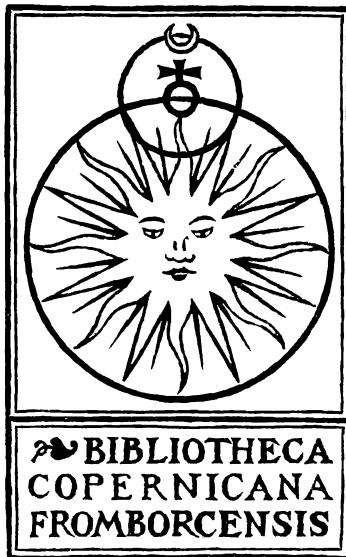
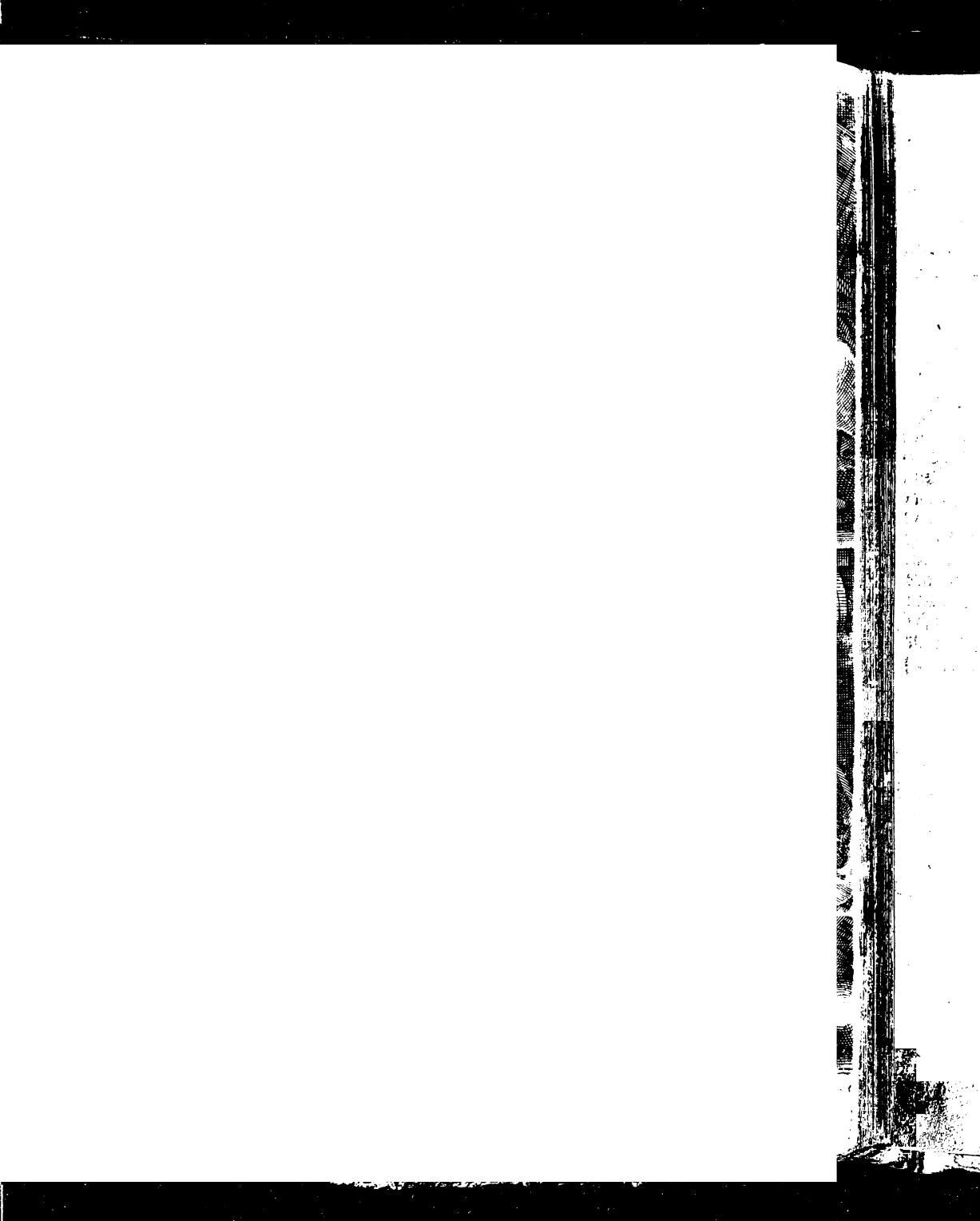


Mit 16 Beibl.

59 - 74



*B. H. 28.*  
SD 165 - 183





17.

























10 circa alterum terminum tardissimum, quo in loco maxima  
 vnius poli ad alterum fit appropinquatio. Sed supra  
 posuimus, per motum æquinoctialis saluari motus stellæ  
 rum fixarum, & diuersitatem annuae quantitatis ab æquis  
 noctis, & huius poli sunt vertices terræ, à quib. poli eleva  
 tiones suinuntur. Vides igitur, ut te Doctiss. D. Schos  
 nere, obiter moneā, quales hypotheses seu Theorias motu  
 um obseruationes exigant. Verū adhuc clariora testis  
 monia audies. Porrò assumit D. præceptor minimam  
 obliquitatem 23 grad. 28 min. futuram, cuius ad maxis  
 mam sit differentia 24 minutorum. Ex his constituit  
 geometrice tabulam minutorum proportionalium, vt maxima  
 eclipticæ obliquitas, inde ad omnes ætates elicipoſſit.  
 Sic fuere minutaproportionalia tempore Ptolemaei 58: Al  
 bategnij 24: Arzahelis 15: nostra ætate 1. His ad 24 min.  
 differentiæ facta parte proportionali, patet mutationis obli  
 quitatis certam regulam esse deprehensam.

In Solis motu, cū circa anni fluxū instabilēq; quantitatē De eccen  
 onis difficultas verlef, prius de apogij et eccentricitatis mu tricitate  
 tatiōe dicendum, vt omnes causas inæqualitatis anni ad & motu  
 struamus: Quas tamen omnes regulares & certas ostendit D. præceptor, assumptis Theorijs ad hoc accommodatis. Apogij

Cum Ptolemæus statueret apogium Solis fixum, ma Solis,  
 luit vulgatam recipere opinionem, quām suis credere obſer  
 uationibus, quæ parum fortassis à vulgata differebant.  
 Sed vt certa tamen conjectura ex ipsius narratione elicetur,  
 constat eccentricitatem circa Hipparchum, nempe per cc ante  
 ipsum annos, talium partium. 417 fuisse, qualium quæ ex  
 centro eccentrici est 10000. Ptolemaei autē ætate earundē  
 414, Arzahelis( cui potiorem fidem etiam Regiomontanus  
 noster tribuit) ex maxima æquatione 546 ferè fuisse co  
 stat, sed nostro tempore 323 siquidem maximam æquatio  
 nem non maiorem 1 grad. 50  $\frac{1}{2}$  min. se deprehendere D.

præceptor affirmat. Deinde cum diligentissime perpende  
 ret motus absidū Solis et reliquo orum planetarum, primum  
 inuenit, vt etiam ex prædictis vides, peculiaribus motibus



absidas sub sphæra stellarum fixarum procedere, nec plus conuenire, ut uno motu apparentes motus stellarum fixarum & absidum, nec non mutationis obliquitatis ab una causa dependere affirmemus, & si quis vestrorum artificium, qui rōur & utopatōrū planetarum motus referunt, una eadem tō machinatione singulorum planetarum motus et apparentias effingere conetur. Aut quis pedem, manum & linguam ab eodem musculo, & vi motrice eadem suas omnes actiones perficere, defendendum præsumeret. Attribuit ita qd D. præceptor apogio Solis duos motus, mediū scilicet et differentem, quib. sub octaua sphæra moueatur. His accedit, quod cum æquinoctium verum æquali & diuerso motu in antecedentia signorum moueatur, Solis & reliquorum planetarū apogia, quemadmodum stellæ fixæ, postponantur: Quare ut omniū ætatū obseruationes, consentienti libi invenient lege responderēt, tres istos motus à se inuicem discernere coactus est.

Hæc vt intelligas, assumas maximam eccentricitatem 417, minimam 321 futuram, & differentia sit 96 partium, diameter scilicet parui circuli, in cuius circumferentia ab ortu ad occasum centrum eccentrici moueatur: à centro igitur mundi ad centrum huius partui circuli 269 partes erunt. Omnes autem hæ partes, ut mox dictum est, talium sunt, qualium quæ ex centro eccentrici 10000 partium. Habes machinationem, quam ex tribus supera recitatis eccentricitatibus inuestigavit, simili prorsus ratione, quemadmodum ex tribus Lunæ eclipsibus, æquales ipsius motus, diuino certe inuento corrigitur. Porro statuit centrum eccentrici revolutionem confidere, æquali velocitate, qua, & omnis mutationis obliquitatis diuersitas redit. Atq; hæc res digna profecto est summa admiratione, quod tanto, et tam mirabili consensu perficitur.

Ante nativitatem Domini LX ferè annis erat maxima eccentricitas, atq; eodem etiam tempore maxima Solis declinatio, & qua ratione una, simili & prorsus non alia reliqua quoq; decrevit, ut saepius maximam mihi in varia rerum mearum fortuna, hic & item alijs id generis Naturæ lusus mitigas

tigationem adferant, ægrumq; animum suauissime leniant.

Addam et vaticinium aliquod. Omnes Monarchias in Ad monæ tæpisse videmus, cū centrum eccentrici in aliquo insigni hunc censius parui circuli loco fuit. Sic cum Solis esset maxima eccentricitas Romanum Imperium ad Monarchiam declinavit, & quemadmodum illa decrevit, ita & hoc tanq; consenserunt tri eccentricas trici Monarchias defecit, atq; adeò evanuit. Cum perueniret ad quadratum, terminum, terminumq; mediocrem, lata est lex Mahometica, incepit mundi pit itaq; aliud magnum imperium, & velocissime ad monæ mutari, tus rationem crevit. Iam in centum annis, cum minima futura est eccentricitas, hoc quoq; imperium suam cōficeret periodum, ut iam circa ista tempora in summo sit fastigio, à quo seque velociter, Deo volente, lapsu grauiore ruet.

Centro autem eccentrici ad alterum terminum medium perueniente, speramus ad futurum Dominum nostrum Iesum Christum. Nam hoc in loco circa creationem Mundi fuit, nec multum discrepat hæc computatio à dicto Eliæ, qui diuino instinctu, Mundum VIM tantum annos duratus rū vaticinatus est, quo tempore duæ ferè revolutiones peraguntur. Ita apparet hunc paruum circulum verissime rotam illam fortunæ esse, cuius circumactu, mundi Monarchiae initia sumant, atq; mutentur. In huncenim modum, summa totius historiæ Mundi mutationes, tanq; hoc circulo in scriptæ conspiciuntur. Porro qualia illa imperia esse debuerint, æquis ne legibus, an Tyrannicis constituta, quomodo ex magnis coniunctionibus & alijs eruditis conjecturis deprehendatur à te breui, Deo volente, corām audiam.

Porro dum centrum eccentrici descendit versus centrum vniuersi, consequaneum est, centrum parui circuli secundum signorum consequentiam, singulis annis Aegyptijs per 25 ferè secunda procedere. Et quia centrum eccentricum à summa distantia in antecedentia mouetur, æquatio respondens mouit anomalia temporis propositi, à medio motu subtrahitur, donec semicirculus compleatur, in reliquo vero additur, vt verus Apogij motus libeatur.

Maxima autem æquatio inter apogium verum et medium

**Geometrice, ut conuenit, ex predictis deducta est 7 grad.**  
24 min. reliqua, ut fieri solet, pro ratione centri eccentrici in  
hoc paruio circulo sunt constitutae. Motum diuersum cer-  
tum habemus, quia sunt tria loca data, de medio motu est  
aliqua dubitatio, quia non habemus ad illa tria loca, veram  
apogij Solis sub Ecliptica positionem, id est proprias errorem,  
qui inter Albategnium & Arzahellem incidit, ut refert Regiomontanus  
noster lib. iii propositione xiij Epitomes.

**Albategnius** nimis libere abutitur mysterijs Astronomiae,  
ut multis in locis videre est. Si hoc in constitutione apogij  
Solis quoque fecit, ut demus sanè eum certum tempus & qui-  
noctū habuisse, quia tamen impossibile est, ut etiam Ptolemeus  
testatur, substitutioni tempora præcise instrumentis constituere,  
siquidē unum minutum declinationis, quod certè facile sen-  
sum effugit, nos quatuor ferè gradibus hoc loco defraudare  
potest, quibus quatuor respondent dies, quō potuit locū a  
pogij Solis constitueret. Si processit per loca eclipticæ inter  
media, ut propositione xiij eiusdem tertij Regiomontanus  
tradidit, parum certiori argumento vñus est. Quod era  
go errauerit, sibi imputet, qui eclipses elegit non circa apogia  
um, sed circa longitudines medias eccentrici Solis contin-  
gentes, vbi apogium Solis per sex grad⁹, & vero ipsius loco  
collocatū, nullum notabilem in eclipsib. errorem induere  
potuit. Arzahel, referente Regiomontano, 402 obserua-  
tiones se habuisse gloriatur, & ex hoc apogij locum consti-  
tuisse, cōcedimus ista diligentia veram quidem eccentricitas  
eum reperisse, sed cū non patet eum eclipses Lunæ circa ab-  
sidas Solis adhibuisse in consilium, nihil magis ei assentien-  
dum appetet, in summæ absidis constitutione, quam Alba-  
tegnio. Hic vides quanto cum labore D. præceptorj  
enitendum fuerit, ut medium apogij motum constitueret.  
Ipse per XL ferè annos in Italia, & hic Varmiae eclipses &  
motum Solis obseruauit, atque elegit hanc obseruationem,  
qua constituit anno Domini M D XV apogium Solis

$\frac{6}{3} \frac{2}{3}$  Cancri grad. obtinuisse. Deinde omnes eclipses in Pro-  
lemino examinans, & ad suas quas ipse diligentissime obser-  
uauit

uauit conferēs mediū apogij annuum motū, à stellis quidē fixis 25 ferē secundorū, ab æquinoctio autē medio m. 15 secun-  
ferē esse cōstituit, atq; hac ratione per utrumq; motū mediū  
& diuersum, vera præcessiōe adh̄ibita, colligitur, quod  
verus apogij locus ab æquinoctio vero Hipparchi quidē  
tempore in 63 grad. fuerit, Ptolemæi  $64\frac{1}{2}$ , Albategniī  
 $76\frac{1}{2}$ , Arzahelis 82, nostra autē ætate cū experientia omnia  
consentire. Hæc profecto melius conueniunt, quām Alfon-  
sina, quib. apogium Solis in 12 Geminorum Ptolemæi  
tempore fuisse constituitur, nostro in principio Cancri, ad  
Arzahelis sententiam nos duob. gradibus propius accedis-  
mus. Albategniī loci apogij iuxta illos cōputatio 1 grad.  
superat, nos ab eo nō immerito 6 gradib. deficimus. Nam  
D. Doctor, præceptor meus, minime à Ptolemæo, & suis  
obseruationib. discedere potest, tum quia suas oculis suis vi-  
dit, & deprehendit, tum etiam quia cernit uin madiligentia  
& per eclipses, Solis Lunæq; motus Ptolemæum ad  
amissionem examinasse, certosq; quo ad eius fieri potuit, consi-  
stuitisse. Quod autē ab eo vno gradu ferē differre cogi-  
tur, id nos motus apogij, quod ipse fixum putauit, edocue-  
it, quare et minorem hoc in loco examinandi curam adhis-  
buit.

Habes quæ sit D. præceptoris mei de motu Solis sen-  
tentia. Composuit itaq; tabulas, quibus omni tempore  
proposito, verum locum apogij Solis, veram eccentricitas  
tem, verasq; æquationes, æquales Solis motus ad stellas fixas &  
æquinoctia media, vnde verum Solis locum corres-  
pondente cū omnium ætatum obseruationibus collig-  
atur. Hinc manifestum est, tabulas Hipparchi, Ptolemæi,  
Theonis, Albategniī, Arzahelis, & ex his aliqua ex parte  
conflatas Alfonsinas temporaneas solummodo esse, & ad  
summum cc annos durare posse, donec videlicet notabilis  
diuersitas quantitatis anni, eccentricitatis, æquationis &c.  
contingat. Id quod simili certa ratione in motibus etappa-  
rentijs reliquorum planetarum accidit. Non immerito igit  
tur D. Doctoris, præceptoris mei Astronomia, perpetua

B iii vocari

vocari poterat, ut omnium æratum obseruationes testantur, & procul dubio posteritatis obseruationes confirmabunt. Cæterum motus suos & loca absidum à prima stella Arietis computat, cum à stellis fixis motuum sit æqualitas, deinde præcessione vera addita, quantum singulis æratibus, vera planetarum loca, ab æquinoctio vero distiterint, colligit & constituit. Quòd si talis paulò ante nostram æstatem rerum celestium doctrina extitisset, nullam Picus in octavo & nono libro occasionem, non solum Astrologiam sed & Astronomiam impugnandi habuisset. Ipsi enim indies videmus, quemadmodum notabiliter à veritate communis calculus discrepet.

**Quantus** Plerique in emendatione Calendarii, diuersas etiam quantitatibus anni, ab authoribus constitutas, sed confuse, enumerant: ni ab æ neç quicq; determinat, quod certe mirum in tantis Mathematicis. Vides autem doctiss. D. Schonere, quatuor, ex prædictis, causas inæqualis motus Solis ab æquinoctijs. In æqualitate præcessionis æquinoctiorum, inæqualitatē motus Solis in ecliptica, decrementū eccentricitatis, deniq; apogij duplii de causa progressum. Quare et iisdem de causis, annum ab æquinoctijs minime æqualem esse posse. Ptolemaeo quidem facile ignosci potest, quòd æqualitatem ab æquinoctijs sumendam posuit, cum stellas fixas in consequentia moueri, locumq; apogij fixum statueret, neç eccentricitatem Solis decrescere. Quomodo autem alij se excusare velint, ego non video. Etsi namq; concederemus eis, stellas et apogium Solis eodem motu in signorum consequentiam ferri, nihilq; propterea de tempore ab æquinoctio vero, in rei veritate mutari, sed potius propter instrumentorum defectum, omnem (quod tamen dicere, nostra æstate foret absurdissimum) diuersitatem contingere: siquidem apogij Solis progressus, parum admodum quantitatē anni mutat. Tamen non ideo sequetur, Solem regulariter ad æquinoctium verum semper æquali tempore redire, quemadmodum Lunam dicimus regulariter ab apogio medio Epicycli elongari, ad idemq; æquali tempore reverti, ut Doctiss. Marcus Beneventanus ex Alfonso in orum sententia refert. Nam cum certè eccentricitatem Solis, non possimus

possimus negare non mutari, ipsi viderint, quomodo affirmant, propter mutationem anguli diuersitatis à motu medio, anni quantitatem ab æquinoctio obseruatam non mutari. Ego profectò reipublicæ & studioris omnibus, quibus D. Doctoris, præceptoris mei labor profutus est, plurimum gratulor, quod nos certam diuersitatis anni rationem habeamus. Sed ut hæc omnia facilius animo perspicias Doctiss. D. Schonere, en tibi ob oculos idem in numeris propono, ut his deniq; quæ supra promisi, respondam.

