreuenden Krafte der Korper.

	Zer: ftreuende Kraft.	Differenz ber Bres Hungbers ponenten ber äußers ften Strahlen.
Cassiabl	0,139	0,889
Schwefel, geschmolzen	0,130	0,149
Phosphor	0,128	0,156
Balsam von Tolu	0,115	0,077
Balfam von Veru	0,103	0,065
Balfam von Peru	0,093	0,058
Moe von Barbados	0,085	0,058
Mandelol (bitter)	0,079	0,048
Unisôl	0,077	0,044
Effigfaures Blei	0,069	0,040
Styrarbalfam	0,067	0,039
Guajac	0,066	0,041
Rummelol	0.065	0,033
Zabaccol .	0,064	0,035
Summi-Ummoniak	0,063	0,037
Theerol	0,062	0,032
Nelkenol .	0,062	0,033
Saffafrasol	0,060	0,032
Hark	0,057	0,032
Sußes Fenchelot	0,055	0,028
Frauenmunzol	0,054	0,026
Steinfalz	0,053	0,029
Kautchu!	0,052	0,028
Pimentol.	0,052	0,020
Flintglas	0,052	0,026
Ungelicabl	0,051	0,025
Thimiandl	0,050	0,024
Felbkumelol	0,049	0,024
Flintglas	0,048	0,029
Storar	0,048	0,028
Wachholberdl	0,047	0,022
Salpetersåure	0,045	0,019
Balsam von Canada	0,045	0,021
Cajeputol	0,044	0,022
Robiumholzől	0,044	0,022
Mohnol	0,044	0,020
Birkon, ber brechbarfte	0,044	0,045
Salzfäuregaß	0,043	0,016
Copal	0,043	0,024
Nußől	0,043	0,022
Terpentinol	0,042	0,020
Feldspath	0,042	0,022
Kopaivabalsam	0,041	0,021
Umbra	0,041	0,023
Kalkspath, ber brechbarste Råbbl	0,040	0,019

	Zer= streuende Kraft.	Differenz ber Bre- hungser- ponenten ber außer-
•		strahlen.
Diamant	0,038	0,056
Baumôl	0,038	0,018
Mastir	0,038	0,022
Rosendl	0,037	0,016
Beryll	0,037	0,022
Üther	0,037	0,022
Selenit	0,037	0,020
Ulaun	0,036	0,017
Nicinus81	0,036	0,018
Kronglas, grunes	.0,036	0,020
Gummi, arabischer	0,036	0,018
Waffer	0,035	0,012
Citronfaure	0,035	0,019
Borarglas	0,034	0,018
Granat	0,034	0,018
Chrysolith	0,033	0,022
Kronglas	0,033	0,018
Weinol	0,032	0,012
Phosphorglas	0,031	0,017
Glas in Platten	0.032	0,017
Schwefelsaure	0,031	0,014
Weinsteinfaure	0,030	0,016
Salpeter, ber mindest brechbare	0,030	0,019
Borar	0,030	0,014
Ulfohol	0,029	0,011
Schwefelsaurer Barnt	0,029	0,011
Bergkrystall	0,026	0,014
Borarglas, 1 Theil Borar, 2 Theile Kiesel	0,026	0,014
Sapphir, blauer	0,026	0,021
Topas, blaulicher	0,025	0,016
Chrysobernu	0.025	0,019
Topas, blauer	0,024	0,016
Schwefelsaurer Strontian	0,024	0,015
Blaufaure	0,027	0,008
Fluffpath	0,022	0,010
Kryolith	0,022	0,007

### Rro. II.

(3u S. 67. Band I.)

Nachstehende Tabelle enthält die Resultate mehrer der S. 67 beschriebenen Versuche. Die zuerst angeführten Körper zeigen die minsbeste, und die zuletzt angeführten die stärkste Wirkung auf das grüne Licht. Die gegenseitige Stellung einiger Substanzen ist rein empirisch; vergleicht man indeß die Versuche S. 354 meiner »Veschreisbung neuer physikalischer Instrumente«, so sieht man, wie die Wirkung auf das grüne Licht bestimmt ist, oder nicht.

# Tabelle der transparenten Körper, nach ihrer schwächern Wirkung auf das grüne Licht geordnet.

Birkon

Caffiabl Schwefel Somefelfaurer Roblenftoff Balfam von Tolu Bittermanbelol Unisol Růmmelől SaffafrasõI Guges Fenchelol Melkenol Balfam von Canaba Terpentinol Mohnöl Krauenműnzől Relbkummelol Muskatól Můnzôl Ricinusol Copal Diamant Salpeterfaure Pottafche Nugôl Ropaivabalsam Rodiumholzbl Flintgla8

Baumôl Ralkspath Steinsalz Sanbarak Manbelol Kronala8 Summi, arabifder Mitohol Üther Borarglas Gelenit Bernu Topas Klukspath Citronfaure Effigfaure Salzfaure Salpeterfaure Bergernstall Eis Wasser Phosphorichte Saure Schwefelfaure.

Nro. III.

Brechende Mittel.	Speci: fifches (Fewicht.	Brechungser	ponenten	für die sieben Strahlen folgenden Buchstaben	2020	es Spectrums, ezeichnet find.	bie in Fig.	i. 55. mit
		B Noth	C Roth	Drange	E Grůn	F	G Indigo	H Wiolett
Baffer '	1,000	1,330935	1,331712	1,333577	1,335851	1,337818	1,341293	1,344177
Dotafdenauflofuna	1,416	1,339629	1,400515	1,402805	1,405632	1,408082	1,412579	1,416368
Serventinol	0,885	1,470496	1,471530	1,474434	1,478353	1,481736	1,488198	1,493874
Rronglas	2,235	1,525832	1,526849	1,529587	1,533055	1,536052	1,541657	1,546566
Kronalas	2,756	1,554774	1,555933	1,559075	1,563150	1,566741	1,573535	1,579470
Kintalas	3,723	1,627749	1,629681	1,635036	1,642024	1,648266	1,660285	1,671062
Klintalas	3,512	1,602042	1,603800	1,608494	1,614532	1,620042	1,630772	1,640373

# Zweiter Anhang.

Es wird unsern Lesern nicht unangenehm sein, wenn wir hier die Beschreibung zweier in Frankreich ersundenen Maschinen zum Schleifen und Poliren der optischen Gläser beifügen; die eine ist von Toursnant, die andere von Legeg erfunden. Wir nehmen die Veschreisdung und Zeichnung beiber aus dem Bulletin de la société d'encouragement.

Beschreibung der Tournant'schen Maschine zum Poliren der optischen Gläser.

Jeber in der Glasschleiffunst nur etwas Erfahrne weiß, daß die auf einer Maschine geschliffenen Gläser eine regelmäßigere Gestalt annehmen, als die aus freier Hand gearbeiteten, daß aber beim Poliren die Arbeit aus freier Hand ber mit Maschinen vorzuziehen ist. Deßehalb steht denn unter den Praktikern einmal der Glaube fest, eine Maschine könne die optischen Gläser nicht gut poliren.

