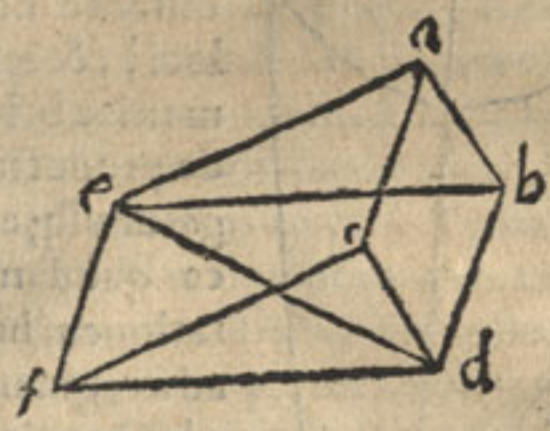


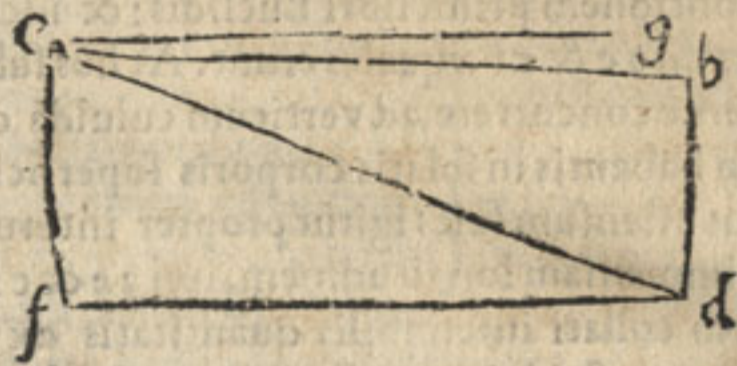
brae b e, d f in cōtinuum producantur, ad vtraque partes concurrent, quod in primis ostendendum erat. Cæterum quod parallelæ appareant, in hunc modum demonstrabimus. Quoniam enim gnomonum vmbrae & earum interualla cum amplitudine superficiei globi terreni collata rectæ apparent lineæ, & in plana superficiei existentes: sumantur itaq; ipsæ e b & d f, pro rectis lineis, & connectantur b d, e f & a c. At æquales sunt gnomones a b, c d per hypothesim, & producti concurrunt in centro terræ: igitur ob angulorum æqualitatem, & similitudinem triangulorum, communem angulum habentium in ipso centro terræ, recta a c basis vnius rectam b d, basim alterius insensibiliter superabit: quemadmodum de solaribus radijs superius demonstrauimus. In duobus autem triangulis a e b, c d f, duo anguli a b e, c d f æquales sunt ad inuicem: duo præterea anguli b a e, d c f, ijs contrapositi æquales etiam sunt: igitur reliqua ipsorum triangulorum latera, alterum alteri cū reliquis angulis æqualia erunt per 26. propositionem primi libri Euclidis. Et proinde radij a e, c f æquales sunt, qui si vterius producti fuerint, sub cen-



tro terræ concurrent in cuiusdam coni vertice, velut superius fuit ostensum. Ob angulorum igitur æqualitatem & similitudinem triangulorum communem habentium angulum ad idem punctum, verticem ipsius coni, recta a c basis vnius insensibiliter superabit rectam e f basim alterius: æquales igitur apparebunt ipsæ b d, e f per communem sententiam: insensibili enim differentia à recta a c superantur. Connectatur autem d e, & per 8. propositionem, & 27. primi libri Euclidis, ipsas e b, f d ostendes parallelas apparere. Melius tamen meo iudicio id ex eo inferes, quòd ipsæ æquales rectæ lineæ e b & f d paribus videantur distare interuallis, nempe e f & b d, quemadmodum superius de radijs solis

conclusimus. Et non solum gnomonum vmbrae b e quæ in cōnexa superficiei terreni globi extensæ sunt: sed etiam quæ in vna plana superficiei iaciuntur, parallelæ videbuntur, si modò ipsi gnomones à ratione perpendiculi parum distiterint. Quoniam enim in rectam lineam producti in centro terræ coincidunt: nō potest igitur vterq; eorum ad vnum idemq; planum ad rectos angulos esse. Repetatur itaq; præcedens figura, & ponamus gnomonem a b, ad rectos angulos super superficiei æquidistante horizonti loci b, gnomonem verò c d, eidem plano incumbere, sed tamen à rectitudine insensibili differentia declinare, item paribus in mundo interuallis eorūdem gnomorum vertices à Sole distare. Recta igitur c d vsq; ad centrum terræ extensa maior erit ipsa a b, ad idem centrum perducta, insensibili tamen differentia: rectæ autem a b & c d æquales positæ sunt: duæ igitur rectæ lineæ a c & b d pro parallelis habebuntur, per 2. propositionem 6. Euclidis. Iam igitur in similibus triangulis quemadmodum de radijs solaribus ratiocinati sumus, rectam a c concludemus insensibili differentia superare rectam b d. In duobus porrò triangulis a b e & c d f: quoniam anguli ad b & d, puncta, propter insensibilem declinationem gnomonis c d, à rectitudine, æquales supponuntur: duo item anguli b a e & d c f, ijs contrapositi qui pares distantias subtendunt inter vertices & solem, æquales sunt, ipsi etiam gnomones a b & c d, æquales positi sunt: reliqua igitur latera eorundem triangulorum reliquis lateribus æqualia erunt, alterum alteri per 26. propositionem primi libri Euclidis: & idcirco duo radij a e & c f æquales erunt. At hos sub centro terræ concurrere, ad verticem cuiusdā coni basim habentis in solaris corporis superficiei superius ostensum fuit: igitur propter interuallorum immensam longitudinem, ipsi a e & c f cū eisdem collati insensibilis quantitatis existimabuntur: & idcirco in similibus triangulis quorum bases a c & e f, rectam a c concludemus sicut antea insensibili differentia superare rectam e f. Ostensum porrò fuit ipsam quoq; rectam b d, insensibiliter superare: duæ igitur b d & e f, pro æqualibus habebuntur. Et idcirco duo b e & d f, quoniam paribus distant interuallis parallelæ apparebunt. Vel si maus id inferre ex elementis Geometricis primi libri Euclidis, connectatur b f aut e d: & quoniã b e & d f æquales ostensæ sunt: per 8. igitur propositionem & 27. ipsius primi libri, duas rectas lineas b e & d f, parallelas

las apparere concludes. At concurrere necesse est ad partem $b d$, si in rectū producantur, quod quidem non erit difficile demonstrare. Radius enim $a e$, si ad verticem vsq; concepti conī productus intelligatur, maiorem rationē habebit ad $a e$, quā recta $a b$, vsque ad centrum terræ extensa habet ad ipsam $a b$: & idcirco in duobus illis triangulis quorum communis basis est $a c$, oppositus verò angulus in vno eorū ad verticem conī est: in altero autem ad centrum terræ, maiorem rationē habebit $a c$, ad eum excessum quo rectam superat $e f$, quā ad eum quo rectā excedit $b d$, per conuersionem rationis & 13. quinti, & proinde minori differentia superabit ipsa eadem $a c$, rectam $e f$ quā rectam $b d$, & propterea maior erit $e f$ quā $b d$. Ex quo quidem statim concludes ipsas $b e$ & $d f$, concurrere ad partem $b d$. Connectatur enim $d e$, & quoniam in duobus triangulis $e f d$ & $e b d$, duo latera $b e$ & $d f$ æqualia ostensa sunt: latus autem $d e$ cōmune est vtriq; triangulo, sed basis $e f$ triāguli $e f d$, maior est base $b d$ triāguli $e b d$: angulus igitur $e d f$ ipsius triāguli $e f d$, maior erit angulo $b e d$ triāguli $e b d$, per 25. primi Euclidis. Ad punctum itaq; e terminum rectæ $e d$, faciemus cum ipsa $e d$ angulum $d e g$, æqualem ipsi angulo $e d f$, per 23. propositionem ipsius primi libri Euclidis: & idcirco duæ rectæ lineæ $d f$ & $e g$, parallelæ erunt per 27. propositionē eiusdem primi libri Euclidis: & proinde duo anguli $e f d$ & $f e g$, duobus rectis æquales erunt per 29. Atqui angulus $f e b$, minor est ipso angulo



$f e g$: duo igitur anguli $e f d$ & $f e b$, minores erunt duobus rectis, & idcirco ipsæ duæ rectæ lineæ $f d$ & $e b$, cōcurrent ad partes $b d$, per quintum postulatum, quod quidem demonstrandum suscepimus. Supposita porro sententia Eratostenis de ambitu terreni globi, & Archimedis demonstratione de circuli demensione, quādo gnomon $c d$ à rectitudine discesserit decima parte vnus grad⁹, idest minutis 6. interuallum $b d$, inter duas vmbas $b e$ & $d f$, nouem ferè milia passuum continebit: quando verò vno dun-

taxat minuto à rectitudine declinauerit, erit ipsum interuallum passuum ferè 1500. Angulus enim quem duo gnomones $a b$ & $c d$, in centro terræ coincidentes efficiunt, ipsi declinationi gnomonis $c d$ æqualis existit, ipsamq; vmbarum distantiam subtendit.

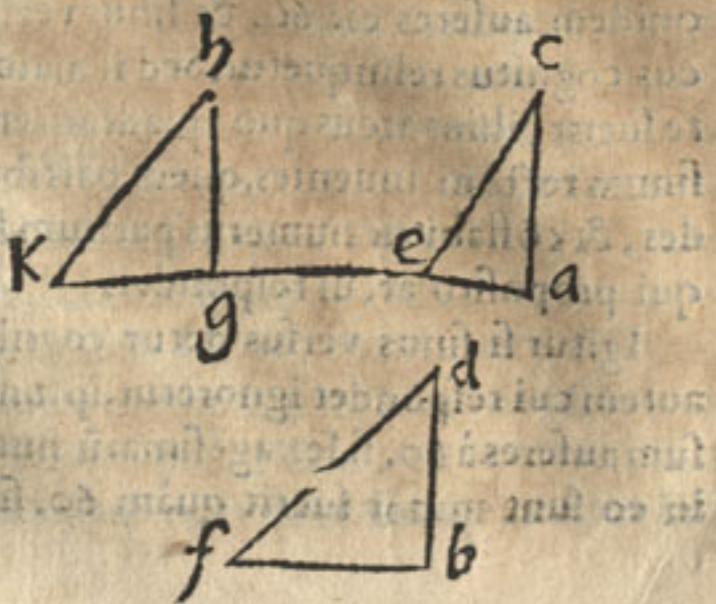
Lemma.

Simpliciter autem ad ostendendum vmbas $b e$ & $d f$, concurrere ad partem $b d$, quod maiorem rationem habet recta $a e$, vsque ad verticem concepti conī extensa, ad radium $a e$ quā recta $a b$, vsque ad centrum terræ perducta, ad gnomonem $a b$. Hoc autem in subiecta figura ostendemus. Centrum enim terræ sit K , solis verò l gnomon $a b$, & connectatur $K l$, quæ in rectum producat ad partem K , radius $a e$, in vtramq; partem productus, Solem contin-



gat in m , & cum recta $K l$ sub centro terræ coincidat in n , vmbamque distinguat $b e$, in plana superficie æquidistante horizonti loci l , & ipsius gnomonis $a b$, longitudo producta intelligatur vsq; ad K . Dico quod maiorem rationem habet $a n$ ad $a e$, quā $a K$ ad $a b$. Quoniam enim angulus $b k l$, arcū subtendit complementi altitudinis solis supra horizontē: acutus igitur est, & reliquus idcirco $b k n$ obtusus erit. A puncto itaq; K super $a K$ in plano triāguli $a k n$ recta $k i$, ad rectos angulos excitetur. Igitur propter æqualitatem angulorum & similitudinem triāgulorum $a K i$ & $a b e$, sicut

sicut est a K ad a b, sic erit a i ad a e, maior est autem a n ipsa a i: maiorem igitur rationem habebit a n ad a e, quam ipsa a i ad eandem a e: & idcirco maiorem habebit rationem a n ad a e, quam a K ad a b, per 12. propositionem quinti libri Euclidis ex Campano, quod erat assumptum. Et in hac quoque figura poteris alio modo ostendere rectam b d, minorem esse recta e f. Nam sicut est a b ad b K, sic a e ad e i, atqui a e ad e i, maiorem habet rationem, quam a d ad e n: igitur a b ad b k, maiorem rationem habet quam a e ad e n: igitur tota a K ad b k, maiorem habebit rationem quam a n ad e n. At verò sicut a K ad b K, sic in similibus triangulis a c ad b d, & sicut a n ad e n, sic in alijs similibus triangulis a c ad e f: igitur maiorem rationem habebit a c ad b d quam a d ad e f, & proinde minor erit b d ipsa e f. Et reliquas quoque umbras quas cæteri radij distinguunt, qui neque primi generis sunt, neque secundi parallelas non esse, sed videri, eadem methodo ostendemus. In locis enim a & b, gnomones a c & b d, umbras projiciant a e & b f, radij verò c e & d f, qui eas distinguunt neque primi generis sint, neque secundi, id est neque existant in plano vnius maximi circuli per verticalia puncta eorundem locorum, & centrum solaris corporis, atque terreni globi venientis, nec æquales distantias à verticibus ostendant, sed angulus a c e quem radius c e, cum gnomone efficit a c angulo b d f quem radij d f, cum gnomone efficit b d minor sit. Dico ipsas umbras a e & b f, parallelas non esse, sed videri. Nam quoniam a e maximi circuli terræ segmentum esse, superius ostensum fuit: extendatur igitur ad partem Soli oppositam, & in eodem maximo circulo locus g, intelligatur, à cuius vertice tanto intervallo Sol distet, quanto recedit à vertice loci b. Gnomon igitur g h in ipso loco g, umbram projiciat g K in eodem instanti, radius verò Solis ipsam distinguens umbram, erit h K. At ex his quæ à nobis superius



ostensa sunt, ipsos radios d f & h K, secundi generis esse constat: duæ igitur umbræ b f & g K parallelae apparebunt: sed si in continuum producantur concurrent. Ipsa porro umbra a e, in maximo circulo est in quo g K: cõcurrent igitur cū b f & e i parallela apparebit, quod erat ostendendum. Aduertendum est autem, quòd quæ de umbris gnomonum æqualium ostendimus, demonstrari etiam possunt de umbris gnomonum inæqualium: maioris enim gnomonis & minoris umbræ in eadem linea extensæ sunt.

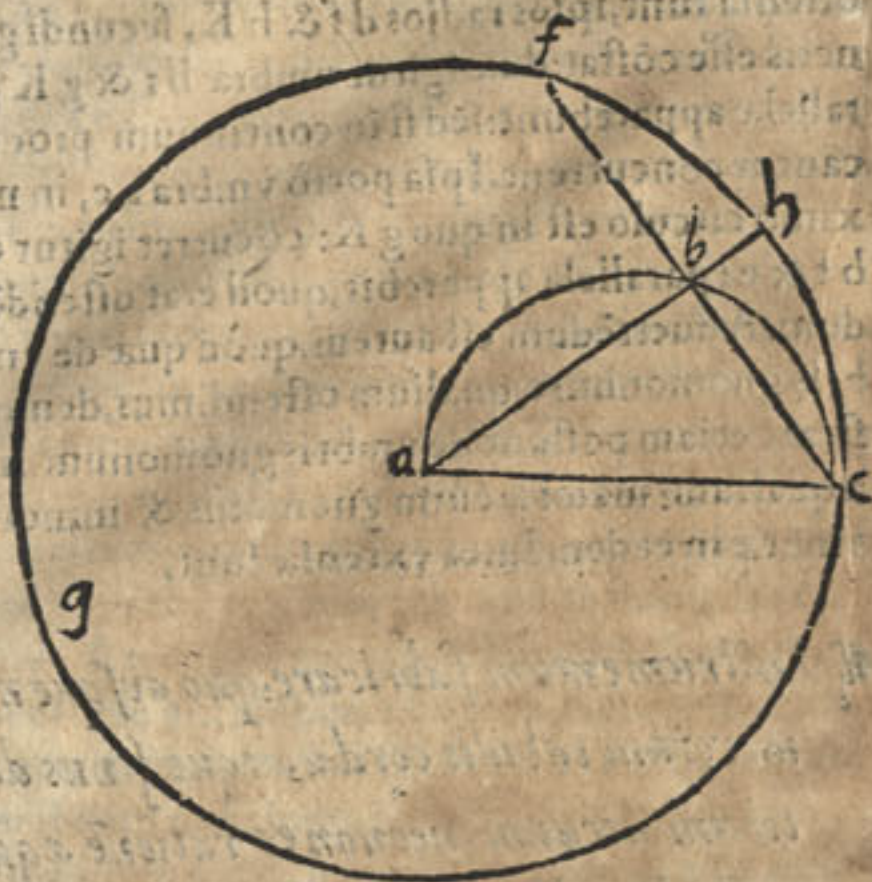
Instrumentum fabricare, quo absque numerorum tabulis cordas, atque sinus datorum arcuum, necnon & rationem æquinoctialis ad quemuis æquidistantium inuenire possis, & quedam alia.

Cap. 19.

In plana quavis tabula semicirculus describatur a b c, & in nonaginta æquales partes diuidatur. Et super puncto c termino diametri a c, regula quædã voluatur ipsi diametro a c æqualis, cuius ea facies quæ ad punctum c, dirigitur in 60. æquales partes diuisa sit. Igitur cum dati arcus sinum rectum inuenire libuerit, numerum graduum qui in eo fuerit, in semicirculo supputabimus à puncto c in a. Sit exempli gratia sinus ubi b. Regulam idcirco traducemus ad ipsum b in situ c f. Nā quot sexagesimæ fuerint in c b, tot habebit sinus rectus dati arcus. Huius demonstratio facilis est. Super puncto enim a intervallo a c, circulus quidam descriptus intelligatur qui sit e f g, & ab ipso centro a recta linea ducatur per b, quæ ipsius concepti circuli circumferentiam attingat in puncto h. Et quoniam angulus a b c, in semicirculo rectus est: recta igitur linea b c, sinus rectus erit arcus e h. At verò sicut rectus angulus a b c, ad acutum b a c, sic semicirculus a b c ad arcum b c. Item sicut rectus angulus qui in centro a, cõstitutus fuerit, ad ipsum acutum b a c, sic quadrans circuli c f g ad arcum c h: omnes porro anguli recti æquales inuicem sunt. Igitur sicut semicirculus a b c, ad arcum b c: sic quadrans circuli c f g, ad arcum c h. Et idcirco quot semicirculi a b c, nonagesimæ in arcu b c sunt, tot quadrantis circuli c f g, erunt in arcu c h.

M

Tot



Tot autem supputauimus in semicirculo, quot erant in proposito arcu: igitur inuētus est ea arte dati arcus sinus rectus, quod erat ostēdendū. Concludere etiam poteris duos arcus cb & ch , æquales esse. Nam sicut circulus ad circulum, sic diameter ad diametrum: quadrans igitur circuli cfg , & semicirculus abc æquales erunt. Ostensum est autem semicirculum abc ad arcum bc , & quadrantem circuli cfg , ad arcum ch in eadem esse ratione: igitur sicut semicirculus ad quadrantē, sic bc ad ch per permutatā, & proinde æquales erunt ipsi arcus cb & ch , quod ostendere voluimus. Aduertendum est autem, quod hac arte inuenitur sinus rectus dati arcus vno quadrante minoris. At verò si propositus arcus maior quadrante fuerit, auferendus erit ex 180. & residui sinus rectum inueniemus. Nam vna & eadem recta linea detracti & relictī sinus rectus existit. Et quoniam semidiameter cuiusuis circuli æquinoctiali æquidistantis sinus rectus est distantie eiusdem à polo mundi viciniore: cum igitur rationem æquinoctialis circuli ad quemuis æquidistantium cognoscere operæpretium fuerit, sinus rectum inueniemus illius arcus, quo datus circulus æquinoctiali æquidistans à polo viciniore abest. Nā sicut numerus partium qui in inuento sinu repperitus fuerit ad 60. sic se habebit datus æquidistans ad æquinoctialem. Præterea quoniam eadem est ratio duorum quorumcunq; circulo rum, & similium partium: quoniam igitur modo gradus circuloꝝ æquinoctiali æquidistantium in gradus maximi circuli sint conuerten-

di non erit difficile inuenire. Nam diametrum ac , vnum esse gradum æquinoctialis ponemus: & erit idcirco qualibet ipsius diametri sexagesima minutum vnum. Quapropter quot sexagesimæ repperitæ fuerint in sinu recto distantie dati paralleli à polo viciniore, idest quot habuerit sexagesimas semidiameter dati paralleli, tot minuta vnius gradus æquinoctialis gradus vnus dati paralleli cōtinebit. Deinde verò eadem minuta multiplicando in numerum graduum qui in proposito arcu dati paralleli sunt, summam colligemus graduum & minorum maximi circuli qui in ipso arcu dati paralleli sunt. Et eadem prorsus arte cognosci poterit, quot Italica milliaria in terrena superficie vni gradui respondeant, dati circuli æquinoctiali æquidistantis. Ponemus enim (vt supra) diametrum ac , vnum esse graduum maximi circuli: & erit idcirco vna ipsius sexagesima vnum Italicum milliare, vt sint in vno gradu milliaria 60. ita enim receptum videmus. Quapropter quot sexagesimæ repperitæ fuerint in semidiametro dati paralleli, tot Italica milliaria gradus vnus eiusdem paralleli continebit. Quod si alijs mensuris præter milliaria vti libuerit, diuidenda erit diameter ac , regulæue longitudo in eum numerum partium, qui vni gradui maximi circuli secundum datam mensuram respondet: deinde verò, vt antea, operabimur. Iam verò si sinus rectus detur cognitus, sed arcus ille cui respondet ignoretur, numerum sexagesimarum dati sinus recti in regula instrumēti supputabimus, initium sumendo ab ipso c puncto, finem verò nota aliqua signabimus, & deinde regulā ipsam tamdiu circumducemus, donec imposita nota ad semicirculi circumferentiam veniat. Nam arcus inter ipsam notam & punctum c , quot gradus arcus ille qui quærebatur comprehendat, nobis ostendet. Porro si arcus detur cognitus, sinus verò versus ignoretur, minor quadrante si fuerit, sinus rectum cōplementi inuenies, quē quidem auferes ex 60. & sinus versus dati arcus cognitus relinquetur. Sed si maior quadrante fuerit, illius arcus quo quadrantem superat, sinus rectum inuenies, quem partibus 60. addes, & cōstabitur numerus partium sinus versi, qui proposito arcui respondet.

Igitur si sinus versus detur cognitus, arcus autem cui respondet ignoretur, ipsum sinū versus auferes à 60. si sexagesimarū numerus qui in eo sunt minor fuerit quàm 60. sinus enim

rectus relinquetur, qui complemento quaesiti arcus respondet. Cum igitur arcus ipsius sinus recti modo supradicto inuentus fuerit, eum auferemus à gradib⁹ 90. & cognitus relinquetur arcus ille qui dato sinui verso respondet. Sed si datus sinus versus maior fuerit quam 60. auferatur ab eo 60. & relinquetur sinus rectus cuiusdam arcus, quo quidem quaesitus arcus quadrantem superat. Inueniatur igitur arcus qui eidem sinui recto respondet, & quadrati adijciatur, arcusq; conflabitur, qui quaerebatur. At si arcus fuerit cognitus, corda autem ignoretur, dimidij propositi arcus sinum rectum inquiremus, quo geminato ipsius propositi arcus corda patefiet.

Sed si corda cognita fuerit, arcus verò ignoretur, eum inueniemus arcum, cui quidem propositae cordae dimidium tanquam sinus rectus respondeat. Quo geminato, arcus qui quaerebatur, innotescet. Respondet autem vna atq; eadem corda duabus circumferentijs, quarum vna est semicirculo minor, altera vero maior quae circumulum complet. Regulæ porrò longitudinem circuliue maximi semidiametrum in hoc instrumento in 60. æquales partes secavimus more Ptolemæi. Sed quia recentiores Mathematici complura problemata multo facilius quam Ptolemæ⁹ absoluunt, sola videlicet multiplicatione ac diuisione 4. quantitatum proportionalium, quarum vna sinus totus semper est: semidiametrum igitur circuli regulæue longitudinem in 100. partes aut mille si diuideris, citius ipsas multiplicationes ac diuisiones perages.

Datis latitudinibus & longitudinibus, duorum locorum eorum intercapedinem metiri. Cap. 20.

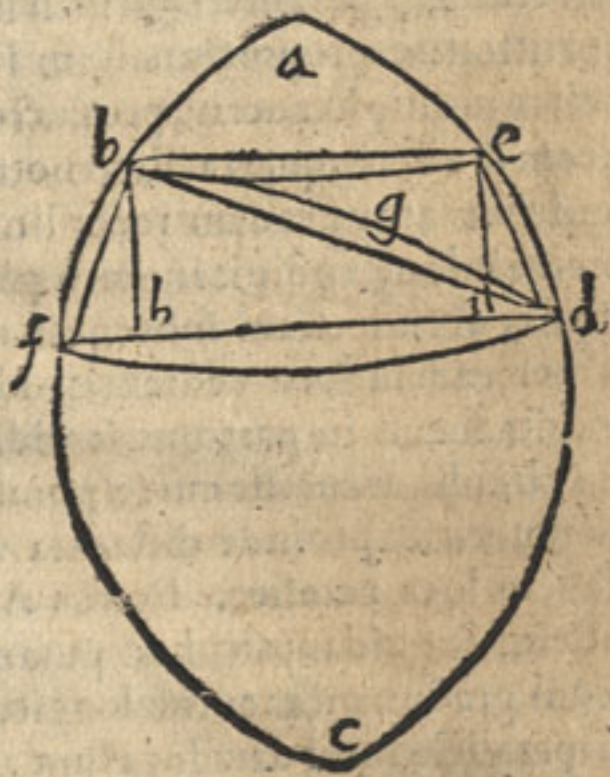


DVobis modis hoc cognosci potest, aut numeris, aut instrumento. Numeris verò hac arte. Vel enim data loca sub vno meridiano posita sunt, vel sub vno parallelo, vel sub diuersis meridianis & parallelis. Si sub vno meridiano, & vel ambo sunt Borealia, vel ambo Australia, sublata minori latitudine à maiori, arcus meridiani qui relictus fuerit, distantia erit viatoria inter ipsa data loca. Sed si sub eodem meridiano posita sunt, vnus tamen Australis est, alter verò Borealis, ipsas duas lati-

tudines in vnâ summam colligemus, & distantia viatoria prodibit nota. At si sub vno parallelo posita sunt, differunt autem meridianis, corda differentiae longitudinis ipsorum locorum in sinum rectum complementi altitudinis poli multiplicetur, productum verò diuidatur in 60. & venient in quotiente numer⁹ partium quem chorda arcus circuli maximi per ipsa data loca venientis continet. Maximi enim circuli semidiametrum 60. æqualiū partiū subijcimus. Chorda porrò cognita existente arcus ignorari non potest: & idcirco ipse maximi circuli arcus, qui per eadem loca scribitur, cognitus erit. Demonstratio huius facilis est. Nam sicut se habet æquinoctialis semidiameter ad propositi paralleli semidiametrum, sic recta subtendens arcum differentiae longitudinis in æquinoctiali, ad rectam subtendentem arcum differentiae longitudinis in eodem parallelo, quod quidem per 14. secundum Theod. & quartam 6. Euclidis concludes. At sinus rectus complementi altitudinis poli complementiue declinationis dati paralleli, semidiameter est eiusdem paralleli: igitur si harum quatuor quantitatum proportionalium secundam in tertiam multiplicaueris, productum verò per primam diuideris, quarta illico nota prodibit. Et quia vna atque eadem recta linea arcum differentiae longitudinis in dato parallelo subtendens, arcum etiam subtendit maximi circuli per eadem loca venientis: idcirco cum ea cognita fuerit in partibus semidiametri maximi circuli, arcus ille cui respondet ignorari non poterit, & proinde distantia viatoria inter eadem loca patefiet. Petrus Appianus & Stoflerus & quidam alij hoc putant absoluisse, cum gradus differentiae longitudinis qui in ipso parallelo inter data loca sunt, in gradus maximi circuli conuerterint, & ipsos denique gradus maximi circuli in milliaria, aut stadia, aut alias quasuis mensuras. At non aduertunt quòd eo modo distantiam viatoriam quae quidem segmentum maximi circuli esse debet, non inueniunt, sed tantum quot milliaria aut stadia paralleli arcus inter eadem loca comprehendat.