Sit Sol in puncto vernalis æquinoctij medijs, quod tempore obseruationis æquinoctij autumnalis ab Hipparcho factæ, anno ante nativitatē Domini cxlvii trib⁹ grad. 29 min. primam stellam Arietis præcedebat: Sol procedebat ab eodem puncto octauæ sphæræ, ut in anno sidereo (scilicet ccclxv dieb., xv minutis, xxiiii secundis ferè) ad idem punctum revertatur. Quia autem æquinoctium medium in anno sidereo Soli procedit obuiam per 50 ferè secunda, sic ut Sol prius ad punctum vernalē medium perueniat, qd ad locum unde digressus fuit, ubi videlicet Sol & æquinoctium medium in eodem eclipticæ punto coniuncti erant. Minor igitur annus ab æquinoctio medio quam sidereus, qui ex nostris hypothesibus ccclxv dies rū xiij m, xxxiiij secun. ferè esse colligitur. Sed si inquiramus quot dies, & partes diei respectu æquinoctij medijs, in cclxxxv annis, qui sunt inter Hipparchum & Ptolemaeū excrescant, inueniemus lxix dies ix min. ferè: deficerent itaque dies vi minuta si singulis annis quartā diei partem excrescere assumerem⁹. Perpendamus igitur et reliquas causas, denec unum tantum diem minus  $\frac{1}{20}$  diei defiderari reperiamus.

Tempore obseruationis Hipparchi, æquinoctium verum præcedebat æquinoctium medium secundum signorum antecedentiam, 21 minutis eclipticæ stellæ ferè, in quo puncto tunc Sol erat. Sed tempore Ptolemaei sequebatur æquinoctium

noctium verum ipsum medium 47 ferè minutis. Igitur, cū Sol tempore Ptolemæi peruenisset ad 21 minutum ante punctum æquinoctij mediū, vbi Hipparchi tempore æquinoctiale verum reliquerat, non erat æquinoctium, neq; cum peruenit ad æquinoctium medium, sed postea illud per 47 minu. transcendit, in centrum terræ, vt Plinius loquitur, incidit, in locum videlicet æquinoctij veri. Fuerunt igitur Soli 1 grad. 8 mi. ascendenda quic arcū motu vero 1 die 8 mi. confecit. Hoc seruo ad latus, & perpendo quantū angul⁹ diuersitatis hoc in loco decreuerit, & inuenio illi vnum ferè minutum diei correspondere, patet itaq; diebus ab æquinoctio medio cōputatis, tempus 1 diei 9 mi. accedere, quare & recte Ptolemæum prodidisse inter suam et Hipparchi obseruationem à vero æquinoctio ad verum, clxxxv annos, lxx dies, xvij minuta esse. Proinde & Ivij diei minuta deficere, quod etiam ex subtractione 1 diei 9 minu. de η dieb. vi minutis, supra respectu æquinoctij mediū desideratis, innoteſcit.

Verum dicamus de defectu 7 dierum inter Ptolemæum & Albategniū, quod ideo est illustre, quia maius est temporis inter uallum, nempe dcclii annorum: quare & omnes causæ magis erunt conspicuæ. Tempore Ptolemæi æquinoctium medium, præcedebat ipsam primam stellam Arietis 7 grad. 28 ferè min. in signorum antecedentiam. AEquinoctio autem medio, subinde Soli obuiam eunte, vt dictum, factum est, vt in annis intermedij inter Ptolemæum & Albategnium clxxx dies 14 min. ferè per additamenta respectu æquinoctij mediū excrescerent. Deficient igitur v dies, 31 min. si tempus ad æquinoctium medium, ad id conferamus, quod exultat cum in quatuor annis vnu dies colligitur. Cæterum Sol tempore Ptolemæi æquinoctium verum in 47 min. post æquinoctium medium in signorum consequentiam reliquerat. Albategnij autem ætate æquinoctium verum in 22 min. ante æquinoctium medium in signorum antecedentiam erat. Prisus igitur Sol ad æquinoctium verum, quam ad medium, vel vbi æquinoctiale verum reliquerat venit, quod est

cons

contrarium priori exemplo. Quantum itaq; temporis vni grad. 9 min. respondebit, tantū de diebus respectu æquinoctij medij decedet, et residuo, nempe v diebus. xxxi mi, accedet: et quia eodem modo cū differentia anguli diuersitatis propter eccentricitatis decrementū, cui xx diei minuta respondent, agendum: vnu dies, xxx min. propter mutationem anguli diuersitatis & inæqualem præcessionis motum, reliquis duabus inæqualis motus Solis causis admixtis, tempore mediocri decedent. Et additamentum verum à tempore Ptolemæi ad Albategnij obseruationis tempus clxxviij dies rum xlviij min. exibit. Sed idem decrementum adiunctum v diebus xxxi min. monstrat viij dies et i min excidisse. Quod ostendendum erat. Tantæ molis erat, tali ratione stellarum fixarū & Solis motus restituere, q; ex motu eoſ colligantia, vera annuaæ quantitatibus ab æquinoctijs ratio colligi posset. Regnum itaq; in Astronomia doctis, viro, D præceptorí meo, Deus sine fine dedit. Quod Dominus ad Astronomicæ veritatis restorationem gubernare, tueri et au gere dignetur, Amen.

Statui tibi breuiter Doctiss. D. Schonere integrā stationem motus Lunæ & reliquorum planetarum, quemadmodum stellarum fixarum et Solis conscribere, vt quæ vtilitates ex D. præceptoris libris ad studiosos Mathematicæ totamq; posteritatem, veluti ex vberrimo fonte promanaturæ sint, intelligas. Verum cum viderem mihi opus in præsentiarum nimis excrescere, peculiarem hæc de re Narrationem instituendam duxi. Quod igitur his tanq; præcurre, viamq; præparare necessarium putauero, hoc loco expediām. Et hypotheses, motus Lunæ & reliquorum planetarum generalia quædam inspergam, quo & de toto hoc opere maiorem spem concipias, & quæ eum coegerit necessitas ad alias assumendas hypotheses seu Theorias perspicias.

Cum in principio nostræ Narrationis præmisserim D. præceptorem suum opus ad Ptolemæi imitationem instituere, mihi amplius nihil quasi relictum esse video, quod de ipsius emendandi motus ratione apud te prædicem. Siquidem Ptolemæi indefatigabilem calculandi diligentiam, quasi supravires humanas obseruationum certitudinem, et veredi

uinam rationem omnes motus et apparentias perscrutandi,  
exequendiq; ac postremo tam ubiq; ipsius inter se consentientem  
tem docendi & demonstrandi Methodū nullus, cui quidem  
Vrania est propitia, satis admirari & prædicare potest.

In hoc autem è D. præceptorí meo maior, quām Pro  
lemæo labor incumbit, quod seriem & ordinem omnium  
motuum & apparentiarum, quem obseruationes i M. anno  
rum, tanq; præstantissimi Duces in latissimo Astronomiæ  
campo explicant, in certam sibiq; mutuo consentientem rati  
onem seu harmoniam colligere cogitur: cum Ptolemaeus vix  
ad quartam tanti temporis partem veterum obseruationes,  
quib; se tuto committeret, haberet. Et cum àn̄o 77 xp̄ov⁹  
vero Deo, & præceptore legum politiæ cœlestis, errores A  
stronomiæ nobis apperiantur. Siquidem insensibilis, vel  
etiam neglectus error, in principio constitutionis hypothesi  
um, præceptorum & tabularum Astronomiæ, procedente  
tempore sese aperit, aut etiam in immensum propagatur. D.  
Doctori præceptorí meo, non tam instauranda est Astrono  
mia, qd de integro exædificanda. Ptolemaeus potuit ple  
rasq; veterum, vt Timocharis, Hipparchi, & aliorum hypo  
theses, ad seriem oīs diuersitatis motuū, quæ sibi ex tantillo  
obseruationum tempore elapso nota erat, satis concinne ac  
commicare. Ideo recte et prudenter, quod & plausibilius  
erat, eas elegit hypotheses, quæ & rationi, nostrisq; sensib.  
magis consonæ esse videbant, & quib; summi ante eū artifices  
uisi fuerant. Cū autem omnium artificum obseruationes &  
cœlum ipsum ac Mathematica ratio nos conuincant, quod  
Ptolemaei & communes hypotheses, nequaq; ad perpetuam,  
sibiq; inuicem consentientem colligantiam et Harmoniam re  
rum cœlestium demonstrandam, & in tabulas ac præcepta  
colligendam sufficient, necesse fuit vt D. præceptor meus nos  
vas hypotheses excogitaret, quib; videlicet politis, tales mo  
tum rationes Geometrice & Arithmetice bona consequentia  
deduceret, quales veteres & Ptolemaeus oīl 77 07 19 47  
3ματι in altum elevati depræhenderunt: qualeſq; hodie veter  
um vestigia colligentib; in cœlo esse, diligentes obserua  
tiones ædocent. Sic nempe in posterum videbunt studiosi,  
quem Ptolemaeus, & reliqui veteres authores usum habeant,  
quo

quo eos haec tenus tanque ex scholis exclusos, reuocent, et in pris-  
titum honorem, veluti postliminio retrorsos restituant.  
Poëta inquit, Ignoti nulla cupido. Ideo non mirum, quare  
Ptolemæus haec tenus cum tota vetustate in tenebris neglectus  
iacuerit, quemad, procul dubio ei tu opt. D. Schonere, cum  
alij item bonis, doctisque viris saepius doluisti.

Ratio Eclipsium vel vnicæ Astronomiae honorem apud De Lus-  
imperitum vulgus tueri videtur. Hæc autem quam hodie næ moti  
à communī calculo & in tempore & prædicenda quantitate bus con-  
discrepet, indies videmus. Cum verò accuratissimas Pto-  
lemæi & aliorum optimorum authorum obseruationes mi-  
nimè in constituendis tabulis Astronomicis, quod quosdam  
facere videmus, tanque falsas & reprobas reiçere debeamus, rales, cū  
nisi manifestum aliquem arguente ætate errorem iegreßisse de- nouis e-  
præhendamus. Quid enim magis est humanum, que falli ius hypo-  
non nunque & decipi, vel etiam specie recti, præfertim in diffi-  
cilius istis reb., abstrusissimis, & nequaque obuijs. In Lunæ  
motu demonstrando assunt D. præceptor meus huiusmodi  
Theorias & motuum rationes, quib. veteres excellentissi-  
mos philosophos, minime in obseruationib. suis coecos fui-  
sse appareat. Quapropter sicut supra anni ab æquinoctijs  
sumpti augmentum & decrementum regulare esse ostendi-  
mus, ita ex diligentí quoque Solis et lunæ motus examinatio-  
ne deduci poterit, quæ singulis ætatib. veræ Solis, Lunæ, et  
Terræ à se inuicem distantia, quaque ratione diametri Solis,  
Lunæ & vmbrae diuersis temporib. aliter atque aliter repertæ  
fuerint, vt certa insuper etiam diuersitatis aspectum Solis et  
Lunæ ratio haberetur.

Regiomontanus noster libro v propositione xxij, in-  
quit. Sed mirum est, quod in quadratura, Luna in perigio  
epicycli existente non tanta appareat, cum tamen si integra lu-  
ceret, quadruplam oporteret apparere ad magnitudinem,  
quæ appareat in oppositione, cum fuerit in apogio Epicycli.  
Senserunt & idem Timochares & Menelaus, qui semper in  
obseruationib. stellarum eadem Lunæ diametro vtuntur.  
Sed & D. præceptorem meum experientia docuit diuersitas  
aspectus, & quantitates corporis Lunæ, in omni ipsius à  
Sole distantia, parum vel nihil differre ab his, quæ in coniunc-

Azione & oppositione contingunt, ut manifestum sit Lunæ  
minime talem, ut receptum, eccentricum tribui posse. Po-  
nit itaq; quod Lunæ orbis, Terram cum adiacentib. Ele-  
mentis complectatur, cuius deferentis centrum, sit centrum terræ,  
super quo æqualiter centrum epicycli Lunæ deferens feratur.  
Illam autem secundam diuerterat, quam a Sole Luna habe-  
re videtur, ita saluat. Assumit Lunæ corpus epicyclo epi-  
cydi homocentrici moueri, hoc est, primo, qui ferè in con-  
iunctione & oppositione apparet epicyclo, alium paruum,  
Lunæ corpus deferentem epicyclum, affingit. Proportio-  
nem autem diametri primi epicycli, ad diametrum secundi si-  
cut 1097 ad 237 esse demonstrat. Cæterum talis est motu-  
rum ratio. Circulus declivis, suam, ut antehac, motus ratio-  
nē obtinet: nisi quod eiusdem æqualitatē à stellis fixis habet.  
Deferens, qui & concentricus, mouet regulariter & æqualiter  
super suo centro (scilicet terræ) similiter æqualiter & regula-  
riter à linea medijs motus Solis discedens. Epicyclus pri-  
mus, etiam super suo centro uniformiter, parui et secundi epicy-  
cli centrum, in superiori parte in antecedentia, in inferiori in  
consequentia deferendo, circumvoluitur. Ponit autem  
istum motum ab apogio vero, quod in superiori parte epis-  
cycli primi linea ex centro terræ, per centrum eiusdem in cir-  
cumferentiam erecta ostendit, æqualem & regularem esse.  
Luna autem incircumferentia parui & secundi epicycli etiam  
regulariter & æqualiter mouetur, æqualiter ab apogio vero  
parui epicycli discedens, quod videlicet à linea exente à cen-  
tro primi epicycli, per centrū secundi in ipsius circumferentia  
ostenditur. Atq; huius motus haec est regula, ut ipsa Luna  
bis in suo paruo epicyclo, in una deferentis periodo reuoluat-  
ur, quo tamen in omni coniunctione et oppositione Luna in  
periglio parui epicycli, in quadraturis autem in apogio eius-  
dem reperiatur. Hæc est machinatio seu hypothesis, qua D.  
præceptor omnia prædicta inconuenientia excludit, et quam  
omnibus apparentijs satisfacere ad oculos ostendit, quemad-  
modum etiam ex tabulis ipsius est colligere.

Porrò Doctiss. D. Schonere, quemad, nos hic in Luna ab  
æquante liberatos esse vides, & tali insup Theoria assumpta,  
quaæ experientiæ et omnib. obseruationib. correspondet.

Ita etiam

Ita etiam in reliquis planetis æquantes tollit, tribuenis cuius-  
bet trium superiorum vnum solummodo epicyclum et eccen-  
tricum, quorum vterque super suo centro æqualiter mouetur  
& pares planeta in epicyclo, cum eccentrico revolutiones fac-  
iat. Veneri autem & Mercurio, eccentricum eccentrici.

Quod enim planetæ directi, stationarij, retrogradi, propins  
qui & remoti terræ &c. singulis annis conspiciuntur, per alia  
um insuper, quam ex superiorib. adstruitur, regularem tellus  
ris globi motum fieri posse demonstrat. Qui est, ut Sol va-  
niuersi medium occupet, Terra autem loco Solis in eccentricis  
co, quem orbem magnum appellare placuit, circumferatur.  
Atque profectò diuini quiddam est, quod unius terreni glo-  
bi regularib. et æqualib. motibus certa rerum cœlestium ra-  
tio dependere debeat.

Primum autem, ut terræ mobilitate apparentias Principia  
in cœlo plerasq; fieri posse, aut certè commodissime les ratios  
saluari, assumeret, eum, æquinoctiorum indubitata (si-  
cūt audisti) præcessio, et eclipticæ obliquitatis mutatio, in-  
duxit. Deinde quod illa eadem eccentricitatis Solis dimi-  
nutio, pari ratione & proportionabiliter in eccentricitatibus  
reliquierunt planetarum animaduertitur. Postea quod pla-  
netas suorum deferentium centra circa Solem, tanq; medi-  
um vniuersi habere appareat.

Sensisse autem & idem vetutissimos (pythagoricos in  
terim vt taceam) vel hinc satis liquet, quod Plinius ait, vene-  
rem & Mercurium ideo non longius à sole, quam ad certos  
& præfinitos terminos discedere, optimos haud dubie autho-  
res secutus, quia circa Solem conuersas absidas habeant, ynde  
& medium quoq; solis motum eis accidere oportuit. Cum  
verò Martem in obseruabile fidus vocat, atq; præter relia  
quas in motus Martis emendatione difficultates, dubium nō  
fit, quin maiorem nonunq; q; ipse Sol diuerositatem aspectus  
admittat, impossibile esse videtur, terram mundi medium  
obtinere. Porro etiæ ex Saturni & Iouis in Matutino vesper-  
tinoq; ortu ad nos habitudine, id ipsum hoc, facile etiam colli-  
gatur: in Martis tamen diuersitate ortuum, præcipue & ma-  
xiime animaduertitur. Quia enim Martis fidus obtusum ad-  
modū lumen haberet, non adeo scut venus aut Iupiter visum

decipit: sed pro ratione à terra distantiae, magnitudinis mutationem refert. Proinde cum Mars in vespertino ortu lous fidus magnitudine æquare videatur, vt nisi igneo fulgore discernatur; in apparitione autem & occultatione vix à secundæ magnitudinis stellis discerni possit: sequitur ipsum proximè ad terrā vespertino in ortu accedere: cōtra in matutino q̄ max. procul abesse, quod certè ratione epicycli nullo modo continere potest. Terræ igitur, ad Martis & aliorum planetarū motus restituendos, alium locum deputandum esse patet.

Quarto hac vnicā ratione commode fieri posse D. præceptor videbat, vt quod maxime propriū circularis motus est, omnes reuolutiones círcularum in mundo æqualiter & regulariter super suis centrīs, & non alienis mouerentur. Quinto

eum non minus Mathematicis, q̄ Medicis statuendum, quod

Hæc verba sunt in lib: x de vñi partium. passim Galemus inculcat: Μαθήτην τὴν φύσιν ἐργάζεσθαι. Et, δῆλος οὐαὶ τὸν θηκαῖον ἡμῶν σόφον ὃς μὴ μίαν ἔκαστην τῶν ὑπὸ ἀντί γεγονότων ἐχειν τὴν χρεῖαν, ἀλλὰ καὶ δύο, καὶ τρίσ, καὶ πλείουσ πολλάκισ, Quare, cū hoc vnicō terræ motu, infinitis quasi apparentijs satisfieri viseremus, Deo naturæ cōditori eam industria non tribueremus, quām communes horologiorum artifices habere cernimus, qui studiosiss. cauent, ne vllā instrumento rotulam inserant, que aut supervacanea sit, aut cuius alia, paululum mutato situ commodius vicem suppleat. Et quid D. præceptorem moueret, vt tanq̄ Mathematicus aptam motus terreni globi rationem non assumeret?