Dieses ist indes nicht unmöglich, denn der berühmte Campani verfertigte alle die großen Objective, die früher und jest noch so bestannt in Europa sind, mit einer Maschine. Unglücklicherweise ist sein so nüblicher Mechanismus verloren gegangen, und alle Bemühungen, einen ähnlichen neuen herzustellen, waren bisher vergeblich. Toursnant, welcher mit mehr Ausbauer und Glück arbeitete, hat den folgenden Mechanismus zu diesem Zwecke ersonnen, mit welchem er schon mehr optische Släser und Spiegel in ihrer höchsten Bollkommenheit hergestellt hat. Ehe wir jedoch diesen Mechanismus beschreiben, wolsten wir zuerst die sich entgegenstellenden Schwierigkeiten und die Bedingungen anführen, denen er Genüge leisten mußte.

Man bebient sich zum Schleifen der Gläfer des Schmergels, und zum Poliren entweder sehr seinen Schmergels oder auch eines Metallsords und vorzugsweise der Zinnasche. Obgleich diese Substanzen das Glas poliren, so greisen sie doch dasselbe an und rigen es nothwendig; und die Aunst des Arbeiters besteht darin, diese Nisse in allen möglichen Richtungen durch einander zu führen, so daß sie sich gleichsam gegenseitig vernichten. Auch muß der Arbeiter dahin seine Sorgsalt richten, daß er auf jede Stelle des Glases gleichmäßig drückt, damit die Form desselben sich nicht andert. Gine Polirmaschine muß also entweder dem Glase oder der Schleiss oder Polirschale \*) sehr verschiesdene Bewegungen mittheilen können, um die Arbeit mit der Handnachzumachen, und alle diese Bewegungen dürsen die Form des Glases nicht im Mindessen verändern.

Die Polirmaschine gleicht in ihren Haupttheilen einer Drehbank, und wird wie diese mittelst eines Trittes A (Fig. 177) in Bewegung gesetzt. Das Rad der Drehbank a steht vertikal und die Verlängerung be seiner Are ist vierkantig, um eine Rolle d darauf stecken zu konenn, die man mit hilfe einer Schraube e in einer passenden Entserung befestigt.

Die Spindel, welche von den Docken BB getragen wird, ift gleichfalls an ihrem vierkantigen Ende mit einer Rolle f versehen. Das Ende der Spindel ist in der Mitte durchbohrt und trägt eine Ropfschraube g, welche die Rolle gegen einen Vorsprung h festhält, der einen Theil der Spindel ausmacht. Ueber die beiden Rollen f und d geht eine Schnur ohne Ende.

Steht nun der Tritt durch eine Schnur mit dem vertikalen Nabe in Verbindung, so theilt er seine Bewegung der ersten Rolle mit und von dieser geht die Bewegung an die Rolle über, welche auf der Spindel sitt. Un dem andern Ende der Spindel ist das Glas oder die Schüssel in der kupfernen Fassung k befestigt. Das Glas oder die Schüssel erhalten dann durch diese Vorrichtung eine kreisformige

<sup>\*)</sup> Die Schleifschale ist die Schuffel, welcher man die Form gibt, die das Glas annehmen soll; gewöhnlich verfertigt man sie aus Kupfer oder aus Meffing. Dann bringt rran zwischen sie und das Slas Schwergel, dreht dies nach allen Richtungen so lange um, bis es in die Schuffel eingeschliffen ist und bessen Arbeit des Slas die gewünschte Form, so bringt man zwischen die Form und das Slas sehr seine Substanzen, und nennt dann die Schleisschafte gewöhnlich Polirschale.

Bewegung. Wir wollen fur die folgende Beschreibung annehmen, das Glas fei an ber Spindel befestigt.

Das vertikale Nab hat vier Speichen, wie man (Fig. 178) sieht. Auf einer derfelben ist eine doppelt gekrümmte Aurbel I befestigt, welche die Form eines Z hat. Sie ist von Eisen und auf einem viereckigen eisernen Stücke m befestigt, welches mit Hilse einer Stellsschraube n langs der Speiche fortgeschoben werden kann, die in einer passenden Entfernung vom Mittelpunkte des Nades durch eine verlorene Kopfschraube befestigt wird.

Die Schnur des Trittes ist an dem Vorderarme der Kurbel (Kig. 177 und 178) in einer Art von Ring befestigt, den eine ungedogene Kupferplatte bildet. An dem hintern Arme q der Kurbel hångt in einem ähnlichen Ringe eine diegsame Kette rs, die in ihrer Mitte die Fassung k der Schüssel oder Politschale trägt. Auf diese Weise wird die Schüssel durch die Radspeiche, welche die Kurbel trägt, auf= und niederbewegt. In der horizontalen Lage dieser Radspeiche muß der Mittelpunkt der Schüssel auf den Mittelpunkt des Glass oder der Spindel tressen. Dadurch rückt die Schüssel sowel beim Auf= als Niedersteigen über das Glas um die Entsernung qv zwischen dem hinztern Arme der Kurbel und dem Radmittelpunkte vor, und diese Größe läßt sich, wie schon vorhin erwähnt ist, mit Hilse der Stellschraube n vergrößern und verkleinern.

Nach dieser allgemeinen Einrichtung ber Maschine hebt und senkt sich die Schussel durch dieselbe Bewegung, wodurch das Glas umgezbreht wird, so daß die seinen Theile des Schmergels oder der Zinnasche eine Menge krummer Linien auf das Glas rigen, und sich nach allen Richtungen durchschneiben; man erreicht also dieselbe Wirkung wie bei der Bearbeitung aus freier Hand.

Nachdem wir fo die Glasscheifmaschine im Allgemeinen beschrieben haben, wollen wir einige ihrer Theile genauer detailliren.

Der Urm q ber Kurbel beschreibt um das Centrum v des vertikalen Rades einen Kreis, dessen Radius die Entsernung qv ist; mithin bewegt er sich eben so weit nach rechts und links, als nach oben und unten. Die an der Kette befestigte Schüssel wurde also nicht bloß eine Bewegung auf= und niederwarts haben, sondern sich auch seitwarts bewegen; zur Vermeidung dieser unnügen Bewegung gleitet jedoch die Fassung, welche die Schüssel trägt, zwischen zwei hölzernen

Wangen FF, wie man Fig. 179 sieht. Da man Schusseln von verschiebener Größe hat, so konnen biese Wangen mit Hilse einer Schrausbe C in verschiedenen Entfernungen von einander gebracht werden.

Die solchergestalt vor dem Glase aufgehängte Polirschale muß nun gegen das Glas gedrückt werden, damit die zum Poliren bestimmten Substanzen das Glas gehörig angreisen können. Zu diesem Zwekfe Lefestigt man zuerst an das untere Ende der biegsamen Kette ein Gewicht D, welches in einem an dem Ende des Trittes angebrachten Falze E gleitet, und schon durch die Lage, die es in der Figur 177 einnimmt, die Polirschale gegen das Glas drückt. Da dies Mittel jedoch nicht ausreichen würde, so drückt man die Polirschale geradezu gegen das Glas durch solgendes Mittel.