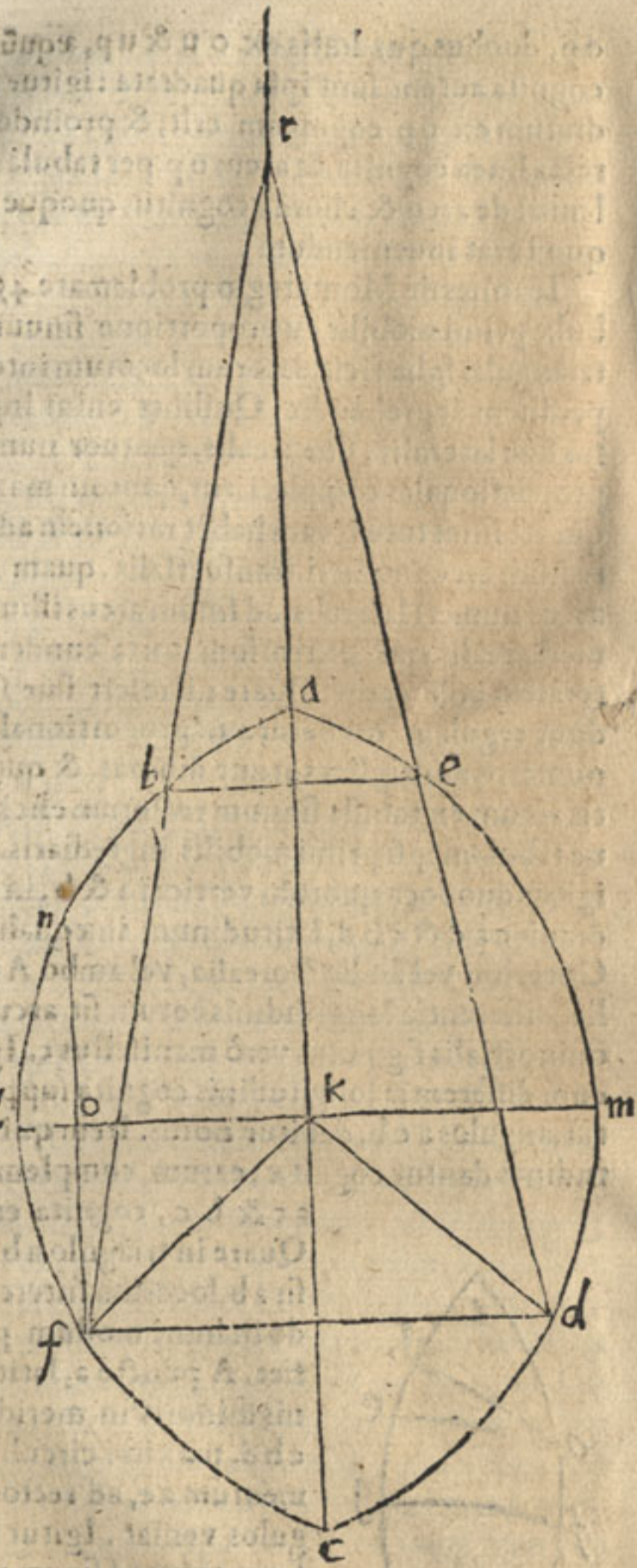
Quando verò duo data loca diuersos habent meridianos, & diuersos parallelos, maiori negotio praesens problema absoluitur. Quidam enim in sphaerico rectanguloq; triangulo datorum locorum intercapedinem perinde metiuntur, atq; in rectilineo: sumptis videlicet radicib⁹

quadratorum duorum laterum rectum angulū
ambientium. Alij hoc idem eadē methodo in-
uestigant, sed exactius, conuerso imprimis vno
latere trianguli quod paralleli segmentum exi-
stet, in partes maximi circuli. His autē duobus
modis sine sensibili errore vti possumus in exi-
guis distantijs, in magnis verò alia arte vtendū
erit. Quare Ioannes Vernerus & Ioānes de Mō
teregio vt certissimis numeris locorum distan-
tias inuenirent, multo aliter rem hāc tractarūt.
Vernerii modus hic est. Sint duo data loca sub
diuersis meridianis a b c & a d c posita, vertex
loci à circulo æquinoctiali distantioris sit b, ver-
tex verò loci qui ab ipso æquinoctiali minus re-
cedit, sit d, segmentum paralleli loci b inter ip-
sos meridianos sit b e, segmentum verò paralle-
li loci d inter eosdem meridianos sit d f, arcus
maximi circuli inter b & d, cuius quantitatem
cognoscere volumus sit b g d, & recta subtensa
b d, rectæ verò b e & d f, datorum parallelorum
segmenta subtendant: at duæ rectæ b f & e d,
duos æquales arcus meridianorum inter eosdē



parallelos. Et quoniam ipsæ rectæ lineæ b f &
e d æquales, cognitos arcus subtendant: per ta-
bulam igitur de arcu & corda innotescunt. Pa-
ralleli porrò cogniti sunt, & eorū segmenta in-
ter meridianos comprehēsa etiam cognita: duæ
idcirco rectæ lineæ b e & f d, in partibus qualiū
æquinoctialis, aut meridiani diameter est 120.
arte paulò ante tradita cognitæ erunt. Deinde
à punctis b & e, super rectam f d perpendicula-
res sint b h & e i: recta igitur b e rectæ i h æqua-
lis erit, & recta b h rectæ e i æqualis in parallelo-
gramo b e i h, per 34. primi libri Euclidis. Qua-
re in duobus triangulis rectangulis b f h & e i d,

duo latera f h & i d, æqualia erunt, per 47. pro-
positionem eiusdem primi libri, & communē
sententiam si ab æqualibus æqualia auferantur.
Igitur vtraq; ipsarum f h & i d, dimidium erit
differentiæ duarum rectarum d f & b e. Cogni-
tæ sunt autem ipsæ d f & b e: igitur dimidia dif-
ferentia cognita erit, qua subtracta à recta f d
recta d h, cognita relinquetur. In rectangulo
autem triangulo b f h detracto quadrato rectæ
f h, quæ iā innotuit ex quadrato rectæ b f, qua-
dratum rectæ b h, cognitum relinquetur. Simi-
liter quadratum rectæ d h, notum existit: igitur
in rectangulo triangulo b d h, quadratū lateris
b d, rectum angulum subtendentis, quod quidē
per 47. propositionem primi libri Euclidis, eis-
dem duobus quadratis æquum est, cognitum e-
rit. & proinde ipsum latus b d, ignorari non po-
verit. Quare per tabulam Ptol. de arcu & corda,
b g d maximi circuli segmentum inter data lo-
ca comprehensum patefiet, quod erat ostendē-
dum. Cæterum in hac demonstratione, quod
præcipuum erat, & imprimis ostendendum, si-
ne quo reliqua constare non possunt, id à Ver-
nero prætermissum est. Operæ præteritium enim
erat demonstrare duas rectas lineas b e & f d pa-
rallelas esse, quod quidem per 16. propositionē
11. libri Euclidis illico concludes, si modo osten-
sum fuerit, easdem rectas b e & f d, in vno pla-
no positas esse, sed non liquet. Quare vt hoc ip-
sum demonstremus, centrum spheræ ponemus
k, ipsorum verò meridianorum cōmunem se-
ctionem rectam a c, mundanum axem, & in pla-
no meridiani a b c recta k l, rectos angulos effi-
ciat cum ipso axe a c, item recta k m, in plano
meridiani a d c: rectos quoq; angulos cum ipsa
a c, & verticale punctum b, vergat ad partes po-
li a, verticale verò d, ad oppositum polū qui est
c: cæterum magis recedat b, ab æquinoctialis
puncto l quàm d ab m: ita enim modo ponim⁹.
Esto porrò arcus l n, æqualis ipsi f l aut d m, &
connectatur f n, quæ rectam k l secet in o, item
connectantur f k & d k. Quapropter rectili-
neus angulus n o k rectus erit, rectus etiam est
a k o: igitur parallelæ sunt duæ rectæ f n a k.
In has autem incidit recta f k. Quare duo an-
guli k f n, a k f duobus rectis erunt æquales,
per 29. propositionē primi libri Euclidis. Duo
igitur anguli b f k & a k f, duobus rectis mino-
res erunt: & idcirco duæ rectæ b f, a k concu-
rent ad partes a b, per quintum postulatum. Si-
militer demonstrabitur duas rectas d e, a k con-
currere ad partes a e. Concurret autem b f, a k
in

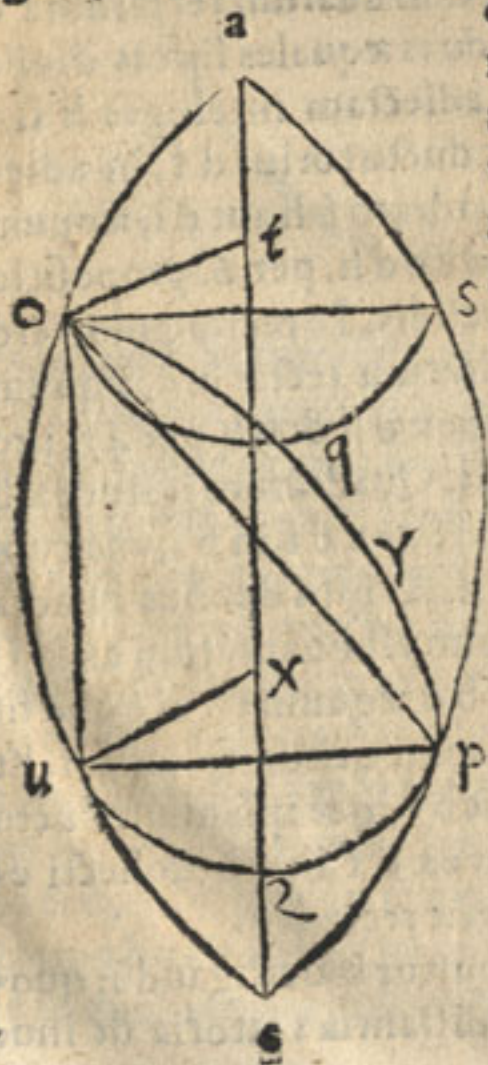


in puncto r, dico duas rectas de, a K in ipso quoque puncto r concurrere. Quoniam enim duo arcus af, ad aequales inuicem sunt: duo igitur anguli a K f & a K d, aequales erunt. Duo vero acuti anguli b f k & e d k, aequales sunt inter se. Nam angulus b f k, in eo minori segmento est, qui relinquitur detracta circumferentia b f, ex semicirculo. At aequales ostensa sunt b f & e d: igitur in segmentis aequalibus sunt ipsi duo anguli b f k & e d k: & idcirco aequales erunt per 27. propositionem tertij libri Euclidis. Cum igitur super aequales rectas lineas f k & d k, duae

rectae b f & d e, aequales efficiant angulos ad puncta l & d: recta praeterea a K ad punctum K, aequales efficiat angulos cum eisdem, nisi fat caris b f & d e, ad idem punctum concurrere quod est r, in impossibile incidet per 26. propositionem primi libri Euclidis: totum enim & pars aequalia erunt. Quapropter in ipso puncto r, concurrunt. Quando autem duae rectae lineae se inuicem secant, in vno sunt plano, & omne triangulum in vno existit plano per secundam propositionem 11. libri Euclidis: recta igitur d f, basis est trianguli f d r, & in eodem plano recta b e existit, quod erat demonstrandum. Simul autem concludes per secundam sexti b e & f d patellas esse. Idem autem ostendemus, & simili omnino syllogismo, si vterque locus ad eundem polum vergat, aut Borealem, aut Australem. Nam in vno atque eodem puncto concurrent. Itaque modus ille quo vsus est Vernerus ad inueniendum interuallum inter duo loca, certior est alijs, opus tamen valde prolixum, quippe in quo, quae plures fiant multiplicationes, diuisiones, atque subtractiones, quanquam semel tantum radix quadrata extrahatur. Caterum si secundum librum Elementorum Euclidis consulas, multo breuiori calculo id ipsum problema absolues. Postquam enim rectas lineas b e, f d in partes diametri maximi circuli conuerteris, vnam in alteram multiplicabis, producto vero quadratum addes rectae b f aut e d. nam collecti radix quadrata ipsa recta erit b d: quare arcus b g d, per tabulam de arcu & chorda cognitus erit. Demonstratio facillima est. Nam duarum rectarum f d & b e, differentia in duas aequales lineas diuisa est f h & d i, quibus adiectam intelligas h i. Quapropter quod ex ductu totius d f, in adiectam fit, vna cum quadrato f h aut d i, aequum erit ei quadrato quod ex d h, per 6. propositionem ipsius 2. libri Euclidis. In rectangulo vero triangulo b h d, quadratum rectae b d, aequum est quadratis quae fiunt ex d h & b h, per 47. propositionem primi libri. Quadratum igitur ex b d, aequum erit ei quod fit ex d f in h i, vna cum quadratis ex f h & b h. At ipsis duobus quadratis ex f h & b h, aequum est quadratum ex b f: igitur quadratum ex b d, aequum est ei quod fit ex d f in h i, siue b e, cum quadrato ex b f. Et proinde multiplicabis b f in se ipsam, producto vero addes id quod fit ex d f in e b: collecti enim radix quadrata erit recta b d.

Illud autem relinquitur inuestigandum: quoniam videlicet pacto distantia viatoria sit inuenienda,

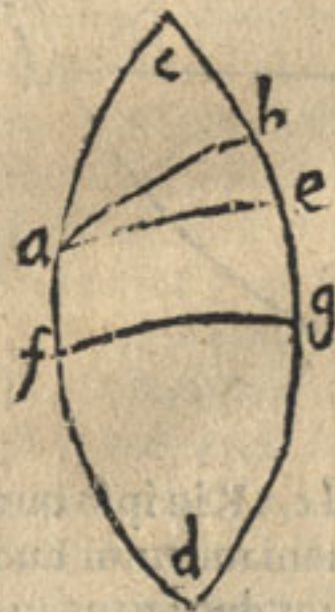
nienda, quando data loca diuersos habent meridianos, & oppositos parallelos, quod quidem omnium facillimum est. Nam rectam lineam arcum paralleli subtendentem, qui inter datorum locorum meridianos est, in partes diametri maximi circuli conuertemus, & in se ipsam multiplicabimus, producto vero addemus quadratum rectae subtendentis arcum meridiani inter eosdem parallelos interclusi: collecti enim radix quadrata, ea erit recta linea quae arcum maximi circuli subtendit inter eadem duo loca. Meridianus loci o sit a o c: at loci p in opposito parallelo constituti meridianus sit a p c, segmentum paralleli loci o, inter ipsos meridianos sit o q s, recta subtensa o s. Segmentum paralleli loci p, inter eosdem meridianos sit p z u, recta subtensa p u, arcus vero o u, inter eosdem parallelos recta subtensa sit o u, sphaerae axis sit recta a c, meridianorum communis sectio. Et quoniam ipse axis a c, ad plana omnium parallelorum rectus existit, & per eorum centra transit per 12. propositionem primi libri Theodosij: sit igitur punctum t, centrum illius paralleli, qui vergit ad polum a, punctum vero x, centrum illius qui vergit ad polum c: communes porro sectiones meridiani a o c, & eorundem parallelorum vsq; ad centra t & x, sint o t & u x. Quapropter ipsae rectae lineae o t & u x, parallelae erunt per 16. propositionem 11. Eucl. Et quoniam rectae lineae aequas & parallelas coniungentes, aequales sunt & ipsae, atq; parallelae, per 33. propositionem libri primi Euclidis: duae igitur o u & t x, aequales sunt & parallelae. Quae



do vero vna duarum rectarum parallelarum ad rectos angulos fuerit alicui plano, altera quoque ad rectos angulos erit eidem plano per 8. propositionem 11. libri Euclidis. Rectus autem est axis a c, parallelorum planis: igitur recta o u, plano paralleli centrum habentis ad punctum x, ad rectos angulos erit. Et idcirco rectilineus angulus o u p, rectus erit per 2. definitionem vndecimi libri. Quapropter quadratum rectae

o p, duobus quadratis ex o u & u p, aequum erit, cognita autem sunt ipsa quadrata: igitur quadratum ex o p cognitum erit, & proinde ipsa recta linea cognita, & arcus o p, per tabulam Ptolemæi de arcu & chorda cognitus quoque erit, quod erat inueniendum.

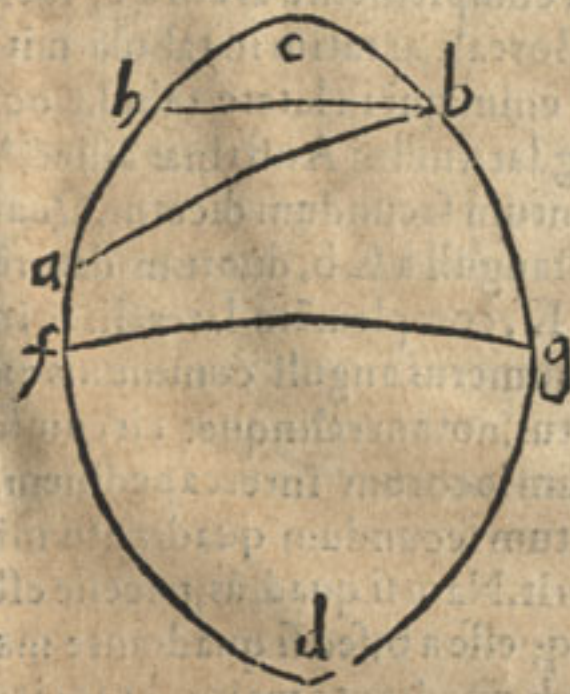
Ioannes de Monteregio problemate 45. tabulae primi mobilis ex proportione sinuum in triangulis sphaericis, datorum locorum intercedinem deprehendit. Quilibet enim ingressus siue lateralis, siue arealis, quatuor numeros proportionales complectitur, quorum maximus qui est sinus totus, eam habet rationem ad sinum rectum arcus numeri transversalis, quam sinus arcus numeri lateralis, ad sinum arcus illius numeri arealis, qui dextrorsum iuxta eundem lateralem collocatur. Quare nil refert siue secundum regulam numerorum proportionalium, numeros multiplices atque diuidas, & quotientis arcum ex tabula sinuum rectorum elicias, siue tabulam ipsi primi mobilis ingrediaris. Sint igitur duo loca quorum vertices a & b, in meridianis c a d & c b d, latitudinum inaequalium. Caterum vel ambo Borealia, vel ambo Australia, differentia longitudinis eorum sit arcus aequinoctialis f g, polus vero manifestus c. Igitur cum differentia longitudinis cognita supponatur, angulus a c b, dabitur notus. Item quia latitudines dantur cognitae, earum complementa



a c & b c, cognita erunt. Quare in triangulo a b c basis a b, locorum intercedo in hunc modum patefiet. A puncto a, latitudinis minoris in meridianum c b d, maximi circuli segmentum a e, ad rectos angulos veniat. Igitur sicut sinus totus ad sinum rectum anguli c, differentiae longitudinis: sic sinus rectus arcus a c, complementi minoris latitudinis ad sinum

rectum arcus a e, & permutatum sicut sinus totus ad sinum rectum a c, complementi latitudinis minoris: sic sinus anguli c, differentiae longitudinis datorum locorum, ad sinum rectum arcus a e. Quapropter arcus ipse a e, notus prodebit in area tabulae, quem quidem inuentum primum appellat: Repertus enim erit iuxta lateralem a c, si transversalem acceperis ipsam longitudinis differentiam. At iuxta lateralem arcum

cum qui longitudinis est differentia, si transuer-
 salem intellexeris minoris latitudinis comple-
 mentū. Nā vtrouis eorum licebit vti pro trans-
 uersali, quanquā admoneat idem author, duorū
 numerorū maiorē semper quærēdum esse in frō-
 re tabulæ. Quoniā verò sicut sinus totus ad sinū
 cōplementi arcus a e, sic sinus cōplemēti arcus
 c e, ad sinū cōplemēti arcus a c: tertius autē pro-
 portionalis terminus ignotus existit, tabulā igitur
 intrabimus areatim cū cōplemento inuenti
 primi, & minori latitudine: cōplemētum enim
 arcus c e quod est e g, in lateretabulæ offēdes:
 igitur subtracto e g ex b g, latitudine maiori no-
 tus relinquetur b e, quē inuentum secundū ag-
 nominat. Quare si ipse numerus in descendenti
 repertus latere, æqualis inuentus fuerit maiori
 latitudini, scito inuentum primū distantiā esse
 viatoriā inter duo data loca, arcumq; deductū
 ad rectos angulos ex a, in meridianum c b d, in-
 cidisse in b, verticē loci maioris latitudinis, nō
 in e inter b & g. Accidet etiam aliquando vt ca-
 dat inter b & c: tunc verò quod in lateræ tabulæ
 reperitur, maius est latitudine maiori. Quapro-
 pter semper minus à maiori auferendū est, vt in-
 uentū secundū relinquatur. At quoniā (vt cūq;
 cadat ipse arcus rectos angulos faciens cū c b d,
 siue supra b, siue infra) sicut se habet sinus totus
 ad sinū cōplementi inuenti primi, sic sinus cō-
 plementi inuenti secundi ad sinū cōplemēti ar-
 cus a b. Quartus verò proportionis terminus ig-
 notus existit: ipsa igitur cōplemēta lateraliter
 in tabulā mittemus, & in area ipsius iuxta nu-
 merum lateralē, complementum eiusdem arcus
 a b offēdemus. Quo quidē ex 90. gradibus sub-
 tracto, nota relinq̄etur a b, datorum locorū in-
 tercapedo, quando longitudinis differentia mi-
 nor fuerit quadrante. Ita enim authoris præcep-
 tum intelligere oportet. Poteris autē si vis sim-
 pliciore methodo vti ad hūc modū. A puncto b
 latitudinis maioris arc⁹ b h, maximi circuli ad
 rectos angulos deducatur in a c. Quapropter in
 triangulo rectangulo sphæricoq; b h c, sicut si-
 nus totus ad sinum rectum acuti anguli c, diffe-
 rentiæ longitudinis, sic sinus rectus arcus b c,
 complementi latitudinis maioris ad sinum re-
 ctum arcus b h. Intrabimus igitur tabulam late-
 raliter cum differentia longitudinis, & comple-
 mento latitudinis maioris, & in area ipsius tabu-
 læ inueniemus arcum b h, quem inuentum pri-
 mū appellabimus. Et quoniā in eodē triangulo
 sicut se habet sinus totus ad sinū cōplementi
 inuenti primi, sic sinus cōplemēti arcus c h, ad



finū cōplemē-
 ti b c, tertius ve-
 rō proportionis
 terminus est ig-
 notus, & reliqui
 tres noti sunt.
 Ipsam igitur ta-
 bulam areatim
 ingrediēmur cū
 secundo & quar-
 to, & in latere
 tabulæ tertium
 reperiē⁹, quo
 quidem subtra-

cto ex quadrāte: arcus igitur c h, not⁹ relinque-
 tur. Ipsum itaq; c h, auferem⁹ ex a c, minoris la-
 titudinis cōplemento, & relinquetur arcus a h,
 quē inuentum secundū appellamus. Deniq; in
 rectangulo sphæricoq; triangulo a b h, cum cō-
 plementis inuenti primi atq; secūdi, lateraliter
 tabulā ingrediāris, & inuenies in area ipsius ta-
 bulæ cōplementum arcus a b, quo subtracto ex
 90. ipse arcus a b cognitus relinquetur. Ex qui-
 bus habes quod si ambo loca, vel Borealia sunt,
 vel Australia, & longitudinis differentia qua-
 drante minor, datorum locorum intercapedo
 quadrāte minor erit. Sed ponamus rursus dif-
 ferentiam longitudinis minorē esse quadrante,
 locū verò qui verticem habet ad a, Borealē esse,
 eū verò qui ad b Australē, & arcus a k, ad rectos
 angulos incidat in c b. Igitur tabulam ingredie-



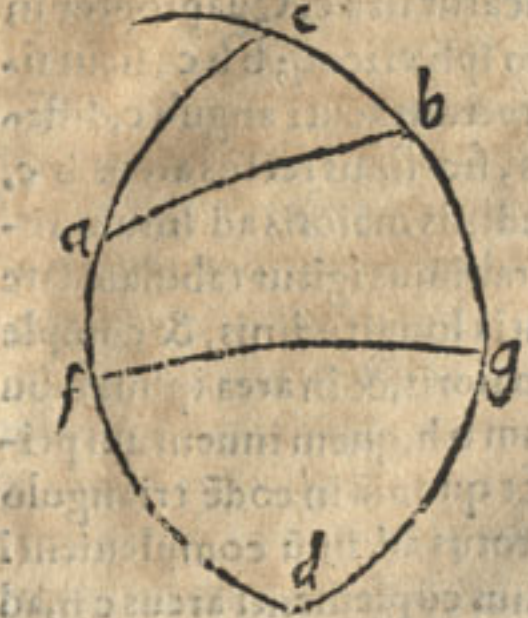
mur latera-
 liter cū dif-
 ferentia lō-
 gitudinis
 & arcu a
 c, comple-
 menti la-
 titudinis
 Borealis,
 velut au-
 thor iu-
 bet, & in
 area tabu-
 læ reperi-
 tur arcus
 a k, quē
 inuentum
 primum
 appellat.
 Cuius in-
 uenti cō-
 ple

plementum cum complemento arcus a c, idest cum latitudine Boreali, areatim in tabulā mittemus: numerus enim qui in latere tabulæ occurret, qui est K g, latitudini Austrinæ adiectus, quæ est b g, inuentum secundum dicetur. Quare si trianguli rectanguli a K b, duorum datorum laterum a K & b K, complementa lateraliter in tabula mittantur, numerus anguli communis ex quadrante demptus, notam relinquet circumferentiam a b, datorum locorum intercapedinem, dummodo inuentum secundum quadrante minus repertum fuerit. Nam si quadrans, necesse est quadrantem quoque esse a b, sed si quadrante maior: erit similiter a b, quadrante maior. Et idcirco cum ipsum inuentum secundum maius quadrante fuerit, ipsa segmenta b c & a b prolongabimus, donec concurrant in i: subtracto autem inuento secundo ex semicirculo b K i, notus relinquetur arcus k i. Igitur cum complementis duorum arcuum a k & k i, lateraliter tabulā ingrediemur, & in area reperiemus complementum arcus a i, cui adiecto quadrante, arcus a b, notus prodibit. Hæc autem idcirco adnotauimus: ut intelligant nemini licere ipsa tabula primi mobilis vti, sine problematum demonstratio nibus. Sed pergamus, & longitudinis differentiam maiorem quadrante ponamus, semicirculo tamen minorem, siue ipsa duo loca a & b, ab æquinoctiali recedant ad eandem mundi partem, aut Borealem, aut Australem, siue ad diuersas. Ab altero autem polorum qui sit c, magis recedat a quam b: duos igitur arcus a c & a b, prolongabimus, donec concurrant in f, & à puncto b, arcum maximi circuli deducemus b c, ad rectos angulos in c f. In triangulo igitur rectangulo b e c, sicut sinus totus ad sinum arcus acuti anguli b e c, qui quidem arcus relinquitur sublata longitudinis differentia ex semicirculo: sic sinus distantia b c,