Cum videret tali assumpta hypothesi ad certam rerum coelestium doctrinam constituendam, nobis vnicam octavam sphærām, eamq̄ immotam, Sole in medio vniuersi immoto: In motibus verò reliquorum planetarum eccentricopicyclos aut eccentricentricos vel epicycli epicyclos sufficere. His accedit, quod motus terræ in suo orbe, omnium planetarum, excepta Luna, argumenta conficiat, quiq̄ vñus solus, causa omnis diuersitatis motus esse videatur, quæ videlicet in tribus quidem superioribus à Sole: In Venere autem & Mercurio circa Solem apparet. Deniq̄ & hunc motum efficere, vt vnicā saltē in latitudinem deferentis planetæ deviatione quilibet planetarum sit contentus: Sicq̄ principalius planetarum motus tales etiam hypotheses exigere. Sexto & postremo hoc maxime D. Doctorem præceptore

meum mouit, quod præcipuā omnis incertitudinis in Astro-  
nomia causam esse videbat, quod huius doctrinæ artifices  
(quod venia Diuini Ptolemaei Astronomiæ parentis, dictū  
volo) suas Theorias, & rationes motus corporum cœlestium  
emendandi, parum seuere ad illam regulam reuocauerunt,  
quæ ordinem & motus orbium cœlestium, absolutissimo  
systemate constare admonet. Ut enim amplissime suum ho-  
norem illis (quemadmodum par est) tribuamus, Tamen op-  
tandum nœ erat, vt in harmonia motuum cōstituenda, Mus-  
icos fuisse imitati, qui chorda vna vel extensa vel remissa,  
cæterarum omnium sonos tamdiu summa cura & diligen-  
tia adhibita formant & attemperant, donec omnes simul ex-  
optatum referant concentum, neq; in vlla dissoni quicquam  
annotetur. Hoc, vt de Albategnio interim dicam, si in suo  
opere secutus esset, haud dubiè & hodie omnium motuum  
rationem certiorem haberemus. Est enim verisimile Al-  
fonsinos plurimum ex eo desumptisse. Atq; hac vnika re ne-  
glecta aliquando, si modo vera fateri animus est, totius A-  
stronomiæ ruina metuenda fuisset. In communib. Astro-  
nomiæ principijs erat quidem videre, ad medium Solis mo-  
tum omnes apparentias cœlestes se dirigere, totamq; motu-  
um cœlestium harmoniam pro ipsius moderamine constitui  
& conseruari: vnde & à veteribus Sol  $\chi\sigma\mu\eta\tau\delta\sigma$ , naturæ gu-  
bernator, et rex dictus est. Sed quomodo hanc administra-  
tionem gereret: An quemadmodum Deus totum hoc vni-  
uersum gubernat, vt pulcherrime Aristoteles  $\pi\tau\pi\eta\kappa\sigma\mu\eta\omega\eta$  de-  
pingit. An verò ipse totum cœlum toties peragrandio,  
nulloq; in loco quietius Dei in natura administratorem age-  
ret, nondum videtur omnino explicatum absolutumq; esse.  
Vtrum autem horum potius assumentum sit, Geometris &  
Philosophis (qui Mathematica quidem tñcti sint) deter-  
minandum relinquo. Siquidem in huiusmodi æstimandis,  
dijudicandisq; cōtroversijs, nō ex plausilibus opinionibus,  
sed legib. Mathematicis (in quorum foro causa hæc dicitur)  
ferenda est sententia. Prior gubernationis modus est reie-  
tus, posterior receptus. D. Doctor autem, præceptor me-  
us, damnatam rationem gubernatoris in rerum natura  
Solis, reuocandam statuit: ita tamen vt receptæ etiam & ap-  
probatae suis locis relinquatur. Vident namq; necq; in hu-

manis rebus esse opus, ut Imperator singulas vrbes ipse percurrat. quo suo denique munere, à deo fibi imposito, defungatur. Nec Cor in caput, aut pedes, aliaque corporis partes propter animantis conseruationem transmigrare, sed per aliaque à Deo in hoc destinata, officio suo præesse. Deinde cum statueret medium motum Solis, talern motum esse oportere, qui non tantum imaginatione constaret, vt in reliquo quidem planetis, sed haberet causam perse, cum ipsum verissime  $\chi\sigma\rho\delta' \kappa\tau\theta\eta \delta\mu\circ\kappa \chi\sigma\rho\delta' \kappa\tau\theta\eta$  esse appareret, factum est, vt suam sententiam firmam, nec à vero abhorrentem comprobaret. Nam per suas hypotheses, causam efficientem & qualis motus Solis geometrice deduci posse sentiebat, & de monstrari, quare iste medius Solis motus, in omnibus, reliquorum planetarum motibus & apparentijs, certa ratione vt in singulis apparet, necessario depræhenderetur. Atque ex inde posito telluris motu in eccentrico, in promptu esse certam rerum coelestium doctrinam, in qua nihil mutandum quin simul totum systima, vt consentaneum erat, de novo in debitis rationes restitueretur. Huiusmodi Solis in rerum natura gubernationem cum ex communibus nostris Theorijs ne suspicari quidem poteramus, pleracque veterum Solis iγκωνια, tanque poëtica negligebamus. Vides itaque quales ad saluandos motus hypotheses, D. præceptorem his ita constitutis assumere oportuerit.

Transi-  
tio, ad  
enumera-  
tionem  
nouarū  
hypote-  
posium  
totius A-  
strono-  
miae.

Interrumpo cogitationes tuas Clariſſ. vir: video .n. te dū causas renouandarum hypothelium Astronomiæ, à D. Doctore meo excellenti Doctrina, summoque studio indagatas audi, arimo tecum cogitare, quænam tandem apta, renascentis Astronomiæ, hypothelium futura sit ratio. \* Illud aut̄ hominū genus, quod omnes simul stellas pro suo arbitratu, haud secus ac injectis vinculis, in æthere circumducere conatur, cōmiseratione potius que odio esse dignum, te iuxta cum alijs viris Mathematicis, omnibusque viris bonis iudicare. Cuius intelligit est que haud ignores quem locum hypotheses seu Theoriæ apud picyclos & Astronomos habeant, & in quantum Mathematicus à Physis eccentricos co differat, sentio te hoc quoque statuere: Quo obseruationes, negantes, ipsiusque cœli testimonia trahuntque sequendum: om nemque

membris difficultatem ferendo, Deo duce, Mathematica & inde  
fatigabili studio comitibus, superandam esse. Proinde si  
quispiam ad suminum, principalemq; finem Astronomiae si-  
bi respiciendum statuerit, vna nobiscum D. Doctori, præcep-  
tori meo, gratias habebit, cogitabitq; et ad le Aristotelis illi d. lib. 5.  
pertinere: τὸν μὲν διατελεῖσθαι αὐτούς, οὐταν τοιούτου, τούτος de cœlo.  
τούτου διατελεῖσθαι αὐτούς. Et cum nos Aristoteles, Calipe libro xij  
per suo exemplo cōfirmet ad causas ratiōnēs assignandas, metaphys.  
Astronomiam, prout se diuersi corporum cœlestium motus  
obulerint, instaurandam: neq; Auerröem non satis clemen-  
tem Problemæ Aristarchum, si modo ad physiologiam æquis  
oculis respicere velit, acerbius D. præceptoris hypotheses ex-  
cepturum, sperauerim. Tantum abest, ut Ptolemaeum adeò  
hypothesibus suis, si ei in vitam redire daretur, addictum &  
ad iuratum putarim, ut ad certam rerum cœlestium doctrinam  
exædificandam, vbi regiam viam tot seculorū ruinis impedi-  
tā & inuiam factam deprehenderet, non aliud insuper iter per  
terras mariq; inquisitus esset, cum per aëra apertumq; cœlū  
ad optatam metam minus scandere liceret. Quid namq; de  
isto aliud, cuius hæc sunt verba, statuerem? ὅτι τὰ ἀπαρδίκτως lib. ix.  
θυτιδικέστεροι ἀπαξ σημαντοῖσι φανερῶσι καταλεμάντει, χωρὶς Hæc sati-  
σθεῖσι τοῖσι, καὶ ιπτάμενοι λυρίσθαι διώντει, καὶ δυσίκετος ἐπεροῦσαν faciunt quis  
τοῖς γῆσταταί τιστεῖται δινόν καὶ κεδονού τὴν πράτων ἄρχει, ποτὲ δέ, ἡ δι- b<sup>o</sup> altius, in  
στριβώτων φύσιται τὸ ἄτοι. Quām verecunde autem, et prudenter ep domos  
Aristoteles de motu cœlestium doctrina loquatur, passim in superas  
eius libris videre est. Et ait alibi, πιπταντάνον τάχιστα τοιούτοις scandere, lib. i. Eth.  
στούτον τὸ ακριβέστατον καθ' επιζήτην καθ' επιστήμην τὸ πράγματος φύσιον  
επιδιδούσα. Cū autē tum in physicis, tū in Astronomicis ab effe-  
ctibus, & observationibus vt plurimū ad principia sit proce-  
sus, ego quidem statuo Aristotelem, auditis nouarum hypothe-  
sium rationib; ut disputationes de graui, leui, circulari latio-  
ne, motu & quiete terræ diligentissime excusfit, ita dubio pro-  
cul candide confessurum, quid à se in his demonstratum sit, &  
quid ratiōnē principium sine demonstratione assumptum. Qua-  
re & D. Doctori præceptor meo suffragaturum crediderim,  
ut pote cum constet rectissime, ut fertur, à Platone dictum.

¶ Apisoriata rō anūdāas ἵκε φιλόσοφος. Contrā, si in durissima quædā verba proruptur<sup>9</sup> esset, aliter verò mihi persuadere nō possum, quin exclamans pulcherrimæ huius philosophiæ partis conditionem, his verbis deploratus esset. πάντα θεματάστηκε τούτη τούτη ἴπομένωσ, οὐκέττει μέν περὶ τὸ θύ. Οὐπερ δὲ καθίστατον αὐτοῖς ίδειν, τοσαντούποδεστοι χρώματα, ταῦτα σκιάνετοντας μὴ μωάμβατα λόγοι, μίδοντας αὐτῶν. Et adderetur: παλλάς τοῖς καθάνατοις θεοῖς χερίς ζητεῖται, περὶ τῷ τοῦ λόγου τοῦ φαινομένων ιδίων. Verūmenim uero, cū haec nō tam huius loci sint, quam alterius cuiusdam disputationis, quæ porrò restant D. Doctoris, præceptoris mei hypotheses, libere, &c., ut his, quæ supra diximus aliquid lucis accedat, narrare ordine pergam.

Vniuersitati distri-  
butio.  
¶ metà a r.  
Vniuersitatis

\* Aristoteles, inquit, Verissimum est id, quod poste-  
rioribus, ut vera sint, causa est. Siccum D. præceptor meus,  
sibi tales hypotheses assumendas esse statueret, quæ superiorū se-  
culorum obseruationes ut veræ esse confirmarentur, causas  
continerent, et quemadmodum sperandum, causæ essent, ut in  
posteriorum omnium Astronomicæ ratiōnē φαινομένων prædictiones uer-  
æ deprehenderentur. Principio non mediocribus laborib⁹  
superatis per hypothesis constituit: Orbem stellarum, quem  
octauū vulgo appellamus, ideo à deo conditū, ut esset domici-  
lium illud, quod suo complexitate tam rem tam naturam com-  
pletebat: quare ut vniuersi locum, fixum immobilemque  
condidisse. Et quoniam non percipitur motus, nisi per col-  
lationē ad aliquod fixum: Sicut nauigantes in mari, quibus nec  
ampli⁹ vllæ apparent terræ, coelum vndiq⁹ et vndiq⁹ pontus,  
tranquillo à ventis manū nullum nauis motū sentiunt, tamet-  
si tanta ferantur celeritate, ut in hora etiam aliquot miliaria  
magna emetiantur: Ideo deum tot eum orbem, nostra quippe  
causa, insigniisse globulis stellantibus, ut peres eos, loco nis-  
sus nūrum fixos, aliorum orbium & planetarū contentorum ani-  
maduerteremus positus ac motus. Deinde, quod his quidē  
consentaneum est, Deum, in huius theatri medium, Solem, su-  
um in natura administratorem, totiusque vniuersi regem, diu-  
na maiestate conspicuum colloccasse

Pontanus  
¶ Vraniae  
Ad eius numeros & Di moueantur, & orbis  
Accipiāt leges, præscripta⁹que foedera feruet.  
Reliquos autem orbes in hunc modum distributos esse. Prie-

sum locum infra firmamentum seu orbem stellarum Saturni orbem sortitum: intra quem Iouis, deinde Martis continetur. Solem verò Mercurij, deinde Veneris orbe circumdari, quo orbium quinque planetarum centra, circa Solem res perirentur. Sed intra concavam superficiem orbis Martis & conuexam Veneris, cum satis amplum relictum sit spatium, globum Telluris cum adiacentibus elementis, orbe Lunari circumdataum, à magno quodam orbe, intra se Mercurij & Veneris orbes, item Solem complectente, circumferri, ut non aliter, ac vna ex stellis inter Planetas suos motus habeat.

Hanc totius universi distributionem ex D. præceptoris mei sententia mihi perpendenti diligentius, præclare simul, ac recte Plinii sensisse intelligo, cum inquit: Mundi seu coeli, cuius circumflexu tegantur cuncta, extera indagare, nec interesse hominum, nec capere humanæ conjecturam mentiss: Et subdit: Sacer est, immensus, totus in toto, immò vero ipse totum, finitus & infinito similis. &c. Nam ubi D. præceptor meum sequemur, nihil extra concavum orbis stellarum quod inquiramus erit, nisi quantum nos sacræ literæ de his scire voluerunt, tum etiam quicquid extra hoc concavum constituerendi præclusa erit via.

Quare totam reliquam hanc naturam ceu faci os sanctam à Deo cœlo stellato inclusam cum gratiarum actione admirabimur & contemplabimur, ad quam perscrutandam & cognoscendam multis modis, infinitis instrumentis, & donis nos locupletauit, & idoneos effecit: Et quidem eo usq; progrediemur, quo ipse voluit, neq; ab ipso constitutos limites transgredi tentabimus. Immensum præterea cœlum esse, & vere infinito similem, quantum etiam ad eius concavum, ex eo quidem inconfesso est, quod stellas omnes scintillare videamus, planetis exceptis, etiā Saturno, qui eorum cœlo citimus, maximo fertur circulo. Sed idem longe manifestius ex D. præceptoris hypothesibus per  $\alpha\pi\sigma\tau\epsilon\beta\sigma$  patet. Cū enī orbis magn' terrā deferens, ad quinque planetarū orbes perceptibile rationē habeat, vnde videlicet oēm apparentiarū diversitatē in his planetis, per eorū ad Solē habitudines prouuire demonstrat: ac oīs in terra Horizō orbē stellarū in æqualia

ut vniuersi circulus magnus intersecet, et orbes revolutionum suarum à stellis fixis æqualitatem habere comprobetur, satis claram est, orbem stellarum maxime infinito similem esse, quoniam quidem orbis magnus ad eum collatus evanescat, omniaq; rā purosa non aliter conspiciantur, ac si terra in medio vniuersi consedisset.

Porrò, quamquam admiranda & haud indigna tum ope rificie Deo, nū quoq; diuinis his corporibus motuū et orbium symmetriā ac nexus, quæ prædictis hypothesisib; assumptis conseruatur, animo citius concipi (propter affinitatem, quam cum cœlo habet) quam vlla voce humana eloqui posse affirmauerim: quemadmodum in demonstrationib; non tam verbis, quam perfectis & absolutis, ut ita dicam, Idei sharum suauissimarum rerum nostris animis imprimi solent. Tamē & in generali hypothesisum contemplatione est videre, quos modo ineffabilis quoq; conuenientia, omniumq; consensus sele offerat. Nam præterquam quod nullus in vulgaribus hypothesisib; finis effingendarum sphærarum apparebat, orbes, quorū immensitas nullo sensu, aut ratione percipi poterat, tanta dissimilis & velocissimis circùdcebantur motibus: Alij q; à supremo mobili, omnes inferiores spheras motu diurno rapi constituebant, cum tamen maxima turba disputationum hac de reconcitata, qua ratione sphæra superior in inferiorem ius habeat, nec dum constituere potuerint. Alij, vt Eudox<sup>9</sup>, & qui eum fuisse, cuilibet proprium orbem tribuebant, cuius motu in die naturali circa terram semel circumferretur. Præterea, dij immortales, quæ digladiatio, quantal is vscq; adhuc fuit, de orbium Veneris & Mercurij situ, & quomodo sint ad Solem collocandi: Verum adhuc sub iudicelis est, quamq; vnc̄ posse componi, vulgaribus istis hypothesisib; constitutis, in difficulti admodum esse, atq; adeò impossibile, quis porrò est, qui non viderit: Quid enim obstiterit? etiā quis Saturnum infra Solem collocet, orbis et epicyclia ad se in vicem seruata interim ratione: cum in ijsdem hypothesisib; communis orbium planetarum inter se dimensio nondum sit demonstrata, quo per eam quilibet orbis suo in loco Geometriae circuus scriberetur; ut sane hic silentio prætercam, quantas tragoe

tragocedias, calumniatores pulcherrimæ huius partis philosophiæ, & suauissimæ commouerint, propter epicycli Veneris magnitudinem, & quia assumptis æquantibus lationes orbiū cœlestium super proprijs centris, inæquales ponebantur.

In D. præceptoris autem hypothēsis, orbe stellato, ut est dictum, termino constitutō, quilibet planetæ orbis suo à natura sibi attributo motu uniformiter incedens, suam periodum conficit, & nullam à superiori orbe vim patitur, ut in diuersum rapiatur. Addē quod orbes maioris ambitus tardius, & propiores Soli, à quo quis principium motus & lucis esse dixerit, velocius, ut cōueniebat, suo sc̄cuitus perficiunt.

Quare Saturnus sub ecliptica liber viam corripiens in xxx annis reuolutionem complet. Jupiter in xii, Mars in duobus.

Centrum autem terræ anni quantitatē ad stellas fixas determinat. Venus in ix mensibus Zodiacum permeat: Mercurius verò minimo orbe Solem circumdans in lxxx diebus mundum perlustrat. Sun̄t ergo ita sex tantum orbes mobiles Solem vniuersi medium circumdantes, quosrum orbis magnus terram deferens communis est mensura, quemadmodū et orbū Lunæ itē Solis à Luna distantiae, &c. ea quæ ex centro globi terreni. Et quidem senario numero quis commodiorem alterum, & digniorem elegerit, quóque totum hoc vniuersum suos in orbes à Deo conditore, mundi opifice distinctum, mortalibus facilius persuaserit. Is namq; cum in sacris Dei oraculis, tum à Pythagoreis, reliquoq; philosophis ut qui max. celebratur.

Quid autem huic Dei opificio conuenientius, quam ut primum hoc & perfectissimum opus, primo et eodē perfectissimo numero includatur?

Ad hæc, ut ita à prædictis sex orbibus mobilibus harmonia cœlestis perficiatur, ubi orbes omnes sibi eo pacto succedant, ut & nulla ab altero ad alterum interualli immensitas relinquatur: & quisq; Geometria septus suum locum in hunc rucatur modum, ut si quemcumq; loco mouere sentes, simul etiam totum systema dissoluas. Sed generalibus his prælibatis, accedamus sanè ad latiorum circularium, quæ cōpetunt singulis orbibus & sibi adhærentibus ac incumbentibus corporibus, enumerationem.

Primo autem dicimus de  
D iii hypothe-

*hypothesibus naotuum terrenis globi, cui nos inheremus.*

Cum D. præceptor meus Platonem. & Pythagoræos  
Qui orbi summos diuini illius seculi mathematicos sequens, sphærico  
magnō et terræ corpori, circulares lationes ad *τῶν φαινομένων* causas assig-  
nandas, tribuendas censeret, videlicet quæ (quemadmodum Ari-  
stoteles quoque testatur) vno attributo terræ motu, & alias itē  
lationes ipsi ad stellarum imitationem competere: tribus eam  
principio ut max. præcipuis moueri motibus, assumendum  
iudicauit. Primo namque vniuersali mundi distributione, ut  
mox dictum est, assumpta, constituit terram intra Lunæ or-  
bem, suis verticibus inclusam, tanquam sphærulam in torno, diui-  
no ita ordinante numero, ipsius globi ab occasu ad ortum mo-  
tu, diem noctemque, atque aliam super aliam coeli faciem morta-  
libus, prout se Soli obuertat, producere. Secundo loco, cen-  
trum terræ cum sibi incumbentibus elementis scilicet, & orbe  
lunari ab orbe magno, de quo semel atque iterum iam memini-  
mus, vniiformiter in eclipticæ plano, Secundum signorum  
consequentiam circumferri. Tertio, æquinoctialem &  
axem terræ ad planum eclipticæ conuertibilem habere in-  
clinationem, & contra motum centri reflecti, ita, ut vbi cunctis  
sit centrum terræ, æquinoctialis & poli terræ, propter tales  
axis terræ inclinationem & stellati orbis immensitudinem ad eas  
dem mundi partes semper fermè respiciant, quod fiet, si quan-  
tum terræ centrum ab orbe magno in consequentia ducatur,  
tantum axis terræ extremitates, qui poli terræ, singulis dieb-  
ferè in antecedentia procedere intelligantur, circa axem & po-  
los, axi & polis orbis magni aut eclipticæ æquidistantes, circu-  
los paruos describerendo. His autem motibus, vbi ex D. præ-  
ceptoris mei sententia binas polarum terræ librationes, duos  
item motus quibus centrum orbis magni æquali & deferenti  
motu sub ecliptica incedit, adiecerimus, cum his quæ superius  
de Lunæ motibus circa terræ centrum dicta sunt, habebimus  
doctiss. D. Schonere, quæ sit vera hypotheseum ratio, ad to-  
tam doctrinam, quam primi motus recentiores vocant, quam  
de omnimodis stellaræ sphæræ motib⁹ habemus, deducen-  
dam, & causas eorum assignandas, quæ circa Solis Lunæque  
motus

motus & passiones in his mille annis iam transactis, diligens  
bus artificum observationibus, contigisse est animaduersum,  
ut sahē, quod postea vberius dicendum erit, silentio præterea  
mus, quōt nūstrum orbis magni motus, apparentia, in reli  
quis quinq̄ planetis ingerat. Tam paucis & ceu in uno ora  
be, tanta rerum doctrina comprehenditur.