In bem Holzstude G, welches am Gestelle sestsist, befindet sich ein holzernes Kreuz, welches um einen Zapfen I beweglich ist. Das Ende des vertikalen Armes dieses Kreuzes trägt eine lange holzerne Stange Hk vorn mit einer eisernen Spise, die in ein kleines Loch in der Mitte der Fassung reicht. Diese Stange ist um den Punkt H beweglich. An dem andern Arme des Kreuzes hängt ein Gewicht L, dessen Wirkung man vermehren oder vermindern kann, so wie man es vom Mittelpunkte des Kreuzes entsernt oder ihm nähert. Dies Geswicht brückt die Stange gegen die Polirschale und folglich diese gegen das Glas.

Die biegsame Kette ist aus einer Uhrseber ober auch aus Eisenbraht verfertigt. Un ihrem obern Theile befindet sich eine Stellschraube i (Fig. 177 und 179), mit welcher man das Centrum des die Polirschale tragenden Ringes genau gegen das Centrum des Glases bringen kann. Um untern Theile der Kette befindet sich eine zweite Stellschraube t, mit welcher man das unten an der Kette befestigte Gewicht in die Lage bringen kann, daß es immer in dem Falze des Trittes bleibt.

Die kupferne Fassung endlich, die in der Mitte der biegsamen Kette aufgehangt ist, besteht, wie Fig. 179 zeigt, aus einem kupfernen geohrten Ringe, in welchen die Schussel oder die Polirschale hineinges bracht wird, je nachdem das Glas geglättet oder polirt werden soll.

Bei ber Politur des Glases muß die Spindel nothwendig sehr langsam umlaufen; zu dem Zwecke muß die auf der Ape des vertikalen Rades befindliche Rolle einen kleinen Durchmesser, und die auf der Spindel befindliche einen großen haben; dann kann es geschehen, daß während einer Umdrehung des Glases die Polirschale 7 bis 8 Mal auf= und abgeht.

Soll ein Glas geschliffen werden ober will man sonst zu irgend einem Zwecke eine schnelle Bewegung haben, so nimmt man die Rollen und x mit der Rolle y oder mit Kollen von irgend einem andern Durchmesser, so wie man sie gerade braucht.

Um Polirschalen von vollkonimener Gestalt zu erhalten, wendete Tournant die beiden folgenden Methoden an.

Bei ber ersten Methode leimt er auf das zu polirende Glas ein sehr feines Papier; ein desgleichen leimt er in die Schüssel, in welcher das Glas seine Form erhalten hat. (Es mag hier angenommen werben, daß das Glas conver und die Form concav ist; es wäre übrigens einerlei auch im entgegengesehten Falle.) Dadurch ist die convere Fläche etwas stärker und die concave etwas kleiner geworden. Dann reibt man die beiden Rächen gegen einander, die das Korn des Papiers von dem in geringer Masse zwischen die Flächen gebrachten halbseinen Schmergel abgeschlissen ist, nimmt das Papier von dem Glase ab, bläst, dürstet und wischt das Papier aus der Schüssel weg, und thut in diese etwas sehr seinen Schmergel, der sich zum Poliren eignet. Diesen sehr seinen Schmergel erhält man, wenn man eine gewisse Menge Schmergel tüchtig in Wasser umrührt, und dann nur den behält, der noch im Wasser schweben bleibt, nachdem dies lange ruhig gestanden hat.

Die zweite Methobe, die Tournant ber ersten vorzieht, besteht in Folgendem. Man hat eine Schüssel aus Eisen oder aus dickem Eisenbleche, die nach der Jahreszeit mit einem weichen Cemente umzgeben ist. (Im Winter ist bloßes Pech ohne Zusat hinreichend.) Man erwärmt die Schüssel und bringt dann ein Blatt Papier darauf, dem man vorher mit einem Bimssteine die Narke genommen hat. Das Papier, welches etwas über die Schüssel vorragen muß, leimt sich auf derselben fest; man diegt dann den Rand um, und bezsesstigt diesen mit einer Uhrseder, die man mit einer Schraube schließt. Nachdem man hierauf das Glas ganz schwach erwärmt hat, bringt man es in die Schüssel, und gibt nun dem Cemente die Form des Glass, indem man dieses mittelst einer kleinen Presse auf die Schüssel drückt, und die Schraube der Presse von Zeit zu Zeit anzieht.

Die Maschine und die beschriebenen Methoden eignen sich sehr, dem Beschäfte des Polirens einen hohen Grade von Bollkommenheit zu geben; 'außerdem hat die Maschine den Vorzug, daß sie rasch arbeitet und mehre Gläser auf einmal poliren kann. Zu dem Zwecke befestigt man in einem Kitte, welcher sehr hart wird, mehre Gläser von gleicher Krümmung (z. B. fünf bis sechs) bergestalt, daß ihre Flächen die Fläche einer einzigen Kugel bilden. Diese Verbindung von Gläsern bringt man auf die Spindel, als waren sie ein einziges großes Glas, hängt an der Kette eine Schüssel von gleicher Größe und passender Krümmung auf, und die Maschine polirt dann sämmtsliche Gläser auf einmal.

Mittelft diefer Mafchine fann man leicht optische Glafer und Spiegel von allen Großen schleifen und poliren.

Beschreibung einer Maschine zum Schleifen und Poliren der optischen Glaser, ersunden von Legen, Mechanikus zu Paris.

Man schleift gewöhnlich die optischen Glaser in kupfernen Schusseln, die conver oder concav sind, je nachdem die Glaser concav oder conver werden sollen. Die Schusseln werden auf der Drehbank versfertigt und bekommen den Grad von Krummung, den die Glaser ershalten sollen. Auf der einen Seite aber ist das Ausdrehen eine mißzliche Operation; auf der andern Seite andert sich die Krummung der Schussel durch die Reibung des Glases und Schmergels bald; es kann sogar der Fall eintreten, daß nachdem man den ersten Theil der Arbeit, das sogenannte Glatten, glücklich vollbracht hat, die Krummung des Glases noch durch das Poliren verdorben wird, weit man beim Poliren genöthigt ist, auf die Fläche der Schussel einen weichen Körper, etwa Papier, zu legen.

Vorzüglich schablich kann die Ungenauigkeit dieses Verfahrens bei achromatischen Objectiven werden, die eine außerordentliche Genauigkeit verlangen. Deshalb sette die Société d'encouragement im Jahre 1820 einen Preis von 2500 Franken aus für die Verfertigung einer Maschine, mit welcher man den Linsen eine beliebige Krümmung geben, und sie vollkommen ohne Störung dieser Krümmung poliren könne. Die Aufgabe schien um so weniger Schwierigkeiten unterworfen, als bereits der berühmte Optikus Reichenbach zu München zur Verfertigung seiner Optik. II.