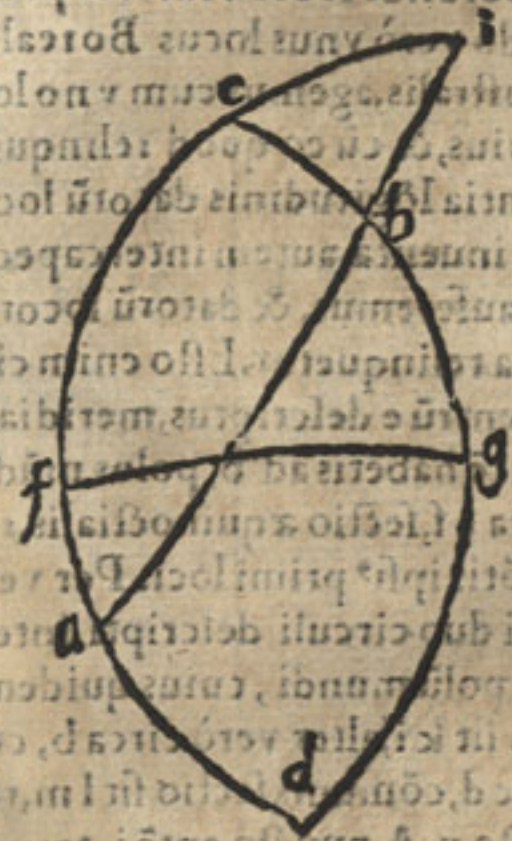
quæ b à polo c distat, ad sinum arcus b e. Quapropter tabulā lateraliter ingrediemur cum eo quod relinquitur subtracta differentia longitudinis ex semicirculo, & ipso arcus b c: in area enim eiusdem tabulæ arcum offendemus b c, qui di-

cat inuentum primum. Deinde verò cum complemento arcuum b c & b e, ipsam eandem tabulam areatim ingrediemur, & in latere reperiemus complementum arcus c e, quo subtracto ex quadrante, arcus c e notus relinquetur, quem ad demus arcui a c, & conflabitur arcus a e, inuentum secundum. Iam verò si proposita loca a & b, vel ambo sunt Borealia, vel ambo Australia, fueritque inuentum secundum æquum quadranti, quadrans quoque erit arcus a b, datorum locorum intercapedo: sed si quadrante minus, erit idem a b, similiter quadrante minor. Quare tabulam lateraliter ingrediemur cum complementis inuenti primi atque secundi: in area enim complementum quæ sita distantia inueniemus, quo ex 90. gradibus sublato distantia ipsa cognita relinquetur. Caterum si vel ipsis duobus locis in eadem mundi parte constitutis, inuentum secundum maius quadrante repertum fuerit, vel ad diuersas mundi partes eadem loca declinauerint, hac vna via progrediendum erit: inuentum enim secundum ex semicirculo auferemus, notusque relinquetur arcus e f, cum cuius complemento, & inuenti primi complemento tabulam lateraliter ingrediemur, & in area offendemus complementum arcus b f. Quod quidem quadranti adijciemus, & totus arcus a b, datorum locorum intercapedo patefiet. Ponamus rursus data loca latitudines habere inæquales, differentiam verò longitudinis quadranti æqualem: quare angulus a c b, rectus erit. Et propterea tabulam lateraliter ingrediemur cum ipsis latitudinibus, numerum verò in area tabulæ repertum à quadrante auferemus, & relinquetur quæ sita distantia, si ipsa duo loca in eadem mundi parte, vel Australi, vel Boreali sunt constituta. Eundem verò quadranti adijciemus, si vnus eorum fuerit Borealis, alter verò Australis & conflabitur arcus quæ sita distantia. Sint enim duo



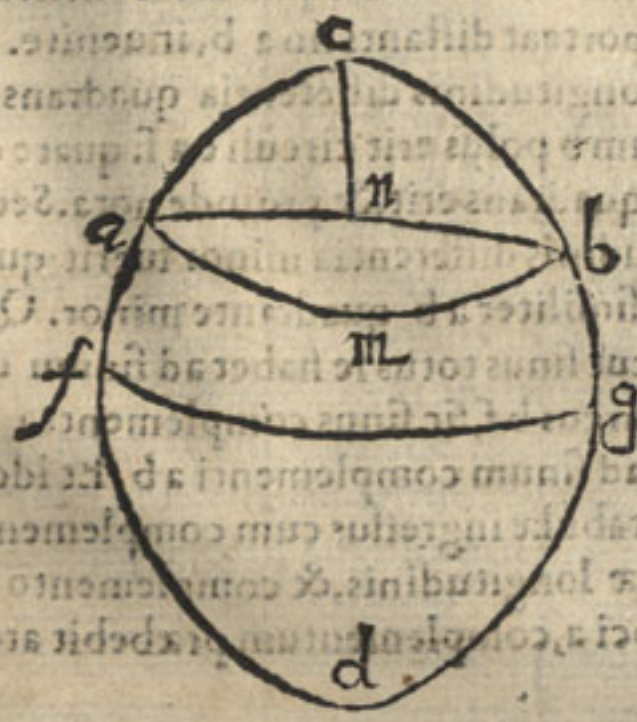
loca a & b, in eadē parte mundi constituta, vel Boreali, vel Australi a f, latitudo vnus, b g alterius. Igitur sicut sinus totus ad sinum complementi arcus a c, quod quidem est a f, sic sinus complementi arcus b c, quod est b g, ad sinum comple-

plementi arcus a b. Quapropter in tabulā lateraliter mittemus ipsas locorum latitudines, & offendemus in area cōplementum arcus a b, quod quidem complemento ex quadrante detracto, nota relinquetur ipsa distantia a b. Sed sit vnus locus Borealis, alter verò Australis: arcus igitur a c & a b prolongabimus, donec concurrant in i. Quapropter in rectangulo triangulo b c i, sicut sinus totus ad sinum complementi arcus b c, sic sinus complementi arcus c i, ad sinum complementi arcus b i. Est autem latitudo b g, complementum arcus b c, & quia a c i semicirculus est, & arcus f c quadrans: latitudo igitur a f eum c i, alterum quadrantem restituet. Quapropter tabulam lateraliter ingrediemur cū

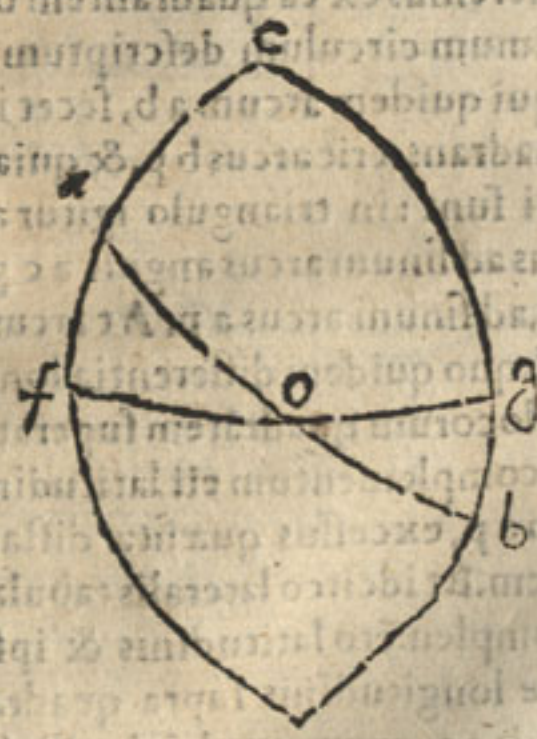


ingrediemur cū iplis latitudinibus, & in area offendemus cōplementum arcus b i, quod quadrati adijciemus, & cōstabitur a b, dato rum locorum intercapedo. Quando verò data loca latitudines habuerint æquales, & ex eadem mundi parte siue Boreali, siue Australi, differentiam verò longitudinis semicirculo minorem, tabulam ipsam primi mobilis lateraliter ingrediemur cū complemento latitudinis, & dimidio differentie longitudinis. Nam numerus qui in area repertus fuerit, dimidium interualli erit inter eadem loca: quo geminato integram habebis intercapedinem ipsorum locorū. Esto enim a m b arcus paralleli inter duo loca a & b, maximi circuli segmentū inter eadē sit a n b. A polo c veniat c n, arc⁹ maximi circuli, segmentū a n b, ad rectos angulos secās super pūcto n. Quapropter acut⁹ angul⁹ a c n dimidiū est anguli, a c b, dimidiumq; differentie longitudinis datorum locorum ostendit, arcus verò a n dimidium est arcus a n b. In triangulo igitur a n c sicut sinus totus ad sinum anguli a c n, dimidia differentie longitudinis, sic sinus arcus a c, qui complementum est latitudinis, ad sinum arcus a n. Et idcirco laterali ingressu arcum inueniemus a n, cuius duplex est a n b. Sed si vnus locus

est Borealis, alter verò Australis, & latitudines nihilominus sunt æquales, lateralis ingressus cum complemento latitudinis, & complemento dimidij differentie longitudinis, complementum præbebit dimidij interualli. Duo enim rectangula triangula a f o & b g o, æquiangula sunt: nam anguli ad o contrapositi sunt, ad f verò, & g recti sunt, sed f a o & g b o anguli idcirco sunt æquales, quia duo arcus a c & c b, congesti vni semicirculo sunt æquales. Igitur arcus a o, æqualis est ipsi b o & f o, æqualis ipsi o g. Quare f o, dimidium est differentie longitudinis; at a o dimidium interualli inter ipsa loca a & b. Quoniam verò sicut se habet sin⁹ totus ad sinum cōplementi a f sic sinus complementi f o, ad sinum cōplementi a o: tabulam igitur lateraliter ingrediemur cum complemento latitudinis, & cōplemento dimidij differentie longitudinis, & in area ipsius tabulæ complementum dimidij interualli inueniemus. Quare dimidium ipsius interualli cognitum erit: totumq; igitur interuallum patefiet.

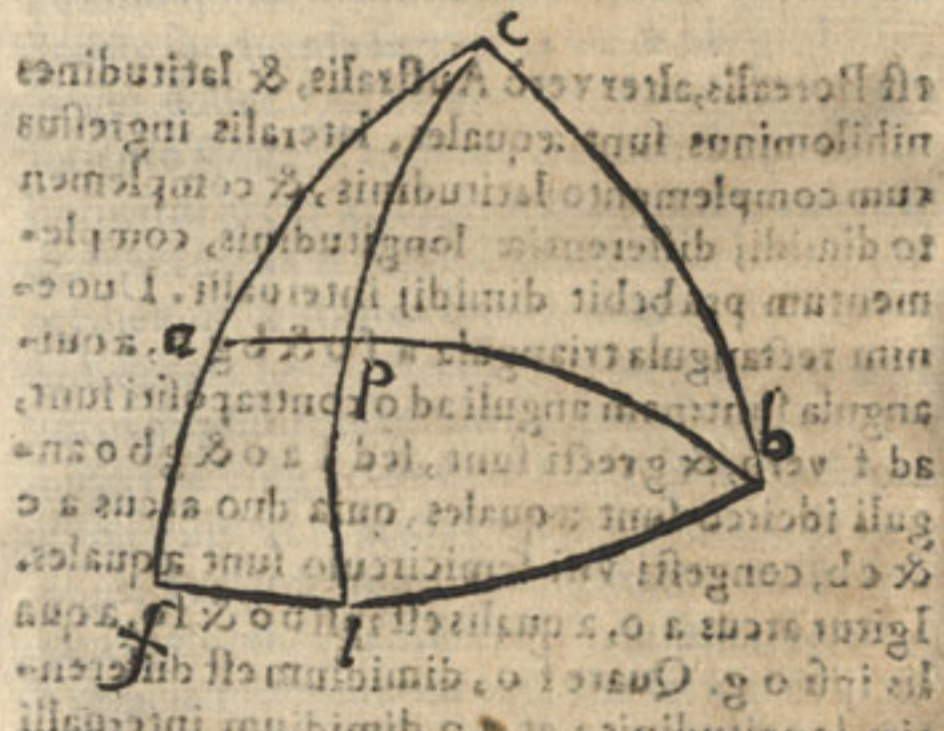


est Borealis, alter verò Australis, & latitudines nihilominus sunt æquales, lateralis ingressus cum complemento latitudinis, & complemento dimidij differentie longitudinis, complementum præbebit dimidij interualli. Duo enim rectangula triangula a f o & b g o, æquiangula sunt: nam anguli ad o contrapositi sunt, ad f verò, & g recti sunt, sed f a o & g b o anguli idcirco sunt æquales, quia duo arcus a c & c b, congesti vni semicirculo sunt æquales. Igitur arcus a o, æqualis est ipsi b o & f o, æqualis ipsi o g. Quare f o, dimidium est differentie longitudinis; at a o dimidium interualli inter ipsa loca a & b. Quoniam verò sicut se habet sin⁹ totus ad sinum cōplementi a f sic sinus complementi f o, ad sinum cōplementi a o: ta



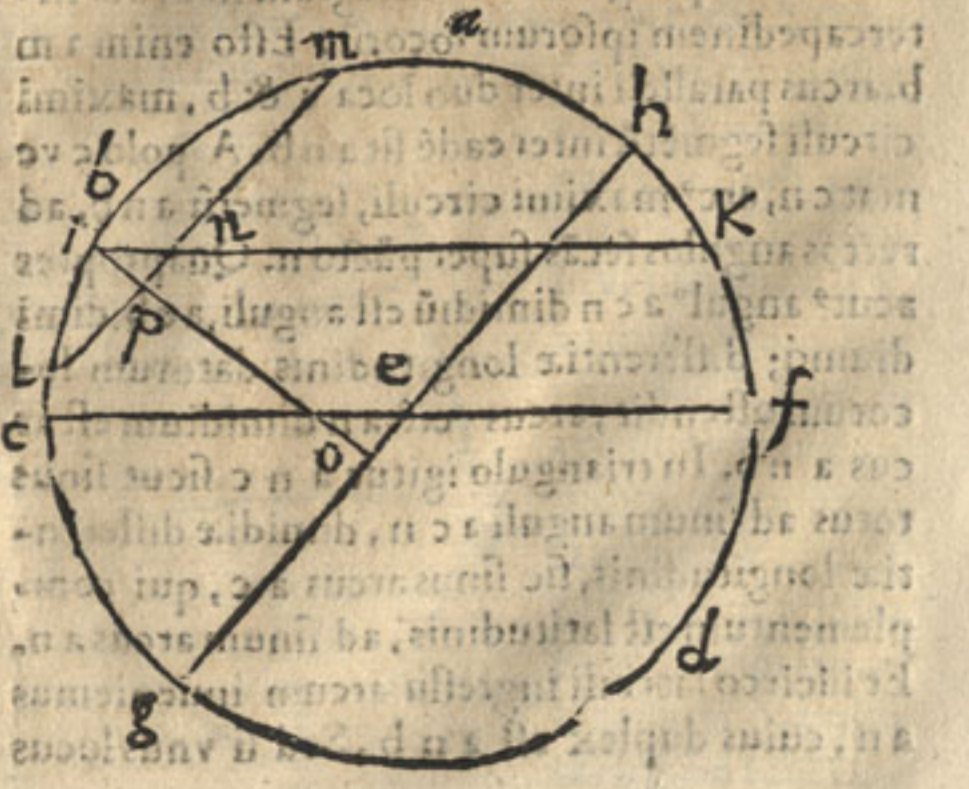
bulam igitur lateraliter ingrediemur cum complemento latitudinis, & cōplemento dimidij differentie longitudinis, & in area ipsius tabulæ complementum dimidij interualli inueniemus. Quare dimidium ipsius interualli cognitum erit: totumq; igitur interuallum patefiet.

Ponamus demum locum a, latitudinem habere a f, locum verò b sub Aequatore constitutum esse, & oporteat distantiam a b, inuenire. Igitur si b f, longitudinis differentia quadrans fuerit, punctum b polus erit circuli ca f: quare distantia a b quadrans erit, & proinde nota. Sed si ipsa longitudinis differentia minor fuerit quadrante, erit similiter a b quadrante minor. Quapropter sicut sinus totus se habet ad sinum complementi arcus b f, sic sinus complementi a f quod est a c, ad sinum complementi a b. Et idcirco lateralis tabulae ingressus cum complemento differentiae longitudinis, & complemento latitudinis loci a, complementum præbebit arcus a b:



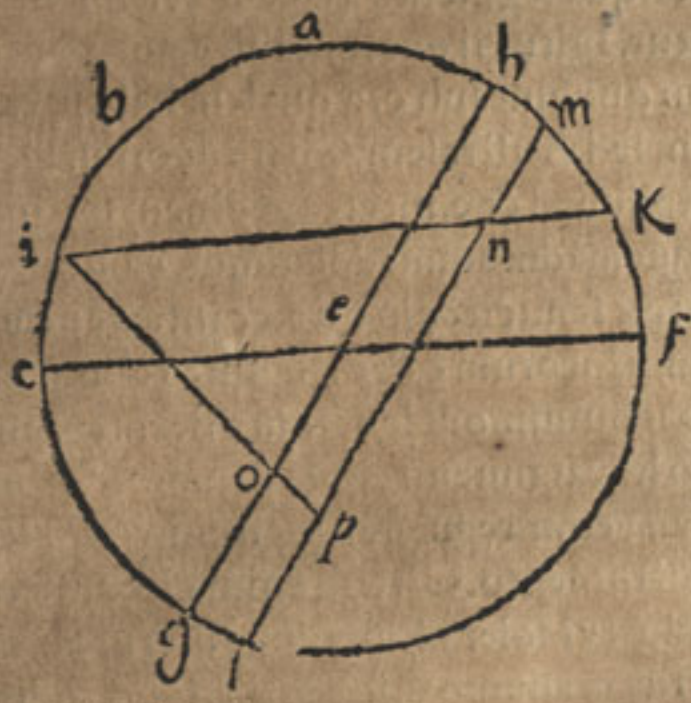
quo detracto ex quadrante, ipsa distantia a b, cognita relinquetur. Sed esto differentia longitudinis quadrante maior, minor tamen semicirculo. Igitur auferemus ex ea quadrantem b l, & per c & l maximum circulum descriptum esse intelligemus, qui quidem arcum a b, secet in p: quapropter quadrans erit arcus b p, & quia anguli ad p recti sunt: in triangulo igitur a p c, sicut sinus totus ad sinum arcus anguli a c p, sic sinus arcus a c, ad sinum arcus a p. At arcus anguli a c p est f l, quo quidem differentia longitudinis datorum locorum quadrantem superat b l, arcus verò a c, complementum est latitudinis loci a: ipse autem a p, excessus quæsitæ distantiae supra quadrantem. Et idcirco lateralis tabulae ingressus cum complemento latitudinis & ipso excessu differentiae longitudinis supra quadrantem, arcum indicabit a p, quem quadranti adijciemus, & tota distantia a b, nota prodibit. Sed neq; maiori negotio locorum intervalla inueniri poterunt ad imitationem eorum quæ in libro de Crepusculis demonstrauimus, propositione 6. Nã quando vel ambo loca Borealia sunt, vel ambo Australia, si-

cut se habet quadratum sinus totius ad rectangulum contentum sub sinibus rectis complementorum latitudinis datorum locorum, sic sinus versus differentiae longitudinis eorum ad quandam rectam lineam, quæ non ab re argumentum interapedinis appellabimus. Nã si ea æqualis reperta fuerit sinui recto complementi differentiae latitudinis eorum locorum, interapedo qualis quadrans erit. At vero si inæqualis erit nimirum ipsarum rectarum differentia sinus rectus cuiusdam arcus, qui subtrahendus erit ex quadrante (si ipsa inuenta recta lineam quæ argumentum appellamus minor fuerit) ut datorum locorum interapedo cognita relinquetur. Adijciendus autem quando eadem recta lineam maior inuenta fuerit, & eorum locorum interapedo nota prodibit. Quod verò vnus locus Borealis fuerit, alter verò Australis, agemus cum vno loco & antipode alterius, & cum eo quod relinquitur detracta differentia longitudinis datorum locorum ex gradibus 180. inuenta autem interapedine ex semicirculo auferemus, & datorum locorum interapedo cognita relinquetur. Esto enim circulus a b c d, circa centrum e descriptus, meridianus primi loci, vertice habetis ad b, polus mundi manifestus sit a, recta e f, sectio æquinoctialis, recta g h sectio horizontis ipsi primi loci. Per verticem verò secundi loci duo circuli descripti intelligantur, vnus circa polum mundi, cuius quidem sectio cum meridiano sit k i, alter verò circa b, cuius & meridiani a b c d, communis sectio sit l m, recta i k secas in puncto n. A puncto autem i, termino rectæ i k, perpendicularis deducatur i o, super recta g h, quæ rectam l m secet in p. Quapropter iuxta ea quæ in prædicto libro demonstrauimus: quoniam conceptorum circularum communis sectio recta est ad planum meridiani a b c d, super puncto n, ipsa verò recta k i diameter est circuli p vertice secum



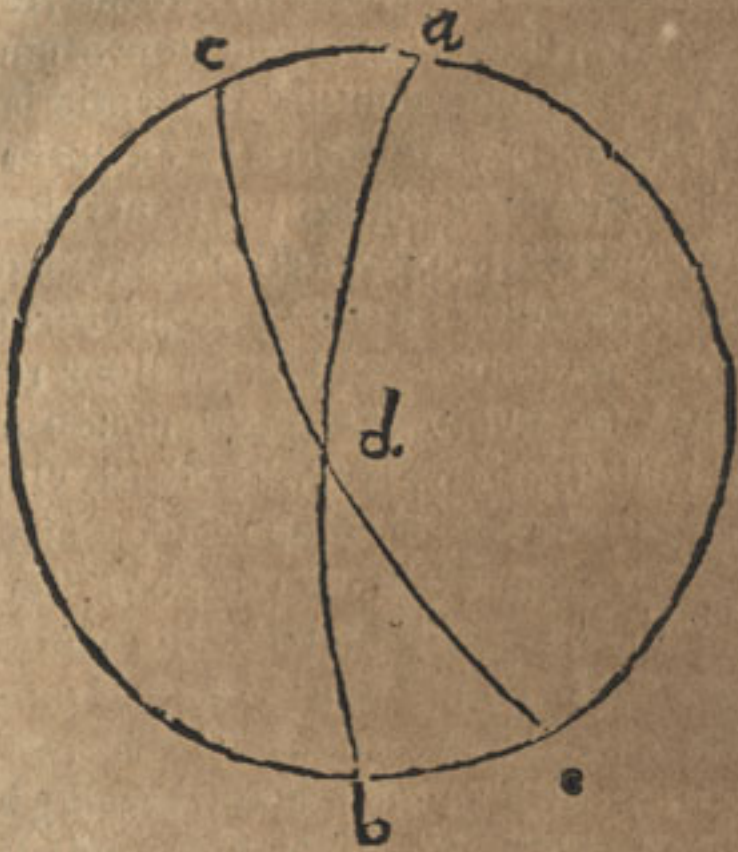
di loci descripti, super polo a: recta igitur in, si-
 nus versus erit differentie longitudinis datoru
 locorum, in ipso eodem circulo cuius diameter
 est Ki. In triangulo autem rectangulo p in, acu-
 tus angulus in p, æqualis est angulo f e h, com-
 plementi altitudinis poli primi loci: arcus autē
 c i, æqualis est latitudini secundi loci. Quare
 b i, differentia erit duarum latitudinum c b &
 c i: arcus igitur g i, complementum est diffe-
 rentie latitudinis datorum locorum, cuius si-
 nus rectus erit o i. Quod si recta linea l m, me-
 ridianum secat inter b, & rectam g h vt in hac
 prima figura, recta idcirco i p, angulum subtē-
 dens in p, quam quidem intercapedinis argu-
 mētum appellamus, minor reperta erit ipsa i o,
 differentia erit recta o p, æqualis sinui recto ar-
 cus g l, quadrantis verò complementum b l, æ-
 quum erit intercapedini datorum locorū: quan-
 doquidem punctum b, polus est circuli venien-
 tis per verticem secundi loci. Quæ quidem in-
 tercapedo ad hunc modum patefiet. Nam si-
 cut sinus totus ad sinum rectum complementi
 latitudinis secundi loci, sic sinus versus differē-
 tie longitudinis eorundem locorum in æqui-
 noctiali circulo, ad in sinum versus differen-
 tie longitudinis in parallelo secundi loci. Ete-
 nim sinus rectus complementi latitudinis secu-
 di loci, paralleli eiusdem semidiameter est. Ar-
 cus verò circulorum æquidistantium inter duos
 meridianos comprehensi, non solum sunt pro-
 portionales: sed & sinus rectos & versus propor-
 tionales habent eorundem æquidistantium se-
 midiametris. Præterea in triangulo rectangulo
 n i p sicut sinus totus ad sinum rectum anguli i
 n p, complementiue latitudinis primi loci, sic
 recta in ad rectam i p. Igitur sinus totus bis est
 antecedens. Et idcirco sicut quadratū sinus to-
 tius ad rectangulum contentum sub sinibus re-
 ctis complementorum latitudinis datorum lo-
 corum, sic sinus versus differentie longitudinis
 eorundem in æquinoctiali, ad rectam i p: hæc
 enim ratio quam sinus versus differentie longi-
 tudinis datorum locorum ad ipsam habet i p,
 ex duabus constat rationibus. Quarum vna ea
 est, quam ipse sinus versus habet ad i n, altera
 verò quam eadem in habet ad i p. Quatuor au-
 tem magnitudinum proportionalium quando
 tres dantur cognitæ, quarta ignorari nō potest,
 cognita autem existit prima magnitudo, qua-
 dratum nempe sinus totius, cognita etiam secu-
 da rectangulum cōtentum sub sinibus rectis cō-
 plementorum latitudinis, cognita quoq; tertia,

sinus videlicet versus differentie longitudinis
 Igitur multiplicabimus secundam in tertiam,
 productum verò diuidemus per primam, quæ
 quidem partitio sola abiectioe decem vltima-
 rum figurarum fieri poterit, si sinum totum cē-
 trum mille æquas partes habere subijcias, & no-
 ta prodibit in quotiente quarta magnitudo, re-
 cta videlicet i p, intercapedinis argumentum,
 Et quoniam g i, complementum differentie la-
 titudinis nota relinquitur, detracta ex quadrā-
 te latitudinis differentia: igitur i o, sinus rectus
 eiusdem complemēti, cognita erit per tabulam
 sinus recti. Quapropter rectam i p, cognitam cū
 cognita i o, conferemus. Quod si i p, minor re-
 perta fuerit ipsa i o, vt in descripta figura: earun-
 dem igitur differentia o p, cognita veniet. Qua-
 re & arcus g l, per tabulam sinus recti cognitus
 erit. Quem auferemus ex quadrante b g, & ar-
 cus denique b l, æqualis intercapedini datorū
 locorum cognitus relinquetur. At si ipsa i p, ma-
 ior reperta fuerit quam i o, hoc idē erit: quo-
 niā recta l m, meridianum secat inter rectā g h,
 & punctum oppositum ipsi b, vt in secunda fi-
 gura. Quare arcum g l, adijciemus quadranti b
 g, & arcus b l, æqualis datorum locorum interca-
 pedini notus prodibit. Quod si eadem recta li-



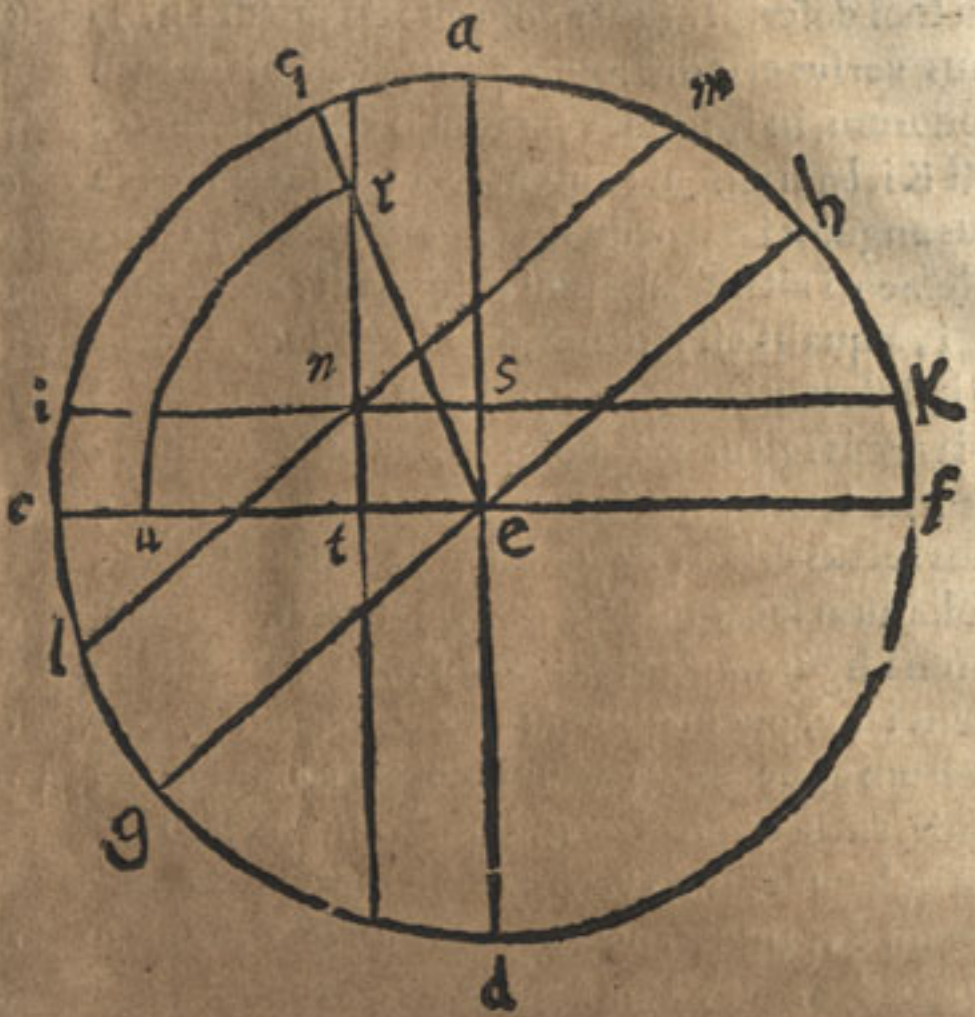
nea i p, æqualis inuenta fuerit rectæ i o: circulū
 igitur ductum per verticem secundi loci, cuius
 polus est b meridianum secare super recta g h,
 fateri necesse est. Quapropter quartus memora-
 tæ proportionis termin⁹ qui intercapedinis da-
 torum locorum argumentum existit, sinus rect⁹
 erit arcus g i: & idcirco quadrans b g, eorundem
 locorum intercapedini æqualis erit.
 Sed vt præsens problema omni ex parte absol-
 uamus, punctum a in subiecta figura Borealem
 polum ponemus esse, b verò Australem. Primus
 locus verticem habeat ad c, in meridiano a c b,

latitudinemq; Borealem. Secundu; locus ver-
ticẽ habeat ad d in meridiano ad b, sub Austra-
li latitudine. Duẽto autem maximo circulo per
c & d. qui meridianum primi loci secet in e, da-
torum locorum intercapedo erit e d. Et quoniã



duo semicirculi a c b & c b e æquales sunt ad in-
uicem: detractõ igitur communi segmento c b,
duo reliqua segmenta a c & b e, æqualia relin-
quentur. Igitur ij qui sunt sub e, antipodes sunt
eorum qui sunt sub c, æqualem habentes latitu-
dinem, sed Australem. Quare duorum locorum
Australium d & e, intercapedinem d e inuenie-
mus, quemadmodum docuimus, eamque aufe-
remus ex semicirculo c d e, & intercapedo c d,
datorum locorum c & d, cognita relinquetur.