In primi motus doctrina nihil venit mutandum. Quæ  
enim est proprietas eorum, quæ sunt adiuicem, maxima de  
clinatione constituta, eadem ratione inuestigabuntur reliqua  
rum etiam partium Eclipticæ declinationes, ascensiones rectas,  
in toto terrarum orbe vmbRARUM & gnomonum ratio, dies  
rum quantitates, ascensiones obliquæ, stellarum ortus & occa  
sus, &c. Hoc tamen inter has & veterum hypotheses in  
terest, quōd in illis contrā ac in veteribus præceptum est, stellæ  
so to in orbe præter eclipticam, nullus circulus imaginatione  
proprie describatur. Reliqui verò, vi sunt æquinoctialis,  
duo tropici, arctici & antarctici, horizontes, meridiani, om  
nesq; alij ad doctrinam primi motus pertinentes circuli, verti  
cales, altitudinum, paralleli, coluri &c, in terræ globo pro  
prie designantur, & per relationem quandam in cœlum refe  
runtur.

Eorum autem quæ circa Solem apparent, præter appa  
rentiam diurnæ circa terram revolutionis, quam cum omnib;  
stellis & planetis reliquis communem habet, & quæ Ptole  
maeus ac recentiores proprijs Solis motibus tribuerunt, acci  
idunt ei & ea, quæ circa mutationes punctorum solsticialium  
æquinoctialium, & stellarum ab iisdem elongationes, atq; as  
pogi à stellis fixis variationes contingere deprehenduntur.  
Quæ omnia se nostris oculis offerunt, haud secus, ac si Sol &  
stellarum orbis mouerent. Quomodo enim in oriente emer  
gere seu oriri, & paulatim supra horizontem eleuari, donec  
meridianum pertingant, à quo pari ratione descendere, deinde  
inferius hemispherium permeare, indiesq; diurnas suas revo  
lutiones cōscire vulgo credant, ex primo motu, quē terræ D.  
præceptor iuxta Platōnē tribuit, satis euidentes causas habet.  
Quod aut̄ Sol nobis secundū signorū cōsequentiā progredi vi  
deatur, atq;

et qui tali motu eclipticam describere, & tempus anniuum con-  
stituere nobis perlungemus, per alterum motum, quem D.  
præceptor terre tribuit, fieri potest. Terra enim orbe ma-  
gno lata, & inter stellas Libræ & Solem morante, nos, qui  
quidem terram quiescere putamus, Solem Arietem stellaro-  
rum habere existimabimus, quippe ex terræ centro linea per  
Solem in orbem stellarum eiecta in Arietis astrum incideret:  
deinde terra progreudente ad scorpiōnem, Sol taurum petere vi-  
debitur, & hunc in modum totum Zodiacum permeare, cum  
tamen ipso quiescente hunc motum ei competere statuamus.  
Et annus sidereus erit tempus, quo centrum terræ, seu Solis in  
apparentia, ab eadem stella ad eandem semel reuolutur. Ter-  
tius terræ motus, certas & ordinatas in toto terrarum orbe,  
temporum vicissitudines producit: per hunc namq[ue] sit, ut Sol  
& reliqui planetæ in circulo ad æquinoctiale obliquo ferri-  
videantur, eademq[ue] sit Solis ad singulos terræ tractus habitus  
do, quæ futura erat, terra medium vniuersi per hypothesin occu-  
pante, & planetis in circulo obliquo motis. Quoniam  
namq[ue] æquinoctialis planum, propter polarum suorum (ut di-  
ctum) motum ab eclipticæ plano, in collatione ad Solem reflec-  
titur & declinat, seu, ut græci dicunt, λοξεντια και ιχλινα, sub ijs  
dem ferè eclipticæ locis, eadæ æquinoctialis ab ecliptica redit  
declinatio, ipsi q[ue] poli diurnæ reuolutionis semper sub eodem  
quasi stellatæ sphærae situ versant. Deinde in in axiinis decli-  
nationibus æquinoctialis ab eclipticæ pleno ad Solem, linea  
ex centro Solis exiens ad terræ centrum, sectione conica terræ  
globum diurna reuolutione circumvolutum dissecat, tropicæ  
cosq[ue] describit. Præterea quando æquinoctialis planum  
ab eclipticæ plano ad Solem maxime reflectitur in vniuersa ter-  
ra æquinoctium contingit, quippe cum à prædicta linea glo-  
bus terræ in æquinoctiali in duas semisphaeras absindan-  
tur. Sed reliqui parallelæ dierum in terra prout reflectio  
& declinatio (siue, ut verbis yrar Ptolemaei, λοξεντια και ιχλινα  
σιον) æquinoctialis ad Solem sese commiscent, notantur.  
Arctici verò & Antarcticī à punctis contingentibus horizons  
describuntur. Sed polares D. præceptorí poli ecclie-  
pticæ æquidistantes, circa æquinoctialis polos depingunt.

Globi

Globi terræ autem circulus magnus transiens per æquinoctiales & dictos eclipticæ æquidistantes polos, colurus solstitionum erit, & alius eundem in æquinoctialis polis ad angulos rectos sphærales intersecans coluri æquinoctiorum vicem subibit. Atque in hunc modum, vel cuiuslibet loci proprij circuli, vel alij quocumque facile terræ inscribi, & exinde ad superextensem cœlum referri intelliguntur.

Porrò cum propter obseruationum imperium terræ globus in eccentrici circumferentiam euolauerit, Sol in medium vniuersi subsederit: & sicut in vulgaribus hypothesibus centrum eccentrici inter centrum totius vniuersi (quod in ipsam & terræ) ac stellas geminorum nostra ætate erat, Ita contraria in D. præceptoris hypothesibus, centrum orbis magni, quod in principio nostræ Narrationis per centrum eccentrici intelleximus, inter Solem D. præceptoris vniuersi medium, & stellas sagittarij reperiatur: ac diameter orbis magni in centro terræ incidens medijs motus Solis lineam referat, cum tamen linea ex centro terræ per Solis centrum in eclipticam erecta, verum locum Solis determinet: non est obscurum, quomodo Sol de Ptolemaei recentiorumque traditione inæqualiter sub ecliptica moueri aestimetur: atque angul⁹ diuersitatis à motu medio geometrice inuestigetur. Terra autem in summa abside orbis magni existente, Sol apogej locum in eccentrico occupare creditur, & contraria illa in ima abside morante, ipse in perigo conspicitur.

Verum enim uero qua ratione stellæ fixæ à punctis æquinoctialibus & solsticialibus elongari videantur, & maxima Solis obliquitas variari &c. (quod sub initium narrationis ex D. præceptoris libro tertio deduxi) ex motu declinationis, quem generaliter proposuimus, & binis sibi inuicem occurserentibus librationibus dependere, D. præceptor collegit. A polis, eclipticæ polis, ut non ita multo ante dictū, æquidistantibus, vtrinque 23 grad. 40 min. circuli magni numerentur, ibiique duo noventur puncta, quæ polos æquinoctialis inde referant: ac ut conuenit duo coluri solsticia & æquinoctia

media distinguentes designentur. Hæc sanè discendi gratia concipiuntur & delinientur in orbiculo globum terræ continentem, cuius uniformi motu, tertius, qui quidē terræ tribuitur motus, contingat. Centro autem terræ inter Solem & stellas Virginis commorante, reflectatur seu obliquetur æquinoctialis medius ad Solem, & linea veri loci Solis, per communem sectionem plani eclipticæ, æquinoctialis medijs, & consulari distinguenter æquinoctia media transeat: idq; ita, ut sit æquinoctium vernalē medium, & simul æquinoctium vernalē verum, ubi idem, quemadmodum ex sequentibus liquido constabit, ratio motuum sic exiget. Ab hoc loco terræ centro æquali motu ad stellas fixas singulis diebus 59 min. 5 secund. 11 tert. procedente, punctum vernalē medium tantudem in præcedentia super terræ centro conficiat, & paulò velotiori gressu incedens 8 ferè tert. angulum maiorem describat: et hæc est causa, quamobrem paulò ante declinationis motum æqualem fermè, æquali motu centri terræ ad stellas fixas diximus. Sed crescente subinde angulo, qui à punto vernali æquinoctialis medijs super terræ centro (iuxta iam positum canoneum) designatur, priusquam centrum terræ ad locum eclipticæ, unde digressum reueratur deniq;, linea veri loci Solis in æquinoctium medium incidet: & stellæ videbuntur nobis medio seu æquali aliquo motu in consequentia, pro anticipationis ratione, progredi, quæ anticipatio, ut principio dixi, in anno ægyptio est 50 secund. ferè, & in xxv m dccc xvi annis ægyptiis in integrum revolutionem excrescit. Patet itaq; quid sit æquinoctium medium, quid æqualis præcessio, et quomodo hæc eu instrumentaliter fabrica, oculis possint subiaci.

De Librationib;. Sit linea recta determinata A. B. vt exempli gratia 24 minut., hæc punto in duas æquales partes diuidatur: deinde altero circini pede in C collocato describat circulū, D, E: extensione C, D, versus A, 6 minut. (quarta parte scilicet) & eiusdem magnitudinis de alia ab hac materia duo circuli (vt sic interim loqui liceat) fabricentur, & ita componantur, vt alter eorum, circumferentiae alterius applicetur, quo libere circa suum centrum moueri possit. Qui autem alterum in

circum,

circumferentia fert primus vocetur, ac centro linea A. B. in punto C, affigatur: secundi circelli centro nota F, & in circumferentia eiusdem ad placitum puncto assumpto, nota G, adpingatur. Quod si nota G secundi circelli, applicetur A, termino linea<sup>e</sup> assumptae, et F, nota D eiusdem: ac æquali tempore G in unam partem super centro F angulum describat, duplo angulo ab F super C in partem diuersam descripto: patet in una primi circelli reuolutione notam G lineam A B, bis describendo perretrasse, & secundum circellum bis reuelatum. Quia autem tali descriptione linea recta per duos circulares motus compositos, G punctum, circa A & B terminos tardissime promouetur: in medio autem circa C concitatus, placuit D. preceptor talis nota G, per A B lineam, motum librationem vocare cum talis motus ad similitudinem pendentium in aere fiat. Appellatur hic etiam motus, motus in diametrum. Nam imaginatione assumpto circulo cuius A B, centro C, sit diameter: ex chordarum doctrina: quo in loco eiusdem diametri A B circellarum motu, quem dixi, composite, G punctum sit, constituitur, tabula que prosthaphæresium fabricatur. Motum primi circelli super C preceptor anomalia vocat, eo namque motu prosthaphæresis depræhenditur. Sic F centrum secundi circelli in circumferentia primi à D punto in sinistram discedens, describat angulum, qui sub D CF sit graduum 30, & in circumferentiam circuli A B ex centro C, electa C F H totidem graduum A H, arcum continebit, similem arcui D F primi circelli: & quia secundi circelli punctum G ab H ad dextram ratione dupla processit, à signo H in signum G linea recta ducta, patet eandem esse semissem dupli arcus A H, & G. C semissem dupli arcus residui A H arcus de quadrante. Quare & A. G 134° partium, quarum quæ ex centro 10000, quantum videlicet G distat ab A in diametro A B. Quod si vero A B presupponatur 60, G erit taliū 4, & GB 56, vnde facta parte proportionali ad 24, habebitur in qua parte assumptæ linea rectæ determinata G signum subsistat in tali casu.

His ita ~~et~~ exutis sane ueris perceptis, in facili fuit in-  
telligere, quomodo & maxima æquinoctialis ab eclipticæ  
plano obliquitas varietur, & vera æquinoctiorum præcessio  
inæqualis fiat. Principio namq. cum breuiores arcus à linea  
is rectis, quoad sensu in quidem, nihil differant, æquinoctialis  
medij polo septentrionali punctum C imaginatione applica-  
etur. Linea autem A B sit arcus coluri distinguenter solsticia  
media, B inter polum æquinoctialis medij septentrionalem  
& adiacentem polum eorum qui eclipticæ polis æquidistant,  
quare et terminus minimæ poli diurnæ reuolutionis, seu ter-  
ræ, ab eclipticæ, ut dictum, polo distantia. A. verò inter eun-  
de Boreale æquinoctialis medij polū, et eclipticæ planū vnde  
& maximæ poli terræ, à polo eclipticæ, remotionis. Præterea  
duobus circellis linea A B, vt conuenit, applicatis, intelliga-  
tur quantum ad præsens polus terræ Borealis in G puncto, &  
motu duorum circellarum composito, lineam A B. 24 minut.  
describere: simili nempe machinatione polo meridionali mo-  
to, lege oppositionis seruata, ceu pendente mundo maximam  
declinationem mutante: Et assumatur primum circellum in  
xxxij M xxxij annis ægyptiis reuolutionem completere, &  
terminum à quo principium motus anomaliae esse. A.  
punctum circumferentia circuli, cuius diameter libratione pri-  
ma describitur: atq; cui libet statim patebit, si præter hanc vni-  
cam poli terræ nullam haberent librationem, ipsiç poli ter-  
ræ à coluro distinguente solsticia media non abscederent, quo-  
modo tali polarum terræ in motu, tantum angulus inclinatio-  
nis plani æquinoctialis veri ad eclipticæ planum, propter pos-  
itorum suorum progressum ab A versus C ad B decreceret,  
contrà aliam circulationem complendo, à B ad C versus A  
creceret, nullamq; præterea inæqualitatem in æquinoctio-  
rum præcessione appareret.

Porrò autem quoniam per obseruationes certò constat,  
puncta æquinoctalia vera, à punctis æquinoctialibus medijs  
hinc inde 70 minut. maxima prosthaphæresi elongari, obli-  
quitatisq; mutationem, ad hanc duplam rationem habere: con-  
stituendam D. Praeceptor & alteram insuper illa inferiorem li-  
beas

brationem animum suum induxit, qua videlicet poli terræ à coluro distingente solsticia media, in mundi latera excurreret, idq; ita ut huius secundæ librationis A C B arcus, seu linea recta, cum coluro distingente solsticia media quatuor angulos rectos constituat. At vero in septentrione A dextrum mundi latus, B linistrum occupet: in meridie autem A sinistrum, B dextrum & C huius, per notas G primæ librationis vtrinq; A C B lineas 24 minut. eiusdem describat: deniq; in huius G notas poli terræ re vera affigantur, & hac secunda libratione vtrinq; à dicto coluro in A vel B extremis terminis constitutis, 28 tantummodo minutis deflectantur, cum polis in talib. locis, colurus distinguens solsticia vera, cum distingente solsticia media notabiliter, maiorem angulum 70 minut. non contineat. Verum, quoniam prosthaphæreses præcessionis respectu ad punctum vernale medium sumendæ, D. præceptor secundam librationem, tanq; per punctum vernale verum ad medium contingere, eandem perpendit, maxime cum hunc in modum prosthaphæresi inuestigatio sit facilior. Quære & linea A B 140 minut. erit, & sic disposita ut respondeat lineæ Boreali librationis secundæ: C autem in punto vernali medio, punto vernali vero G notam occupante, & ut quæ ex centro alterutrius circellorum 35 minut. sit. Præterea autem terminus à quo initium motus, est punctum vernalе medium, à quo punctum vernalе verum ad dextram A versus excurrit. Anomalia vero numeratur à punto supremo circuli, cuius dimetientem punctū vernalē verum describit, quod in eiusdem circuli circumferentia ad septentrionem à coluro æquinoctiorū medio determinat. Et cū in una obliquitatis restituzione, præcessionis inæqualitas bis compleatur, huius secundæ librationis anomalia in MDccxvij annis ægyptijs persicetur. Quare & obliquitatis anomalia ex tabulis desum pra duplicata, præcessionis anomaliam reddit, & illi simplis, huius vero duplicatae cognomen est. Quod si secunda hæc libratio tantum ponenda fuisset, angulus inclinationis plani æquinoctialis veri & eclipticæ, quod quidem dignum animaduersione esset, non variaretur, ut patet.

Verum omnis ap-

nis apparentiarum diuersitas propterea contingens in sola  
præcessionis æquinoctij veri inæqualitate defrachenderetur.  
Vtrisque autem librationibus coincidentibus, poli terræ sibi in-  
uicem occurrentibus, vt dictum, motibus circa polos æqui-  
noctialis medijs, figuras corollarum intortarum deliniabunt.  
Et cum poli terræ in colurum distinguenter solsticia media in-  
cidunt, verus colurus cum medio in eodem iacebit plano,  
punctumq; vernale verum cum medio coniungetur: cum ta-  
tamen tñi polis utriusq; æquinoctialis coniunctis, plana æ-  
quinoctialium, & colurorum distinguentium tam media,  
quam vera solsticia, & æquinoctia omnino coniungentur.  
Polo autem septentrionali ita pars à C secundæ librationis  
versus A dextrum limitem, morante, meridionali polo in  
puncto oppositò constituto, æquinoctium verum sequitur  
medium, & Sol prius in medium quam verum æquinoctia-  
lem inedit. Sed polis terræ mundi latera permutantibus, vt  
nempe polus Borealis à coluro solstitionum mediorum fini-  
strum, australis dextrum latus teneat, verum æquinoctii præ-  
cedit medium, citiusq; Sol cum vero, quam cum medio æqui-  
noctiali congregitur. Cæterum ab A versus B polis ter-  
ræ procurrentibus, quia æquinoctium verum Soli quasi ob-  
uiam procedit, annus ad æquinoctia propter hanc causam de-  
crescit: à B verò versus A, cum Solem quasi fugiat, annus ad  
æquinoctia crescit. Et polis terræ circa C haerentibus, bre-  
uiori annorum spatio norabile anni clementura aut decremen-  
tum percipitur. Cumq; apparet stellarum fixarum progres-  
sus annuae quantitatib; ad æquinoctia colligatus sit, eadem pro-  
gressus ratione velocior & tardior punctorum solstitionum & æqui-  
noctiorum à stellis fixis elongatio in antecedentia animaduertit.

De Solis autem Apogio quæ principio ex obserua-  
tionibus secundum D. præceptoris mei sententiam deduximus,  
quantum ad æquinoctij verni ab eo elongationem attinet, ex  
mox dictis satis innotuit. Progressus verò ipsius apogij sub  
ecliptica à motu centri parui circuli, & orbis magni centri, in pa-  
rui circuli circumferentia uniformi latione dependet. Diame-  
ter orbis magni aut eclipticæ per Solis paruiq; circuli centra  
transiens, est linea medianarum absidum Solis; Sed diameter per

Solis orbis<sup>cqz</sup> magni centra est linea verarum absidum.  
Quemadmodum autem centrum orbis magni inter Solem et  
locū eclipticā vbi Sol perigium tenere creditur, reperiit: ita sīmī  
liter centrū parui circuli inter locū perigij medijs et Solē statuit.