Glaser mit großem Glude mechanische Vorrichtungen anwendet, und es sich nur darum handelte, eine Maschine zu bauen, die denselben Effekt hervorzubringen im Stande war.

In ben erften Sahren erhielt man wenig genugende Refultate, indem einige der Concurrenten nur Modelle von febr geringen Dimenfionen, andere Berfuche vorlegten, die durchaus fein bestimmtes Refultat gaben, bis man endlich im Sahre 1825 fehr nahe baran mar, den Preis dem Mechanikus Stewart aus Bordeaur zuzuerkennen. Er hatte eine fehr einfache Mafchine vorgezeigt, die in Gegenwart der Commiffarien gepruft und fur fehr gut befunden murde; fie murde unstreitig ben Preis erhalten haben, wenn sie nicht noch Giniges in Rudficht bes Polirens ber Glafer zu wunschen übrig gelaffen hatte. Diese Maschine befindet sich gegenwartig im Conservatoire des arts et metiers, und besteht aus einer Urt von vertikaler Drehbank, welche bie Schuffel umlaufen macht; uber der Schuffel hangt bas zu bearbeitende Glas an einer Metallftange von beliebig veranderlicher Lange, und bewegt fich in einem Doppelringe \*), beffen Centrum genau bas Centrum des Theils der Rugelflache ift, der bearbeitet werden foll. Die Maschine felbst bewegt bas Glas durchaus nicht, sondern bies ge= fchieht, wie bei ber gewöhnlichen Methode, von dem Arbeiter mit ber Sand, nur mit viel mehr Bequemlichkeit.

In der Hoffnung, Stewart werde seine Maschine vervollsommenen, setzte die Societät die Vertheilung des Preises auf das Jahr 1826 aus, nachdem sie dem Künstler eine goldene Medaille zuerkannt und ihm ihre Zustriedenheit bezeugt hatte. Diese Hoffnung ging jedoch nicht in Erfüllung, denn des Jahr 1826 gab kein Resultat. Unter solchen Umständen nahm man den Preis zurück, und beschloß, die Zeichnung und Beschreibung der von Fraunhofer erfundenen Maschine in der Reichenbach'schen Offizin zu München mitzutheilen. Die deshalb zu München eingeleiteten Schritte blieben jedoch ohne Erfolg.

Indessen verdienen boch die Bestrebungen mehrer Kunstler, den Vorderungen der obigen Aufgabe zu genügen, bekannt gemacht zu werden. Aus diesem Gesichtspunkte theilen wir hier eine Beschreibung der zu jener Zeit von Legen vorgezeigten Maschine mit. Obgleich

<sup>\*)</sup> Wie ein Schiffscompaß.

sie bloß im Modelle ausgeführt ist, so vollzieht sie boch alle Verrichtungen mit solcher Genauigkeit, daß sich die glücklichsten Resultate von ihr erwarten lassen.

Diese Maschine, beren Grund = und Standriß die Fig. 180, 181 und 182 barstellen, ist so eingerichtet, daß eine einsache bewegende Kraft an einer Kurbel hinreicht, das Glas zu drehen, wobei es auf einer ebenen Schleisschale, die gleichfalls eine rotirende und eine senkzrechte zu seiner Are hin = und hergehende Bewegung hat, fortgeschoben wird. Durch diese vier Bewegungen, die eben so leicht als sicher auszgeführt werden, kommt allmählich jeder Theil des Glases mit jedem Theile der Schleisschale in Berührung, und das Glas muß unsehlbar die Form eines Kugelausschnitts bekommen, die sich beim Poliren nicht andern kann, weil dies auf dieselbe Weise vorgenommen wird. Was den Halbmesser anlangt, so bestimmt und siejtet man ihn ganz nach Belieben auf die genaueste und leichteste Weise.

Concavglafer erhalt man, indem man bas Glas an die Stelle ber ebenen Schleifschale und eine gewolbte Schleifschale an die Stelle des Glases bringt, und die hin = und hergehende Bewegung der Schleifsschale sperrt.

Planglafer bekommt man, wenn man die Glafer an das Enbe ber Ure bringt, diefer aber nur die rotirende Bewegung laft, und die ebene Schleifschale an ihre Stelle zuruckbringt und ihr beide Bewegungen wiedergibt.

Die Commissarien waren der Meinung, daß die beiden letten Urten von Glasern nicht so vollkommen bearbeitet werden konnten, als die Converglaser, wegen der Mittelpunkte der drehenden Stucke, die ihrer Bewegung beraubt sich nicht durch den bloßen Effekt der Rotation, sondern bloß durch die hin = und hergehende Bewegung des einen der wirkenden Theile abschleifen.

Diesem Uebelstande hat der Erfinder dadurch abgeholfen, daß er die untere Are, welche das Glas tragt, excentrisch laufen läßt und das Glas am obern Ende dieser Are in einem Doppelringe aufhangt-Dadurch ist die Maschine in den Stand gesetzt, Concavglaser eben so vollkommen zu schleifen als Converglaser.

Die Maschine steht in einem Gestelle A (Fig. 180, 181 und 182). Auf bem Trager A' bewegt sich in ben Falzen PP ein Schlitten O, welcher einen Rotationsmittelpunkt Y tragt, auf bem sich eine

platte Reibschale Z befindet, die mit vieler Sorgfalt verfertigt fein muß und fich überall gleich fark abichleift. Diefe Reibschale hat eine eigene Rotationsbewegung durch die Rolle Q, um welche eine Schnur R geht, und eine Seitenbewegung in gerader Einie mit Silfe der Stange d. Ueber der Reibschale hangt ein Laufer I, an welchem das Glas befestigt ift. Diefer Laufer befindet fich an einer Stange H, welche in eine Dille G faßt, und hat eine Rotationsbewegung fur sich allein und eine Seitenbewegung auf zwei Zapfen i, i; die erfte Bewegung erhalt er durch eine Rolle T, die auf der Stange H fist und von einer Schnur R ummunden ift, die zweite Bewegung durch eine in's Rreuz gebogene Stange KL, die mit dem Ende L an dem Rnie h befestigt ift. Der Läufer hangt an einer Alhidade D, die zwischen den Standern B auf den Bapfen kk beweglich ift, und die man mittelft einer mit einem Schraubengange verfehenen Stange E, welche in ihr Borderende greift, beliebig hoch und niedrig ftellen kann. Durch Umbreben der Stange an ihrem geranderten Knopfe F bringt man das Glas naher an die Reibschale ober von ihr weg, und kann fo ben gewunschten Rrummungshalbmeffer bestimmen.

Die Maschine wird durch eine Kurbel X in Bewegung gesett. Die Are der Kurbel trägt eine Welle V, um welche sich die Schnur R windet. Die Schnur umwindet dann die Rolle Q, und geht hiers auf um die Rolle I und um eine in der Mauer der Werkstatt befesstigte Rolle S; dann windet sie sich um die Rolle T, geht über die Rolle U weg, und gelangt so zu der Welle zurück. Sett man also die Kurbel in Bewegung, so theilt sich diese Bewegung zu gleicher Zeit der Reibschale und dem Träger mit.