Porro si huiusmodi locorum distantias instru-
mento libeat inuenire, ipsa demonstrationis fi-
gura, vna cum regula atq; circino, tibi seruiet
pro instrumento. Circuli enim circumferentia
in gradus (vt solet) diuisa, supputetur ab c in a,
numerus graduum differentia longitudinis da-
torum locorum, sitq; huiusmodi arcus exempli
gratia c q, & ab e in q, rectam lineam occultam
ducemus e q, ex qua sumemus e r, æqualem is se-
midiametro paralleli secundi loci, & ipsi r, pun-
cto regulam coaptabimus, quæ super eodem pu-
cto tandiu circumferatur, donec diametro a d
æquidistet. Tunc autem æquidistabit, cum æ-
quales arcus vtrinque ex duobus quadratibus re-
fecauerit, eiusq; intersectionem cum i k nota-
bimus quæ sit in n. Quare recta linea i n, sinus
versus erit differentia longitudinis datorum lo-
corum, in parallelo secundi loci. Coaptabimus



igitur regulam ipsi n, quam eo vsque circum-
ducemus, donec diametro g h, æquidistet in
situ l m, & detractõ g l, ex quadrante, datorum
locorum intercapedo nota relinquetur. Quod
autem recta linea i n, sinus versus sit differentia
longitudinis in parallelo secundi loci, non erit
difficile intelligere. Regula enim per r & n ve-
niens, axi a d, parallela, rectam e c secet in t, &
cẽtro e, interuallo verõ e r, circulus describatur,
semidiametrum e c secans in u. Et quoniam an-
gulus r t u, rectus est: recta igitur t u, sinus versus
erit arcus r u. At verõ duæ rectæ e u & s i, æqua-
les sunt: igitur detractis ab eis t e & s n, quæ sunt
æquales, duæ rectæ t u & n i, æquales relinquen-
tur per communem sententiam. Quapropter re-
cta i n, sinus versus est differentia longitudinis
in parallelo secundi loci. Quãdo verõ sinus ver-
sus maior fuerit semidiametro, multo facilius
inueniri poterit, vt iam nosti. Præterea iuxta
demonstrationem Ioannis Vernerii datorum lo-
corum intercapedo in vno plano inueniri pote-
rit, si rectilineum quadrilaterum datorum late-
rum construxeris, cuius duo latera opposita at-
que æqualia sint rectæ subtendentes arcus me-
ridianorum inter duos parallelos, duo verõ re-
liqua quæ inuicem æquidistant, duæ rectæ sint
subtendentes arcus parallelorum inter ipsos me-
ridianos. Recta enim linea inter oppositos an-
gulos arcum quæ sitæ intercapedinis subtẽdet.
Item in lamina tabulaũe Astrolabij generali ea-
dem intercapedo inueniri poterit, qua arte ex
cognita distantia à meridiano astri declinatio-
nem



hem habentis cognitam, distantia ipsius à verti-
 cali pūcto cognoscitur. Sed operæ pretium erit
 eandem tabulā vltra tropicum Capricorni ex-
 tēdere, propter loca Australiora. Ipsiū verò ge-
 neralis tabulæ fabricam atq; vsum conscripsit
 olim, impressioniq; dedit Ioānes Vafurtus Sal-
 manticensis Astronomus. Nos autem postea vt
 ea citra ambiguitatem vteremur, fabricæ & v-
 sus rationem demonstratione inuestigamus.
 Deinde verò post aliquot annos eandem tabu-
 lam exaratam reperimus in Arabicis Astrola-
 bijs multis antè seculis constructis, quæ clarissi-
 mus princeps Ludouicus Portugaliæ infans ex
 manubijs attulit Tunetis vrbis. Omnium verò
 facillimus modus erit, si in globo duo data loca
 secundum artis præcepta collocaueris, ipsorū
 deinde distantiam inter circini pedes compre-
 henderis: mox enim eo translato ad meridia-
 num, vel æquinoctialem, quot gradus maximi
 circuli quæsitum interuallum habeat, deprehē-
 des.

*De ijs quæ præmitti debent ad ducen-
 dum eas lineas in globo, quas nau-
 te rumbos appellant.*
 Cap. 21.



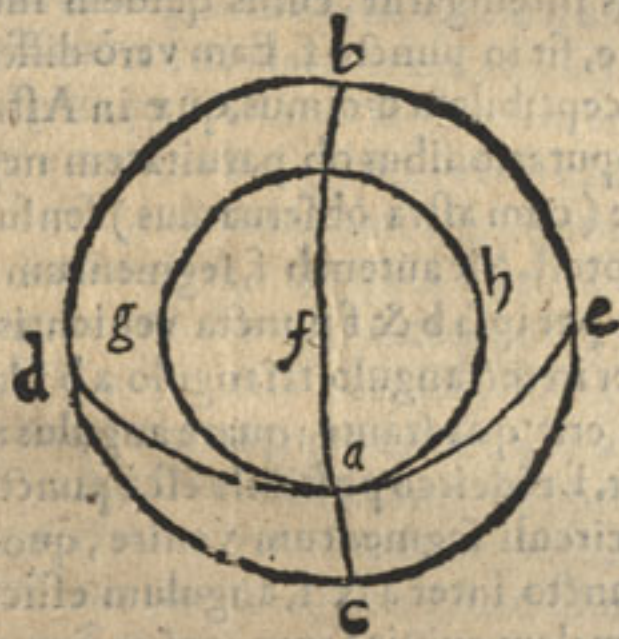
Inter initia prioris libri ostē-
 dimus eam lineam, quam na-
 uis suo cursu citra meridia-
 num aut æquinoctialem def-
 cribit, circularem non esse,
 sed ex exiguis quibusdam
 maximorum circulorum se-
 gmentis constare. Quanquam aduertimus non
 sine ratione dici posse inflexam quandam li-
 neam esse alterius formæ instar helicæ duabus
 confectam motionibus. Nauis enim lationem
 dum citra meridianum aut æquinoctialem cur-
 sum tenet, ex duabus lationibus, à duobusue
 motoribus prouenire, fortasse quispiam suspi-
 cabitur. Vna latio est, qua nauis ipsa in illius
 maximi circuli plano secundum longitudi-
 nem posita, qui in optatam horizontis partem
 spectat, vel flatu, vel remis impellentibus, in
 longum fertur. Altera verò in latus fit, siue
 obliquum, qua gubernator clauum tenens,
 nautica acu docente, nauem ipsam interim

deōrquet, atque eò deflectit, quo prora spe-
 ctabat, cum illiusmodi cursus institueretur.
 Idest quoniam mutato loco in nouos incidit
 meridianos, & subinde in nouos horizontes;
 ea idcirco arte in consimiles horizontum par-
 tes cursum dirigit. Quare si res ita se habeat,
 descripta linea quam rumbum dicimus, neque
 circularis erit, nec ex circularibus conflata.
 Nobis tamen aliter videtur. Nauem enim ani-
 maduertimus aliquandiu in longum ferri, an-
 tea quàm in latus deflectat: & idcirco eiusmo-
 di lineam ex exiguis segmentis maximorum
 circulorum constitutam esse, arbitramur. Nam
 cur nauis perpetuò in latus deferri cogetur, si
 quanquam in maximo circulo quo flatus spi-
 rat, breui tamen curriculo versetur, alio pro-
 ram spectare gubernator minime sentit? Ve-
 runtamen Geometriæ peritus certa atque in-
 dubitata ratione deprehendit, quantulacun-
 que facta mutatione, impares effici angulos
 cum nouis, quos subit, meridianis: & proin-
 de nauis proram alio tendere, sed latet sen-
 sui error ille. Cuius quidem causam atque ra-
 tionem vt planè perspiciamus, imprimis in-
 telligamus oportet, quòd proposito sphærico
 triangulo abc , ex segmentis maximorum cir-
 culorum constituto, in quo quidem angulus
 c rectus existat, angulus verò a acutus, latus
 autem ab recto angulo subtensum quadran-
 te non maius. Proposito etiam acuto angulo
 d , maiore ipso a , non erit difficile à puncto b ,
 in subiectum latus ac , segmentum maximi
 circuli deducere, quod ad aliquod punctum
 inter a & c , cum eodem ac , angulum æqua-
 lem efficiat proposito angulo d . Ad punctum
 enim a terminum lateris ac , acutum angu-
 lum constituemus cae , æqualem angulo d
 per primam propositionem primi libri Me-
 nelai, & producto latere bc , occurrat segmen-
 to ae , in puncto e . Præterea tribus propo-
 sitis rectis lineis, quarum prima sit sinus rectus
 segmenti ce , secunda sinus rectus ae , tertia
 sinus rectus bc , quarta inueniatur proportio-
 nalis in plano circuli cbe , per 12. sexti libri
 Euclidis, quæ quidem sit fg . Hanc autem
 ostendemus maiorem esse sinu recto segmen-
 ti bc , minorem verò sinu toto. Nam quoniam
 angulus bac acutus proponitur, & latus ab ,
 quadrante non maius: igitur latus bc , qua-
 drante minus erit: latus verò ac quadrante
 non maius, per vndecimam propositionem pri-

æquidistantis est horizonti, & a d recta meridia-
na, ipsa verò a e, rectilineus rumbus, qui cum ea-
dem a d, acutum efficit angulum d a e, quem di-
co proportionalem esse similemúe sphærico b a
c. Duo enim anguli d a e & b f c, æquales inuicē
sunt per decimam propositionem vndecimi li-
bri Euclidis: angulus autem b f c, quantitatem
definit sphærici anguli b a c. Igitur proportio-
nales sunt rectilineus d a e, & sphæricus b a c,
id est sicut d a e, ad rectum angulum rectilineū,
sic b a c ad rectum sphæricumq; maximorū cir-
culorum circumferentijs contentum, quod qui-
dem demonstrasse oportuit.

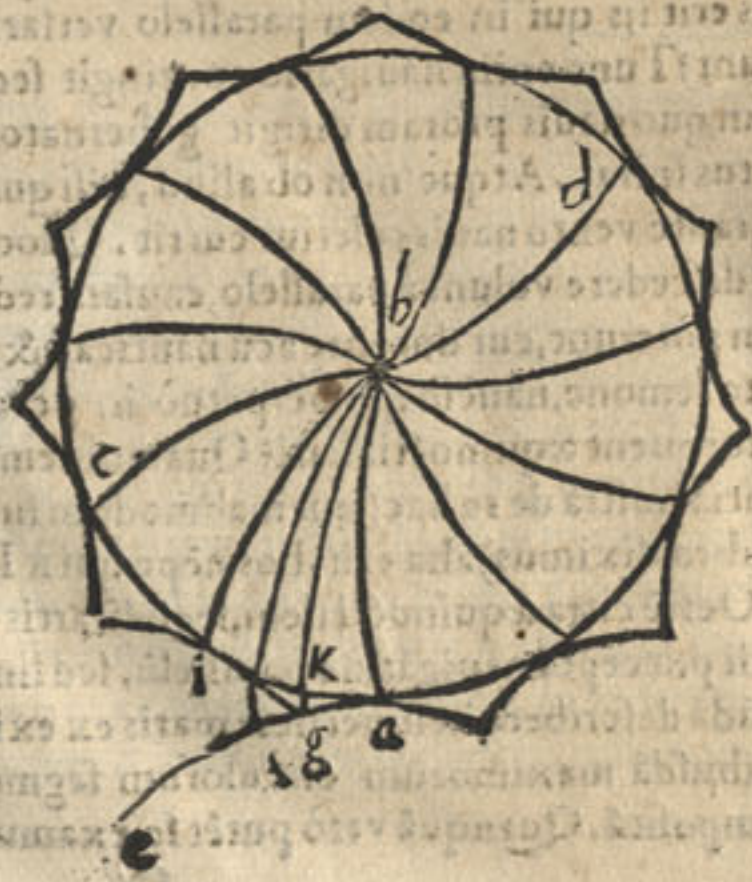
Igitur vt earum viarum qualitates secūdam
quas ad alterum polorum mundi accedimus, re-
ctè intelligantur, hæc præmittenda censuimus.
Cæterum quoniam contingit nauigando ean-
dem interdum seruari distantiam ab vno atque
eodem polo: operæpretiū igitur erit huius quo-
que viæ qualitatem, quæ Aequatori parallela exi-
stet, inuestigare. Nam quòd itinerum profectio-
nes nō solum fieri possint super maximis sphæ-
ræ circulis: sed etiā super minoribus, nemo vn-
quā dubitabit, si animaduertit ex cētro sphæ-
ræ maris quod centrum mundi supponimus, ad
singula puncta circumferentiæ minoris circuli
rectas lineas ductas, si vltius protendas, in cœ-
lum abire, atq; secundum eas corpora graua
deorsum tendere. Quare si quispiam ita positus
fuerit super minoris circuli circumferentiæ, vt
pedes deorsum habeat, caput verò supra, secun-
dū longitudinem conceptæ lineæ, poterit qui-
dem sine vllō naturæ incommodo super eadem
circumferentiā progredi. Cæterum Mathema-
tici admonent itinerum profectioes fieri debe-
re super circumferentijs maximorum circulo-
rum: propterea quòd distantia, quæ ex maxi-
mo circulo sumitur, breuissima est. Quoniam
enim vna atque eadem recta linea duas circum-
ferentiās subtendit, vnā maximi circuli, alte-
ram minoris: idcirco si in vno plano ipsos cir-
culos positos intellexeris, segmentum maximi
intra minoris segmentum contineri demonstra-
bitur. Quapropter per postulatum illud Archi-
medis in primo libro de Sphæra & Cilindro cō-
tinens contento maius esse, breuior erit distan-
tia quæ ex maximo circulo sumitur ea quæ ex
minore. Quod tamen multo euidentius Ioānes
Vernerus demonstrauit in annotationibus su-
pra Geographiā Ptole. At vtrum beneficio a-
cus nauticæ nauigando, circulum æquinoctiali
examussim æquidistantem describamus, quem

admodum nautis videtur, non est facile defini-
re. Nam si nauis constituatur in a, loco, pro-
ram dirigens in d, occasum æquinoctialem, &
meridianum habeat b a c, æquinoctialis sit b d
e, verticalis verò d a e, alter polorum mundi f,
& ipse verticalis vnā cum nauis motu primi cœ-
li feratur, manifesto apparebit, puncta d & e,
æquinoctialem percurrere, nauem verò paral-
lelum a g h. Cæterum quanquam nauis eo mo-
tu perpetuo tēdat in occasum æquinoctialem,
circulumq; parallelum describat, non tamen
flatus, aut remigium impulsione, secundum ar-
tis nauigandi præcepta, acus nauticæ bene-
ficio nauigasse dicetur. Nam non magis quam



qui ad Borealem polum cum nauigare conaren-
tur, propter flatus tamen vehementiam aliò na-
uem impellentem, per circulum æquidistan-
tem æquinoctiali perducti sunt. Præterea cur
eiusmodi nauigationem factam dicemus à Le-
ste in Oestem, si nullus ad æquinoctialem pro-
gressus factus est? Curue Solani flatus expeten-
dus erit ijs qui in eodem parallelo versari cu-
piunt? Tunc enim nauigatio contingit secūda,
cum quo nauis proram dirigit gubernator, eo
flatus spirat. Atque non ob aliud, nisi quia ita
spirante vento nauis celerius currit. Quod si ni-
hil discedere volunt à parallelo, causam reddere
non poterunt, cur docente acu nautica, & adiu-
uante temone, nauem ipsi perpetuò in occasum
detorquent æquinoctialem? Quamobrem sen-
tentia nostra de re hac (quemadmodum in prio-
ri libro diximus) alia erit. Eos nepe qui à Leste
in Oestē citra æquinoctialem, secūdu artis nau-
gadi præcepta nauigāt, nō parallelū, sed lineam
quādā describere in superficie maris ex exiguis
quibusdā maximorum circulorum segmentis
compositā. Quanquā verò putēt se examussim
in

in Oestem perpetuo tendere, sepius tamen diuertunt. Caterum diuerticulum illud a rectitudine, nec non recessus a parallelo, propter paruitatem sensu percipi non potest. Locus enim a quo discedimus esto a, qui polam mundi b, manifestum habeat, & in parallelo a c d, positus sit. Institutus vero cursus in data navigatione sit a Leste in Oestem, idest ad occasum æquinoctialem. Igitur ut ostendamus qualem lineam, qui ad eum modum nauigant, in superficie maris describant, a puncto a termino meridiani a b, maximi circuli segmentum ducemus a e, ad rectos angulos super ipso a b, & super polo b, in teruallo quodam quod ipsum a b, imperceptibili differentia superet, parallelus quidam descriptus intelligatur, cuius quidem intersectio cum a e, sit in puncto f. Eam vero differentiam imperceptibilem dicimus, quæ in Astronomicis supputationibus ob paruitatem negligitur, quæ tunc (cum astra obseruamus) sensu percipi non potest. Sit autem b f, segmentum maximi circuli per ipsa b & f puncta venientis. Quapropter in rectangulo triangulo a b f latus a b, minus erit quadrante: quare angulus a f b, acutus erit. Et idcirco possibile est a puncto b, maximi circuli segmentum venire, quod in aliquo puncto inter a & f, angulum efficiat cum a f, æqualem cuius acuto, qui maior est ipso a f b. Segmentum itaq; b g cum a g, angulum efficiat b g a, imperceptibili differentia recto angulo minorem, maiorem vero ipso a f b. Erunt itaque b g, adhuc minus ipso b f. Et quoniam meridiani qui cadunt inter a & g, angulos efficiunt maiores ipso b g a, a quo qui distantior est propinquiore maior existit: idcirco qui sol



vunt è loco a, acutq; nautica cœli plagas indicante, in occasum æquinoctialem perpetuo tendere conatur, quamdiu fuerint in a g, nihil ab instituto cursu discrepare videbuntur. Et quia segmentum b g, insensibili differentia excedit a b: igitur quanquam reuera versati sint in a g, in parallelo tamen se delatos esse putabunt. Intersectio porro segmenti b g, cum eodem parallelo esto k, & in ipso parallelo arcus sumatur k i, æqualis ipsi a k. Quapropter si per g & i maximus circulus scriptus fuerit, maximus item circulus per b & i: angulum igitur b i g, æqualem esse ostendes recto angulo b a g, segmentum ite a g, æquum segmento g i, per propositionem similem 4. primi Euclidis. Et idcirco circulus maximus per g & i scriptus parallelum a c d, contingeret in ipso i. Quare si nauis delata fuerit super segmento g i, eundem cursum tenere videbitur, qui ab initio fuerat institutus, idest a Leste in Oestem, locorum etiam latitudines in vniuerso segmento æquales apparebunt latitudini loci a: quare quemadmodum priori ostendimus syllogismo, nihil a parallelo loci a recessisse putabitur. Et quia ad hunc modum circa reliquum paralleli ambitum nauis cursum se habere consequens est, nihil verò referre siue reliqua segmenta æqualia ponamus ipsi a g, siue minora, dummodo ipsum contingant parallelum: patet igitur eam lineam quam nauis in superficie maris describit, cum a Leste in Oestem citra æquinoctialem nauigamus, parallelum non esse. Caterum ab eo insensibiliter discrepare, differentiam verò tanto esse minorem, quanto linea illa angulosior fuerit. Quamobrem rationi consentaneum est, ut pro huiusmodi lineis Aequatori æquidistantes in globo describantur. Nam si ad eum modum fractas lineas sub quantouis, certo tamen angulorum numero ducere-mus, quales naues a Leste in Oestem percurrere demonstraui-mus, iuste obiurgandi essemus: cur non alias magis ad parallelum accedentes, plurius-ue angulorum describantur a nobis, ut recessus parallelo, & ab instituto cursu minor euadere possit. Ii porro qui in loco sunt latitudine carere, & ad Lestem nauigant aut Oestem: idcirco super æquinoctiali circulo vehuntur, quoniam meridiani cum æquinoctiali rectos angulos ubique efficiunt.

¶ Quod possibile sit datum globum rum-bis delinere. Cap. 22.



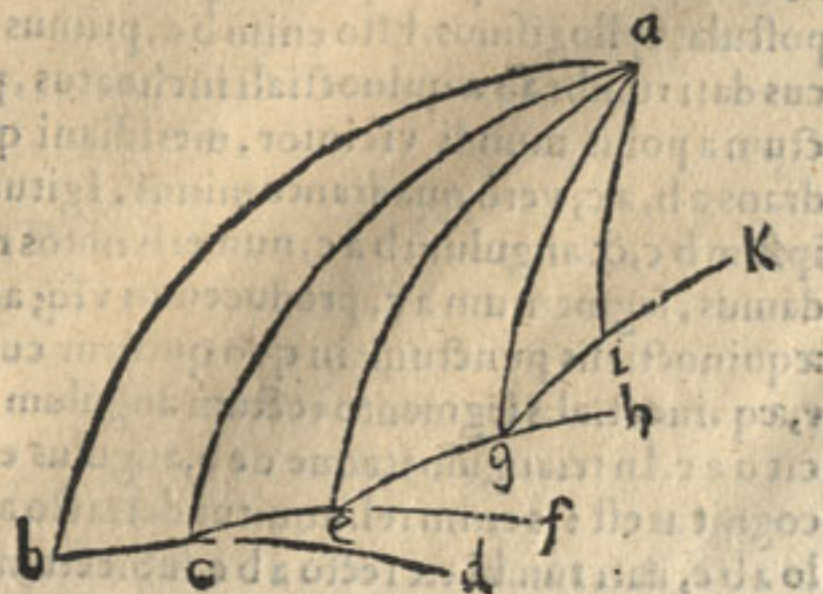
igitur ex supradictis liquet
tales lineas in quouis globo
duci posse, quales nauigan-
do in superficie maris des-
cribimus. Eiusmodi verò
lineas vulgari nomine rum-
bos dicim⁹. Hi autem sunt

rumbus Septentrionis &
Austri, Lestis & Oëstis, Nordestis & Sudoë-
stis, Noroëstis & Suëstis, & qui in medio inter
hos sunt, & alij rursus inter hos & illos. Quo-
rum quidem qui Septentrionis & Austri sunt,
circuli maximi sunt, videlicet meridiani. Qui
verò Lestis & Oëstis, æquinoctialis cum paral-
lelis, quemadmodum demonstratum est à no-
bis. Reliqui autem orbiculares lineæ sunt ex
segmentis maximorum circularum composi-
tæ. Et quoniam oportet eiusmodi segmenta an-
gulos efficere æquales, quantum ad sensum in
quibusuis punctis cum nouis meridianis, exte-
riores interiori, qui profectio est, id fieri pos-
se demonstraui. Quare si proposito quouis
rumbo à puncto intersectionis dati meridiani
cum æquinoctiali circulus maximus ductus fue-
rit, qui cum ipso meridiano angulum acutum
efficiat proportionalem ei rectilineo, quem da-
tus rumbus rectilineus cum meridiana efficit,
& ipsius maximi circuli segmentum sumatur,
qui in quouis puncto cum alijs meridianis an-
gulos efficiat exteriores insensibili differentia
maiores: rursus verò à termino eiusdem segmē-
ti duo maximi circuli ducti fuerint, vnus per
polos mundi, alter verò qui cum eo efficiat an-
gulum æqualem ei qui prius factus fuerat in
æquinoctialis puncto. Ab hoc autem segmen-
tum præterea sumatur, quod in quouis puncto
angulos efficiat æquales quantum ad sensum
exteriores interiori, & ita deinceps per globi
conuexitatem, ad vnum & alterum polum, e-
rit nimirum illi⁹ modi fracta linea per quam si-
milis ei quam nauis super maris superficie des-
cripserit, cum nauigatio facta fuerit secundum
propositum rumbum, Et quoniam eadem pro-
fus arte reliqui rûbi duci possunt: igitur in quo-
uis proposito globo eas duci lineas quas nauæ
rumbos appellant, possibile est.

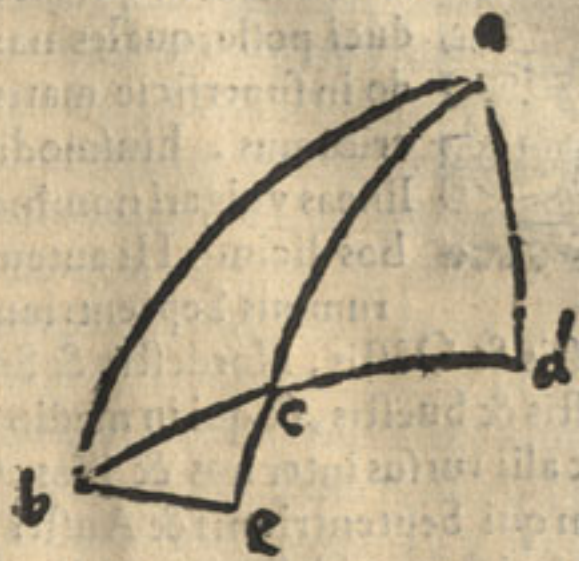
¶ Tabulam quandam numerorum edere,
cuius adminiculo in dato globo rumbos
quoslibet describamus. Cap. 23.