Tempore Ptolemaei linea verarum absidum à prima stel-  
la Arietis in 57 grad. 50 minut. loco apogij apparentis, & in  
237 grad 50 min perigij vtrincqz terminabatur. Mediarū au-  
tem absidum in 60 grad. 16 minut. & puncto opposito 240  
grad. 16 minut. Nam centrum orbis magni, à summa parui  
circuli à centro Solis distantia  $21 \frac{1}{3}$  fere grad. in anteceden-  
tia pcesserat, tātundē nempe eodē tempore ariomalia simplicē,  
quæ & obliquitatis existente. Vniformiter autem procedentē  
centro parui circuli super Solis centro, & orbis magni centro  
in parui circuli circumferentia, visa est summa absis Solis, tem-  
pore obseruationis, quā habuit D. praeceptor, 69 grad. 25 mi-  
a prima stella Arietis tenere. At cum eodem tempore anomia-  
lia simplex 165 grad. fermè esset, prosthaphæresis 2 grad. 10  
minut fermè reperta est, centrum c̄p parui circuli inter Solenā  
& 251 grad. 35 minut locum perigij medijs constituit. Prae-  
terea eccentricitas orbis magni seu excentrici Solis, si placet ita

loqui quæ Ptolemæo  $\frac{1}{24}$  eius quæ ex centro orbis magni fuit  
nostra ætate  $\frac{1}{31}$  partem ferè attingit, vt obseruationes ostendunt: & D præceptoris hypothesis constitutis, Mathema-  
tica adhibita, facile deducitur. Quomodo autem, & propter  
centri orbis magni in paruo circulo motum, eccentricitatē  
quinqz planetarū varentur, vt in causis renouandarū hypothe-  
sū proposuimus, haud magno cū labore intelligi potest. In cō-  
templatione verò quinqz planetarū, cū duo potissimum cōside-  
randa veniant, quō, & quantus centri terræ ad deferentium  
planetas centra accessus vel recessus fiat: Deinde quā illud au-  
gmentū vel decrementū rationē, ad illam quæ ex centro deferē-  
tis cuiuslibet planetæ habeat, nō opus erit, causas longius petere.  
In Satur. cū vel tota dimetēs parui circuli nullū perceptibis.

tem admodum respectum, ad eam quæ ex centro deferentis eius habeat, propterea quod primus sub stellato orbe feratur, nullam variationis eccentricitatis Saturni, obseruationes inge-  
rere poterunt. Deinde quia louts apogium per quadran-  
tem ferè à Solis apogio constitit, hodie propter centri orbis  
magni processum, nulla sensibilis eccentricitatis eius depræhen-  
ditur mutatio, tametsi notabilis & perceptibilis ratio diamet-  
ri parui circuli, ad eam quæ ex centro orbis sui esset. Atq[ue]  
hæc est causa, quare in Mercurio quoq[ue] nulla eccentricitatis sen-  
tiatur mutatio, cum similiter Solis apogij latus, suo apogio  
claudat. Martis apogium distat ab apogio Solis ad sinistram  
50 ferè grad. Veneris autem ad dextram 42 grad. Sunt  
stacj centra horum deferentium in idoneis locis constituta, ad  
percipiendam variationem: & cum diameter parui circuli ad  
utriusq[ue] orbem, notabilem habitudinem habeat, obserua-  
tibus de duobus his planetis per triangulorum doctrinam ex-  
aminatis, inuenit D. præceptor Martis quidem eccentricitat[em]

$\frac{1}{42}$ , Veneris verò  $\frac{1}{5}$  partem, propter accessum centri orbis ma-  
gni ad Solem deceßisse. Ne autem unusquis motus,  
terræ attributus, parum testimonij videretur habere, industria  
τε τοπού Διμονηργού factum est, ut quilibet motus pariter et in om-  
nium planetarum apparentibus motibus notabiliter depræ-  
henderetur. Adeo paucis motibus πλείονος τοῖσι φαινόντοι  
in natura necessarijs, satisfieri opportunum fuit. Ideoq[ue] & cen-  
tri orbis magni motus non tantum ad Solem, & planetas euno-  
dem circumdantes, sed etiam ad lunæ passiones pertingit.  
Quemadmodum namq[ue] Ptolemaeus distantiam Solis à terra  
maximam constituit esse 1210 partium, qualium est quæ ex  
centro terra vna, & axem vmbrae earundem 268, ita D. præ-  
ceptor demonstrat nostra ætate eandem Solis à terra maximam  
elongationem esse 1179 partium, & axem coni vmbrae 265.  
Cætera verò quæ his colliherent, ad utriusq[ue] luminaris motus  
& passiones, propter mutatas hypotheses, perpendendas, ses-  
cundæ Narrationi huius subiecituræ referuanda putauit.

Dum

Dum vere dignam admiratione hanc nouarū hypothesū, Altera pars  
D. præceptoris mei fabricam animo mecum reputo, sæpius mihi doctissime D. Schonere Platonici illius in mentem venit.  
Qui postq; ostendit quid in Astronomo requiratur, subiicit de  
ni p, dō vñkār pñdīas nōtē tñcra pñvris ikarū pñvris tñcra  
pñsor metr̄ xouora.

hypothesi-  
um, de n. o  
tibus quin-  
eç planetar-  
rum.

Cum autem apud

te anno superiori essem, atq; in emendatione natuum Regionum montani nostri, Peurbachij præceptoris eius, tuos & aliorum doctorum virorum laborem intelligere primum incipiebam, quale opus, quantusq; labor esset futurus, hanc regiam Mathematum Astronomiam, ut digna erat, in regiam suam reducere, formamq; imperij ipsius restituere. Verum cum Deo ita volente, spectator ac testis talium laborum (quos alacrisce animo & sustinet & magna ex parte superauit iam) D. Doctori, præceptori meo sim factus, me nec umbram quicdem tantæ molis laborum somniasse, video. Est autem tanta haec laborum molestia, ut non cuiusvis sit Herois, eandem ferre posse, & superare deniq;.

Quibus de causis ego quicdem veteres memoriae prodiisse crediderim, Herculem Iouem summo prognatum, cælum, postq; humeris suis amplius disfideret, Atlantii iterum impoluuisse, qui ætate longa assuefactus magno animo, infractisq; virib;, ut semel cæperat, hoc onus viscè perferret. Adhaec diuinus Plato, sapientiae, ut inquit Plinius, antistes, haud obscure in Epinomide pronunciat: Astronomiam Deo præeunte inuenientam esse. Hanc Platonis sententiam, alij aliter forfasse interpretantur: ego vero, cum videam D. Doctorem, præceptorem meum: observationes omnium ætatum cum suis, ordine cœli in indices collectas, semper in conspectu habere: Deinde cum aliquid vel constituentium, vel in artem & præcepta conferendum, à primis illis observationibus ad suas viscè progredi, & qua inter se ratione omnia consentiant, perpendere: Porro quæ inde bona consequentia, Vrania duce, collegit, ad Ptolemai, & veterum hypothesis reuocare, & postq; easdem summacura perponderans, urgente Astronomica ærañ descreendas deprehendit, neq;

F

quidem

quidem sine afflato diuino & numine Diuum nouas hypotheseis assumere, & Mathematica adhibita quidnam ex talibus bona consequentia deduci possit, Geometricè constituere: atque veterum denique & suas obseruationes ad assumptas hypotheses accommodare, & sic, post istos labores omnes exantatos, leges Astronomiae demum conscribere, hunc in modum Platonem intelligendum esse puto. Mathematicum siderum motus perscrutantem, rectissime assimulari cæco, cui tatummodo baculo suo duce, magnum, infinitum, lubricum, infinitisq; deuisis inuolutum iter fit conficiendum. Quid fiet? aliquan- diu sollicite incedens, baculo suo viam queritans, & eidem quandoq; desperandus innixus, cœlum, terrā, omnesq; Deos inuocabit, misero sibi auxilio ut veniant. Hunc permit- tet quidem Deus aliquot annos suas experiri vires, ut intelligat denique, baculo suo minime ex instanti periculo se liberari posse. Porrò iam animū despōdenti, ipsius misertus Deus manū porrigit, manūq; ad optatā metā perducit. Baculus Astrono- mi est ipsa Mathematica seu Geometria, qua viam tentare et insi- stere primum audet. Quid etenim humani ingenij vires ad diuinashas res, tamque à nobis diffitas procul, inuestigandas, quam caligantes oculis? Proinde nisi deus illi pro sua benignitate motus heroicis indiderit, & tanq; manu, per incomprehensibile alijs rationi humanæ iter, deduxerit, haud crediderim vlla in re Astronomum cæco illo præstantiorem et feliciorem esse: præterquam quod suo ingenio aliquando fidens, et suo illi baculo, diuinos exhibēs honores, ipsam Vra- niam ab inferis reuocatam, sibi congratulabitur. Vbi autem rem secum recta reputarit via, se non beatorem Orpheo esse sentiet, qui quidem animo suam se Euridicen sequi cernebat, cum ex orco saltabundus ascenderet: post verò, ut ad ora auer- ni fuit peruentum, quam maxime habere se sperabat, ex oculis, iterum ad inferos delapsa, euanuit. Perpendam is itaq; ut in coepimus & in reliquis planetis D. Doctoris, præceptoris mei hypotheses, ut videamus, an constanti animo, & Deo praeuen- te, Vraniam ad superos perduxerit, suæq;dignitati resti- tuerit.

Posset

Posset quispiam fortasse ea, quæ de motu terræ circa Solis, Lunæ &c apparentes motus dicuntur eludere: quamquam nō video, quomodo præcessionis rationem ad sphærarum stellarū transtulerit. Reliquorum profecto planetarum apparentes motus, si aut ad principalem Astronomiæ finem, & siste matis orbiū rationē acconsensum; aut ad facilitatē suavitatem q̄, vndiq̄ causis apparentium eluentibus, respicere quis velit: nullis alijs assumptis hypothesibus, commodius ac rectius demonstrauerit. Adeo omnia hæc tanq̄ aurea catena, inter se pulcherrime colligata esse apparent: & planetarum quilibet sua in positione, suo q̄ ordine, & omni motu sui diuersitate, terram moueri testatur, & nos pro diuerso globi terræ, cui adhæiemus situ, credere diuersimodis eos motibus proprijs diuagari. Et quidem si vlc̄ alibi est videre, quomodo Deus mundum nostris disputationib⁹ reliquerit, hoc certe loco ut quod maxime, est cōspicuum. Nec verò quemq̄ mouere hoc posse arbitror, quod Deus Ptolemæum, & alios item præstantes Heroas hac in parte dissentire patiatur: cum non sit hæc ex earum opinionum genere, quas Socrates in Gorgia hominibus pernicioſas dicit: Ne q̄ ullam hinc aut ars ipsa, aut diuinatrix illa, exinde promanauit, ruinam trahat.

Veteres omnem motus diuersitatem, quam tres superiores per respectum ad Solem habere comperiebant, proprijs ipſorum epicyclis tribuebant. Deinde cum in ijsdem planetis reliquam apparentem inæqualitatem, minime sola eccentrici ratione fieri perspicerent: ac calculus in eorum motuum supputatione, ad imitationem hypothesis Veneris, cum experientia & obſeruationibus consentiret, talem quo q̄ secundæ parentis inæqualitatis rationem assumendam putauerunt, quam ex demonstrationibus Venerem habere concludebant: vt nempe, quemadmodum in Venere, cuiuslibet planetæ centrum epicycli, æquidistanter quidem centro eccentrici moueretur, sed æqualitatem motus respectu centri æquantis sortiretur, ad quod punctum ipse quoq̄ planeta

motu proprio in epicyclo, æqualiter ab apogio medio disces-  
dens, relationem haberet. Cæterum quemadmodū. Venus  
proprio & peculiari in epicyclo motu suas reuolutiones con-  
siceret: ratione autem eccentrici medio Solis motu incederet:  
ita illi contrā in epicyclo Solem respicerent, in eccentrico vero  
peculiaribus ferrentur motibus ipsæ obseruationes, ut consti-  
tuerent, exigebant: dum terram in vniuersi medio retinere ní-  
tuntur. At præterquam ea quæ ad Veneris apparentias  
saluandas competere iudicauerunt, in Mercurij Theoria alium  
insuper æquantis locum, & quod ipsum centrum, à quo epicy-  
cli esset æquidistantia, in parvo circumuolueretur circulo reci-  
piendum duxerunt. Hæc acute sanè, ut veterum pleraq; om-  
nia sunt inuenta, satisq; concinna motibus & apparentijs, si or-  
bes cœlestes inæqualitatem habere super proprijs centrjs, à quo  
tamen natura abhorret admittamus: primamq; & max. nota-  
bilem diuersitatem apparentis motus quinq; planetarum, ipsis  
(cum eandem in eis per accidens apparere constet) tanq; pro-  
priam tribuamus.

In latitudinibus autem planetarum & illud quoq;  $\alpha\acute{e}g\acute{e}\omega$   
veteres negligere videntur, quod neimpe omnes motus cor-  
porum cœlestium, aut circulares sint, aut ex circularibus com-  
ponantur: nisi fortasse quispiam Veneris & Mercurij reflexio-  
nes declinationesq; quemadmodum paulò ante de motu de-  
clinationis terræ est dictum, fieri intelligi velit, et declinationes  
epicyclorū in tribus superioribus, ac deuiationes in inferiorib;  
per librationū motus. Hoc, ut sanè concedatur, in reflexionib;  
et declinationibus Veneris & Mercurij, siquidē eorū inclinatio-  
num anguli, planorum eccentricorum et epicyclorū, vbiq; īdē  
manent: Declinationes vero epicyclorū in tribus superioribus,  
& deuiationes Veneris ac Mercurij per librationes fieri, com-  
munis calculus refutat. Ut namq; de deuiationibus tantum  
dicam, quia minuta proportionalia, quibus deuiationes pro lo-  
cis centri epicycli extra nodos & absidas ratiocinamur, eadem  
ratio īndagarū & cōstituerunt, qua in primi motus doctrina  
portiū eclipticæ declinationes īuestigantur, fit ut in sexagesia-  
mo gradu ab aliqua absidum eccentrici, centro quidem epicy-  
cli ve-

cli veneris existente, colligamus deuiationem quinque minuto  
rum, Mercurij autem  $22\frac{1}{2}$ . Quod si deferens poneretur per  
librationes deuiare, in tali Veneris epicycli situ vera ratio non  
ultra  $2\frac{1}{2}$  minut. deuiationem, Mercurij verò  $11\frac{1}{4}$  minut.  
exposceret. In illius enim centri epicycli situ, angulus inclina-  
tionis plani eccentrici ad eclipticæ non maior 5 minut: in hu-  
ius verò  $22\frac{1}{2}$  ex librationum proprietate motus reperirentur.

Atq; ideo fortasse Ioannes de Regiomonte monendos studio  
sos purauit, calculum in latitudinibus circa prope verum tan-  
tum versari. Postremo cum homines, quod Aristoteles  
alibi pluribus ostendit, natura sua scire appetant, næ molestum  
est satis, quod nusq; æque causæ τῶν φαινομένων sint abstrusaæ, at  
que, ceu cimmerijs tenebris, inuolutæ, quod ipse etiam Ptole-  
mæus nobiscum testatur: ut interim plura de veterum in quin-  
q; planetis hypothesibus, q; forte ipsa nouarum (ut sic dicam)  
hypothesum cum enumeratio, tum ad veteres collatio res  
quirit, non adducam. Ptolemaeum equidem, &c qui eum  
sequuntur, æque atq; D. præceptorem ex animo amo. Siquidē  
verò sanctum illud Aristotelis præceptum semper in conspectu  
ac memoria habeo: πλεῖν μὲν ἀμφοτέροις, πειθαδικοῖς τοῖσι ἀκριβεστροῖς  
&c. Etsi nescio, quomodo: me tamen magis ad D. præcepto-  
ris hypotheses inclinari sentio. Id quod fit fortasse, partim quia  
iam demum rectius me intelligere animū induco, suauissimū  
illud, quod Platoni ob grauitatem ac veritatem tribuitur,  
τὸν θεὸν εἰς ἡγεμονεύειν. Partim verò, quod in D. Præcepto-  
ris Astronomiæ instauratione, ceu caligine discussa, aperto nūc  
cœlo, &c ambobus, vt dici solet, oculis, vim sapientissimi di-  
cti illius Socratis in phædro, intuear: ἵλι τέ τινα δὲ λλον ἡγέροντα  
θωατὸν ζειτεντειναὶ ἐπὶ πολλὰ περικότα δρᾶν τοῦτον διώκω κατόπιδε μετ' ἵλι  
ντον οὐδεθεοῖσι.

His itaq;, que de terræ motu haftenus dicta sunt, à D.  
præceptore meo confirmatis, sequitur (sicut in caulis renouan-  
darum hypothesum retulimus) vt omnis diversitas apparen-

Hypothesiis motus planetarum, quae in eis παρά τὸν πρὸτερὸν ἀκματοῦ  
ses motuum μετοι contingere videtur, propter attinum terræ motum in or-  
quincq; planis be magno fiat: ut q; planetæ re vera sola adhuc altera inæqua-  
netarum secū litate, quæ penes Zodiaci partes obseruatur incedant. Quam-  
dum Ions obrem eis eæ hypotheses tantum, quibus duæ diuersitates mo-  
titudinē. tuis demonstrari possunt, competitunt. Quemadmodū autem  
in Luna D. præceptor maluit epicyclo epicycli vti, ita in trib⁹ g-  
dem superioribus planetis, ad ordinem & motus commensu-  
rationem commodius demonstrandam eccentricos ele-  
git: in Venere vero & Mercurio eccentrici eccentricos. Cum  
autem nō os veluti ex terræ centro trium superiorum motus su-  
spiciamus, at inferiorum revolutiones tanq; infra nos intueas-  
tur, consentaneum erat, vt ad centrum orbis magni, orbium  
planetarum centra referrerentur, à quo deinde ad ipsum terræ  
centrum motus, omnesq; apparentias quam rectiss. transfe-  
rus. Quare & in quinque Planetis eccentricum illum intel-  
ligi oportet, cuius centrum extra centrum orbis magni est.  
Verum vt rectius intelligatur nouarum hypothesis consti-  
tuendarum ratio, omnia deniq; perspicua magis, magisq; in  
aperto sint: Ponamus principio, quinque planetarum plas-  
ma eccentricorum esse in eclipticæ plano, et centra deferentium  
& æquantium circa orbis magni centrum, sicut apud veteres  
circa terræ centrum. Deinde spacia, quæ sunt inter orbis ma-  
gnicentrum, & puncta seu centra æquantium in partes qua-  
tuor æquales dividantur. Porrò cuiuslibet quidem trium  
superiorum centrum eccentrici in tertiam sectionem, ab orbis  
magni centro apogium versus eleuetur: ac extensione quartæ  
residuae, in eccentrici circumferentia epicyclus describatur, &  
apparebit fabrica motus proprij cuiuslibet in longitudinem. Si  
itaq; ex D. præceptoris meis sententia, planeta in huius epicy-  
clic circumcurrentis parte superiori in consequentia, in inferiori  
in antecedentia ita procedat, vt centro epicycli existente in apo-  
gio eccentrici, ipse planeta in perigio sui epicycli reperiatur: et con-  
tra centro epicycli in eccentrici perigio morante, planeta epicycli  
apogium obtineat: atq; hac motuum similitudine planeta in epicyclo, cum centro epicycli in eccentrico pari tempore suas  
periodos

periodos absoluat, clarum est, sublatis æquantibus superiorum planetarum diuersitatem motus, respectu centri orbis magni regularem esse, & ex æqualibus componi. Epicyclus namq[ue] tali ratione assumptus, in munus æquantis succedit, & eccentricus super suum centrum, ac planeta in epicio ad centrū epicycli cui inhæret, æquali tempore, æquales designat angulos.