Der Schlitten bewegt sich in seinen Falzen, wie schon vorhin bemerkt, durch die Stange d, welche mit ihrem einen Ende an dem Schlitten und mit dem andern in einem Krummzapfen c befestigt ist, auf welchem sich ein gezähntes Rad b befindet, welches durch eine Schraube ohne Ende a bewegt wird; diese Schraube ist mit der beswegenden Are aus einem Stucke. Indem solchergestalt die Schraube ohne Ende und das gezähnte Nad umgedreht werden, wird der Schlittet hin = und hergeschoben um eine Weite, die dem Arme des Krummszapfens gleich ist.

Die Stange K, die den Laufer bin : und herschiebt, geht durch eine Ruß M, ift freugformig gebogen und beweglich um einen Stift t.

Indem der Krummzapfen h durch die bewegende Are umgedreht wird, hebt oder senkt sich der Arm L dieser Stange um eine Weite, die dem Arme des Krummzapfens gleich ist. Diese Bewegung geht an den Arm K und von diesem an den Läufer über; man regulirt diese Bewegung durch höheres oder niedrigeres Stellen der horizontalen Are N, in welche der Arm L greift. Die Are N bewegt sich in den Iwingen f, f, welche auf den Ständern CC laufen und von den Presschrauben gg gehalten werden. Einer dieser Ständer ist mit einer eingetheilten Scale n versehen, um die von deren Läufer beschriebene Eurve mit Genauigkeit verlängern oder verkürzen zu können.

Die verschiedenen Operationen biefer Maschine find folgende:

1) Soll ein converes Glas nach einer vorgeschriebenen Curve geschliffen werden, so leimt man auf einen holzernen oder kupfernen Läufer I, deffen Rand vollkommen abgedreht ift, ein der Dicke und dem Durchmesser ber zu verfertigenden Linse entsprechendes Glassstück, und sorgt dafür, daß es gut centrirt ist; der Läufer wird auf das Rotationscentrum I gebracht und mittelst einer Schraube befestigt.

Die gut geebnete Reibschale wird mit vier Zapfen auf einem Plateau fest gemacht und bann auf bas Rotationscentrum bes Schlitztens gestellt, wo sie von einer Schraube gehalten wird.

Die Stange H wird so weit heruntergerückt, daß der Abstand ihres festen Mittelpunktes von der Ebene der Reibschale dem Halbemesser der gewünschten Krümmung gleich ist; hierauf hebt oder senkt man den Arm L um eine dem Durchmesser des Glases proportionirte Weite. Dreht man dann die Kurbel X, so drehen sich Reibschale und Glas in entgegengesester Richtung, der Schlitten bewegt sich horizontal hin und her, und der Läuser geht hin und her und beschreibt die verlangte Curve. So wie sich das Glas abschleift, läst man es auf die Reibschale herunter, indem man die Alhidade D mittelst der Stange E niederschraubt.

Wahrend das Glas sich schleift, berichtigt der Arbeiter mittelst einer eingetheilten Stange die Entfernung des festen Mittelpunktes von der Sbene der Reibschale.

2) Will man ein concaves Glas schleifen, so bringt man an den Laufer statt des Glases eine bauchigte Reibschale, und das Glas an die Stelle der Reibschale auf den Schlitten, befestigt beide auf ihren respectiven Rotationsmittelpunkten, und hemmt die hin und

hergehende Bewegung des Schlittens mittelst zweier Haken, nachdem man die Verbindungsstange d zwischen ihm und dem Krummzapfen sortgenommen hat. Da nun der Schlitten sestsschifteht, so hat das Glas nur noch eine Rotationsbewegung, während die Reibschale ihre zwei Bewegungen beibehalt. Da letztere immer einen Kreisbogen beschreibt, so bekommt die innere Krümmung des Glases den Abstand des sesten Mittelpunktes vom Mittelpunkte des Glases zum Radius.

Der Verfasser hat diese Einrichtung dahin abgeandert, daß er die Ure p des Plateaus q außer das Loth bringt, und es auf einer Cenztrirschraube r (Kig. 184 und 185) rotiren läßt; zugleich umgibt er das Plateau mit Kreisringen von einer der Dicke der Reibschale gleichen Breite, die in einem Doppelringe zwischen den Standern des Schlittens aufgehängt sind. Dadurch balanciren sich sortwährend sämmtliche Theile des Glases und der Reibschale und schleifen sich gleichzmäßig ab, ohne daß die Reibung an der einen Stelle stärker als an der andern ist.

3) Will man ein Planglas haben, so verfährt man gerabe umgekehrt, b. h. man hemmt die ostillirende Bewegung der Reibschale durch einen Haken u, und zieht den Stift t der Stange k aus, worzauf man die Stange in einen Ausschnitt der Docke v legt und mit einer Preßschraube x befestigt; dadurch erhält die Reibschale einen sesstern Stand und hat nun nur noch die Rotationsbewegung um ihre Ure. Endlich legt man die Communicationsstange d des Schlittens wieder ein, damit dieser seine hinz und hergehende Bewegung zurückerhalte. Bei dieser Einrichtung geht dann das Glas unter der Reibsschale fort, und schleift sich auf allen Punkten gleichmäßig ab, bis es binlänglich polirt ist.

Um sich bavon zu vergewissern, daß die Maschine gut arbeitet, hat man eine Nadel als Inder, deren abgeplattetes Ende sich auf dem Glase reibt, und dessen anderes Ende an einer eingetheilten Stale liegt, die an einem der Stånder C befestigt ist. Oscillirt diese Nadel, während sie sich auf solche Weise zwischen dem Glase und der Reibschale befindet, so gibt dies zu erkennen, daß in dem Falze des Schlittens irgend ein Fehler ist, den man dann ausbessern muß.

Vorzüglich hat man barauf zu achten, baß man ben Nanb ber Schleifschale gut abbreht; ist bieser nicht vollkommen, so rectificiet ber Arbeiter die Lage durch bas bei ben Planglafern angezeigte Mittel.

Man stellt einen großen horizontalen boppelten Trog auf bas Gestelle zum Auffangen bes aussprigenden Schmergels.

In den zum Schleifen angewandten Korpern hat der Berfaffer feine Uenderung getroffen, sondern die gewöhnlichen beibehalten.

Erflarung ber Figuren.

Fig. 180 Seitenaufriß der Schleifmaschine.

Fig. 181 Aufriß von hinten gefehen.

Sig. 182 Grundriß.

Fig. 183 Horizontaler Durchschnitt bes Schlittens.

Fig. 184 und 185 Grund = und Standriß der zum Schleifen concaver Gläfer angebrachten Verbefferung.