Maximorum circularum seg-
menta ex quibus datus rum-
bus cōstituendus est, ea mag-
nitudine debet esse, vt duo
anguli exterior & interior,
quos ad suos fines cū meri-
dianis efficiūt, tametsi sint
inæquales, pro æqualibus habeantur. Ipsorum
porro angulorum differentiam vnus gradus cir-
cumferentiæ horizontis subiiciemus, minores
enim credibile est sensui gubernatoris occulta-
ri. Initium verò describendorum rumborum
erit in æquinoctiali circulo. Igitur vt segmen-
ta meridianorum inter polum propinquiorem
& fines eorum segmentorum, quæ datum rum-
bum constituunt, numeris innotescant, sit in
subiecta figura punctū a, vnus polorum mundi,
meridiani quadrās a b, segmēta verò b c, c e, e g,
g i, rumbum constituent dati anguli profectio-
nis a b c, vltiusq; producantur b c, ad d, c e, ad
f, e g, ad h, g i, ad k. Ab ipso autem polo a, meri-
diani veniant ad puncta c, e, g, i, nempe a c, a e,
a g, & a i. Dico meridianorum segmēta a b, a c,
a e, a g, & a i, sinus rectos habere proportiona-
les in proportione continua, eamq; esse, quam
habet sinus exterioris anguli a c d, ad sinum in-
terioris anguli oppositiq; a b c, in spherico triā-
gulo b a c. Nā in ipso spherico triangulo sicut
sinus rectus lateris a b, ad sinum rectum lateris a
c, sic sinus rectus anguli a c b, ad sinum anguli a
b c, per 13. propositionem primi libri Gebrii.
Atqui duo anguli a c b & a c d vnum atque eū-
dem habent sinum rectum: igitur sicut sinus
a b, ad sinum a c, sic sinus anguli a c d, ad sinum
anguli a b c. Et eodem syl-
logismo ostendes sicut se habet sinus a c ad
sinum a e, sic se habere sinum anguli a e f, ad
sinum anguli a c e. Et quoniam duorum trian-
gulorum b a c & c a e, interiores anguli æquales
inuiem supponuntur, duo etiā exteriores a c d



& a e f, inter se æquales: igitur sicut sinus anguli a c d, ad sinum anguli a b c, sic sinus anguli a e f, ad sinum anguli a c e. Et proinde sicut sin⁹ segmenti a b, ad sinum segmenti a c, sic sinus segmenti ipsius a c, ad sinum segmenti a e. Similiter autem demonstrabis quod sicut sinus a c, ad sinum a e, sic sinus a e, ad sinum a g, & in eadem ratione esse sinum a g, ad sinum a i. Quare patet meridianorum segmenta quæ ad ipsa veniunt puncta b, c, e, g, i, sub vna atque eadem ratione sinus rectos proportionales habere, quam quidem seruat sinus anguli a c d, ad sinum anguli a b c. Quæ cum ita sint, non erit difficile ipsa meridianorum segmenta cognita reddere. Sinum enim totum qui quadrantis est a b, in sinum anguli a b c, dati rumbi multiplicabimus adiectione quinque ziphrarum: productum verò diuidemus per sinum anguli a c d, & prodibit in quotiente sinus segmenti a c. Hunc verò in se ipsum multiplicabimus productum porro diuidemus per sinum totum abiectione quinque; vltimarum figurarum, & veniet sinus rectus segmenti a e. Hunc autem multiplicabimus in sinum segmenti a c, productumque diuidemus per sinum totum prædicta arte, & veniet ex partitione sinus segmenti a g. Ipsum denique sinum segmenti a g, multiplicabimus in sinum a c, productum deinde diuidemus per sinum totum, & veniet sinus segmenti a i. Et ita in cæteris. Nam cum sinus rectus a c, cognitus fuerit, ipse erit communis multiplicator ad inueniendum reliquorum segmentorum sinus, communis autem diuisor sinus totus erit. Sinibus porro cognitis, debiti arcus per tabulam sinuum rectorum patefient. Ipsi autem sunt meridianorum segmenta inter polum mundi & eorum segmentorum fines, quæ datum rumbum constituunt. Deinde verò ipsorum segmentorum datum rumbum constituentium quantitates, operæ pretiū erit metiri, & eos angulos cognoscere, qui super polis mundi eisdem segmentis subtenduntur, quod quidem prolixiores ex postulat syllogismos. Esto enim b c, primus arcus dati rumbi ab æquinoctiali inchoatus, punctum a polum mundi vicinior, meridiani quadrans a b, a c, verò quadrante minus. Igitur ut ipsum b c, & angulum b a c, numeris notos reddamus, segmentum a c, producemus vsq; ad e, æquinoctialis punctum: in quo quidem cum b e, æquinoctialis segmento rectum angulum efficit b e c. In triangulo itaque c e b, angulus e b c, cognitus est: is enim relinquitur detracto angulo a b c, dati rumbi ex recto a b c, subiectum ve-



ro latus c e cognitum existit: propterea quod a c, quadrantis complementum iam innotuit: igitur reliqua trianguli latera b c & b e, cognita erunt. Est enim sicut sinus totus ad sinum anguli e b c, sic sinus lateris b c, ad sinum lateris c e. Quare cum quatuor quantitatum proportionalium prima, secunda & quarta sint cognitæ: tertia igitur ignorari non poterit, sinus porro cū cognitus fuerit, arcus illico innotescet. Præterea sicut sinus totus ad sinum complementi c e, sic sinus complementi b e, ad sinum complementi b c: per regulam igitur numerorum proportionalium sinus rectus complementi arcus b e patefiet: & idcirco ipse arcus b e, qui angulum subiecit b a c, statim cognosci poterit.

Hac igitur arte quantitatem inuenies primi segmenti dati rumbi ab æquinoctiali initium sumētis, & differentiam meridianorum per ipsius fines venientium, arcumque æquinoctialis qui eidem respondet. At ponamus b e, dati rumbi segmentum esse, sed non primum: oporteatque ipsius quantitatem metiri, & meridianorum differentiam inter fines eiusdem. Igitur à polo a, maximus circulus ducatur, qui segmentum b c, vltierius productum ad rectos angulos sciet super d. In triangulo itaque rectangulo a d b, acutus angulus a b d, cognitus supponitur: a b verò meridiani segmentum inter polum & initium arcus b c, iam innotuit: igitur quemadmodum paulo antè ratiocinati sumus, sinus recti a d & b d innotescēt, & ipsa latera per tabulam sinuum rectorum cognita erunt. Similiter verò in triangulo a c d, quoniam latus a d, cognitum existit, & a c meridiani segmentum notū supponitur: reliquum igitur latus c d innotescet. Quo quidem detracto ex b d ipsum b c, dati rumbi segmentum cognitum relinqui necesse est. Ex quo quidem angulum b a c, qui duobus meridianis a b,

$a b$, $a c$ continetur, differentiamque longitudi-
 nis definit inter b & c , vno alio syllogismo sta-
 tim concludes cognitum. Nam quoniam in trian-
 gulo $b c a$, sicut sinus lateris $a c$, ad sinum lateris
 $b c$, sic sinus anguli $a b c$, ad sinum anguli $b a c$,
 per 13. propositionem primi libri Gebri. Si igitur
 sinum anguli $a b c$, in sinum lateris $b c$, idest
 sinum anguli dati rumbi in sinum propositi seg-
 menti multiplicaueris, productum verò diuer-
 sis per sinum $a c$: in quotiente reperies sinum an-
 guli $b a c$. Acutus est autem quia totus angulus
 $b a d$, acutus est: igitur per tabulam sinuum recto-
 rum arcus ipsius anguli $b a c$, notus prodibit. Quod
 si propter operis facilitatem sinum totum sem-
 per interuenire velis, quæ quatuor syllogismis
 nota concludimus, quinque manifestanda erunt.
 Vtemur autem decimaquarta propositione pri-
 mi libri Gebri. His itaque ad hunc modum de-
 monstratis, tabula quedam numerorum exaranda
 erit septem columnis distincta: singulæ verò
 columnæ in tria spatia. Prima columna erit pri-
 mi rumbi, siue potius primæ quartæ rumbi, quæ
 vulgari nomine dicimus Norte quarta de Nor-
 deste, & huic oppositâ Sul quarta de Sudoeste.
 Ex alio latere Norte quarta de Noroeste, Sul
 quarta de Sueste. Huius columnæ primum spa-
 tium arcus continet meridiani qui ad fines seg-
 mentorum dati rumbi terminantur. Secundum
 verò spatium itinerum longitudines comprehē-
 dit segmentorum ipsius rumbi, idest quantum
 sit vnum quodque eiusdem rumbi segmentum ostē-
 dit. In tertio autem differentia longitudinis
 scribi debent inter fines cuiusuis segmenti eius-
 dem rumbi. Secunda columna ad eundem mo-
 dum tribus spatijs distincta, numeros contine-
 bit qui debentur mediæ profectiōni, quam ap-
 pellant Nornordeste Susudoeste: ex alio verò la-
 tere Nornoroeste Susueste. In tertia porro nu-
 meri collocandi sunt tertiæ quartæ, quam dicunt

Nordeste quarta de Norte, & Noroeste quarta
 de Norte, cum oppositis. Et eadem arte reliquæ
 columnæ erunt exarandæ. In latere verò sini-
 stro eiusdem tabulæ numerus, & ordo sigillatim
 scribendus est segmentorum cuiusuis rumbi.
 In prima itaque columna angulus profectiōnis
 primæ quartæ gradus continet 11. minut. 15.
 In secunda quæ mediarum profectiōnum est,
 gradus comprehendit 22. minut. 30. In tertia
 profectiōnis angulus graduum est 33. minutorum
 45. In quarta graduum 45. In quinta graduum
 56. minutorum 15. In sexta graduum, 67. minu-
 30. In septima denique 78. minut. 45. Quali-
 bet igitur columna debitis numeris implenda
 erit, numeris lateralibus respondentibus. Hoc
 tamen commemorandum est, quod arcus meri-
 diani in primo spatio positus, is est qui ad finem
 segmenti venit, non qui ad initium. Nam quo-
 niam initium descriptionis omnium rumborum
 ab æquinoctiali circulo sumendum est: arcus igitur
 meridiani ad initium primi segmenti venien-
 tis quadrans existit. Quapropter numerus gra-
 duum & minutorum in primo spatio scriptus,
 arcus illius meridiani erit, qui ad finem primi
 segmenti terminatur, & ita in cæteris. Et quoniã
 initium sequentis segmenti præcedentis finis
 est: idcirco si posteriores arcus cogniti fuerint,
 priores ignorari non poterunt.

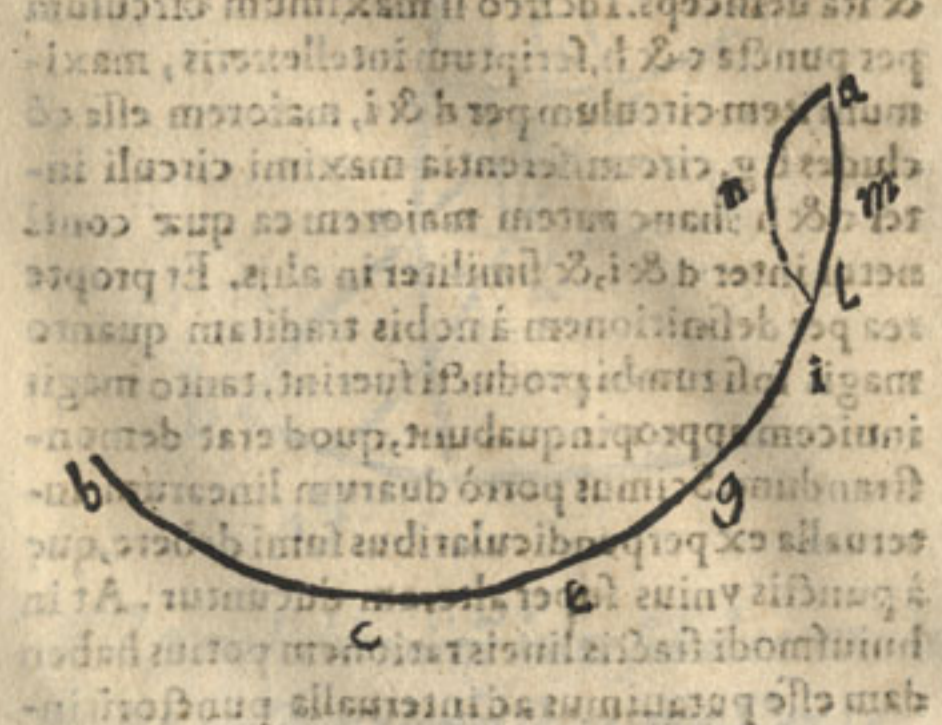
¶ Sequitur dispositio tabulæ in septem par-
 tes distincta: numeros verò qui intra ip-
 sius tabulæ aream scribendi sunt, studio-
 si adolescentes inuenient secundum præ-
 cedentes demonstrationes, & quantum li-
 buerit, extendent.

De habitudine rumborum tum ad polos mundi, tum ad se inuicem.

Cap. 24.

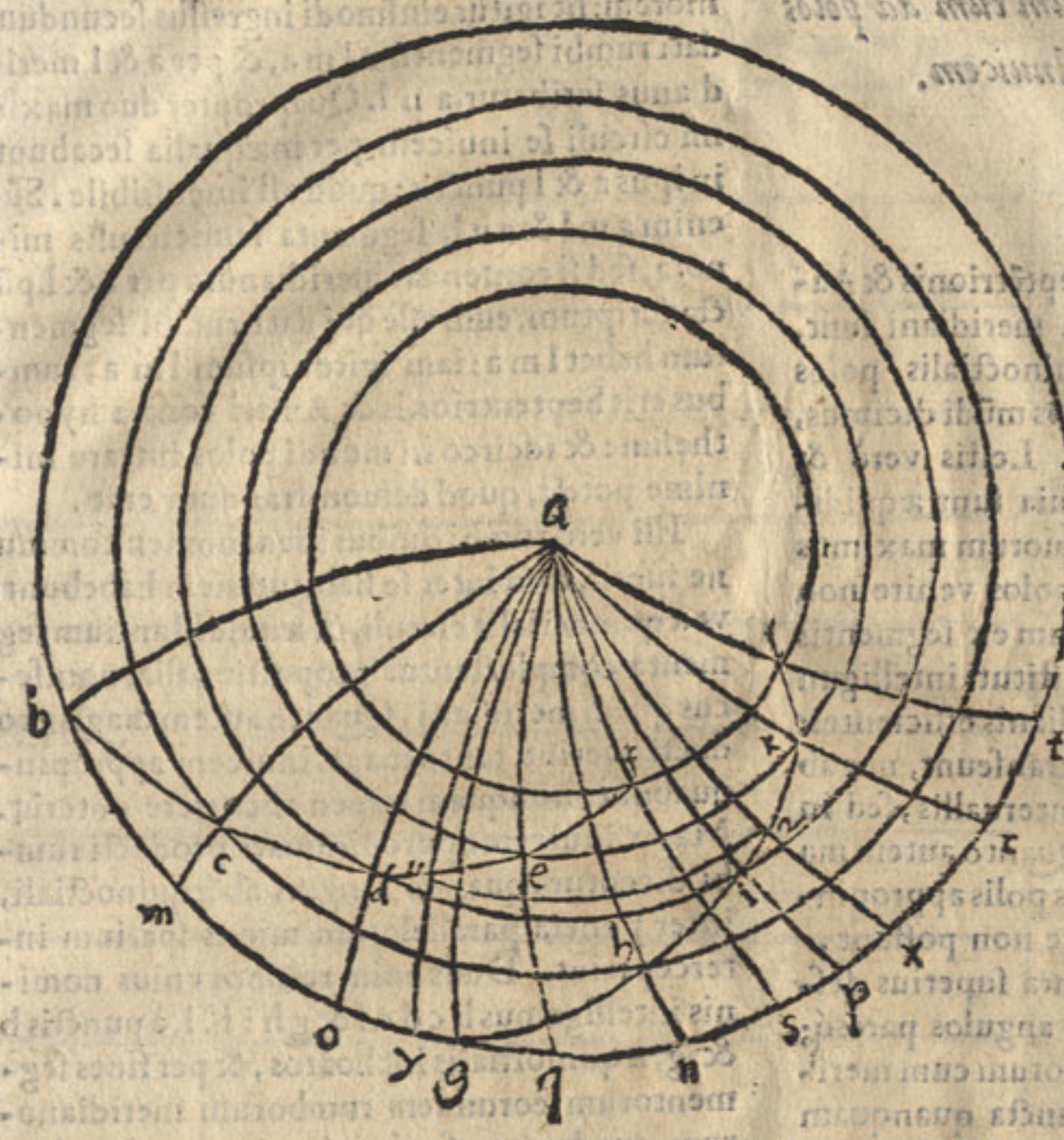


Rumbi Septentrionis & Austri quia meridiani sunt, per æquinoctialis polos quos polos mundi dicimus, veniunt. Lestis verò & Oestis quia sunt æquidistantes, quorum maximus est æquinoctialis, per ipsos polos venire non possunt. Reliqui verò quoniam ex segmentis maximorum circulorum constituti intelliguntur, acutos angulos cum meridianis efficientes: idcirco nec per polos mundi transeunt, nec ab eisdem polis paribus distant interuallis, sed in infinitum produci possunt. Quanto autem magis producantur, tanto magis polis appropinquant, cæterum in eos intrare non possunt. Nam quemadmodum in figura superius descripta rumbus b c e g, acutos angulos paresq; facit ad fines suorum segmentorum cum meridianis: ad intermedia verò puncta quanquam impares, insensibili tamen differentia, ita nimium à puncto g in i, & ab i rursus prolongari potest, & ita deinceps quantum libuerit. Ad quoduis enim dati meridiani punctum, dato angulo concepti rumbi æqualis effici potest ab ipso meridiano, cum quodam alio maximo circulo. Porro ex ijs quæ demonstrauimus satis constat meridianorum segmenta perpetuo minora fieri. Quare quanto magis ipse rumbus productus fuerit, tanto magis eidem polo appropinquabit: at intrare nunquam poterit. Nam si intrat, quoniam a posuimus polum mundi vici-



niorem: sic igitur eiusmodi ingressus secundum dati rumbi segmentum l m a, & per a & l, meridianus scribatur a n l. Quapropter duo maximi circuli se inuicem per inæqualia secabunt in ipsis a & l punctis: quod est impossibile. Sūt enim a m l & a n l, segmenta semicirculis minora, sed si contendas meridianum per a & l, pūta scriptum, eum esse qui dati rumbi segmentum habet l m a: iam igitur ipsum l m a, rumbus erit Septentrionis & Austri contra hypotheseim: & idcirco in mundi polos intrare minime potest, quod demonstrandum erat.

Illi verò rumbi quibus idem nomen commune fuerit, eam inter se habitudinem habebunt, vt æquinoctialis circuli, & æquidistantium segmenta complectantur proportionalia, non secus quàm meridiani. Quanto autem magis producti fuerint, tanto magis inuicem appropinquabunt: nunquam tamen cōcurrere poterūt. Magis inuicem appropinquare producti rumbi dicentur, quando longius ab æquinoctiali, inter puncta parallelorum minus spatium interceperint. Duos enim rumbos vnus nominis intelligamus b c d e f & g h i k l, à punctis b & g, æquinoctialis inchoatos, & per fines segmentorum eorundem rumborum meridianorum quadrantes scribantur: quemadmodum in subiecta figura apparet. Sint autē primæ segmenta b c & g h. In duobus itaq; triangulis a b c & a g h, angulus c b a, æqualis supponitur angulo h g a: angulus etiam a c b, æqualis angulo a h g, latus verò a b, æquum est lateri a g: sunt enim quadrantes: igitur reliqua latera quia minora sunt quadrantibus æqualia inuicem erunt, & reliqui anguli æquales per 16. primi libri Menel. Quapropter meridiani segmentum a o, æquum erit meridiani segmento a h. Describatur igitur per c & h, æquinoctialis parallelus, cuius quidem segmentum esto c h. Aio b g, & c h, æquinoctialis & paralleli segmenta, similia esse proportionalia vñc. nempe sicut æquinoctialis ad parallelum sic, b g, ad c h. Nam quoniam duo anguli b a c & g a h, æquales ostensi sunt: arcus igitur æquinoctialis b m & g n, æquales inuicem erunt: quibus si adiciamus g m, æquales igitur erunt b g & m n, per communem sententiam. Quapropter sicut b g ad c h sic m n, ad idem segmentum c h. Atqui similes sunt proportionales vñc ipsi duo arcus m n & c h, per 14. secundi lib. Theo. igitur b g & c h, proportionales erunt. Quod quidem per so lam 17. propositionem ipsius 2. libri Theo. demon



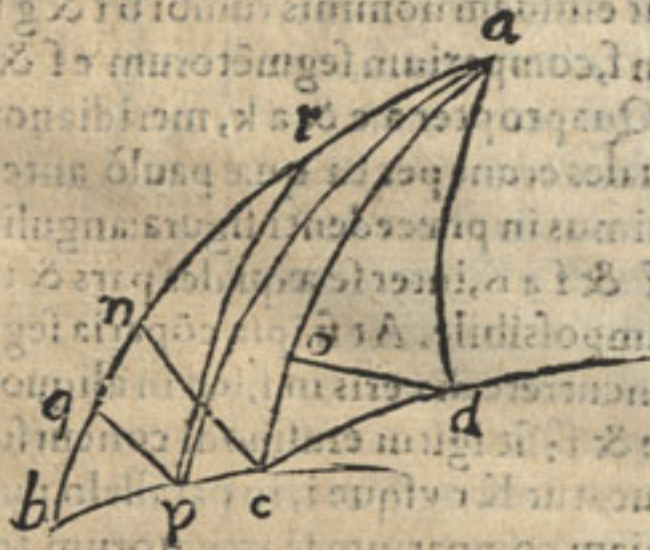
monstrare poteris. Idem similiter demonstra-
 bis de segmentis reliquorum parallelorum inter
 eosdem rumbos comprehensis. Quoniam enim
 duorum triangulorum a c d & a h i, latera a c
 & a h, æqualia ostensa sunt, & anguli supra ba-
 ses c d & h i, æquales subiiciuntur: igitur reliqui
 anguli qui ad a æquales erunt, reliqua etiam la-
 tera, quia minora sunt quadrantibus, erunt æqua-
 lia: & idcirco a d & a i æqualia erunt, similiter
 duo æquinoctialis segmenta m o & n p, inter se
 æqualia erunt, & proinde totum b o, toti g p,
 æquum erit per communem sententiam si æqua-
 lib⁹ æqualia addas. Vtriq; autem addemus g o
 & idcirco æqualia erunt b g & o p. Paralleli por-
 rō descripti per d & i, segmentum esto d i: pro-
 portionalia igitur erunt o p & d i, meridianis a
 o & a p comprehensa: quare proportionalia quo-
 que erunt b g & d i. Quod autem duo segmenta
 c h & d i, suis circulis sint proportionalia per
 æquam proportionem concludes, interposito b
 g. Sed ponamus segmentum u z, illius paralleli
 esse, qui scribitur per puncta quæ sunt supra d
 & i, & infra e & k, ostendemus nihilominus b
 g & u z, similia segmenta esse. Ductis enim à po-
 lo a, quadrantibus a y & a x, per ipsa puncta u

& z, duo latera a d, a u, trian-
 guli a d u, duobus lateribus
 a i, a z, trianguli a i z, æqua-
 lia erunt: acutus autem an-
 gulus u d a, angulo z i a æ-
 qualis est, duo verò anguli
 a u d, a z i, obtusi sunt, per
 eaque superius demonstra-
 uimus: igitur duo reliqui
 anguli d a u & i a z, æqua-
 les erunt. Quapropter duo
 segmenta o i, p x, æqualia
 inuicem erunt: & idcirco
 b y & g x, æqualia conclu-
 des, & propterea b g & y x
 æqualia erunt inter se per
 communem sententiam.
 At verò similia sunt y x &
 u z: igitur b g & u z, simi-
 lia quoque erunt. Quapro-
 pter verissimum esse conclu-
 des in vniuersum, parallelo-
 rum segmenta inter rumbos
 vnius nominis eiusdemue
 inclinationis proportionalia
 esse, quod demonstran-
 dum suscepimus.

Quod autem quanto magis producuntur, tan-
 to magis inuicem appropinquent, modò osten-
 demus. Nam quoniam arcus circulorum æqui-
 distantium inter rumbos b f, & g l, comprehen-
 si ipsis circulis proportionales sunt: rectæ igitur
 subtendentes eosdem arcus eorundem circu-
 lorum semidiametris proportionales erunt. Hoc
 enim facile demonstrare poteris per sextum li-
 brum Euclid. Quapropter recta subtendens cir-
 cumferentiam b g, recta subtendente c h maior
 erit, & hæc rursus maior recta subtendente d i,
 & ita deinceps. Idcirco si maximum circulum
 per puncta c & h, scriptum intellexeris, maxi-
 mum item circulum per d & i, maiorem esse cō-
 cludes b g, circumferentia maximi circuli in-
 ter c & h: hanc autem maiorem ea quæ conti-
 netur inter d & i, & similiter in alijs. Et propte-
 rea per definitionem à nobis traditam quanto
 magis ipsi rumbi producti fuerint, tanto magis
 inuicem appropinquabunt, quod erat demon-
 strandum. Scimus porrò duarum linearum in-
 terualla ex perpendicularibus sumi debere, quæ
 à punctis vnius super alteram ducuntur. At in
 huiusmodi fractis lineis rationem potius haben-
 dam esse putauimus ad interualla punctorū in-
 ter

Secabit autem huiusmodi circulus segmentum $c d$, in longum productum at non in d neq; inter c & d . Si enim secat in d , quoniam duorum triangulorum $a b c$ & $e c d$, duo latera $a b$ & $e c$, æqualia sunt: & duo anguli vnus duobus angulis alterius qui supra ipsa latera $a b$ & $e c$, æquales sunt, alter alteri: reliquus igitur angulus $a c b$, reliquo $e d c$, æqualis erit per 14. primi Menelai. Quapropter exterior $e d g$, exteriori $a c f$, æqualis erit. Eidem verò exteriori $a c f$, æqualis est $a d g$: propterea quod supposuimus tanta differentia angulum $a c f$, superare angulum $a b c$, quanta huic æqualem $a c d$, superat angulus $a d g$. Æqualis igitur erit angulus $e d g$, angulo $a d g$ pars toti, quod est impossibile. Et idcirco non secat in d . At inter c & d , secare non poterit. Nam si inter c & d secat: sit igitur huiusmodi sectio in k . Quare similibus argumentis ostendemus duos angulos $e k g$ & $a d g$, inter se æquales esse. Secet autem arcus $e k$, arcum $a d$ in i . In triangulo igitur $k d i$, exterior angulus $i d g$, interiori oppositoq; $i k d$, æqualis erit. Quapropter duo latera $d i$ & $k i$, coniuncta vni semicirculo æqualia erunt. At verò $d i$, multo minus est quadrante, quia totus arcus $a d$, quadrante minor est: item $k i$ multo minus quadrante, quia arcus $e k$, cum sit æqualis $a c$, minor est quadrante: igitur impossibile. Et idcirco non secat inter c & d . Secet porro in g . Trianguli igitur $e c g$, latus $c g$ æquum erit lateri $b c$, trianguli $a b c$. Minus est autem $c d$ ipso $c g$: igitur minus erit idem $c d$ quam $b c$, quod imprimis erat ostendendum. Secundum demonstrabitur in eadem figura. Duo enim arcus $a d$ & $e g$, ad partes d & g , producti concurrant in l , producanturq; $d g$ in m , ad partem g . Duo igitur anguli $e g m$ & $a d m$, angulo $a c f$ æquales erunt: & idcirco inter se æquales per communem sententiam. Quapropter duos angulos $m g l$ & $m d l$, æquales esse necesse est. Et propterea trianguli $d g l$, duo latera $g l$ & $d l$, coniuncta vni semicirculo erunt æqualia: & idcirco trianguli $e a l$, duo latera $a l$ & $e l$, coniuncta vno semicirculo maiora erunt. Quapropter exterior angulus $c a l$, interiore oppositoq; $a e l$, minor erit. Eidem verò $a e l$, æqualis est $b a c$: minor igitur erit $c a d$ siue $c a l$, eodem angulo $b a c$. At ipse $c a d$, quantitatem definit in æquinoctiali circulo differentia longitudinis inter c & d , angulus verò $b a c$, quantitatem differentia longitudinis inter b & c : igitur differentia longitudinis inter b & c , maior est differentia inter c & d , quod erat ostendendum.

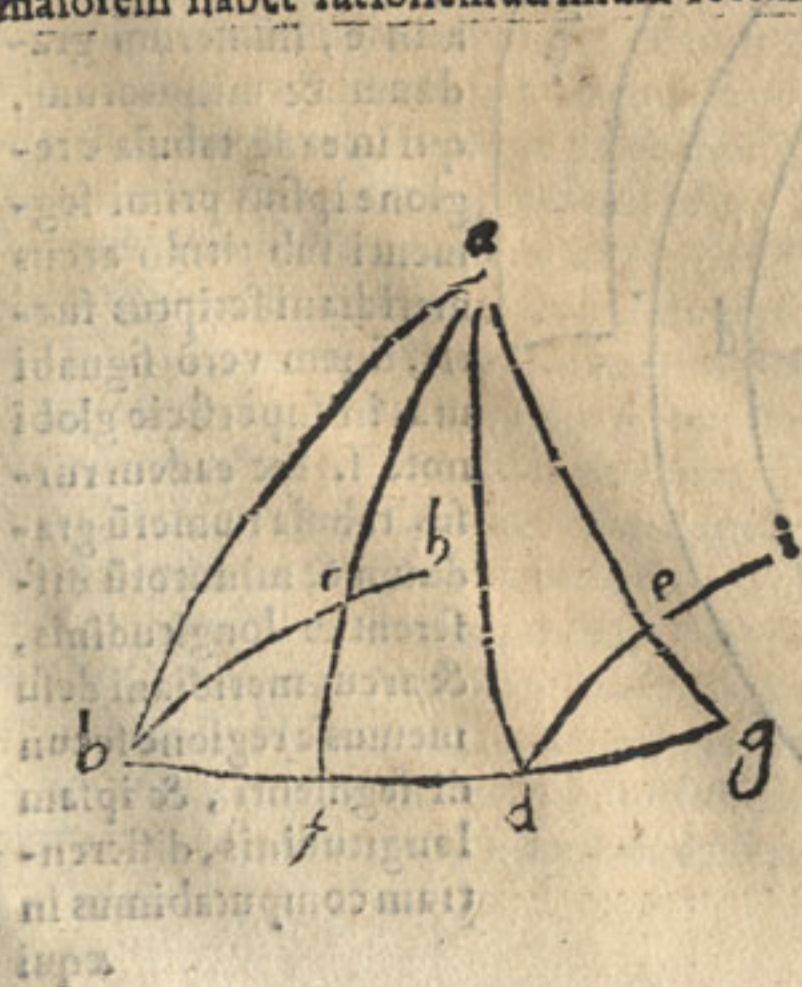
Postremū præterea facili ostendemus demonstratione. Veniant enim per c & d paralleli, & quoniam maior est arcus $a b$ quam $a c$, & ipse $a c$ maior quam $a d$: igitur descripti paralleli meridianos $a b$ & $a c$ secabunt. Secent itaq; in n & o . erit igitur $b n$, differentia latitudinis inter b & c , at $c o$, differentia latitudinis inter c & d . Dico igitur differentiam $b n$, maiorem esse differentia $c o$. Nam quoniam demonstrauimus segmentum $b c$, maius esse $c d$: sumatur igitur ex eodem $b c$, segmentum $b p$, quod ipsi $c d$ æquum sit, & ex $a b$ arcus $b r$, æqualis arcui $a c$.