Veneris autem motus sic constabit, reiecto deferente, cuius vicem orbis magnus supplet, circa tertiam sectionem, extensione quartæ residuae, describatur parvus circulus. Deinde centrū epicycli Veneris, qui hic eccentricus eccentrici, eccentricus secundus & mobilis vocabit, in circūferentia dicti parui circuli tali moueat lege, ut quoties terræ centrum in absidum lineam inciderit, ipsum centrum eccentrici in punto parui circuli, centro orbis magni proximo existat. Terra autem media suo in orbe inter utramq[ue] absidam, ipsum centrum eccentrici Veneris in punto parui circuli à centro orbis magni remotissimum subfistat, atq[ue] ad easdem partes in signorum consequentiā quemadmodum & terra moueat, duas tamen, ut ex his se quitur, revolutiones in una terræ circuitione peragens.

Sed Mercurij motuum ratio, in genere quidem cum Veneris Theoria, conuenit: recepto in super epicyclo, cuius diametrum per libratiōem describat, propter diuersitatem reliquam. Ceterum ut se ad terræ motum accommodet, recipit quantitatēm eius, quæ ex centro deferentis mobilis 3573 : Eccentricitatem autem deferentis primi 736 partium: quantitatēm eius, quæ ex centro parui circuli, mobile deferentis centrum contingens 211 part., atq[ue] diametrum, dicti epicycli, 380 partium, quæ illū ea quæ ex centro orbis magni ad centrū terræ 10000. In motu autem talem legem sortitur, ut centrum eccentrici mobilis, contraria ac in Venere contingat, longissime ab orbis magni centro distet terra in absidū linea planetæ existente: et ad maximā propinquitate accedat, terra ab absidib. planetæ per quadrantem remota. Epicyclum, ut patet, fixū habebit, cuius diametrū respicientem centrū deferentis mobilis, ipse planeta motu libratiōis reptando in linēam rectam, describit, hac lege seruata, ut cū centrū eccentrici mobilis in maxima à centro orbis magni distatia fuerit, planeta perigium

perigium sui epicycli teneat, quod est inferior terminus diametri, quam describit vice versa reliquum terminum, qui apogium dici poterat, cum idem centrum eccentrici mobile proximum centro orbis magni fuerit. Motus autem absidum planetarum, quemadmodum & alia quædam alteri etiam referuntur Narrationi.

Hæc est tota ferè hypothesum ratio, ad omnem propriam diversitatem motus planetarum, secundum longitudinem saluandam. Quapropter si oculus noster in centro orbis magni existeret, radj visuales ex eo per planetas, cœlum lineæ verorum motuum in stellarum sphæram eiectæ, à planetis non alter in ecliptica circumducerentur, quam dictorum circulorum & motuum rationes exigenterent: vt proprias eorum diuersitates motum in Zodiaco ostenderent. Verum quia nos terræ incolæ, ex ea coelestium apparentes motus contemplamur, ad eius centrum tanq; ad basim, intimumq; domicilij nostri omnes motus, apparentiasq; referimus: eductis ex eo per planetas lineis, veluti oculo ex orbis magni cœtro, in terræ centrū translato, omnium inde, vt à nobis quidem videntur, ratiōnib; diuersitates ratiocinandas esse, patet. Veras autem & proprias diuersitates motus planetarum, si esset animus colligere, id per lineas ex centro orbis magni, vt dictum, exeentes efficiendum fore. Veruntamen, quo expeditius nos, ex ijs quæ porrò restant, enumeranda in ratiōnib; planetarum explicemus, tota tractatio facilior & suauior existat, concipiuntur sanè animo, non tantum lineæ verorum apparentium motuum ex centro terræ per planetas in eclipticam procedentes, sed etiam ex centro orbis magni, ideoq; proprie diuersitas motus lineæ dictæ.

Incedente itaq; terra motu orbis magni, vbi eò peruenient fuerit, vt ipsa in eadē linea recta inter Solē & aliquē ex tribus superioribus planetis interponatur, planeta quidem vespertino ortu oriri videbitur: & quia terra sic sita ipsi quam proxima est, veteres posuerunt planetam esse terræ proximum, & circa epicycli sui perigium. Sole autem appropinquante ad lineam veri & apparentis loci planetæ, quod sit terra perueniens te ad

te ad oppositum iam dicti loci, planeta vespertino occasu dispa-  
rere incipit, maximeq; à terra elongari, quoad linea veri loci  
planetæ etiam per centrū Solis transeat, atq; Sole inter plane-  
tam & terram interueniente, planeta occultatur: à qua deinde  
occultatione propter perpetuum terræ motum, quia linea ve-  
ri loci Solis, à linea veri loci planetæ discedit: planetæ iterum  
matutino ortu, ubi quantum arcus visionis requirit, iustum à  
Sole distans, jam natus fuerit, oriri conspicetur. Porro quo-  
niam orbis magnus in horum trium planetarum hypothesis  
bus, munere epicycli à veteribus cuilibet planetarum attribu-  
ti fungitur; in diametro orbis magni, ad planetam vscq; conti-  
nuata, apogium perigiumq; planetæ verum, respectu orbis ma-  
gni reperietur.

Apogium autem & perigium medium, im diametro orbis magni, quæ lineæ ex centro eccentrici in cen-  
trum epicycli præ actæ & equidistanter mouentur: & cum terra  
in mediate versus planetam, ipsi planetæ appropinquet, in rela-  
qua & opposita remoueat, illuc quidē extremitates diamet-  
rorum orbis magni perigia referent: hic vero apogia, cum il-  
la medietas in locum inferioris epicycli partis succedat, hæc aus-  
tem superioris. Fac esse, haud longè à Solis & planetæ con-  
iunctione sit terræ centrū in planetæ apogij loco vero, respectu  
scilicet orbis magni, ipsa q; linea propriæ diuersitatis cū appare-  
tis loci linea planetæ, coincidat. Ab hoc autem loco terra suo  
motu procedente, lineæ propriæ diuersitatis et linea veri loci  
planetæ, sese in corpore planetæ interfecare incipient. Altera  
regulari suo motu diuerio in signorum consequentiā perget:  
altera vero ab eadem sese reflectens, referet nobis planetam ve-  
lorius in ecliptica incedere, quām reuera motu proprio proce-  
dat. Verum terra perueniente ad portionem orbis magni plane-  
tæ propiorem, hæc ē vestigio in antecedentia sese conuertit, vt  
apparens planetæ progressus nobis subinde tardior videatur.  
Amplius quia terra versus planetam ascendit, ipsa veri mo-  
tus Solis linea à planeta promouetur: ac planeta ad nos accedere  
veluti de parte superiori descendens aestimabitur. Tam diu-  
autem planeta directus videbitur, quo usq; terræ centrum ad  
eum, orbis magni ad planetam, situm peruererit, ybi angulus

diurnus reflexionis linea<sup>e</sup> veri loci planetæ in antecedentia & qualis existat, angulo diurno propriæ diuersitatis in consequentia. Ibi namq<sup>ue</sup> duobus se perimentibus motibus planeta statione prima per aliquot dies, pro ratione Orbis magni ad eccentricum planetæ propositi, ipsiusq<sup>ue</sup> planetæ in suo orbe situ, propria<sup>e</sup> motus sui velocitate, stare apparebit. Porro ab hoc item loco terra propiore facta planetæ, fit ut planetam regredi, & in antecedentia moueri credimus, ipsa quippe reflexione notabiliter proprium planetæ motum superante, idq<sup>ue</sup>, eòvsq<sup>ue</sup>, quo terra perigium verum planetæ respectu orbis magni contingat, ubi planeta in medio repedationis loco, oppositioni Solis, terræq<sup>ue</sup> proximus consistet. Quo in situ Mars repertus, præcer communem, ratione orbis magni, reflexionem seu diuersitatem aspectus, & aliam insuper, propter perceptibilem quantitatē eius quæ ex centro terræ ad ipsius distantiam, aspectus diuersitatem admittit, quemadmodum diligens testabitur obseruatio. Postremo ut terra abliac centrali cum planeta, ut ita dicam, coniunctione in consequentia remouebitur: ipsa reflexio in antecedentia eadem ratione, qua ante creuerat, minuetur, donec facta denuo motuum compensatione, planeta statione secunda stationarius fiat: postea proprio planetæ motu superante reflexionem, terra procedente dirigatur, quo tandem in directionis loco medio planeta appareat, terra iterum apogium planetæ verum unde eam deduximus, obtineat: omnesciā dictas apparentias ordine in singulis planetis nobis introducat. Atq<sup>ue</sup> hæc est prima orbis magni, in contemplatione motuum planetarum utilitas, qua à tribus magnis epicyclis in Saturno, Ioue, & Marte liberamur. Quod autem veteres argumentum planetæ dixerunt, hoc D. præceptor motū commutationis planetæ vocat quia per eum apparentias ratione motus terræ in orbe magno contingent ratiocinamur, quas nihil aliud est constat respectu orbis magni, quam parallaxes Lunæ, propter habitudinem eius quæ ex centro terræ ad eiusdem orbes. Cuiuslibet autem planetæ centri epicycli motus, à terræ motu æquali, qui et Solis motu medius est, substractus, commutationis motum æqualem relinquit: & numeratur

ratur ab apōgio medio, à quo & terra æqualiter elongat, vna  
de & in promptu cuiuslibet verus & apparenſ planetæ mo-  
tus in ecliptica ex D. præceptoris tabulis prosthaphæriū  
planetarum habetur.

Alteram porrò orbis magni utilitatum partem, haud ille  
la leuiorem, in Veneris & Mercurij Theoria nanciscemur. Cū  
namq; nos hos duos planetas ex terra tanquam è specula ob-  
ſeruemus, & si ipſi non aliter atq; Sol fixi manerent, tamē nos,  
quia per orbis magni motum circa eos circumducimur, nihil  
minus ipſos planetas, ut Solem, suis motibus zodiacum pera-  
grare putaremus. Et quia obſeruationes teſtantur Vene-  
rem et Mercurium in suis orbib; etiam proprijs moueri mo-  
tibus, præter Solis motum medium, quo in ſuccedentia ferun-  
tur, & aliæ quoq; in eis apparentiæ per accidens, ratione orbis  
magni conſpiciuntur. Princípio enim orbes eorum, epicycloſ  
purabimur, qui tanq; proprijs deferentibus cum Sole æquali-  
bus paſſibus zodiacum conficiantur: ſic terra existente ad perigium  
primorum deferentium, toti ipsorum orbes in eccentrici apo-  
gio exiſtimabuntur, & contra ad apogium orbes in perigio.  
Præterea quemadmodum planetis ſuperioribus apogia &  
perigia per respectum ad planetas, ipſo in orbe magno deter-  
minantur, ita econuerſo in Veneris & Mercurij orbibus, reſpe-  
ctu centri terræ vbi cūq; fuerit ſignantur, & pro motu ter-  
ræ annuo per omnia deferentium loca pertrahuntur. Termint  
diāmetri deferentis mobilis, quæ lineæ medijs motus Solis, ſci-  
licet quæ ex centro orbis magni in terræ centrum æquidistanter  
mouetur, ſunt abſides mediae. Abſides quæ in parte deſe-  
rentis mobilis, oppofita terræ, ſummae: quæ in propiore,  
infimæ haud iniuria vocabuntur. Si autem motus terræ annu-  
us quiesceret, cum Venus in nouem mensibus ſuam reuolutio-  
nem, vt ſupra dictū, peragat, & Mercurius quaſi in trībus, qui  
libet in ſuo temporis ſpatio, bis nobis è terra cum Sole coiuni-  
gi, bis stationarius, bis q; extremos līmites in deferentium cur-  
uaturis contingere: ſemel autem matutinius, vespertinius, re-  
trogradus, directus, apogaeus et perigaeus appareret. Por-  
rò oculo in orbis magni centro, proprij ſaltem motus diuer-

G ij ſi Vener

si Veneris & Mercurij, quemadmodum & reliquorum fere offerrent: nempe totum zodiacum suis motibus peragrantes fierent ad Solem oppositi, reliquisque eum intueri ~~quicunque~~ cernerentur. Verum enim in uno cum nec ex centro orbis magni stellarum motus contemplemur, neque terra motu annuo quiescit, satis perspicuum erit, quare eadem apparentiae nobis terram inhabitantibus tanta varietate apparent. Venus & Mercurius terrae praefalent, pro suorum orbis in magnitudine motu velociore: ipsa terra motu suo annuo eos insequitur: quare Venus ad terram in xvi ferè mensibus, Mercurius in quatuor reuertitur: atque in hoc temporis spatio omnes apparentias, quas Deus ex terris conspicere voluit, nobis ostendere repetunt. Lineæ propriarum diuersitatum motus regulariter incedunt, super centro orbis magni suas revolutiones in tempore sibi a Deo præfinito confidentes. Lineæ autem verorum locorum, quæ & ex centro terrae per Venerem et Mercurium traiectæ, longe aliter circumducuntur, tum quia a puncto extra illorum orbes educuntur, tum quia illud ipsum punctum est mobile. Nos putamus Venerem et Mercurium in suis orbibus eo motu procedere, quo veteres in epicyclo eos moueri statuerunt: cum tamen ille motus superatio tantum sit, qua velotior planeta, terræ motum seu Solis medium excedit. Hanc superationem vocat D. præceptor communis motum, hisdem plane de causis, quibus in tribus superioribus. Fit itaque, ut omnes Veneris et Mercurij apparentiae, quæ etiam ex terra fixa apparuissent, propter terræ motum tardius reuertantur: utque eadem in omnibus suorum deferentium partibus, & eclipticæ locis contingant, quo omnimodi eorum motus deprehenderentur. Nequaquam enim terra sub Cancro fixa, Ptolemae<sup>9</sup> deprehendisset Mercurium breuis simus a Sole circa Libram euagationes, & Venerem circa Taurum habere. Vbi cumque autem terra suo in orbe magno fuerit, & Venus aut Mercurius in lateribus sui deferentis deprehensus, maxime a Sole nobis distare videbitur. Eductis vero ex centro lineis contingentibus vtrinque Veneris & Mercurij deferentes, in superiori portione ad terram relatione facta, in si gnorum

gnorum consequentiam ferentur: in inferiori & terræ proxima contrâ, vbi & stare retrocedere cō ad sensum videntur: cū nēmpe linea veri loci planetæ æqualem angulum diurnum, super terræ centro efficit in antecedentia, angulo mediū motus, qui & terræ in conuentia, vel maiorem. &c. Ex his itaq; manifestum est, quare Venus & Mercurius circa Solem in uno suo conspiciantur. Ceterum sole quoq; clarius est, orbem terram deferentem vere Magnum appellari. Si enim Imperatores propter res feliciter bello gestas, aut gentes deuictas, Magnum accepere cognomenta, dignus certe & hic orbis erat, cui augustissimum attribueretur nomen, cum ipse quasi solus, legum cœlestis politiæ participes nos faciat: omnesq; errores motuum emendet: cum q; in gradum suum pulcherrimam hanc philosophiae partem reponat. Ideo autem est dictus orbis magnus, quia tam ad superiorum planetarum orbes, q; ad inferiorum magnitudinem notabilem habet, quæ præcipuarum apparentiarum sit occasio.

Porrò in latitudinibus planetarum primum est videre, quām recte deferenti centrum terræ Magni nomen tribuatur: quod eò insuper maiorem admirationem meretur: quò veterū hac de re præcepta perplexiora obscurioraq; esse constat. Motus planetarum in longitudinem, egregia quidem testimonia perhibent, quod terræ centrum, orbem, quem dicimus magnū describat. In Latitudinibus autem planetarum eius utilitas, ceu in illustri quodam loco positæ, magis sunt conspicuae, cum ipse nusq; ab eclipticæ plano discedens, præcipua tamen causa omnis diuersitatis apparentiarum in latitudinem existat. Tu verò doctiss. D. Schonere ideo summo amore orbem hunc prosequendum et amplectendum uides, quod totam motus in latitudinem doctrinā tam breuiter, tamq; dilucide, omnibus propositis causis, ob oculos ponat.

Sint primo trium superiorum deferentes ex Ptolemaei sententia ad eclipticam inclinati, quorum apogia septentrionē versus, perigia autem ad meridiem reperiuntur: vtq; sic ipsi planetæ in suis orbibus, quemadmodum Luna in orbe declivi, extra cuius planum non egreditur, circumferantur. Lineæ

Quōdo  
planetæ ab  
ecliptica dis  
cedere appa  
reant.

proprietate diuersitatis. Dracones planetarum, ut vulgo vocantur, deferentium ad eclipticæ habitudines & intersectiones, ad planetarum motus designabunt. Lineæ autem verorum locorum, prædictas lineas in centris planetarum intersecantes, pro centro terræ in orbe magno situ ad planetam, & ipsius planetæ in suo orbe declivi, vera planetarum loca propria, & remotione ad eam quæ per signorum medium referunt, pro angularum habitudine, quos ad eclipticæ planum constituant, quemadmodū Mathematica ratio exposita. Quam ob causam planeta in quacumq; sui deferentis & epicycli in circulo declivi, portione morante: & centro terræ existente in remotioni à planeta orbis magni medietate, quam veteres superiorem epicycli partem dixerunt, latitudines apparentes minores fieri oportere, angulo inclinationis deferentis ad planum eclipticæ, clarum est. Quia in tali centri terræ situ ad planetam, angulus apparentis latitudinis acutior est angulo inclinationis, interior vis delicit exteriori & opposito. Porro centro terræ perueniente ad propriorem medietatem orbis magni ad planetam, contra latitudinem apparentem maiorem angulo inclinationis, ijsdem plane de causis & contraria, conspicitur: quippe qui ante exterior & oppositus, iam interior. Atque haec est causa, quam obrem veteres putauerint, centro epicycli extra nodos consistente, superiorem semper epicycli partem, inter deferentis & eclipticæ planum existere: reliquam autem medietatem ad eam partem vergere, ad quam medietas deferentis à centro epicycli occupata inclinaret. Diametrum vero transeuntem per longitudines medias epicycli, & aequaliter eclipticæ planum incedere. Et epicyclo in nodis, planetam latitudinem nullam habere, in quacumq; epicycli sui parte, quod in his hypothesibus verificatur, planetam in aliquo nodorum morante, & terra quacumq; in parte orbis magni reperta. Si angulus superficie epicycli ad suum deferentem, in veterum hypothesibus aequalis perpetuo angulo inclinationis plani deferentis & eclipticæ fuisset repertus, hoc est, si epicycli planum semper in æquidistantia eclipticæ fuisset deprehensum, prædicta latitudinum ratio, sufficeret. Verum cum huius diuersum observationes geometrice examinatae inferant,

ferant, ut est videre apud Ptolemyū libro vltimo, τὸ μεγάλον  
αὐτάξεως ponit D. praeceptor, per motum librationum, angu-  
lum inclinationis deferentis ad eclipticam, certa ratione augeri  
& minui, respectu nimirum motus planetæ mediæ in circulo de-  
cliui, & ipsius terræ in orbe magno. Quod fiet si in una mo-  
tus cōmurationis periodo, diameter per quam fit libratio' bis  
ab extremitatibus circuli declinius describatur, idçq; tali cō-  
ditione obseruata, vt planeta existente in ortu vespertino an-  
gulus inclinationis sit maximus, quare & latitudinis quoçq;  
apparentis maior, in ortu vero matutino minimus, vnde &  
ipsa apparenſ latitudo, vt conueniebat, minor exiftat.