AA Geftelle ber Maschine; A' Trager; BB die beiden vordern Stander; CC die beiben hintern Stander, zwischen denen der Mechanismus angebracht ift; D Alhibade zur Regulirung ber Lage bes Gla= fes; E mit einem Schraubengange verfebene Stange jum Bober- ober Tieferstellen ber Ulbibabe; F geranberter Knopf auf ber Stange gum Umbrehen berfelben; G Dille mit festem Centrum; H eng in ber Dille anschließender Schaft; I Rotationscentrum bes Laufers; J holzerner gut abgedrehter Laufer; KL freugformig eingebogene Stange, mit melcher ber Laufer seine oscillirende Bewegung erhalt; M Ruß zur Aufnahme des Armes K der Stange; N Are zur Regulirung des vertikalen Urmes biefer Stange; O Schlitten; PP Kalze, in benen fich ber Schlitten bewegt; Q Rolle zur Bewegung der Schleifschale; R Schnur zum Umdrehen diefer Rolle und des Laufers; S Rolle zur Richtungs= anderung der Schnur, fest in der Mauer der Werkstatt; T Rolle des Laufers; U eine andere Rolle zwischen den Standern CC; V Spin= X Kurbel; Y Zapfen fur die Schleifschale; Z Reibschale fur Converglafer, die für Plan = und Concavglafer mit einem Plateau ver= tauscht wird.

a Schraube ohne Ende, aus-einem Stucke mit der bewegenden Are; b gezähntes Rad, durch die Schraube ohne Ende in Bewegung gesett; c Krummzapfen der Are dieses Rades; d die Stange zum Hin = und Herschieben des Schlittens; e Schraube zum Feststellen des Schaftes H in der Dille G; ff Zwingen, in denen die Are N an den Ständern CC verschoben werden kann; gg Schrauben zum Feststellen dieser Zwingen; h Krummzapfen der bewegenden Are; ii Schrauben, auf denen der Läufer seine oscillirende Bewegung erhält;

kk Zapfen ber Alhibade D; 1 Rolle, über welche die Schnur R geht; m Querbalken bes Gestelles, welcher die Zapsen ber Aren E und c aufnimmt; n eingetheilte Skale an einem der Stånder C; o (Fig. 184 und 185) Concavglas auf dem Plateau; p schräge Are des Plateaus q; r Centrirschraube dieser Are; ss Kreisringe in einem Doppelringe aufgehängt; t Verbindungsstift der Stangen K und L; u Hafen zum Feststellen des Läufers in seiner Oscillation; v Docke mit Einschnitt zur Aufnahme der Stange K; x Pressschraube dieser Docke.



## Bucher = Anzeigen.

Bei G. Baffe in Queblinburg find neu erschienen und in allen Buchhandlungen zu haben:

Der Feuersprigen = Fabrikant.

Dber Unweisung, nicht nur die gewöhnlichen deutschen Feuersprigen zweckmäßig und wohlfeil zu erbauen, sondern auch die englischen, sowie die in neuester Zeit in Unwendung gebrachten und höchst zweckmäßig befundenen Dampf=Feuersprigen zu construiren. Herausgegeben von J. A. Köllner. Mit Abbildungen. 8. Preis 12 ger.

Unterricht im Schwimmen,

nach der neuen Methode des Neapolitaners Bernardi. Zum Setbstunterricht, sowie fur alle Freunde der Schwimmkunst. Mit 12 Tafeln instructiver Abbildungen in Steindruck. Nach dem Französischen bearbeitet. 8. Preis 12 gGr.

> J. F. Rust: Das Schachspiel des Philidor;

oder Sammlung intereffanter Spiele besselben mit Unmerkungen von ihm selber und dem Herausgeber. Ein Handbuch und Rathgeber jur Schachspieler. 8. Preis 20 gGr.

Comte's kleines Handbuch der Taschenspielerkunft;

oder die Geheimnisse der natürlichen Magie, faßlich und anschaulich dargestellt. Für Dilettanten dieser Kunst, sowie zur Belustigung von Gesellschaftskreisen. Nach dem Französischen bearbeitet. Zweite, verbesserte Auflage. Mit 3 Taseln Abbildungen. 8. Preist I Thir. 12 gGr.

Ringelhardt's Kunft, alle Urten Ubguffe und Abdrücke

von Munzen, Medaillen, Cameen, Glasplasten, Kafern, Insekten ic. in Stanniol, Gyps, Schwefel, Wachs, Siegellack, Hausenblase, Leim, Ulaun, Salpeter, Metall, Glas, Thon, Holzmassen ic. auf's sauberste und vollkommenste zu versertigen, nehst Unweisung zum Abklatschen und Beschreibung der neuesten französischen Clichirmaschinen. Mit Ubbildungen. 8. Preis 12 gGr.

El. Perrot: Praktisches Handbuch der Farbenbereitung.

Ober grundliche Unweisung, alle in ber Del=, Waffer=, Tusch=, Paftell=, Emaille=, Seiben= und Wachsmalerei gebrauchliche Farben zu bereiten und anzuwenden, nebst ben in dieser hinsicht gemachten neuesten Berbefferungen und Entdeckungen. Für Farbenbereiter und Master. Zweite, verbesserte und vermehrte Auslage. 8. Preis 1 Thir. 4 ger.

Th. Gill's Handbuch für Sisen = und Stahlarbeiter.

Enthaltend Belehrungen, Eifen und Stahl nach den beften englischen Methoden zu harten und weich zu machen, zu durchbohren und zu löthen; Eisen in Stahl zu verwandeln; Bereitung des Gußstahls, Blasfenstahls und bgl. m. Aus dem Englischen übersetzt und mit Zusätzen vermehrt. Zweite Auflage. Mit Abbildungen. 8. Preis 20 aCr.

Wölfer's Modell= und Musterbuch für Metallarbeiter,

insbesondere für Eisen = und Stahlarbeiter, sowie für Mechaniker und Maschinisten. Enthaltend Abbildungen aller Arten deutscher, französischer und englischer Schlösser nehst Schließkappen, Schlüsseln, Schlüsselrauten, Schlösseln, Borzesperren, und Drückern, Geldkaften-, sehr compliciten Kassen, und Schatullen-Schlösser, Thür- und Fenzsterbeschläge, Stügen, Wetterfahnen, Laternenträger, Sitterwerk, Gezländer, Thore, Schrauben, Walzwerk, Cylinder, Rader, Gewehrschlösser, Cirkel, alle Arten Scheren (Tuch-, Schaf-zc. Scheeren), Zangen, Schraubstöcke, Federn, Pendeln, Uhren, Orehbanke und andere Maschinen. Nach dem neuesten englischen und französischen Geschmack. Von Marius Wölfer. Zweite, verbesserte und sehr vermehrte Austage. qu. Quart. Preis 1 Thir. 16 ger.

Mener's Beschreibung und Abbildung der neuesten Berbesserungen an den

Saug = und Druckpumpen

fur Brunnen, Feuersprigen und andere Wafferhebmaschinen, sowie auch fur Maschinen, die bestimmt sind, dicke Flussigeiten in die Bohe zu heben. Fur Brunnenmacher, Feuersprigen : Fabrikanten, Gurt. ler, Messingarbeiter 2c. Mit 64 Abbildungen. 8. Preis 16 gGr.