Deinde verò per duo puncta p & r , circulus maximus scribatur, circulus item maximus per a & p . Trianguli itaque $a p r$, duo latera $a r$ & $r p$, coniuncta maiora sunt tertio latere $a p$. Ipsum verò $a p$, maius est quam $a c$: propterea quod in triangulo $c a p$, angulus $a c p$, obtusus est, $a p c$ verò acutus. Et idcirco ipsa duo latera $a r$ & $r p$, coniuncta multo maiora sunt quam $a c$. Eidem verò $a c$, æquum est meridiani segmentum $a n$: igitur maiora sunt $a r$, $r p$ quam $a n$. Commune auferatur $a r$: maius idcirco relinquetur $r p$ quam $r n$, per communem sententiam. Et quoniam $r p$ & $a d$, æqualia sunt inter se, per similem propositionem quartæ primi libri Euclidis, minor est autem $a d$ quam $a c$: minor igitur erit $r p$ quam $b r$. Quare si r , punctum polum intelligamus, & per punctum p interuallo $r p$, circulus descriptus fuerit, secabit $b r$ inter b & n . Secet itaq; in q : meridiani igitur segmentum $b q$, æquum erit segmento $c o$. Minus est autem $b q$ quam $b n$: igitur & $c o$ minus erit eodem $b n$. Quare differentia latitudinis inter c & d , minor erit latitudinis differentia inter b & c , quod erat ostendendum. Nihil autem refert siue $b c$ & $c d$, coniuncta sumantur, siue seiuncta.

Sed si diuersorum rumborum segmenta inter se inuicem conferre libeat, facile ostendere poteris per

per ea quæ hoc in loco & superius demonstrata fuerunt, latitudinis differentiam inter extrema puncta primi segmenti primi rumbi, siue primæ quartæ, cuius quidem inclinatio ad meridianum graduum est 11. minu. 15. maiorem esse latitudinis differentia extremorum punctorum cuiusvis alterius segmenti, tum ipsius primi rumbi, tum aliorum. Longitudinis verò differentiam inter extrema puncta primi segmenti septimi rumbi, siue septem quartarum, quavis alia maiorem esse. Esto enim punctum a polus mundi, arcus b c primi rumbi, siue primæ quartæ segmentum primum, ab æquinoctialis puncto b, inchoatum: arcus autem d e, sit primum segmentum cuiusvis alterius rumbi, cuius initium sit d, similiter æquinoctialis punctum. Ostendemus autem in primis latitudinis differentiam inter b & c, siue potius latitudinem ipsius c, maiorem esse latitudinis differentia inter d & e. Ceterum longitudinis differentiam inter eadem b & c, minorem esse longitudinis differentia inter d & e. Scribantur enim quadrantes a b, a c f, a d, & a e g, & producantur, b c ad h, & d e ad i. Angulus igitur a c h angulum a b c, vno gradu superabit, per ea quæ supposuimus. Similiter angulus a e i angulum a d e, vno gradu. At verò duo anguli a c h, a b c, minores sunt duobus angulis a e i & a d e, per hypothesim. Est enim angulus a b c, Gr. 11. minu. 15. quia tanta est inclinatio primæ quartæ ad meridianum: angulus porro a d e maior subijcitur: quapropter inter sinus rectos arcuum angulorum a c h & a b c, maior erit ratio, quam inter sinus rectos arcuum angulorum a e i, & a d e. Sinus nempe rectus arcus anguli a c h, maiorem habet rationem ad sinum rectum ar-



cus anguli a b c, quam sinus rectus arcus anguli a e i, ad sinum rectum arcus anguli a d e, per ea quæ superius demonstrauius capite 3. de inuenienda locorum longitudine ex marina charta. Atqui sicut sinus rectus anguli a c h, ad sinum anguli a b c, sic sinus quadrantis a b, ad sinum arcus a c, in spherico triangulo a c b: eundem enim sinum habent duo anguli exterior atq; interior qui ad c. Similiter sicut sinus rectus anguli a e i, ad sinum rectum anguli a d e: sic sinus quadrantis a d, ad sinum arcus a e, in triangulo a e d. Igitur maiorem habebit rationem sinus quadrantis a b, ad sinum arcus a c, quam sinus quadrantis a d, ad sinum arcus a e. Et proinde minor erit arcus a c ipso a e: arcus igitur c f, latitudinis differentia inter b & c, maior relinquetur quam e g, latitudinis differentia inter d & e. Quoniam verò differentia latitudinis inter b & c, maior ostensa est latitudinis differentia extremorum punctorum cuiusvis alterius segmenti eiusdem rumbi, similiter latitudinis differentia inter d & e, maior est latitudinis differentia extremorum punctorum aliorum segmentorum ipsius rumbi inchoati à puncto d, cuius quidem inclinatio a d e, maior supponitur inclinatione a b c: igitur latitudinis differentia extremorum punctorum primi segmenti primi rumbi, siue primæ quartæ, maior est latitudinis differentia extremorum punctorum reliquorum omnium segmentorum tum ipsius primi rumbi, tum aliorum, quod erat ostendendum. Reliquum demonstrabimus eadem arte. Quoniam enim angulus a c h, contrapósito b c f æqualis est: angulus item a e i, cōtrapósito d e g æqualis: quantum itaq; angulus b c f excedit a b c, tantum angulus d e g, superabit a d e, per hypothesim.

Igitur è diuerso quantum complementum anguli a b c, quod est c b f, complementum superat anguli b c f, tantum complementum anguli a d e, quod est e d g, cōplementum superabit anguli d e g: demonstratum est enim hoc in Arithmetiis. Minor est autem angulus e d g angulo c b f, item cōplementum anguli d e g, minus est cōplemento anguli b c f: igitur maiorem rationem habebit sinus anguli e d g, ad sinum complementi d e g, quam sinus anguli c b f, ad sinum complementi anguli b c f. Et quoniam sicut sinus totus ad sinum complementi b f, sic sinus anguli c b f, ad sinum complementi b c f. Similiter in triangulo d g e, sicut sinus totus ad sinum cōplementi d g, sic sinus anguli e d g, ad sinum cōple-

menti d g: maiorem igitur rationem habebit
 finus totus ad sinum complementi d g, quàm ad
 sinum complementi b f: & idcirco complemen-
 tum d g, minus erit complemento b f, & propte-
 rea arcus d g, maior relinquetur ipso b f. Pone-
 mus igitur d e, primum segmentum esse septimi
 rumbi, qui septem quartarum est: cuius quidem
 inclinatio ad meridianum graduum est 78. mi-
 nut. 45. b c verò primum segmentum cuiusuis
 alterius rumbi, & concludemus d g, maximam
 esse longitudinis differentiam velut antea.

¶ *Propositum globum rumbis deliniare.*

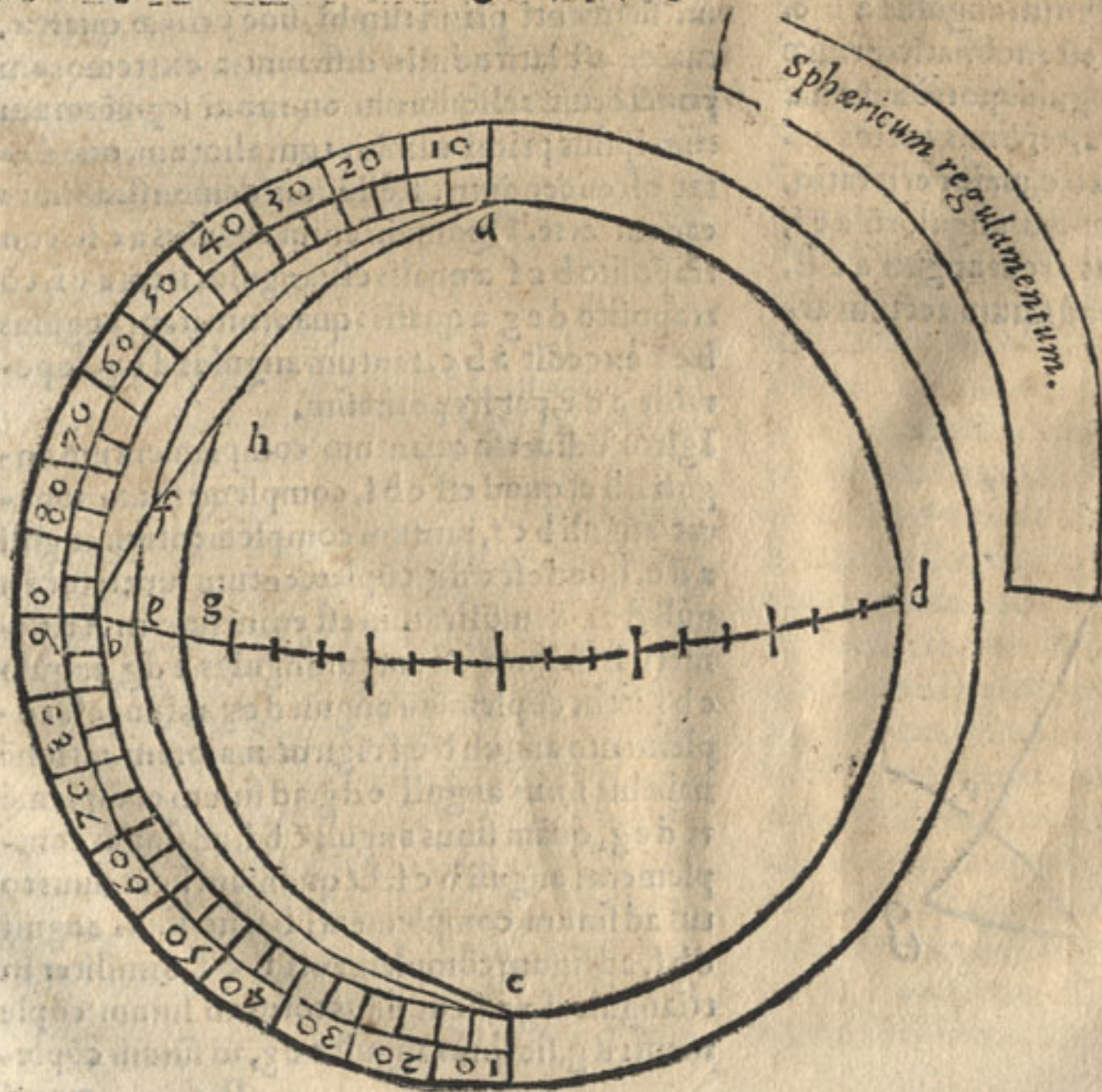
Cap. 26.



Oslocetur propositus globus
 intra mobilè meridianum,
 cuius vnus semicirculus, qui
 inter polos in duos quadran-
 tes secetur: quadrantes verò
 in gradus 90. & debiti nume-
 ri ascribantur, quorum ini-
 tium sit in ipsis polis, fines autem in sectione æ-
 quinoctialis. Ipse porrò æquinoctialis circulus
 in gradus similiter diuidatur, qui pñctis quibus-
 dam, atque lineis tantum distinguantur, absque

numerorum notis: quemadmodum in subiecta
 figura apparet. In qua quidem a b c d, interio-
 rem circulum repræsentat illius superficiei mo-
 bilis meridiani circularisue armillæ, quæ per
 polos mñdi a Borealem, & c Australem venit.
 Punctum b, ipsius circuli & æquinoctialis vna
 sit intersectio, altera verò d. In proposito igitur
 globo semicirculus b d, vna est medietas æqui-
 noctialis: at a b & b c, duo meridiani quadran-
 tes. Diuidantur itaq; ipsi quadrantes in gradus
 quorum initium sit in a & c, finis verò vbi b: in
 quo quidem numerus 90. scriptus est. A equino-
 ctialis autem in Gr. 360. diuidatur, nempe semi-
 circulus b d, in 180. & alius qui ex opposita par-
 te relinquitur, similiter in 180. Distinguendi
 porrò sunt ipsi æquinoctialis gradus punctis at
 que lineis. Ceterùm numerorum notæ eisdem
 ascribendæ non sunt. Et quoniam iuxta præ-
 sens institutum rumbi omnes ab æquinoctiali
 ducendi sunt: sit igitur vnus descriptionis ini-
 tium pñctum b, & in primis describatur in dex-
 teram partem, quam Orientalem Borealemq;
 supponimus, rumbus ille qui vulgo dicitur Nor-
 te quarta de Nordeste, hac videlicet arte. Nu-
 merum graduum & minorum differentia lō-
 gitudinis, qui è regione primi segmenti in area
 tabulæ supradictæ repertus fuerit, computabi-

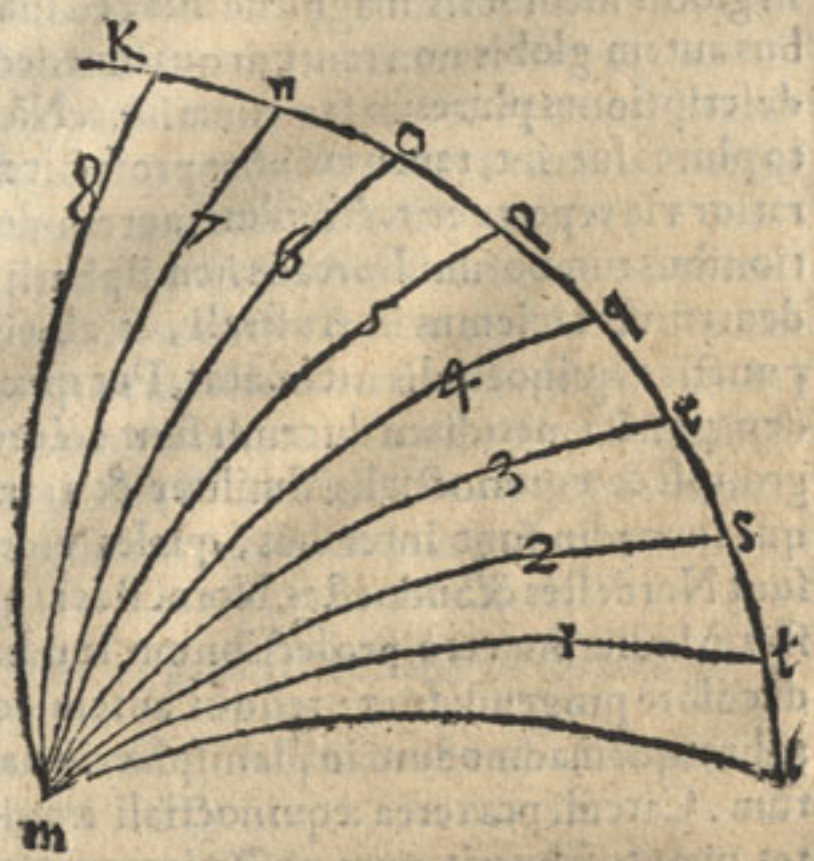
mus à b in d, in æqui-
 noctiali circulo. Esto
 autem illius finis pun-
 ctum e: igitur semicir-
 culum a b c, mobilis me-
 ridiani transferemus ad
 situm a e c, in quo qui-
 dem computabimus ab
 a in e, numerum gra-
 duum & minorum,
 qui in eadē tabula è re-
 gione ipsius primi seg-
 menti sub titulo arcus
 meridiani scriptus fue-
 rit, finem verò signabi-
 mus in superficie globi
 nota f. Ex eadem rur-
 sus tabula numerū gra-
 duum & minorū dif-
 ferentiæ longitudinis,
 & arcus meridiani desu-
 memus è regione secun-
 di segmenti, & ipsam
 longitudinis, differen-
 tiam computabimus in
 æqui



æquinoctiali ab e in d, & ad finem qui sit g. mobilis meridiani semicirculum transferemus, in situ a g c, in quo quidem (velut antea) numerum graduum & minorum arcus meridiani computabimus ab a in g: finem verò in superficie globi signabimus nota h, & ita deinceps faciendum erit, totque puncta in ipso globo eadem arte imprimemus, quotus fuerit segmentorum numerus, qui in ipsa tabula scriptus fuerit. Constat enim ex ijs quæ superius demonstrauius, tabulam ipsam in infinitum augeri posse. Ceterum sat erit ad latitudinem graduum circiter 60. eam extendere, idest donec arcus meridiani in omni rumbo gradus ferè 30. comprehendat. Iplis igitur punctis in dato globo signatis, vnâ aliam armillam circulem parabimus, mobili meridiano æqualem. Ex qua quidem segmentum quoddam refecabimus, quod numerum graduum haud minorem comprehendat maximo qui in vniuersa rumborum tabula, sub titulo longitudo itineris reperit fuerit. Hoc igitur armillæ segmento ad ducendum arcum maximi circuli à puncto in punctum in superficie globi, perinde vtetur, atque planis regulamentis vti solemus, ad ducendum ab vno puncto in aliud punctum rectam lineam in vno plano. Ipso igitur spherico regulamento punctis b & f, vt decet coaptato, arcum maximi circuli ducemus b f, & à puncto f, in punctum h, eadem arte arcum ducemus f h, & ad eundem modum quoduis aliud punctum, eorum quæ in ipso globo impressa fuere, cum sibi vicino connectemus, vt tandem rumbus ille descriptus habeatur, quem Norte quarta de Nordeste appellant. Deinde verò desumemus ex suprascripta tabula primos atque tertios numeros secundæ columnæ, & cum rumbum ducemus consimili arte ab eodem puncto b, initio sumpto qui mediæ profectiois est. Nec aliter operandum erit pro reliquis rumbis ducendis per globi conuexitatem in partes Boreales Orientalesque. Postea verò ab eodem puncto b rursus exordientes eos ducemus rumbos in occidentales partes Borealesque, qui æqualis his habent ad meridianos inclinationes. Hi porò vulgari sermone dicuntur Norte quarta de Noroeste, Noroeste, Noroeste quarta de norte, Noroeste, Noroeste quarta de Oeste, Oesnoeste, Oeste quarta de Noroeste. Qua descriptione peracta, aliam item faciemus rumborum descriptionem, quæ à puncto d, initium sumat: præterea à punctis medijs inter b & d, alias duas

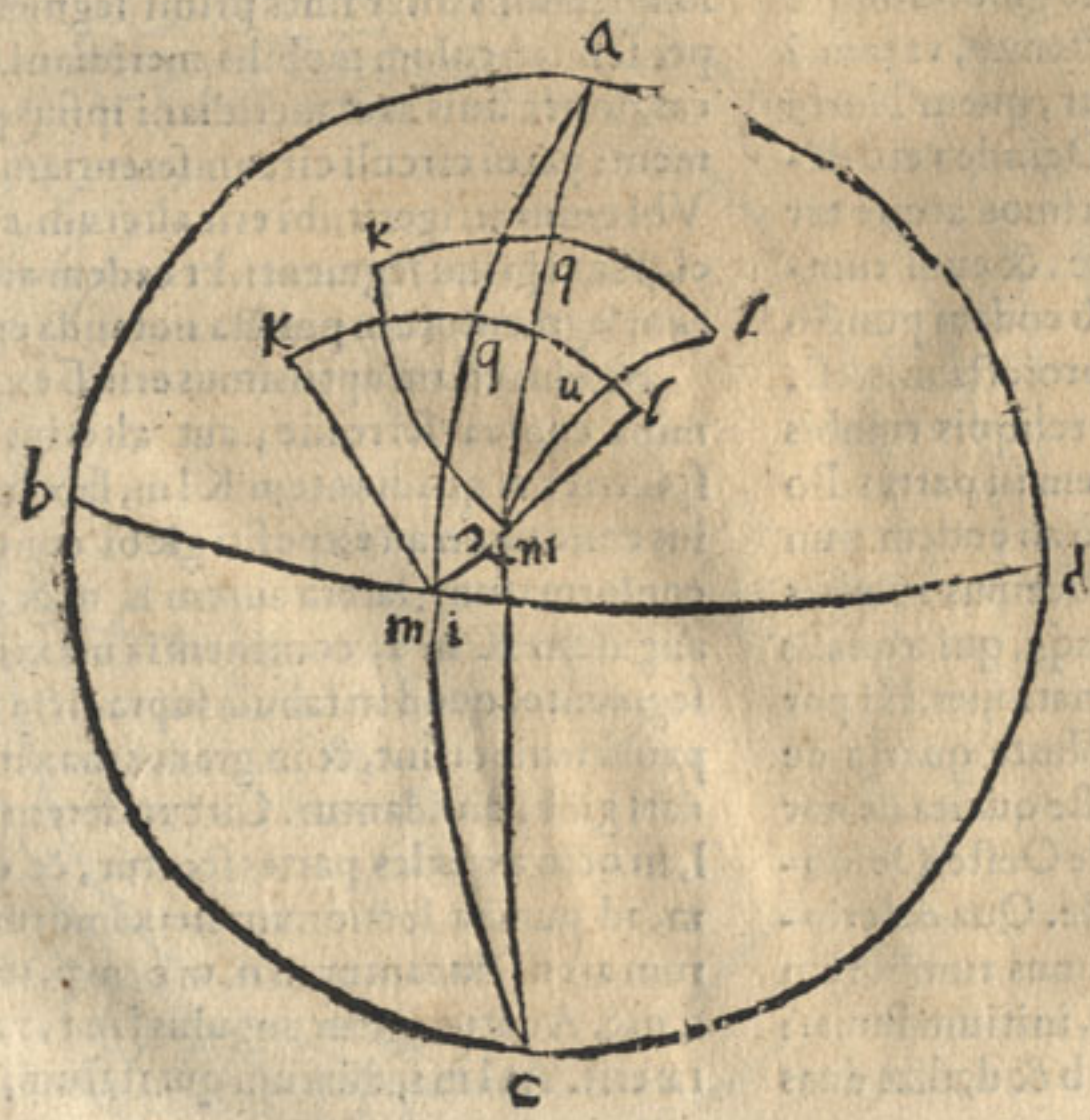
in globis mediocris magnitudinis. In maioribus autem globis non tantum quatuor, sed octo descriptiones pluresue faciendæ sunt. Nã quanto plures fuerint, tanto cuiuslibet profectiois paratior via reperta erit. Absolutis autem descriptionibus rumborum Borealis hemispherij, totidem rursus faciemus in Australi, & ab eisdem punctis æquinoctialis inchoatas. Per quæ quidem puncta meridiani ducendi sunt colore nigro, ipsi & æquinoctialis: similiter & ij rumbi, qui in medio sunt inter hos, quales videlicet sunt Nordestes & Sudoestes, Noroestes atque Suestes. Mediarum verò profectiois rumbi, viridi colore pingendi sunt: reliqui autem colore rubeo, quemadmodum in planisphaerio nautarum. Circuli præterea æquinoctiali æquidistantes quanto libuerit numero & interuallo describantur, colore tamen nigro: quandoquidem pro rumbis Lestis & Oestis vsurpati solent. Alijs etiam quibusdam modis rumborum descriptiones fieri poterunt, quorum vnus erit si super b, tanquam polo, interuallo autem æquali primo segmento dati rumbi, parui cuiusdam circuli circumferentia in globi superficie descripta fuerit. Tum verò mobilis meridiani semicirculus in situ a e c, constituendus erit, in quo quidem quoniam bis descriptam circumferentiam secat: pro termino igitur primi segmenti Borealis sectio sumenda erit. Huic modo vnus alius similis erit, si neglecta differentia longitudinis inter fines primi segmenti, tantisper semicirculum mobilis meridiani circumducas, donec finis arcus meridiani ipsius primi segmenti parui circuli circumferentiam attingat. Vbi enim attigerit, ibi erit alterum extremum eiusdem primi segmenti. Et eadem arte reliquorum segmentorum puncta notanda erunt.

Modus etiam aptissimus erit, si ex tenui lamina cuprea ferreaue, aut alterius materiæ, sphericum quadrantem K l m, fabricaueris, cuius concauum ad expositi globi conuexum sit conformatum: latera autem K m & l m, rectum angulum K m l, continentia maximo rumbi segmento, quod in tabula suprascripta reperitur, paulò maiora sint, & in gradus maximi circuli dati globi diuidantur. Circumferentia verò K l, in octo æquales partes secetur, & ex puncto m, ad puncta sectionum maximorum circulorum arcus ducantur m n, m o, m p, m q, m r, m s, m t. Acutus igitur angulus l m t, vnus quartæ erit. At l m s, duarum quartarum, l m r triū,



I m q quatuor, I m p quinq; , I m o sex , I m n septem, sed rectus K m l, octo cōplectetur quartas. Quibus ita paratis, sit in subiecta figura pūctum i, in æquinoctiali circulo, à quo sumendū sit initium describendorum rumborum. Atq; in primis describendus proponatur rūbus Nordestis & Sudœstis. Igitur sphæricus quadrans imponatur, & eo pacto globi conuexo coaptetur, vt punctum m, sit simul cum i: mobilis autem meridiani semicirculus in situ ponatur a i c, sub quo quidem tamdiu sphæricus quadrans conuertatur, circa m vel i donec circumferen-

tia m q, sit simul cum a i. Deinde verò ex tabula supradicta numerum graduum & minorū desumemus magnitudinis primi segmenti ipsius rumbi Nordestis & Sudœstis, quem computabimus ab m in l, & ad finem notam in globo imprimemus, vbi z: erit igitur ipsum z, primi segmenti finis. Porro vt secundi segmenti finis inueniatur, eadem omnino arte vtendum erit. Mobilem enim semicirculum transferemus ad situm a z c, sub quo sphæricus quadrans ita globo coaptandus erit, vt m sit vbi z, & super ipso m vel z, conuertendus erit, quo ad circumferentia m q siue z q, sit simul cum z a, & computato numero graduum & minorum magnitudinis secundi segmenti ab m, siue z in l, notabitur in ipso globo finis secundi segmenti qui sit u. Et ad inueniendum reliqua puncta similiter operandum erit, quæ deniq; connectenda erunt: quemadmodum superius docuimus. Ipsius enim sphærici quadrantis latus pro regulamento seruiet. Quod si quempiam facilitas in opere, magis quam exacta supputatio delectauerit, poterit is neglecta numerorum tabula, rumbos in dato globo describere, hoc videlicet modo. Circumferentia m q, posita sub a i, à puncto i vel m, secundum quadrantis latus m l, circumferentia ducatur i l, in ipsius globi superficie. Erit enim quadrantis latus pro sphærico regulamento: & proinde primi segmenti dati



rumbi finis erit in ipsa il, quem quidem ad hūc modum inueniemus.