Veneris autem & Mercurij apparentiæ in latitudinem,  
vnica deuiatione excepta, speculationis facilitate superiorum  
planetarum Theorias superant. Sed Veneris latitudines pri-  
mo perpendamus. Intra orbem magnum, primum Veneris  
sphœra occurrit. Ponit itaq; D. præceptor planum, in quo  
Ven° mouetur, ab eclipticæ seu orbis magni plano declinare,  
super diametro per absidas proprias deferentis primi, ita vt  
orientalis medietas, à plana eclipticæ superficie in septentrionem  
eleuetur, ad inclinationis angulum, quem in Ptolemaei hypo-  
thesibus epi:ycli planum cum deferentis plano contineret: Oc-  
cidentalis autem medietas ad meridiem. Per orientalem vero  
medietatem intelligenda ea, quæ est à loco summæ absidis in  
cōsequencia etc. Sola hac & simplici hypothesi orænes declina-  
tionum & reflexionum regulas, cum caulis, ex loci terræ ad  
planetæ planum habitudine facile erit peruidere. Cum nam  
çq; per terræ motum annum ad oppositas partes summæ absidis  
deferentis primi peruerimus: vbi Veneris orbem tanq;  
epicyclum & in apogio sui deferentis existere putamus, tunc  
planum in quo defertur Venus, nobis ab eclipticæ plano refle-  
xum videbitur. Nam illud nos, in tali situ, per trauersum  
aspicimus. Et quia idem planum ex inferiori loco  
intuemur, quæ ad septentrionem prominet, pars nobis ocu-  
los meridiei obuertentibus, erit sinistra: reliqua vero ad me-  
ridiem, dextra. Procedente autem terra sursum versus  
planetæ absidem summam, orbis Veneris à sui eccentrici  
apogio

apogio descendere creditur, ipsumq; adeò planum deferentis Venerem inclinatum, tanq; ex loco altiore despicere incipimus. Quare reflexio successiue in declinatiōem mutatur, ut per quadrantēm à priori loco distante, vbi cūq; planeta in eleuatīs partibus conspiciatur, declinationem solum ab ecliptica habeat. In tali situ, cum nos terrae adhærentes, sumus in opposito medietatis deferentis, quæ est à summa absīde in cōsequētia, & ab eclipticæ plano in septentrionem eleuata, dixerunt veteres epicyclum Veneris in descendente nodo esse, & apogium epicycli ad septentrionem maxime declinare, perigium vero ad meridiem. Porrò euehente nos sublimes terra motu suo annuo, versus locum summæ absīdis Veneris, orbis eius cēnū epicyclus infimam absīdem sui deferentis appetere videbitur, & planum epicycli nobis planum in quo Veneris stella, quod ante inclinatum nobis erat ad planum eclipticæ, iterum fere ad nos reflectere apparebit: & septentrionalis medietas deferentis, extra planum eclipticæ prominens, dextrum fiet, quia orbem Veneris desuper aspiciimus. Vbi autem ad locum summæ absīdis Veneris centrum terræ peruererit, nulla declinatio, & sola reflexio conspicietur, atqui Veneris orbis in infima deferentis sui deveterum sententia, esse absīde credetur. At q; hic est τὸ φανερόν ordo, dum centrum terræ semicirculationem compleat, à loco infimæ absīdis Veneris in consequiam signorum, ad locum summæ absīdis Veneris ascendens. Eadem autem ratione descendente terra reflexio ad nostrum aspectum paulatim in declinationem mutabitur: & quia medietas plani deferentis à summa absīde in antecedentia, nobis tali incessu terræ sit opposita, apogium deferentis Veneris in meridiem à plano eclipticæ declinare incipit, donec terra in nonagesimo gradu à loco absīdis constituta, vtraq; medietas ad eclipticæ planum declinata conspiciatur, orbisq; cēu epicyclus Veneris in nodo ascendentē ad summam absīdem putetur: à quo loco terra recedente declinatio iterum in reflexionem comutetur: ac consecuta locum infimæ absīdis Veneris, eisdem apparentias latitudinum, in Venere terra iterum producere incipiat. Ex quibus patet, terra ad lineam absīdum Veneris posita,

posita, planum deferentis planetam, reflexum apparere, in quae-  
drantibus verò ab his, declinatum: in locis autem inter medijs  
mixtas latitudines conspicere.

Cum autem præter has latitudines, quas veteres epicy-  
do Veneris tribuerunt, & alia à veteribus deuiaatio, à Ptole-  
mæo τὸν ἐκκέντρων κυκλῶν ἀγώνα dicta, se his permisceat, ac  
eandem per deferentis centrum epicycli Veneris, qui iam sub-  
latus est, demonstrarunt, aliam & cum obseruationibus ma-  
gis consonam D. præceptor rationem ineundam iudicauit.  
Hanc autem rationem D. Doctoris, præceptoris mei de via-  
tionem saluandi, ut facilius quoque haud secus, ac reliqua vscq;  
proposita, assequamur; constituamus planum, cuius mox me-  
minimus, esse medium planum, ac ideo fixum, à quo verum,  
iam huc iam illuc certa euagetur ratione. At quia omnes mo-  
tus, polorum respectu minori labore ac dispendio percipiunt,  
principio tenendum, alterum polorum plani medijs in septen-  
trionem, à plano eclipticæ ad inclinationis anguli quantitatatem  
elevari: alterum autem ex opposito tantundem in meridiem  
deprimi. Et quæ de septentrionali polo, aut ḥs, quæ circa  
hunc fieri ostensuri sumus, simili ratione, ratione minirunt op-  
positionis habita, de meridionali intelligi oportere. Proinde  
circa septentrionali plani medijs polum, assumamus esse cir-  
culum mobilem, cuius ea quæ ex centro maximis obliquitatî-  
bus plani medijs à plano vero corresponeat. Ipse autem polus  
septentrionalis plani veri per librationis motum, dicti circuli  
diametrum describat. Porro circulus mobilis insequatur  
planetæ motum, vt Venus suo motu incedens, relinquat duas  
rum quamlibet se insequentium intersectionem, idq; hac lege,  
vt anno exacto ad relictam deniq; reuertatur. Ducto vero  
circulo magno per utriuscq; plani polos, ab huius communi  
cum plano vero intersectione, utrinq; 90 gradibus numerat,  
cum poli plani veri & medijs scilicet differunt, nodis seu in-  
tersectiones dictæ determinantur. Interim autem dum Veneris  
ad alterutru nodorum periodus completeretur, à polo plani ve-  
ri per librationis motum, dicti circuli mobilis diameter bis  
describatur. Hæc autem ita siant, quo planetam cum terræ

centro tale pactum iniisse appareat: ut quoties terra ad defes-  
rentis absidas fuerit, Venus ubicumq; suo in deferente vero,  
maxime in septentrionem à plano medio deuier, hoc est, maxime  
extra viam medium consistat. Prætereaterra per qua-  
drantem ab absidibus deferentis distante, ipse planeta cum toto  
suo plato vero, in medijs deferentis plato iaceat. Sed terra  
reliqua loca intermedia per agrante, ipse quoq; in deviationi-  
bus intermedij suum cursu in teneat. Hoc terræ & plane-  
tæ pactum vt esset perpetuum, ordinauit Deus, ut primus libra-  
tionis circellus, vt ita dicam, eodem tempore semel reuolue-  
retur, quo vna Veneris ad alterutrum mobilium nodorum  
fieret reuersio. Hæc vt exemplo illustriora siant. Si in aliis  
quo deviationis motus principio, polus septentrionalis plani  
veri à polo plani medijs adiacentis, maxime meridiōalis fuerit:  
ac Venus tantum in maximo deviationis limite, qui est sep-  
tentriōalis extiterit: terra quoq; centro in aliqua absidu-  
Veneris cōmōrante: in quarta anni parte, terra motu annuo  
ad locum inter absidas medium veniet, & eodem tempore  
planeta ad suam intersectionem seu nodum mobilem: &  
quia motus librationis commensuratur eum motu planetæ  
ad nodos seu intersectiones, primus librationis circellus qua-  
drantem quoq; conficiet, et per reliquum circulum, qui altero  
est velocior duplo, polus plani veri sub polum plani medijs  
constituetur: Quare & ambo plana coniungentur. Recep-  
tente autem planeta ab hoc nodo, terra procedet ad alteram  
absidam eccentrici primi, & polus plani veri per librationem à  
polo plani medijs ad septentrionem promouebitur. Sic fieri,  
vt et si Venus meridiana sit: quemadmodum in nostro exem-  
plo: tamen latitudo meridiana minatur: si septentrionalis  
eadē crescat. Eò loci autē ubi peruentū fuerit, polus plani veri,  
librationis motu maximū ad septentrionē limite attinget: et pla-  
netā motu suo annuo ad nodos, in medio inter utramq; inter-  
sectionē, maximā iterū in septentrionē deviationē habebit. Ap-  
paret itaq; motū circuli assumpti, hūc habere vsum, ut in anno,  
Veneris ad nodos fiat reuolutio, semperq; terra collocata in ab-  
sidiū linea, planeta ubicumq; in suo plato vero fuerit, maxis-

nam à plāno medio deuīationem habeat: & in medīo ītē  
vīramē absida terra constituta sit in nodis. Porrō libratiō  
nis motu fieri, vt Venere in aliquo nodorū existente, ambo  
plana coniungantur: & illa pars plani veri, quam ingreditur,  
ad septentrionē semper à medīo discedat: quo, prout conue  
nit, latitudo hæc perpetuo Borealis maneat.

Quemadmodū autem Veneris planum, quod me  
dium appellare placuit, in absidū eccentrici priū linea ab  
ecliptica ītersecatur: & eius plani medietas à summa abside in  
consequentia ad septentrionē prominet, reliqua oppositiōis le  
ge in meridiē vergente. Ita in Mercurio similitudine est pla  
num medium, quod super suarū absidū linea, vt par  
erat, ab eclipticā plāno vtrīcī inclinatur, vt viceversa medie  
tas plani mediū à summa abside in antecedentia, septentrionā  
lis sit. Quare in centri terrae annua reuolutione, declinationes  
& reflexiones in Mercurio permuratae ad Veneris scilicet, de  
prehendentur. Verūm hæc varietas vt eo conspicua ma  
gis foret, dispositus Deus & deuīationem plani veri Mercurij à  
medīo, vt ea medietas perpetuo quam ingreditur, à plāno me  
dīo ad meridiem discederet: et terra ad absidas ipsas consisten  
te, cum suo plāno vero in medīo plāno ficeret. Quo sit  
deniq; vt in latitudinem, præter dictas differentias, à Venere  
nullas habeat, nisi quod hæc deuīatio, maior in Mercu  
rio est, quam in Venere, veluti etiam inclinationis angulum  
maiorem habet. Cæterū reliquæ latitudinum Mercu  
rij latitudines, facilime non aliter, acq; in Venere colligentur.

Pars superat coepit, pars est exhausta laboris

Hic teneat nostras anchora iacta rates.

Vt primam hanc narrationem nostram poētæ verbis fie  
niam. Alteram autem mei promissi partem quum primū  
iusto adhibito studio totum D. præceptoris mei opus euolue  
ro, colligere incipiam. Eò verò gratiorem tibi vīramē fo  
re spero, quo clarius artificum propositis obseruationibus, ita  
D. præceptoris mei hypotheses ratiōne p̄cipuissimā consentire  
videbis, vt etiam inter se, tanq; bona definitio cum definito  
conuerti possint. H. ij Claris

Clarissime & doctissime D. Schonere, actanq; pater  
mihi semper colende, reliquum nunc iam est, vt hanc meam  
operam qualemcumq; æqui boniq; constilas. Nam  
quamquam non neciam quid humeri mei ferre possint,  
quidue ferre recusent: tamen tuus in me singularis, & vt sic  
dicam, paternus amor, fecit, vt omnino non formidari hoc  
coelum subire, et quoad eius quidem fieri potuit, omnia ad te re-  
ferrem, quod Deus opt. max. bene vertere dignetur, deprecor,  
miliq; aspirer, vt iusto tramite ad propositum finem, Iahos  
ren coeptum perducere queam. Si quipiam autem ardore  
quodam iuuenili (qui quidem semper, vt ille inquit, magno  
magis, q; utli spiritu sumus prædicti) dictum sit, aut per impru-  
dentiam exciderit, quod liberius contra venerandam & san-  
ctam vetustatem dictum videri possit, quam fortassis ipsa res-  
rum magnitudo & grauitas postulabat, tu certe, quodq; apud  
me dubiu non est, in meliore accipies partem, & potius animu  
in te meū, quam quid præstiterim, spectabis. Porro velim te,  
de doctissimo viro, D. doctore, meo præceptore hoc statuere,  
tibiq; persuasissimum habere, apud eū nihil prius, nec antiquius  
esse quicq; quam vestigis Ptolemæi vt insistat; nec aliter, ac  
ipse Ptolemæus fecit, veteres & se antiquiores multò secutus.  
Dum autem rā φωτισμόν, quæ Astronomum regunt, & Ma-  
thematica se cogere intelligeret, quedam præter voluntas  
te etiam vt assumeret: satis interim esse putavit, si eadem ar-  
te in eundem scopum cum Ptolemaeo tela sua dirigeret, etis-  
amq; arcum & tela ex longe alio materiæ genere, quam ille, as-  
sumeret: ac hoc loco illud arripiendum: οὐδὲν πλεῖον ἔργον  
τῇ γάστρᾳ τῷ μίλλοντα φιλοσοφεῖν. Cæterum, quod alienum  
est ab ingenio boni cuiuslibet, maxime verò à natura philosophica, ab eo vt qui max. abhorret D. præceptor meus: tanq;  
abest, vt sibi à veterum recte philosophantium sententijs nisi  
magnis de causis, ac rebus ipsis efflagitantibus, studio quo-  
dam nouitatis, temere discedendum putarit. Alia est ætas, alia  
morum grauitas, doctrinæ excellentia, alia deniq; ingenij cel-  
litudo, animiq; magnitudo, quam vt tale quid in eum cadere  
queat, quod quidem est, vel ætais iuuenilis, vel τὸ μῆτρα φρεσοῦ

των ἐπιθετικῶν μηχανῶν, ut Aristotelis utar verbis, vel ardētūm ingeniorum, quæ à quolibet vento, suisq; affectibus mouentur ac reguntur, vt etiam eū κύβερνον excusso, quoduis obuium sibi arripiant & acerrime propugnant. Verū mī vincat veritas, vincat virtus, suisq; honos perpetuo habeatur artibus, & quilibet bonūs suae artis artifex in lucem, quod prospic, proferat, atq; in hunc tueatur modum, vt veritatem quæ siuisse videatur. Nec verò D. præceptor honoris & doctorū virorum iudicia vnc̄ abhorrebit, quæ subire vlo-  
tro cogitat.

Pindarus in illa oda, quæ literis aureis in templo Miner- E N C O  
ux consecrata fertur, celebrans Diagoram Rhodium pugilē, M I V M  
victorem Olympicū: ait patriam eius Veneris esse filiam, & PRVS  
Solis plurimum adamaram coniugem. Deinde louem ibi SIAE.  
multum pluisse auri, idq; propterea, quod suam Mineruam co-  
lerent: quare & ab ea ipsa sapientiae nomine, et ιγκυλο πανδίκες,  
quam impendio colebāt, claram redditam. Hoc præclarum  
Rhodiorū γενέμενον an vlli præterea regioni hac nostra ætate,  
q; Prussiæ (de qua pauca dicere in animo est, quod ea forte tu  
quocq; audire volebas) quis aptius accommodauerit, ego qui  
dem non video. Nec dubito, quin eadem numina guber-  
nantiā hanc regionem deprehenderentur, si peritus aliquis A-  
strologus, diligenter cura, pulcherrimæ huius, fertilissimæ & fa-  
licissimæ regi nis præsidentes stellas inquireret. Quemadmo-  
dum autem Pindarus ait,

Φαντὶ δὲ ἀτράπων παλαιῶν  
Ρέοντος, ἔνπει τὸν  
Χθοῖσι λατέρον βίστος, τῷν ἀδικέτοι,  
Φανερόν τὸν πελάρηδ  
Ρόδουν ἔμμεν ποτιστόν.  
Δλιμυροῦσ δὲ τὸν βίστεσιν τάσσον κακρύζει.  
Δποντοσ δὲ θύριον  
Δεξιῶν λάχεσ αἰδηνόν.

Επί γάρ τι χόρεστα περέστη  
Τον λαπόν, ἀγνὸν θεόν.  
Μυαδέντη, δὲ, τὸν ἄμπαλον μέλει  
Δε, σέμενον ἀλλά μηδὲν  
Κέκοστε, τούτη πολιάσσει  
ἄπει τὸν ἀντίτονον ὄφαντας οὐδὲν  
Αυξομέναν πειθόει  
Πολύβοσκοργαναν εἰσεγένεται  
Πολιστι, καὶ τὴν φροντίδα μηδείστη.

Ita olim haud dubie Prussiam pontus habuit: & quod certius quis, propiusque signum capiat, quam quod hodie in continentem, longissime a littore Succinum reperiatur. Quare & eadem lege, deorum munere, ut est mari enata, Apollini cessit, quam tanquam coniugem suam Rhodum olim, nunc adamat. Non potest Sol Prussiam perinde radiis rectis pertingere, ac Rhodum: fateor, sed hoc alio multis compensat modis, & quod in Rhodo radiorum rectitudine praefat, hoc in Prussia morsa sua supra Horizontem efficit.

Deinde Succinum Dei peculiare esse donum, quo hanc imprimis regionem ornare voluerit, neminem negaturum puto. Imò si succini nobilitatem, & usum, quem in medicinis haberet, quis perpenderit, non iniuria Apollini sacrum iudicabit, eiusque adeo munus egregium, quo Prussiam coniugem suam, tanquam pretiosissimo ornamento magna in copia donet. Cumque Apollo præter artem medicam & *μαρτικήν*, quas inuenit primus & coluit, studio etiam venandi teneatur, videatur hanc regionem præ ceteris omnibus elegisse: & cum longo tempore ante præuideret inimanes Turcas Rhodon suam deuastatos, in has parteis sedem suam transtulisse, atqui hec cum Diana sorore commigrasse, vero non videtur absumile. In quascumque enim parteis oculos vertas, si sylvas consideres, viuaria, quae græcis παραδίσοι sunt, et Apria, ab Apollo confita dices: Si arbusta & campos, eorundemque leporaria & ornithones: Si lacus, stagna, fontes, Dianæ sacra diaxeris, Deorumque piscinas. Atque adeo Prussiam præ alijs regionibus elegisse apparet, in quam, cœli suum Paradisum, Praetextus

præter coruos, damas, vrsos, apros, & id genus alias, vulgo  
notas feras, Vros etiam, Alces, Bisontes, &c. quos alibi loco-  
rum vix reperire est, inueheret: ut interim silentio præteream  
plurima & ea rara admodum autum, nec non piscium gene-  
ra. Proles autem, quam Apollo ex Prussiaconiuge suscep-  
pit, sunt: Regiusmons, sedes Illustrissimi principis, D. Domini  
Alberti, Ducis Prussiae, Marchionis Brandenburgensis, &c.  
omnium doctorum acclarorū virorū nostra ætate mecoenatis. To-  
runna, olim emporio, nunc verò alumno suo D. præceptore  
meo satis clara. Gedanum Prussiae metropolis, sapientia  
& senatus maiestate, opibus, & renascentis rei literariæ gloria,  
conspicua. Varmia collegium multorum doctorum &  
piorum virorum: clara Reuerendissimo D. Domino Ioanne  
Dantisco, eloquentissimo & sapientissimo Praesule. Marien-  
burgum ærarium serenissimi Regis Poloniae. Elbinga  
vetus Prussiae domicilium, quæ sanctam quoq; literarum cu-  
ram suscipit. Culma clara literis, & vnde ius culmense  
originem duxit. AEdificia verò & munitiones, Apollis-  
nis regias & ædes diceres: hortos, agros, totamq; regionem  
Veneris delicias, ut non immerito p̄d̄s dici possit. Porro  
Prussiam filiam esse Veneris haud est in obscuro, si vel terræ  
fertilitatem quis perpenderit, vel venustatem & amoenitatem  
totius regionis. Venus fertur orta mari, ita & Prussia eius  
& Maris filia est, ideoq; non tantum eam fertilitatem præbet  
ut Holandia & Selandia annona ab ea alantur, sed & qua-  
si horreum sit vicinis regnis: item Angliae & Portugaliae.  
Præter hœc optima quæq; piscium genera, & alias res pretio-  
sas, quibus ipsa circumfluit, alijs affatim suppeditat. Cæterum  
solicita Venus de ijs, quæ ad cultum, splendorem, bene ac hu-  
maniter viuendum attinebant, neq;, negante soli natura, in  
his partibus nasci & haberí poterant, mari deniq; auxiliante ef-  
fecit, ut commode in Prussiam aliunde inuehi possent. Verū  
cum hœc tibi doctis. D. Schonere notiora sunt, quām ut à me  
prolixius referri debeant, atq; ab alijs integris ea de re æditis  
libellis tractentur, vberiore encomio supersedeo.