Mener's Beschreibung und Abbildung der neuesten Erfindungen und Berbefferungen in Betreff der

Wafferleitungerohren,

insbesondere der thonernen, nebst grundlicher Anweisung, sie anzufertigen, anzulegen und im besten Stande zu erhalten. Für Baumeister, Magistrate, Rohrenmacher, sowie für jeden Grundbesiger, der Wasserzleitungen zu erhalten hat, oder neue anzulegen beabsichtigt. Mit 19 Abbildungen. 8. Preis 12 gGr.

A. Lohnau: Der vollkommene Papparbeiter.

Dber praktische Unweisung, alle Urten geschmackvoller Papparbeiten auf das Sauberste zu versertigen. Ein Hulfsbuch für alle Diejenigen, welche die Kunst, aus Pappe und Papier zu sormen, erlernen oder sich darin vervollkommnen wollen. Mit 11 Tafeln Ubbildungen, 160 Kiguren enthaltend, welche nicht nur sammtliche zur
Pupparbeit erforderliche Werkzeuge, sondern auch die Auswahl geschmackvoller, nach ihren einzelnen Theilen detaillirter Gegenstände
darstellen, die zum Kormen aus Pappe vorzüglich geeignet sind.
3 weite, verbesserte Auflage. 8. Preis 1 Thr. 12 gGr.

Die Kunst, in Papiermaché,

fowie in Papier, Stein : und Leberpappe, Sagespanen 2c. zu mos belliren. Für Fabrikanten und Dilettanten. Aus dem Franzosischen übersett. Bon Lebrun. 8. Preis 10 gGr.

Handbuch der

Modellir = und Bildformerkunft.

Ober Anweisung, sowohl Statuen, als nach der Natur in Gpps, Thon, hydraulischem Kalk, Cementen, Wachs und Blei, sowie Munzen, Cameen, und andere Gegenstärde in Mastir, Schwefel, Talk, thierischen Gallerten, Leim und Brodkrumen zu modelliren. Nebste einer Anleitung, Holz, Horn und Schildpatt zu pressen und erhabene Arbeit darauf hervorzubringen. Aus dem Französischen übersetzt. Von Lebrün. Mit 1 Tafel Abbildungen. 8. Preis 1 Thir.

Von der vortheilhaftesten Verkohlung des Holzes

in Meilern, mit besonderer Rucksicht auf das in der Grafschaft Stolzberg = Wernigerode übliche Verfahren. Nebst einer Abhandlung über den Nutzen der Wasserdämpfe beim Hohosenproces, als Widerlegung einer andern, worin den Wasserdämpfen bei jenem Process ein Nachteil zugeschrieben wird. Von F. Frentag. Mit 10 Abbildungen. gr. 8. Preis 1 Thlr. 16 gGr.

Die Dampfheizung

und ihre Bortheile fur die Industrie, Saus = und Landwirthschaft. Oder Anweisung', die Wafferdampfe zum Seizen, Rochen, Destilliren, Bleichen, Farben, Gerben, Bierbrauen, Zeugdrucken zc. zu benugen. Nebst Beschreibung und Abbildung aller dazu erforderlichen Apparate. Für Besiger von Fabriken aller Art und alle diejenigen Geschäfttreisbenden, welche viel heißes Wasser consumiren, sowie für größere Haus-

und Landwirthschaften. Bon 3. U. Foliner. Mit 3 Tafeln Ubsbildungen. 8. Preis 18 gGr.

Bilh. Pool: Der praktische Feuer = und Ofenbaumeister.

Ober grundliche Unweisung, alle Arten von Feuerungsanlagen und Defen nach den neuesten Erfindungen und Berbesserungen zu erbauen. Ein nügliches Handbuch für Bau= und Maurermeister, Bauherren, Fabrik = und Hausbesiger, sowie für Eisengießereien. Zweite, verbesserte und vermehrte Auflage. Mit 377 Abbildungen. 8. Preis 1 Thir. 20 gGr.

Handbuch für Kammmacher.

Oder Unweisung, alle Urten geschmackvoller Kamme nach ben neuesten Berbesserungen zu verfertigen, das Horn zu bearbeiten und schon und bauerhaft zu farben, u. dgl. m. Nebst Abbildungen moberner Defisse zu Damenkammen. Herausgegeben von Heinrich Pag. Mit 8 Tafeln Abbildungen. 8. Preis 20 gGr.

Ub. S. Chrhard: Unweifung zur Verfertigung und Anwendung bleifreier

### Glasuren

fur alle Arten irdener und eiserner Geschirre. 8. geh. Preis 8 gGr.

Belehrungen über bie Unlegung und Conftruction ber verschiedenen Urten von

Eisenbahnen.

Nach den neuesten Grundsagen dargestellt. Gine Schrift fur Alle, die ein Interesse daran finden und sich über diesen Gegenstand naher belehren wollen. Herausgegeben von Dr. Aug. Ruhn e. Mit meh= ren Abbildungen. 8. Preis 12 gGr.