Trahatur sphæricus quadrans per globi superficiem, ea tamen arte vt ipsius latus m l currat super circumferentia i l: mobilis autem meridiani semicirculus circumferatur, & in omni situ transeat per m. Atque tamdiu simul ferantur semicirculus & sphæricus quadrans, donec inter circumferentiam m q, & ipsum mobilis meridiani semicirculum vnus tantum gradus intercedat circumferentia K l. Quando enim illud acciderit, vbi fuerit m: ibi erit finis

rum intercapedinem inter circini pedes comprehendemus, quam quidem mox conferemus cum ijs quæ inter notata puncta repertæ fuerint. Nam rumbus ille seligendus erit, qui viam monstrat à primo loco in secundum: in quo quidem signatorum punctorum distantia datorum locorum intercapedini æqualis inuenta fuerit. Quod si nulla eidem æqualis reperitur, certum habebimus nullum rumbum à primo loco in secundum locum duci posse. Et idcirco vicinissimus sumendus erit. Eum verò dico vicinissimum, qui distantiam signatorum punctorum habet minima differentia à iam dicta datorum locorum intercapedine discrepantem. Et proinde ipso rumbus vicinissimo ibitur à primo loco in quædam alium sub parallelo positum secundi loci, orientaliorem quidem ipso secundo loco, si datorum locorum intercapedo minor reperta fuerit: occidentaliorem verò, si maior. Inde verò non erit difficile ad destinatum locum venire sub eodem parallelo nauigando. Nec dissimili arte rumbus inuestigandus erit à primo loco in secundum, cum ipse locus secundus primo occidentalior fuerit. Atque idem inueniendi modus seruabitur, quando à secundo in primum eundem fuerit. Et non solum ex interuallis rumbus indagari poterit inter duo data loca: sed etiam ex longitudinum differentijs, eam videlicet quæ inter meridianos eorundem locorum reperta fuerit, cum eis conferendo quæ in singulis rumbis inter meridianos signatorum punctorum fuerint comprehensæ. Quod quemadmodum absolui debeat, ex ijs quæ modo diximus facile constare poterit.

2 Si inter duo data loca in globo posita itineris interuallum metiri operæpretium fuerit, quod in eo rumbus sumitur, quo ab vno in alterum itur, non erit vnus atq; idem modus inueniendi huiusmodi distantiam. Nam si data loca in vno posita fuerint meridiano, numerum graduum qui inter eadem loca repertus fuerit, in leucarum numerum qui vni gradui responderet, multiplicabimus: productus enim numerus ipsum itineris interuallum notum reddet. Et similis seruabitur modus quando data loca sub æquinoctiali circulo posita fuerint. Sed si sub vno parallelo extra æquinoctialem reperta fuerint, gradus differentia longitudinis quæ in ipso parallelo est, in grad^o maximi circuli arte superius tradita conuertemus, quos in numerum leucarum multiplicabimus, qui maximi circuli gradui debetur. ita enim quæ sita distan-

tia in ipso parallelo nota prodibit. At si per duo data loca rumbus alius descriptus reperitur, non Septentrionis & Austri, neq; Læstis & Oestis: velis autem interuallum inuenire in ipso rumbus, circini officio id inuenies. Decem enim leucarum spatium inter circini pedes comprehendas, quo deinde ipsum rumbi interuallum inter data loca mensurabis: & proinde quæ situs leucarum numerus ignorari non poterit.

3 Si rumbus factæ nauigationis cognitus fuerit, vnà cum situ radicalis loci à quo discessimus, illius verò in quo sumus latitudo fuerit explorata, situm ipsius in globo non erit difficile inuenire. Nam si rumbus ipse per radicalem locum descriptus reperitur, mobilem meridianum tandiu circumducemus, donec eundem rumbum in puncte terminante latitudinem illius loci, ad quem nauigando peruenimus, inrersecet. Vbi enim interfecauerit, ibi locus ipse in quo sumus positus erit. At si per radicalem locum huiusmodi rumbus in tuo globo descriptus non est, notentur in eodem vbicunq; descriptus reperitur duo puncta, tantum ab æquinoctiali remota, quantum radicalis, & is in quo sumus. Inter quæ quanta fuerit inuenta longitudinis differentia, tanta esse debet inter radicalem locum, & cum in quo sumus. Et quoniam is ipse locus in quo sumus, cognitam habet latitudinē: in globo igitur cognitum situm habere necesse est.

4 Si situs radicalis loci à quo nauigando discessimus, vnà cum rumbus cognitus fuerit, & cōfectum ipsius rumbi spatium cognitum quoque: situs loci in quo sumus ignorari non poterit. Si enim in tuo globo rumbus factæ nauigationis per locum radicalem trāsit, decem leucarum spatium inter circini pedes comprehensum confecti itineris mensura erit. Quapropter cum ipsum spatium circini officio mensuraueris, situs loci in quo sumus illico patefiet. Sed si rumbus factæ nauigationis per radicalem locum non trāsit, notetur in eo vbicunq; descriptus reperitur, punctum vnum tantum ab æquinoctiali remotum, quantum ipse locus radicalis, & ad eandem partem. A quo quidem puncto initio supputationis sumpto, tantum spatium sumemus ipsius rumbi, quantum est decursum spatium. fini verò notā imprimemus in ipsa globi superficie: quanta enim fuerit ipsius impressæ notæ ab æquinoctiali distantia, tanta erit eius loci in quo sumus latitudo

latitudo, tantaq; erit inter eundem & radicale longitudinis differentia, quanta inter illud punctum quod pro radicali sumpsimus, & impressam notam reperta fuerit.

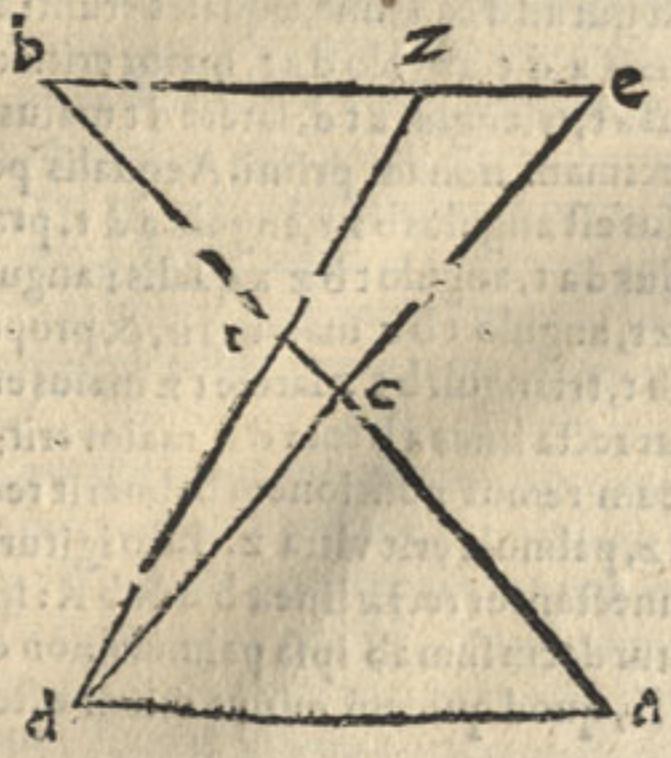
Si situs radicalis loci a quo nauigando discessimus, vna cum itineris confecto spatio cognitum fuerit, illius vero loci ad quem peruenimus latitudo fuerit explorata, situs ipsius, nec non rumbus ille quem sequuti fuimus, comperti erunt. Vel enim confectum spatium directum est interuallum inter ipsa duo loca, vel obliquum ac tortuosum secundum alicuius rumbi semitam. Si directum est: eo igitur inter circini pedes comprehenso, ad ipsius mensuram circa radicalem locum circuli circumferentiam describemus: simul autem mobilem meridianum circumducemus. Vbi enim ipsius mobilis meridiani punctum illud quod latitudinem loci ad quem peruenimus, ostendit, descriptam circumferentiam attigerit: ibi erit ipsius loci situs. Attinget autem interdum in vno tantum puncto, quando videlicet vnus ad Boream fuerit, alter vero ad Austrum, sub vno atque eodem meridiano: interdum in duobus, nempe quando vnus locus ad Orientem fuerit, alter vero ad Occidentem. Sed in quoniam eorum simus, ex ipsa mundi conuersione, atq; facta nauigatione facile cognoscemus. Rumbus igitur inter ipsa duo loca ex primo canone patefiet. At si confectum spatium secundum alicuius rumbi semitam decursum fuerit: decem igitur leucarum spatiolo inter circini pedes comprehenso, & initio supputationis a radicali loco sumpto, singuli rumbi tentandi erunt. In eo enim locus ipse ad quem nauigando peruenimus, positus erit, in quo finis est spatij parem ab æquinoctiali distantiam inuentæ latitudini, & ad eandem partem fortitus fuerit. Quoniam vero per singula loca in globo posita singuli rumbi descripti non sunt: initium igitur supputationis tum a radicali, tum ab alijs locis sumi debet, pares habentibus latitudines cum ipso radicali. Longitudinis enim differentia quæ ita computando reperta fuerit, ei æqualis erit quæ inter ipsum radicalem & eum ad quem nauigando peruenimus: & idcirco eius situs ignorari non poterit. Illud præterea commemorandum censemus, quod euntibus ab æquinoctiali versus mundi polos citra meridianum, atque secundum consueta artis nauigandi præcepta redeuntibus, eadem prorsus via esse non potest. Differentia tamen parua erit. Quod si quispiam exactissimam rationem tenere velit,

is alias addat rumborum descriptiones, a latitudine graduum sexaginta incipientes, & in æquinoctialem desinentes.

In Problema mechanicum Aristotelis de Motu nauigij ex remis Annotatio vna.



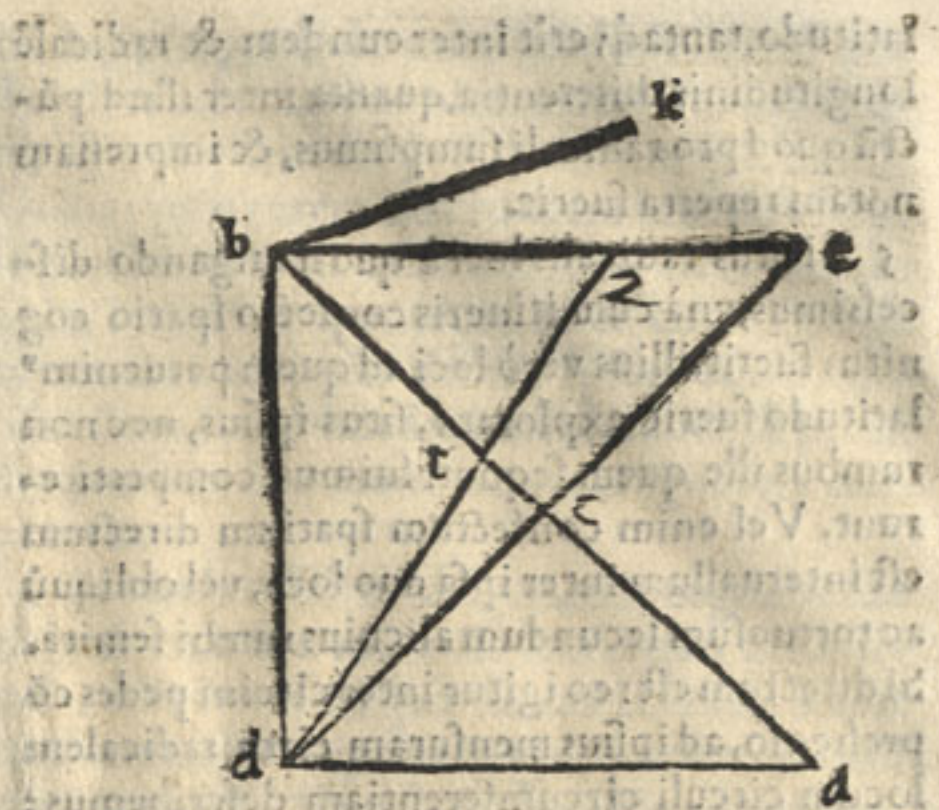
M olim discipulis nostris mechanicas Aristotelis questiones interpretaremur, non nulla circa problema illud annotauimus, cur magis procedat nauigium, quam remi palmula in contrarium. Arist. enim ratiocinatio obscura est: quam nos tamen vt aliquid lucis haberet, ad hunc modum explicauimus: & propter materiae similitudinem hisce nostris libris de Nauigandi ratione adiunximus. Supponit autem ipse autor remi palmulam retrocedere, quoties nauigium in anteriora progreditur, locumq; Scalmi super quo circulari motu remus vertitur, in medio ipsius remi positum esse, vt scilicet tantum distet a manubrio, quantum a palmula. Dux itaque rectæ lineæ ponantur æquales a b & d e, quæ quidem in c, puncto medio se inuicem secant, & connectantur d a & b e: remus autem in initio vnus remigationis positionem habeat rectam lineam a b, sitq; a manubrium, b palmula, c vero scalmus. Cum igitur a, remi caput in fine ipsius remigationis eo translatum fuerit vbi d, non erit b vbi e. Si enim ibi fuerit: remus igitur positionem habebit rectam lineam d e: & quoniam contrapositioni anguli qui ad c



æqua

æquales sunt, & duo latera $a c$ & $d c$, trianguli $a d c$, duobus lateribus $b c$ & $c e$, trianguli $b e c$, æqualia etiam sunt: reliqui igitur anguli, atque bases ipsorum triangulorum æquales erunt, per 4. propositionem primi lib. Euclidis: & propterea tantum spatium percurreret b , quantum a : Scalmus verò c , immotus omnino erit: & nauigium idcirco in quo ipse Scalmus, immotum etiam erit, contra hypothesim. Supponitur enim in quaestione, quòd nauigium illa remigatione in anteriora moueatur, remi verò palmula retrocedat. Scalmus porrò quanquam circularis remi motus expers sit: motu tamen nauigij commouetur. Remus igitur positionem habeat in fine ipsius remigationis rectam lineam $d z$, quæ quidem rectam $a b$, secet in t inter b & c , rectam verò $b e$ in z . Et quoniam duo coalterni anguli $c a d$ & $c b e$, æquales ostensi sunt, & angulus $a t d$, contrapósito $b t z$, æqualis est: duo igitur triângula $a t d$ & $b z t$, æquiangula erunt, per 32. primi, & communem sententiam. Similia itaque erunt ipsa triângula, lateraque habebunt proportionalia per quartam sexti, sicut $a t$ ad $b t$, ita $d a$ ad $b z$. Maior est autè $a t$ quàm $b t$: maior igitur erit $d a$ quàm $b z$, quod etiam per communem sententiam neglecta triangulorum similitudine, concludi potest.

Maius itaque spatium decurrit manubrium, quam remi palmula, atque illuc transuehetur nauigium, quo remi capulus deportatus fuerit: nauigium igitur in diuersa procedens, plus spatij quam remi palmula transmittet. Utimur autem remi translatione atque demonstrationis figura Victoris Fausti. Aduertendum est tamen, quòd cum remus positionem habuerit $d z$, remi palmula erit ultra z . Nam quoniam trianguli $a d c$, duo latera $a c$ & $d c$, æqualia posita sunt: duo igitur anguli qui ad d & a sunt, æquales erunt: angulus igitur $a d t$ angulo $d a t$, maior erit: & idcirco latus $a t$, trianguli $a t d$, latere $d t$ maius erit per decimam nonam primi. Aequalis porrò ostensus est angulus $b z t$, angulo $a d t$. præterea angulus $d a t$, angulo $t b z$ æqualis: angulus igitur $b z t$, angulo $t b z$ maior erit, & propterea latus $b t$, trianguli $b t z$ latere $t z$ maius erit: tota igitur recta linea $a b$ tota $d z$ maior erit: & idcirco cum remus positionem habuerit rectam lineam $d z$, palmula erit ultra z . Esto igitur in K , & connectantur rectæ lineæ $b d$ & $b K$: spatium igitur decursum ab ipsa palmula, non erit $b z$ sed $b K$, quod quidem minus etiam ostend-



demus esse ipso $d a$. Nam quoniam duo latera $b d$ & $d K$, trianguli $b d K$, duobus lateribus $b d$ & $d e$, triânguli $b e d$ æqualia sunt, sed minor est angulus $b d K$ angulo $b d e$: minor igitur erit basis $b K$ base $b e$, per vigesimam quartam primi, quod demonstrandum erat.

Præterea quod Aristoteles ratiocinando sumit, tantum spatium conficere nauigium, quantum remi manubrium, ambiguum est. Nam remi manubrium duabus fertur motionibus: vna propria circulari; super Scalmo: altera verò, qua vnà fertur cum ipso nauigio. Spatium igitur quod omnino decursum est à remi manubrio, eo quod à nauigio confectum est, maius erit. At si paria spatia decursa esse intelligat à remi manubrio motu proprio, & à nauigio, neque hoc difficultate caret. Nam nauigium interdum maius spatium percurreret, interdum minus, iuxta remigum vires, & prout mari remi palmula immerfa fuerit: remi verò manubrium tametsi ab exiguis viribus moueatur: haud minorem tamen ambitum describet, quàm si à multo maiore virtute moueretur. Quapropter ut huiusmodi Aristotelis sententiam examinarem, Theoremata quæ sequuntur, demonstraui.

Propositio prima.

¶ Si Remiges nauigium mouere possunt, maius semper spatium remi manubrium percurrit, quàm nauigium.

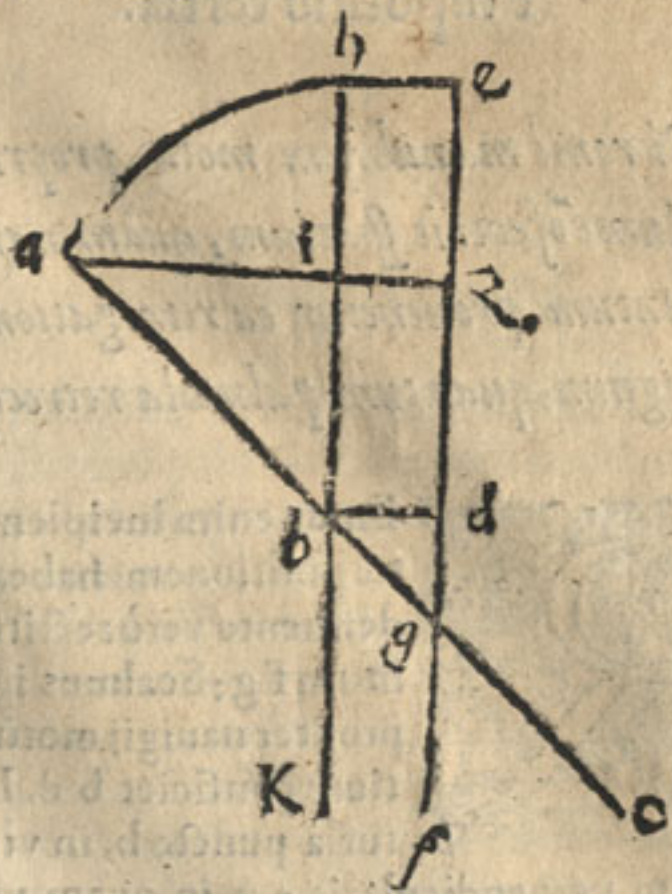
Sic



It enim rem⁹ a c, manubriū a, Scalmus b, qui ptopter nauigij motum spatiū percurrat a b in d, in quo loco ipse remus a c, situm rectitudinis habeat e f. Spatiū itaq; quod a cōficit, curua linea sit a e, cui recta linea respondeat a z, in rectā e f perpedicularis. Nauigium verò idem spatiū



conficiet, quod Scalmus b: aio igitur ipsam a z, rectā lineā recta b d maiorē esse. Secet enim recta a c, rectā e f in g: æquiangula sunt igitur binaria triangula a g z & b g d: quapropter sicut a g ad b g, sic a z ad b d, per quartam sexti libri Euclidis: maior est autē a g ipsa b g: & maior igitur erit a z, quam b d, & proinde maius spatium remi manubriam percurrit, quàm nauigiū, quod



demonstrandum erat. Quod si à puncto b, rectā lineam vtrinq; ducamus h k, ad remi mensuram, rectos faciētem angulos cum b d, rectamq; a z secantem in i, manifestē intelligemus ipsam rectam a z constare ex a i & i z, quarum prior respondet curuæ a h, quæ motu proprio manubrij descripta est: posterior vero æqualis est rectæ b d, quæ motu nauigij decursa est.

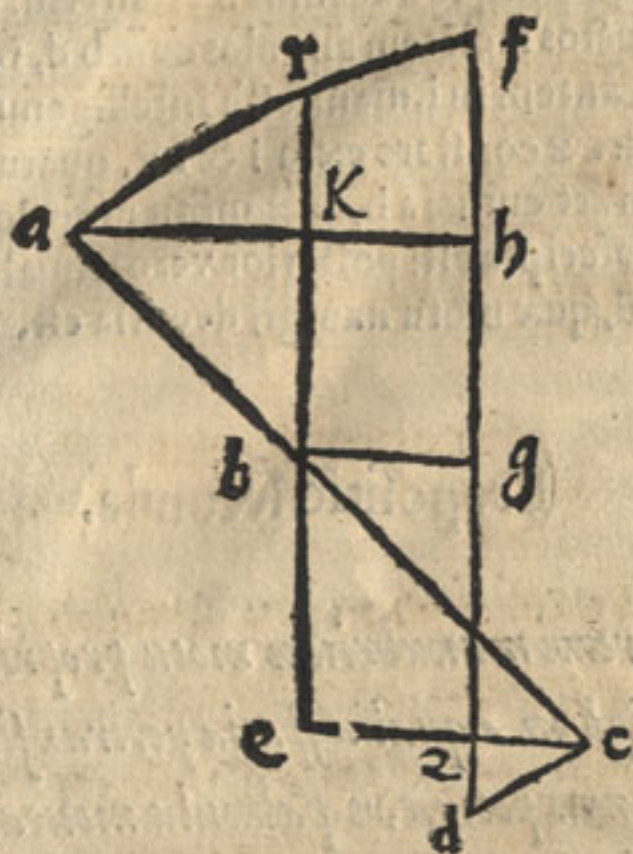
Propositio secunda.

¶ Si remi manubrium motu proprio, & nauigium equalia spatia pertransierit, fieri non poterit, vt palmula moueatur: sed veluti centrum immota manebit.

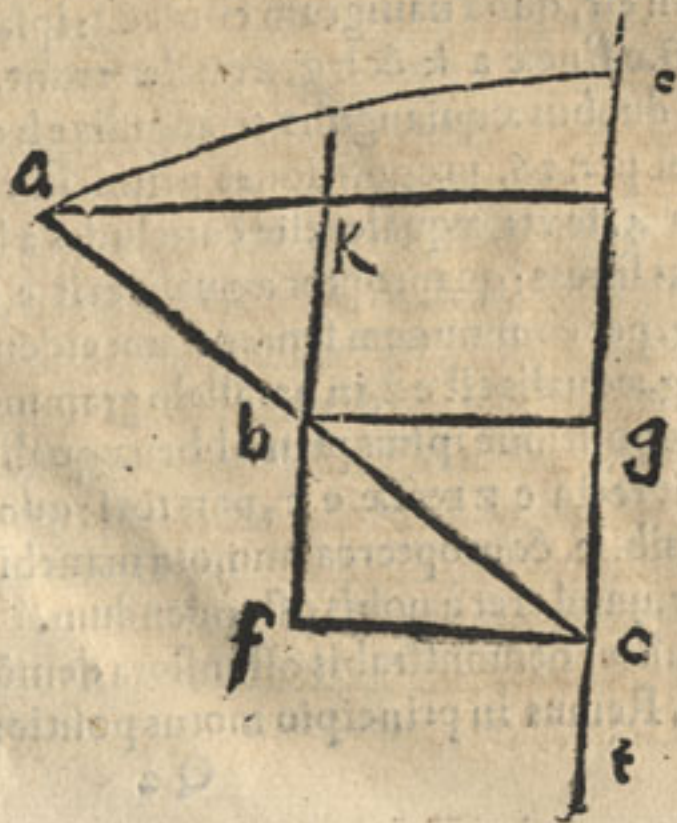


Sto iterum remus a c, manubrium a, Scalmus b: tantum autem spatium cōficiat nauigium, quātum motu proprio a. Dico quod c, remi palmula immota manebit. Nam si à loco suo dimota fuerit: spatiū igitur permeet c d ad posteriora: quo quidem decurso remus a c, positionem rectitudinis habeat f d. Scalmus itaque b, translatus erit in g. Excitetur autem à puncto b in vtrāque partem linea e b r, ad rectos angulos super b g, & à puncto a, recta a h super d f: itemq; à puncto c, recta c e super e r, ipsarum verò rectarum linearum e r & a h, sectio sit in k, sed c e & d f, sit in z: & quoniam a k, id spatium est quod motu proprio remi manubrium permeauit, curuilineo enim respondet a r, recta autem b g, id spatium est, quod nauigium confecit: ipsæ igitur rectæ lineæ a k & b g, æquales erunt. Atqui in duobus æquiangulis triangulis e b c & b a k, vel per 26. propositiones primi Euclidis, vel per 4. sexti, æquales esse concludes a k & e c rectas lineas: quapropter æqualis erit e c rectæ b g, per communem sententiam: eidem autem b g, æqualis est e z, in parallelo grammo per 34. propositionē ipsius primi libri: æqualis igitur erit recta e z rectæ e c, parstoti: quod est impossibile. & propterea immota manebit palmula c, quod erat à nobis ostendendum.

Idem aliter demonstrabis ostensiora demōstratione, Remus in principio motus positionē ha-



beat a b c, ducatur à puncto c, in quo remi palmula, recta linea c g: rectos efficiens angulos in puncto g, cum ea recta linea per quam ad motū nauigij Scalmus b mouetur, ipsa deinde recta linea c g, producatuſq; ad e, vt sit g e æqualis a b. Rurſus à puncto b, ſuper b g, ad rectos angulos recta linea excitetur k b f, in quam veniant ex a & c, perpendiculares a K & c f. Et quia ipſæ eadē rectæ lineæ a K & c f, æquales ſunt per 26. primi Euclidis, ipſi autem f c recta b g, eſt æqualis in parallelogrammo: a k, igitur æqualis erit b g, per communem ſententiam. At qui tantum ſpatium conficit b, quantum nauigiū, ipſum verò nauigiū quantum a, motu proprio per hypotheſim: conficit autem ſpatium a K: conficiet igitur b ſpatium b g. & quia anguli a d g recti ſunt: idcirco cum Scalmus peruenit ad g, habebit remus a c, rectitudinis ſitum e c, in quo loco illius remigationis finis erit.



Sic igitur palmula c, à loco ſuo dimora nō fuit, quod demonſtrandum erat. Cæterū aduertēdum eſt rectam g c, minorem eſſe b c, remi dimidio: ſit autē earum differentia c t: igitur quo tempore Scalmus b trāſfertur in g, excurrit palmula c, in ipſam longitudinem c t, ſed neq; ad poſteriora, neq; ad anteriora mouebitur: hoc enim ſolum demonſtrare voluimus. Fieri tamē poſſe non dubitamus, vt aliquando tam diſſimili impulſu, tamq; inæquali motu feratur nauigium, vt remi palmula aliquantisper in aduerſum moueatur, ſed cōfeſtim ad priorem locum remeabit. Neque prius, aut poſterius, Scalmus perueniet ad g, quā ipſa palmula ſe appellat ad c t, quaſi digreſſa non fuiſſet à loco ſuo. Aliter enim inæqualia ſpatia viderentur conficere nauigium & remi manubrium contra hypotheſim. Et quoniam cum hoc acciderit celerius ferretur nauigiū in fine, quā in principio: aliam igitur acceſſiſſe virtutem præter remorum impulſum, conſequens eſt.

Propoſitionis conuerſio.

HVius propoſitionis conuerſionem demonſtrabis, nempe ſi remi palmula dimota non fuerit à loco ſuo, ibiq; tamdiu perſiſtat, donec remus ſitum rectitudinis obtineat, tantum ſpatium conficere manubriū motu proprio, quantum nauigium. Recta enim c f æqualis eſt a K per 26. primi: æqualis etiam b g per 34. ipſius primi libri: igitur a K & b g, æquales erunt per communem ſententiam.

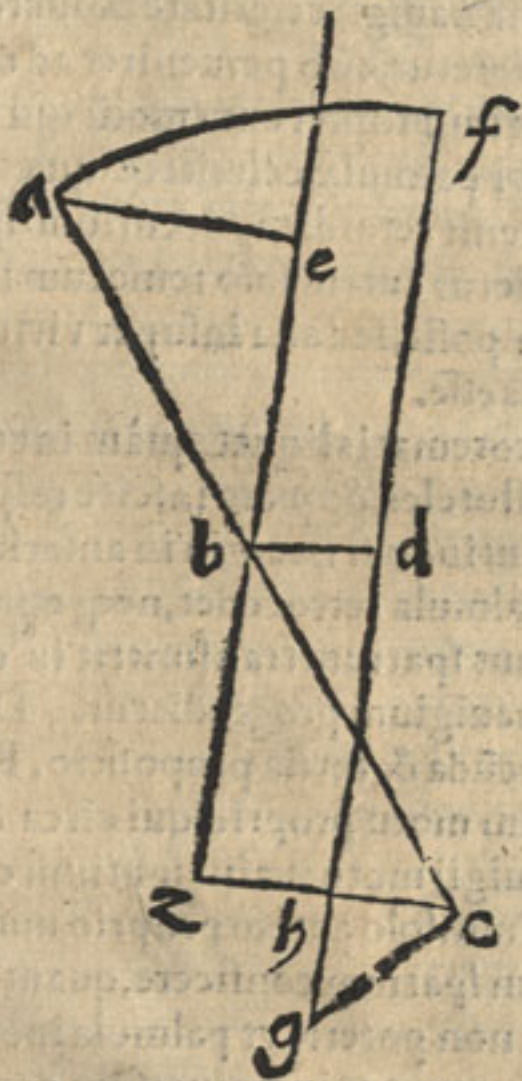
Propoſitio tertia.