Hoc tantum addam, ut est Prussica gens populosâ, præ-  
sidentis

fidentis numinis beneficio, ita quoque est singulari humanitate  
prædita. Præterea cum omni genere artium Mineruam  
colant, & Iouis ob hoc benignitatem sentiunt. Nam ut non  
dicam de inferioribus artibus attributis Mineruae, ut Architecte-  
tonica et huic cognatis: principio Illustrissimus princeps, deinceps  
de omnes præfules, proceresque Prussiae, penes quos summa re-  
rum est, ac rerumpub. gubernatores, ut Heroas decet, summo  
studio passim renascentes in orbe literas amplectuntur: adeoque  
& soli & communis consilio alere & propagare student. Quia  
re & Iupiter fulua contracta nebula multum auripluit, hoc est,  
ut ego interpretor, quia Iupiter præesse dicitur imperijs & re-  
bus pub. cum magnates studiorum sapientiae & Musarum cu-  
ram suscipiunt, tunc Deus subditorum, nec non vicinorum re-  
gum, principum ac populorum animos ceu in auream nubem  
contractat, ex qua pacem, omniaque cōmoda pacis, tanquam guttas  
aureas defillit: animos tranquilitatis, et publicæ pacis amantes,  
ciuitates bonis legibus constitutas, viros sapientes, honestam  
& sanctam liberorum educationem, piam denique ac puram re-  
ligionis propagationem &c.

Sæpius citatur naufragium Aristippi, quod apud Rhodū  
insulam fecisse cum perhibent, vbi eiectus, cum quasdam geo-  
metricas in littore figuras conspexisset, iussit locios suos bono  
esse animo, inclamatans se hominum vestigia videre: neque eum  
sua opinio falsum habuit. Nam & sibi & suis, eruditione qua  
pollebat, ab hominibus doctis & amantibus virtutem, neces-  
saria ad vitam tollerandam facile parabat. Ita, ut dij me am-  
ent, Doctiss. D. Shonere, cum Prutteni sint hospitalissimi, haud  
adhuc contigit milii vilius his in partibus magni viri adire &  
des, quin aut statim in ipso Iuvine geometricas figuræ cerne-  
rem, aut illorum animis geometricam sedentem deprehendes-  
rem. Quare omnes ferè ut sunt boni viri, studiosos ha-  
rum artium, quibus possunt studijs & officijs prosequuntur.  
Siquidem nunquam vera sapientia, & eruditio à bonitate & bene-  
ficiencia sejuncta est.

At præcipue duorum magnorum virorum erga me stu-  
dia admirari Soleo, cum facile agnolcam quæ mihi sit curta erudi-  
tionis

ditionis suppelle<sup>x</sup>, me<sup>c</sup>q<sup>ue</sup> meo pede metiar. Alter est autem  
amplissimus Præsul, cuius sub principium mentionem feci: Reuerendissimus D. Dominus Tidemannus Gysius, Episcopus Culmensis. Eius autem R. P. cum chorum virtutum  
& doctrinæ, quemad. D. Paulus in episcopo requirit, san-  
ctissime absoluisset: ac intellectisset non parum in momenti ad  
gloriam Christi adferre, ut iusta temporum series in Ecclesia,  
& certa motuum ratio ac doctrina extaret: D. Doctorem,  
præceptorem meum, cuius studia & doctrinam multis ab-  
hinc annis exploratam habebat, antè non destitit adhortari ad  
hanc prouinciam suscipiendam, quam impulit. D. præcep-  
tor autem cum natura esset ~~coivivis~~, et videret reipub. quoq<sup>ue</sup>  
literariæ motuum emendatione opus esse, facile Reuerendissi-  
mi præsulis, & amici precibus cessit, & recepit tabulas Astro-  
nomicas, cum nouis canonibus se compositurum, neque, si  
quis sui esset vsus, Rempublicam, quod cum alijs, tum Ioannes  
Angelus fecit, laboribus suis defraudaturum. At quoniam  
iam olim sibi esset perspectum, obseruatiōes suo quodammo-  
do iure tales hypotheses exigere, quæ nō tam euersuræ essent  
haec tenus de motuum, & orbium ordine, recte, ut quidem re-  
ceptum, creditumq<sup>ue</sup> vulgo, disputata & excussa: quam etiam  
cum sensib. nostris pugnaturæ, iudicabat Alfonsinos potius,  
quam Ptolemæum imitandum, & tabulas cum diligentibus  
canonibus, sine demonstrationibus proponendas: sic futurum  
ut nullam inter Philosophos moueret turbam: vulgares Ma-  
themati<sup>c</sup>i, correctum haberet motuum calculum; veros autem  
artifices, quos æquioribus oculis respexisset Iupiter, ex nume-  
ris propositis facile peruenturos ad principia & fontes, vnde  
deducta essent omnia: quemadmodum quoq<sup>ue</sup> vñq<sup>ue</sup> adhuc do-  
ctis elaborandum fuit, de vera hypothesi motus stellati orbis  
ex Alfonsinorum doctrina. Sic fore ut doctis liquido con-  
starent omnia: neque tamē Astronomorū vulg<sup>ar</sup> fraudaretur  
vñsu, quem sine scientia solum curat & expedit: atque illud Py-  
thagoreorum obseruaretur, ita philosophandum, ut doctis &  
Mathematicæ initiatis, philosophiæ penetralia referantur &c.  
Ibi tum Reuerendissimus ostendebat imperfectum id munus

I Reipub

Reipub. futurum, nisi & causas suarum tabularum proponeat, et, in imitatione Ptolemæi, quo consilio, quaue ratione, quibus epicyclis fundamentis artis ac demonstrationibus, medios motus & prosthaphæreses inquisierit, radices ad temporum initia confirmauerit, insuper adderet. Adhuc addebat, quantum haec res incommodi, & quot errores in tabulis Alfonsis attulisset: cum cogeremur eorum placita assumere ac probare, non aliter, quam, ut illi solebant, *avtò: tpa*, quod in Magis thematis quidem nullum prorsus locum habet. Porro cum haec principia & hypotheses, tanq; ex diametro cum veteris hypothesisibus pugnant, vix inter artifices aliquem futurum, qui olim tabularum principia perspecturus esset, eaque, postq; tabularum vires, ut cu veritate cōsentientes, acquisiverint, in publicum proferret. Non hic locum habere, quod sexpius in Imperijs ac cōsilij & publicis negotijs sit, ut aliquandiu cōsilia occultentur, donec subditi fructu percepto, spem nequaquam dubiam faciant, fore, ut ipsi consilia sint approbaturi. Quantum autem ad philosophos attinet, prudentiores & doctiores diligentius seriem disputationis Aristotelicæ examinaturos, & per pensuros quomodo Aristoteles, postq; pluribus se argumentis immobilitatem terræ demonstrasse credidit, cōfugiat tandem ad illud argumentum. *μαρτυρεῖ δὲ τούτοις καὶ τὰ παρὰ τῷ μαθηστικῷ λιγότερον περὶ τῶν ἀστρολογίων, τὰ γάρ φασθαι συμβαίνεια μεταβελλόντων τὸν οὐκετί τῶν ἀσφρων εἰ τάξιον, ὃστιπά τὸ μέσου καὶ μίνιστης γῆστος.* Porro hinc secum constituturos, si haec conclusio præmissis disputationibus non poterit subiungi, ne oleum & operam impensam perdamus, potius vera Astronomiae ratio assumenda erit: deinde reliquarum disputationum aptæ solutiones indagandæ, & recurrendo ad principia, diligentia maiore, pariq; studio excutiendum, an sit demonstratum, centrum terræ, esse quoq; centrum uniuersi. Et si terra in orbem Lunæ eleuaretur, quod terræ partes auulæ non sui globi centrum adpetituræ essent, sed uniuersi, cum tamen omnes ad angulos rectos superficie globi terræ incident. Præterea cum Magnitudinem videamus naturalem motum habere versus Septentrionem item diurnæ revolutionis, an motus circulares terræ attributi, necessitas

necessario violenti sunt. Amplius utrum possint tres motus  
a medio, ad medium & circa medium actu separari: & alia,  
quibus ut fundamentis Timaei & Pythagoreorum placita re-  
felliit. Atque haec & huiusmodi secum perpendunt, si ad  
principalem Astronomiae finem & ad Dei & naturae poten-  
tiā ac industriā respicere voluerint. Quod si autem docti vbiq[ue]  
acrius & pertinacius suis principijs insistere in animo habue-  
rint, decreuerint tamen monebat D. praceptor, se fortunam me-  
liorem expetere non debere, quam quæ Ptolemae i huius discipu-  
pl. nœ Monarchæ fuissent; de quo Averroës sumtu' alijs philo-  
sophus postq[ue] conclusisse epicyclos & eccentricos in rerum  
natura omnino esse non posse, & Ptolemaeum ignorasse qua-  
re veteres motus Girationis, posuissent, tandem pronunciata:  
Astronomia Ptolemaei nihil est in esse, sed est conueniens co-  
putationi, non esse. Cæterum indoctorum, quos græci & hebrei  
τοῦτο, καὶ μουροῦ, ἐριθαῖον τοῦτο, ἀπειλεύτητον vocat, clamores pro  
nihilo habendos, cū nego istorum gratia ullos viri boni labo-  
res suscipiant. His & alijs multis, vt ex amicis rerum omnium  
conscijs compéri, eruditissimus Praeful tandem apud D. præ-  
ceptorem, euicit, vt polliceretur se doctis & posteritati de la-  
boribus suis iudicium permissurum. Quare merito boni  
virij et studiosi Mathematicum, Reuerendissimo Domino Cul-  
meni magnas iuxta mecum habebunt gratias, quod hanc  
operam Reipub. præstiterit. Quoniam autem Munificen-  
tissimus praeful hæc studia impendio amat, diligenterq[ue] colit,  
habet & armillam æneam ad obseruanda æquinoctia, quales  
duas, sed aliquanto maiores Ptolemaeus Alexandriae fuisset co-  
memorat, ad quas videndas passim ex tota Græcia confluebat  
eruditæ. Curauit eam sibi, verè principe dignum gno-  
monem ex Anglia adferri, quem cum summa animi voluptate  
evidi, siquidem ab optimo artifice, neque rudi Mathematicæ  
fabricatus est.

Alior vero meorum Mecoenatum est Spectabilis, ac stren-  
gus D. Ioannes à Vuerden, Burglabius Norensis &c. Con-  
sul inclytæ ciuitatis Gedanensis. / Qui ut ex amicis quibus

lib. xi super  
xii Metas-  
phy com-  
ment. xlv  
Gell. i cap.  
ix

I n d a m  
*Capitanus Norensis* &c

dam de meis studijs audiuit, non dignatus est, me qualem  
eunq; suis verbis salutare, & petere, ut se ante conuenirem,  
quam Prussia excederem. Quod, cum D. prae-  
ceptor meo indicarem, ipsi hoc meo nomine tum placuit,  
& virum eum ita mihi depinxit, ut me tanq; ab Achille illo  
Homeri vocari intelligerem. Nam praeter quam quod in  
belli pacisq; artibus excellit, etiam Musicam Musis fauentib;  
colit, qua suauissima harmonia spiritus suos recreet & exciter,  
ad Reipub. onera subeunda ac perferenda. Dignus quem  
Deus opt. max. fecerit ποιητας λαον. Et beata Respub, cui Deus  
tales prae fecerit administratores.

Socrates in Phaedone damnat illorum sententiam, qui  
animam Harmoniam dixerunt, & recte quidem, si nihil praeter  
elementorum in corpore crasim intellectere. Quod si autem  
ideo animam harmoniam esse definierunt, quod & sola cum  
Dñs mens humana intelligeret harmoniam, quemadmodū &  
sola haec numerat, quare & quidam Numerum dicere non  
sunt veriti. Deinde etiam quod cernerent grauissimis quan-  
doq; animae morbis concentibus musicis mederi: nihil hæc  
sententia, quod anima hominis præfertim heroici harmonia  
dicatur, incommodi habere videbitur. Quapropter rectissi-  
me quis eas respub. beatas dixerit, quarum gubernatores ani-  
mas harmonicas, hoc est, philosophicas naturas habuerint.  
Qualem certe Scytha ille nequaq; habuit, qui equi hinnitū au-  
dire malebat, quam excellentissimum musicum, quem alij ad  
stuporem vscq; audiebant. Vtinam autem omnes reges, prin-  
cipes, præfules, alijq; regnorū proceres animas ex Cratere har-  
moniacarum animarum sortirentur, & non dubitarem, quin  
optimæ hæ disciplinæ, quæq; propter se potissimum sunt ex-  
petendæ, suam dignitatem sint obtenturæ. Hæc habui  
Clarissime vir, quæ ad te in præsens de D. Doctoris mei hy-  
posthesibus, Prussia, & Mecenatibus meis scribenda putavi.  
Bene vale vir doctiss. & studia mea tuis consilijs gubernare  
ne dedigneret. Scis enim nobis luenibus max. seniorum &  
prudentiorum consilijs opus esse. Nec te venusta illa græ-  
corum sententia fugit: Γνῶμα δ' ἀγενίστητο τὸν μητρόπων

Ex

Ex Museo nostro Varmiae ix Calend.  
Octobris, anno Domini  
M. D. XXXIX.

H E N R I C V S Z E E L L I V S

Lectori S.

Ne quid in nobis vel diligentiae, vel fidei iure quodammodo tuo Candide Lector desiderares, operam hanc nostram in interpretandis græcis sententijs, quibus author ob maiorem authoritatem ut maluit, haud grauatim nauauimus. Ad didimus præterea errata, unde mendas, quæ non quidem nostra negligentia, sed nescio quo fato, dum æditionem proferamus, irrepserit, citra tuum laborem corrigas. Quod nostrum in te studium, si modo æquus esse volueris, gratum habebis. Vale.

Quæ in A.

ἀκριβεστάται exquisitissimæ.

B

τοῦσδε κυπεματοῖσ. vltroneos seu Spontaneos.

C

ἀπὸ τοῦ χρόνου. à tempore.

τὸ διεῖφεν ψυχῆσ) diuino mentis oculo.

μηδὲν) Nihil naturam frustra operari.

δύνασθε) Adeò opificem nostrum esse sapientem, ut unum quodq; eorum, quæ ipse condidit non unam tantum habeat utilitatem, sed duas etiam, & tres: non raro vero plures.

χρημάτος. princeps choreæ, seu choragus.

περὶ κόσμου. de mundo.

ἔργατα. instrumenta.

χρημάτων. inchordatorem simul & chori moderatorem.

λαudes. D laudes.

τέσμαν.) Veriores sententias, quando quis assequitur, gratias tunc habere oportet his, qui adiuvenerit.

τῶν φαιομένων. apparentiarum.

τύττε τὰ) Nec quæ sine demonstratione posita, si semel cū apparençj; conuenisse sunt comprehensa, sine certa quadam via

I iii seu

seu ratione, & longa meditatione comprobari non potuerit, et  
in difficulti admodum fuerit comprehensionis eorum rationem  
constituere. Quia primorum principiorum ut plurimum  
natura aut nullæ est causa, aut sancè interpretatu difficultis.  
*πεπαθεν αὐτούς*). Recte instituti est, cù vñque verum vnoquoq;  
et in genere inquirere, quouscū cuiusuis rei natura patitur.

*τὸς ἀποστόλου*) Ad istorem veritatis esse philosophum.

*Παῦλος τοιαῦτος*) Admodum scire à Platone dictum est, cum  
geometriam, tum & reliquas, quæ quidem hanc sequuntur, de  
ipsa essentia somniare. Evidenter vero, seu coram ut res in-  
tueantur, ipsiis est impossibile, dum hypotheses, quibus utun-  
tur, infallibiles eas ponunt, cum non possint earum reddere  
rationem.

*πολλῆς*) Magnas dijs immortalibus gratias habere oportet, pròpterea quod certam interim apparentiarum rationem  
teneamus,

*εἰδούσης.* demonstrationes.

*τὴ φανομένη.* apparentiae.

*λοξίνης*) obliquatur, & declinat.

*λοξώσιος*) obliquatio & declinatio.

## E

*πάχυτέρης μούση,* crassiore Musa.

*τοῦ σοφῶν θητείων.* sapientis opificis.

*πλειοτεροῖς φανομένοις.* pluribus apparentijs.

## F

*δούκας*) Quod non facile omni naturæ, nisi quæ & ip-  
sa sit admiratione digna, contingat contemplatio.

*κτίσης.* fatali lege.

*ἀξίαμε.* pronunciatum seu enunciatum.

*φιλινός*) Amare quidem virum q; se qui vero, veriore  
eorum oportet.

*τὸν θεὸν*) Deum semper agere geometram.

*τὸν τετράγωνον*) Si quem alium putaueris posse unum & plura,  
propterum conditione, discernere, cum ego, ipsis etiam vestigij  
insistens, haud secus ac diuinum quoddam numen sequar.

*παρατούσιος*) propriæ habitudines ad Solem.

*τοῖς φανομένοις.* inapparentijs.

τέσ μερέλλεις σωτήσεις.  
magistri.

G magnæ compositionis, vulgo Al-  
magesti.

H

διῆς) Futurum philosophū libero esse iuditio necessitas est.  
τῶν μεγαρρούντων) Superbientium ob exiguum rerum cogni-  
tionem-

κυβερνίτη. nauclero.

Φαντὶ δ' ἀνθεώπων) Maiores commemorant ante eum diem,  
quum Iupiter & Dñ immortales terram diuiderent, Rhodum  
in mari nūctē conspectam: sed insulam eam in fundo maris de-  
lituisse. Absente autem Sole, nemo interim pro eo sortem su-  
bit̄, at qui ipsum, castum deum, regionum exhaeredem relique  
re. Deinde verò cum ipse cæteros ea de re admonuisset: Iupi-  
ter quidem volebat secundo sortem conjcere, verùm ne fieret,  
per ipsum Solem stetit. Aiebat namq; se à longe videre, è ca-  
no mari terram quandam emergere, cum hominum tum peco-  
rum feracissimam.

ρόδος. rosa.

I

κοννικός. communicator.  
ἀντὸς ἐφα. ipse dixit

μαρτυρίδ') His autem testimonia perhibent & ea, quæ de  
Astrologia à Mathematicis dicta sunt. Accidunt enim ap-  
parentiae mutatis subinde habitudinibus, quibus astrorum or-  
do constituitur, tanq; in medio terra posita.

ἰδεαφτούρε) minime contemplatiuos, à Musis alienos, phis-  
Iosophiæ ignaros & geometriæ imperitos.

τολμεα λαῶν custodem populorum.

γράμμαδ') Senum consilia sunt præstantiora.

EXCVSVM GEDANI PER  
FRANCISCVM RHO  
DVM. M. D. XL.







M  
do plani

—2  
—3  
—6

—7  
—3  
—3

e fossæ in-

ceps quæ-  
recta RT.  
accipitur.  
In tri-

173,12.6244