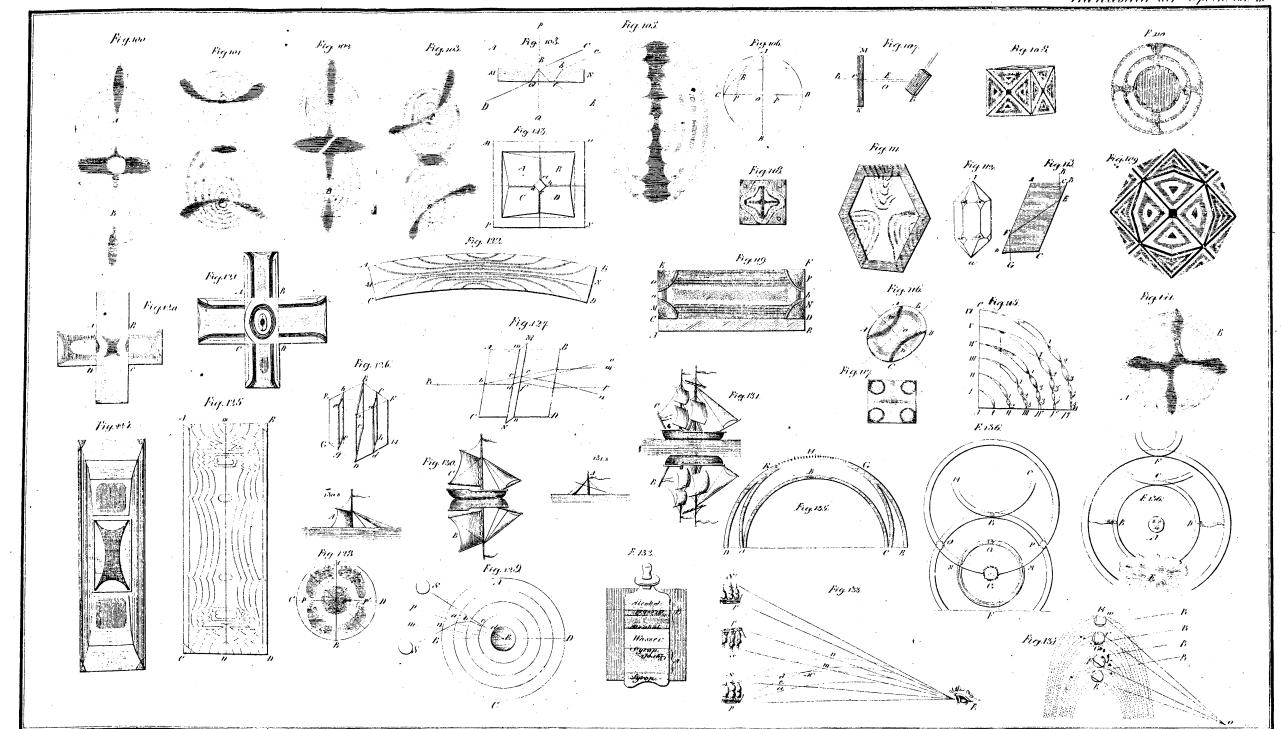
Die Fabrikation der Schwefelfaure,

nach den neuesten frangosischen und englischen Methoden und Berbefs ferungen. Nach Papen und Cartier bearbeitet. Mit Abbilduns gen. 8. Preis 12 gGr.

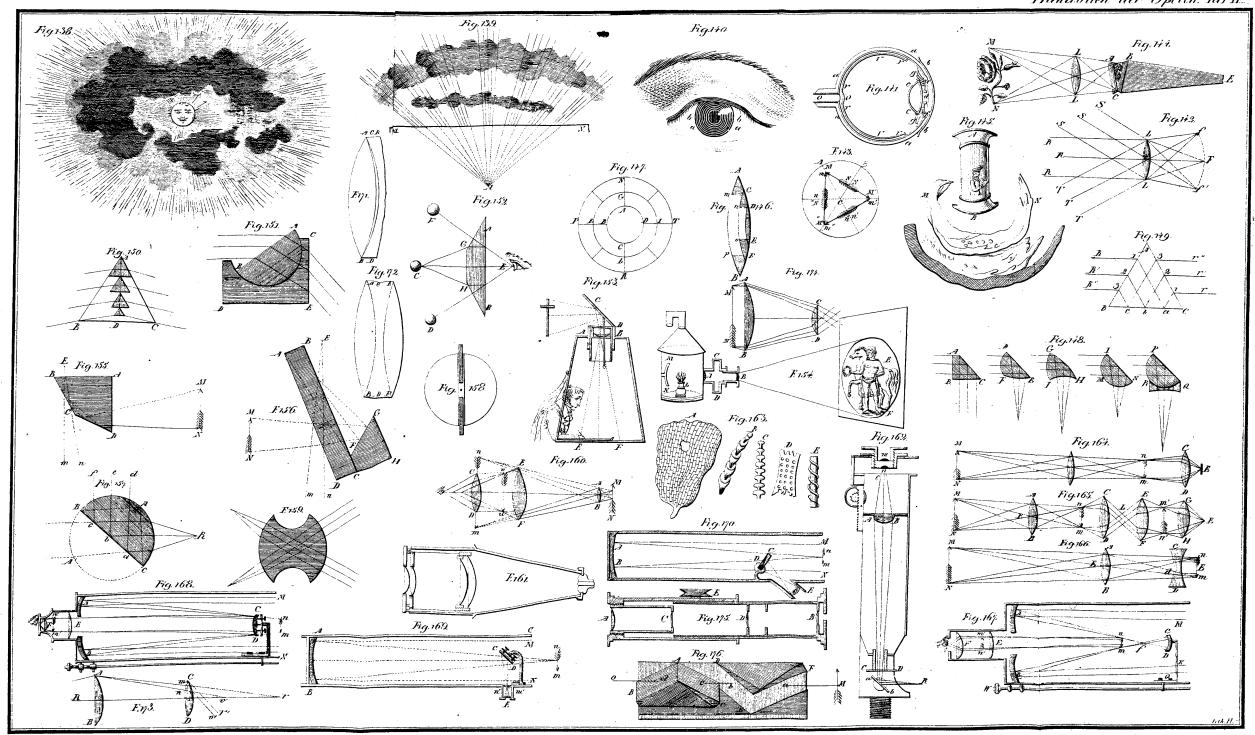
> neber die Erzeugung des Roh = und Stabeisens

in England, befonders aber in Sudwales. Aus dem Englischen von Dr. E. Hartmann. Mit einer lithographirten Tafel. gr. 8. Preis 18 g.Gr.

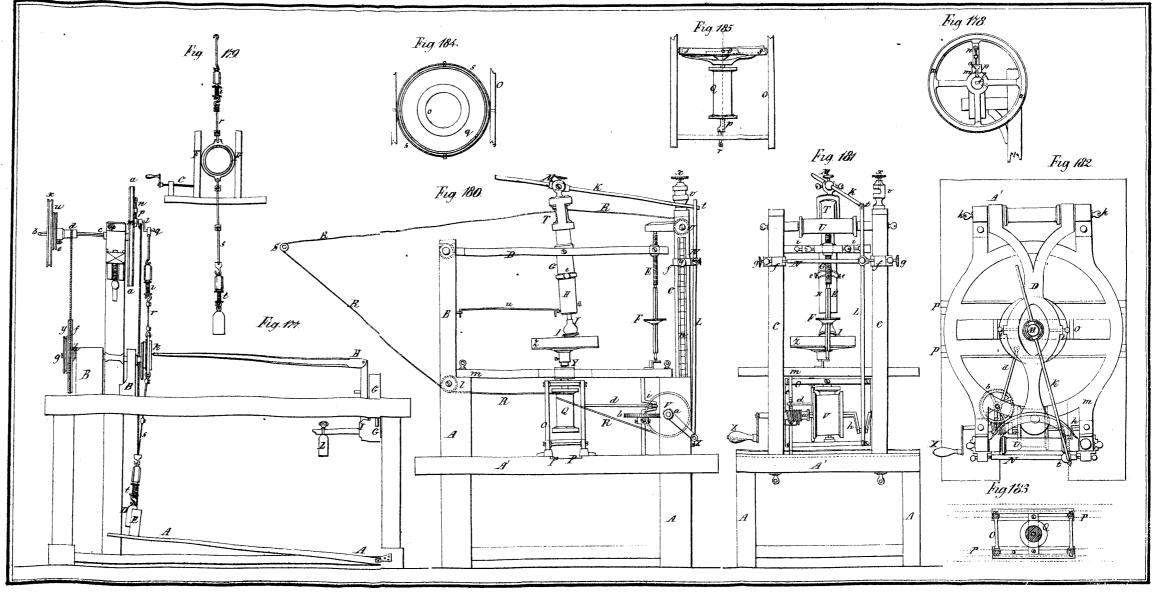














ROTANOX oczyszczanie lipiec 2008 **KD.1003** nr inw. **1570**