¶ Si remi manubrium motu proprio duplum cōfecerit ſpatium, quā nauigiū tantum prouehetur ea remigatione nauigium, quantum palmula retroceſſerit.



Remus enim incipiente motu poſitionem habeat a c, deſinente verò rectitudinis ſitum f g: Scalmus igitur b propter nauigij motū, ſpatium conficiet b d. Excitetur à puncto b, in vtramq; partem perpendicularis e z, in quam veniant à pun

à punctis a & c, ad rectos angulos rectæ lineæ a e & c z: spatium autem a e, à manubrio decursum motu proprio spatij b d, duplū sit: recta verò linea c h, curvæ respondeat c g, quæ à remi palmula descripta est. Dico ipsas rectas lineas b d & c h, æquales esse. Nam in duobus triangulis b a e & c b z, duæ rectæ lineæ a e & c z, æquales sunt. In parallelogrammo autem b h, duæ b d & h z æquales, atqui recta a e, dupla est rectæ b d, per hypothesim: dupla est igitur & c z rectæ h z: quapropter c h & h z, æquales erunt. Duæ igitur c h & b d æquales, per communem sententiam. Et quia nauigium tantum spatium decurrit semper, quantum Scalmus: si igitur remi manubrium motu proprio duplum confecerit spatium quàm nauigium, tantum prouehetur nauigium, quantum palmula retrocesserit, quod demonstrandum erat.



Propositionis conuersio.

SI nauigium tantum fuerit prouectum, quàm remi palmula retrocesserit, duplū spatium conficiet manubrium motu proprio, quàm nauigium. Si enim c h æqualis ponatur b d, quoniam eidem b d, æqualis est h z, in parallelogrammo: æquales igitur erunt c h & h z, per communem sententiam: quapropter dupla erit c z, ipsius h z, & dupla igitur eadem c z rectæ b d. Aequales porrò sunt c z & a e, per 26. primi: dupla idcirco erit a e rectæ b d. Harum

prior decursa est à remi manubrio, posterior verò ab Scalmis, tantum verò prouehitur nauigium quantum Scalmus: idcirco si nauigium tantum fuerit prouectum, quantum remi palmula retrocesserit, duplum conficiet spatium manubrium motu proprio, quàm nauigium, quod erat ostendendum.

Propositio quarta.

¶ Si nauigium minus spatium decurrat, quàm remi manubrium, sed supra dimidium, magis prouehetur, quàm palmula retrocedat: si vero citra dimidium, minus.



N descripta enim figura ponatur b d, minor quàm a e, sed eius dimidio maior. Dico quod ipsa b d maior est, quàm c h. Nam b d & h z, æquales sunt. Adhæc a e & c z, æquales sunt rectæ lineæ: maior igitur erit h z, dimidio ipsius a e: quapropter reliqua c h, minor dimidio erit eiusdem a e: & minor igitur erit c h quàm b d. Spatium autem b d, id est quod nauigium conficit, spatium verò c h, remi palmula in contrarium decurrit: idcirco prior pars Theorematis vera est. Posterior autem similiter ostendetur. Si enim b d, minor est dimidio ipsius a e: minor igitur erit & h z, dimidio eiusdem a e, & quoniam a e & c z, æquales sunt: reliqua igitur c h, dimidio eiusdem a e, maior erit: & proinde minor erit b d quàm c h. Nauigium igitur minus spatium decurret in anteriora, quàm remi palmula in contrarium, quod demonstrandum suscepimus.

Corollarium.

EX hac & præcedenti inferitur, quòd si remi manubrium motu proprio maius spatium decurrat, quàm nauigium, siue id sit duplum, siue minus duplo, siue maius duplo, spatium quod nauigium interim decurrit ad anteriora, & quod palmula remi in contrarium simul iuncta, ei quod ipsum remi manubrium motu

motu proprio cōficit, æqualia erūt. Sēper enim b d, æqualis est h z: tota verò c z, quæ æqualis est a e, ex suis constat partibus c h & h z.

Propositionis conuersio.

¶ Si nauigium longius progrediatur, quàm remi palmula retrocedat, spatium conficiet plusquàm dimidium eius quod motu proprio remi manubrium decurrit: si minus, citra dimidium.

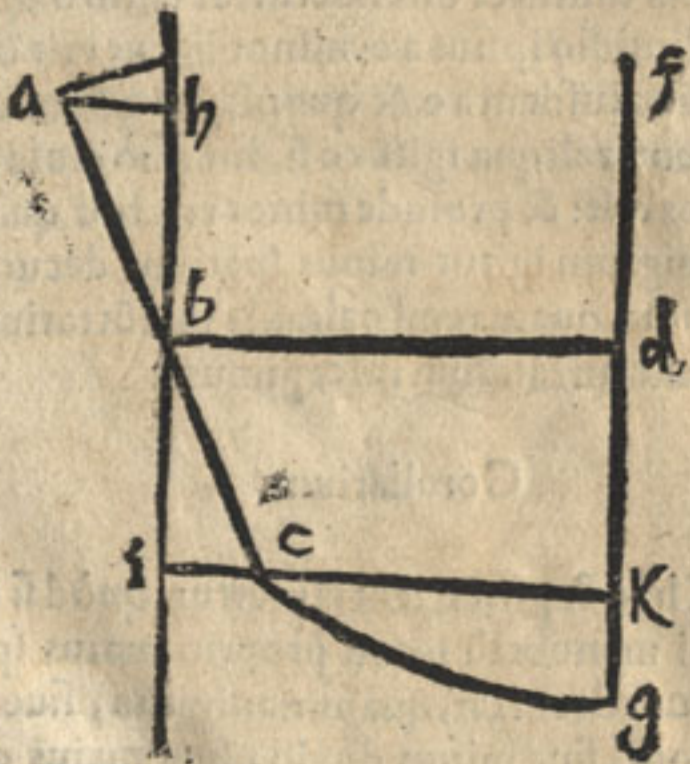
HVIUS demonstratio ex supradictis facile colligi poterit.

Propositio quinta.

¶ Si celerius feratur nauigium, quàm remi manubrium, mouebitur palmula in vltiora, nūq̄ vnquā retrocedet, idq̄ spatium decurret, quo nauigij motus motū manubrij superat.



Abeat enim remus incipiēte motu propositionem a c: definēte verò situm rectitudinis f g. Scalmus igitur b, propter nauigij motū trāsatus, erit in d. Sit itaq; spatium b d, maius quàm a h,



ā remi manubrio motu proprio decursum: sic enim celerius dicetur ferri nauigium, quàm manubriū. Dico quod palmula e, in vltiora mouebitur. Nam cum Scalmus b, prouectus fuerit in d: translata erit ipsa palmula c vbi g, in rectitudinis situ, spatiumq; conficiet c g curuilineū cui respondet c k: mouebitur igitur palmula in vltiora. Nihil autē vnquam retrocedere, ostēdetur in hunc modum. Eadem enim celeritate mouentur a, in h & c, versus i, circa Scalmum. Atqui per hypothēsim celerius fertur nauigiū, quàm a in h: celerius igitur ipsum nauigium fertur, quàm c versus i. Sed mouetur idē c, ipsa nauigij celeritate versus k: celerius igitur ferretur c ad k, quàm ad i: quapropter nihil vnquam retrocedet ipsum c, imo verò in vltiora progredietur, spatiumq; decurret c k, quod quidē relinquitur detracto i c ex i k. Si enim remi palmula tota ipsa nauigij celeritate moueretur, vltra k progredieretur, cū b perueniret ad d: sed retrahitur interim, propter eam motū qui fit circa b. Sic igitur palmulæ celeritate quæ à motu nauigij prouenit retardata, decursum spatium erit c k. Videtur autem solo remorum impulsu hoc fieri non posse, sed alia insuper virtute impellente opus esse.

Ex his Theorematis liquet, quàm incerta interroget Aristoteles, & quàm inscitè respōdeat. Nam non continuo si nauigiū in anteriota mouetur, remi palmula retrocedet, neq; etiam si retrocedat, minus spatium transmittit in contrarium, quàm nauigium progrediatur. Demonstrant hoc secūda & tertia propositio. Remi verò manubrium motu proprio qui circa Scalmū fit, & vnā nauigij motu maius spatium conficit quàm nauigium: solo autem proprio motu, si cōtingat tantum spatium conficere, quantum nauigium, fieri non poterit vt palmula moueatur. Frustra igitur conatur in vniuersum demonstrare remi manubrium maius spatium decurrere, quàm palmulam in contrarium. Præterea quando nauigium longius progreditur, quàm remi palmula regrediatur, minus spatium decurrit quàm manubrium: igitur non æquale. Et proinde constat neq; veritatem in proposito, neque demonstrationem in ijs quæ congerit reperiri.

FINIS!

IN THEORICAS PLANETARVM GEORGII PURBACHII ANNOTATIONES aliquot, per Petrum Nonium Salaciensem.



PVONIAM hæ Planetarum theoricæ secundum doctrinam Ptolemæi & Alphonsi idcirco à Georgio Purbachio conscriptæ sunt, ut tabularum canones facilius intelligi possent: nos igitur ea tantum annotare volumus, quæ ab interpretibus vel non satis, vel non recte exposita sunt. Quamquam scimus pleraque eorum quæ in eisdem tabulis scripta sunt, cum observationibus quorundam aliorum insignium Astronomorum non congruere. Theorica Solis ad hunc ferè modum à Georgio Purbachio enarratur. Sphæra Solis tribus constat orbibus à se inuicem diuisis atque contiguis. Orbis medius æqualis est crassitudinis, cui solare corpus hæret. Conuexam superficiem simul habet cum concaua supremi: concauam uero cum conuexa infimi. Et earum centrum extra mundi centrum positum est. Sed concaua infimi & conuexa supremi concentricæ sunt mundo. Sic igitur tota sphæra Solis mundo concentrica est. Extremi orbis partim sunt eccentrici, partim concentrici: sed orbis medius totus est eccentricus.

Mouentur duo extremi orbis super centro mundi & axe zodiaci, eodem omnino motu secundum Alphonsinos, quo octaua sphæra mouetur. Et appellantur deferentes augem Solis. Quoniam enim suo motu centrum orbis Solis deferentis circa centrum mundi circumuolunt: augem idcirco Solis eodem moueri motu necesse est. Est autem aux Solis siue apogæon punctum in media crassitudine deferentis à centro mundi distantissimum, terminus uidelicet lineæ ab ipso mundi centro per centrum deferentis ductæ: oppositum uero augis siue perigeon oppositum punctum in ipso eodem orbe

Solem deferente. Et est hoc tempore Solis aux in secundo gradu Cancræ, quam tamen Ptol. posuit fixa sede in sexto Geminorum.

Sol propter motum orbis medijs sub ecliptica stellati orbis semper incedit æquali motu super proprio centro, minutis nempe 59. & secundis 8. ferè quolibet die secundum signorum consequentiam. Et idcirco apparens motus qui ad centrum mundi refertur, inæqualis est, atque tardior circa augem: uelocior uero circa oppositum augis.

Linea ueri motus Solis est quæ à centro mundi ducta per centrum Solaris corporis ad zodiacum extenditur. Et uerus Solis motus siue apparens in zodiaco ab initio Arietis usque ad hanc lineam computatur.

Linea medijs motus Solis est, quæ à centro mundi usque ad zodiacum ducitur, ei æquidistans quæ à centro deferentis ducta intelligitur ad Solaris corporis centrum. Et medijs motus siue æqualis à principio Arietis usque ad lineam medijs motus computatur. Initium Arietis appellamus Vernam sectionem eclipticæ octauæ sphære, non imaginis initium, sed secundum Purbach. sectio est eclipticæ primi mobilis & æquinoctialis. Argumentum Solis est arcus eclipticæ inter lineam augis & lineam medijs motus solis, & est similis arcui eccentrici inter ipsam augis lineam & centrum solis in periphæria ab ipso solis centro annua reuolutione descripta.

Æquatio siue diuersitas inter æqualem motum & apparentem est arcus eclipticæ inter ipsas duas lineas æqualis motus & apparentis.

Quando nihil argumenti habetur, aut sex communia signa quæ gradus 180. complectuntur, nihil æquationis habetur, propter linearum ueri nec non æqualis motus coniunctionem.

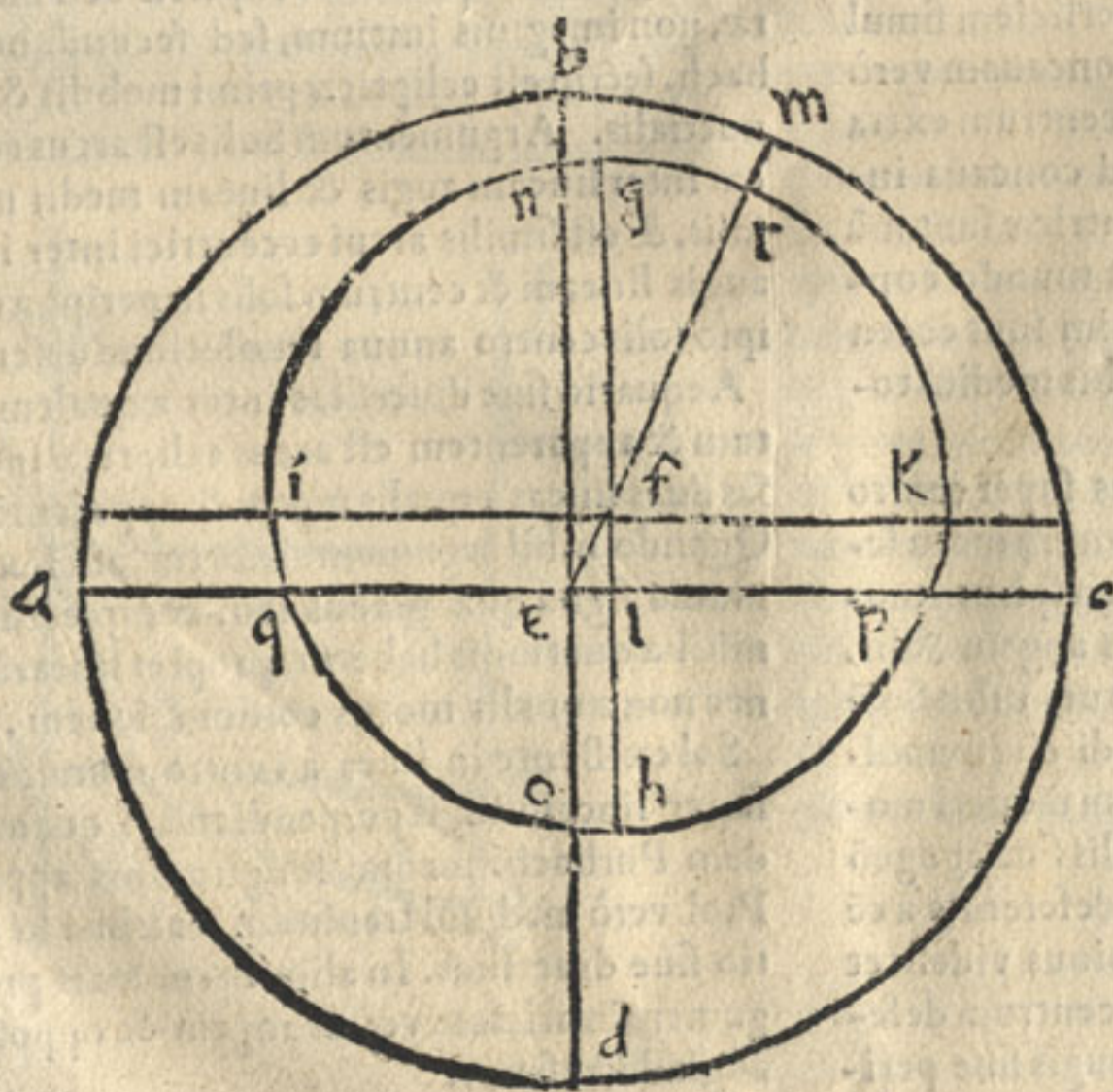
Sol existente in linea à centro mundi ducta super lineam augis perpendiculari, quam quidem Purbach. mediæ longitudinis appellat. Ptol. uero medium transitum maxima fit æquatio siue diuersitas. In alijs autem locis pro argumenti uarietate uersus augem & oppositum augis decrescunt.

Quando argumentum minus est 6. signis, linea me

diij mot⁹ lineam veri præcedit: & idcirco æquatio tunc subtrahitur ab inuento medio motu, vt verus relinquatur. Sed quando argumentum maius est 6. signis linea veri motus lineam mediij præcedit: & propterea additur æquatio medio motui, vt verus inueniatur.

Annotatio prima.

EXactissimis obseruationibus ingressus solis in æquinoctialia puncta anni quantitas cognoscitur. Per quam quidem si gradus 360. diuiserimus, æqualis Solis motus vnus diei patefiet. Et ad hunc modum tabula mediij motus solis numeratione composita est. Ex medio autem motu cognito, & ingressu solis in æquinoctialia & solstitialia puncta, locus augis innotescet Geometrico syllogismo: & proportio quoq; semidiametri deferentis ad distantiam centrorum. Atq; ex his argumenti magnitudo ad omnem situm, & æquatio siue diuersitas inter æqualem motum & apparentem in rectilineo triangulo, in quo semidiameter deferentis cum distantia centrorum angulum continet distantie solis ab opposito augis, basis verò distantia est eiusdem à mundi centro. Horum demonstrationes apud Ptolemæum sunt in libro tertio Magnæ compositionis Astroorum, quas ad no-



stra tempora vsurpabimus ad hunc modum.

Orbis signorum esto a b c d, super centro e. In quo a, sit punctum Vernale, c Autumnale, b Aestiuale, & d Hyemale, rectæq; lineæ connectantur a e & b d, & quia tēpus ab æquinoctio Verno ad Autumnale maius reperitur anni medietate: tardius autem mouetur sol circa augē, quā circa oppositum augis: patet igitur augē eccentrici esse in medietate eclipticæ a b c. Similiter quia tempus à solstitio aestiuo ad æquinoctium Autumnale maius reperitur quā ab æquinoctio Verno ad ipsum solstitium: necesse est igitur locum augis esse in quadrante b c. Sit itaq; punctum f, centrum eccentrici in ipso secundo quadrante, & ducta linea recta e f, occurrat circumferentiæ eclipticæ in m: eccētrico verò imr. Quæritur igitur quanta sit linea e f, quam appellant eccentricitatem, & quantus sit arcus b m, quo locus augis distat a solstitio aestiuo, quæ quidem hac arte patefient. Veniat enim per f, duæ rectæ lineæ videlicet i k, æquidistans rectæ a c & g h, æquidistans rectæ b d. Et quoniam sol perambulat arcū q n, qui est à sectione Verna ad solstitium aestiuum in diebus 93. minu. 27. se. 3. arcum verò n p, qui est ab ipso solstitio aestiuo ad Autumnale æquinoctium in diebus 93. minu. 33. se. 57. quemadmodum tabula solaris motus ad annum 1552. Petri Pitati subijcit, quod quidem modo perinde recipie-

mus, ac obseruationibus repertum esset: arcus igitur q n, per tabulam mediij motus solis, quam Alphonsus composuit: graduum erit 92. m. 6. se. 33. ter. 13. quar. 17. Arcus verò n p, Gr. 92. min. 13. se. 21. tertia 45. quarta 55. & totus arcus q n p, Gra. 184. minuta. 19. se. 54. tertia 59. quarta. 12. Cuius dimidium g p, Gr. habebit 92. min. 9. se. 57. tertia 29. quarta 36. Est autem g k, quarta circuli: igitur k p, duorum graduum erit minu. 9. se. 57. ter. 29. quar. 36. Similiter arcum g p, qui iam innotuit, à cognito arcu n p auferemus, & relinquentur minut. 3. secunda 24. tertia 16. quarta. 19. pro arcu n g. Sec

cet autem recta gh , rectam a c in puncto l : & erit idcirco fl æqualis sinui recto arcus K p : recta verò el , æqualis sinui recto arcus ng . Ipsa igitur fl , partium æqualium inuenta erit 3780. qualium in semidiametro circuli eccentrici sunt 100000. & el , partium earundem 99. Et quoniam quadratum ex e f , duobus quadratis ex fl & el , æquum est: ipsa igitur e f , partium erit 3781. & trium decimarum, qualium nempe semidiameter eccentrici est 100000. Igitur qualium eadem semidiameter est sexaginta, talium erit ipsa e f , partes 2. min. 16. secund. 7. tert. 41. fere. Et quoniam sicut e f ad fl , sic sinus totus ad sinum rectum anguli f el , in triangulo rectangulo e fl : sinus igitur rectus ipsius anguli f el , partium erit 99966. fere. Arcus itaque eiusdem anguli f el , gradus habebit 88. min. 32. Vt or autem tabula sinuum rectorum Petri Appiani.

Et idcirco b m , gradus vnus erit cum minu. 28. signi Cancr. Quod tamen non nihil discrepat à loco augis, quem prædictus Petrus Pitatus, iuxta calculum motus octauæ sphaeræ in capite tabulæ posuit. Et proinde non conueniunt sibi inuicem examussim hypothèses Alphonsi. Ptolemæus verò quoniam aliud posuit temporis interuallum ab æquinoctio Verno ad solstitium æstiuum, & Autumnale æquinoctium, & aliam æqualis motus Solis quantitatem, licet hac eadem methodo vsus fuerit: aliam tamen inuenit eccentricitatem, partium videlicet duarum cum minut. 29. & dimidio fere vnus minuti: locum verò augis in medio sexti gradus Geminorum. Et quoniam multis antè annis idem omnino repertum fuerat ab Hipparcho: putauit idcirco ipsam solis augem immobilem esse, similiter & distantiam centrorum. Quamobrem quòd Georgius Purbachius scribit de motu duorum orbium deferentium augem solis, & corollarium de paruis circulis descriptis ab axe & polis orbis solem deferentis, atque cetro circuli eccentrici propter motum octauæ sphaeræ, ex doctrina est Alphonsi, non Ptolemæi. Quam quidem doctrinam incertissimam reperies, si augem Solis tempore Ptolemæi supposueris ante solstitium æstiuum fuisse Gr. 24. minut. 30. quemadmodum ipse testatur. Nam quoniam nostro tempore idest anno 1552. à Christo nato in secundo gradu est Cancr. iuxta calculum Alphonsinorum: oportuit igitur ipsam solis augem à tempore obseruationis Ptolemæi ad nostrum vsque tempus, in an-

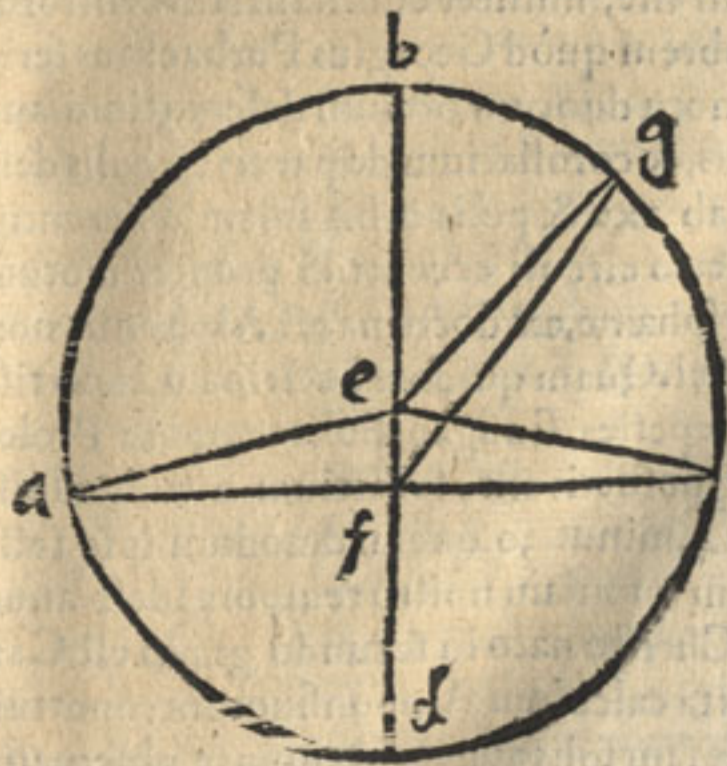
nis nempe 1420. Gr. circiter viginti sex progressam fuisse. Quos tamen octaua sphaera nec secundum Ptolemæi calculum, nec Alphonsi nec etiã Albategnij percurrere potuit. Sed si obseruationibus Albategnij magis fidendum putes, (alicuius enim Astronomi peritissimi obseruationibus inniti debuit Alphonsus, vt augem Solis astrueret octauæ sphaeræ motu moueri) in simile incidet incommodum. Nam aux Solis reperta fuit ab Albategnio grad. 7. m. 43. ante tropicū æstiuum, ab Alphonso autē posita fuit gradu vno minutis fere 20. ante idem tropici punctum. Intercesserunt autem inter Albategnij & Alphonsi considerationes anni fere 377. Quod quidem facile concludes, si ab annis 1420. qui fluxerunt à tempore Ptolemæi vsq; ad nostrum tempus, annos detraxeris 743. qui fuerunt inter eundem Ptolemæum & Albateg. Deinde verò ab annis qui relinquuntur, annos detraxeris 300. qui fluxerunt ab anno 1252. à Christi natiuitate vsque ad tempus præsens. Quapropter si Albateg. & Alph. obseruationes de loco augis solis veræ sunt: in spatio igitur ipsorum annorum 377. progressa fuit ipsa Solis aux grad. 6. minu. 23. tardiozem tamen inuenies octauæ sphaeræ motum in illo tempore, siue calculum sequaris Alph. siue Albateg. Quin si loca stellarum fixarum ab Albateg. inuenta cum locis earundem conferas, quæ in tabulis Alphonsi. scripta reperiuntur, gradus tantum quinque differentia inuenies, cum min. 38. nō grad. 6. minu. 23. Et idcirco cur motus augis solis idē sit secundum Alphonsinos, qui octauæ sphaeræ tribuitur, causam ipsi reddere non poterunt. Nec minus mirari debemus, quòd posuerit Alphonsus. augem solis tempore incarnationis Christi in 12. gradu geminorum, cum Ptole. qui fuit Christo posterior annis fere 132. eandem posuerit in 6. gradu eiusdem signi. Par autem dissidentia inter Arzachelem & Albateg. Cum enim solis augem Albategnius posuisset in 22. gradu Geminorum, Arzachel eo posterior eandem posuit in 17. gradu eiusdem signi. Tantarum verò varietatum inter viros tam eximios causa fortasse fuit, quòd ingressus solis in solstitium æstiuum difficile admodum fuit instrumentis inuenire, propterea quòd in ea Zodiaci parte imperceptibili differentia declinatio variatur. Ex cuius quidem rei cognitione supradicta de loco augis demonstratio pendet. Quapropter multò certiore methodo id ipsum inuenies per ingressum Solis in æquinoctialia puncta, & in

principium alterius signi ipsis æquinoctijs vicini, vel per tria, quæcunque alia loca per observationes verificata: quemadmodum in tertio libro Epit. subtili admodum methodo Ioannes de Montereio inuestigare docuit. Tamen si Gebro visum fuerit non satis exacte locum augis, & eccentricitatem ita inueniri posse, propter multiplicem numerorum multiplicationem, ac diuisionem, & radicum quadratarum extractionem.

EX loco augis cognito argumenti magnitudo inuenitur, & ex ipso argumento æqualis motus & inæqualis apparentisue differentia in omni situ innotescit. Quonia enim in supra scripta figura parallelæ sunt duæ rectæ $a c$ & $k i$: angulus igitur $i f r$ super eccentrici centro angulo $a e m$ super mundi centro æqualis est, & idcirco duo arcus $i r$ & $a m$ proportionales sunt. At arcus $a m$ grad. 91. minu. 28. continet, per ea quæ iam demonstrauius: tot enim relinquuntur detractis à gradibus 180. semicirculi $a m c$, gradibus 88. minu. 32. arcus $m c$, igitur arcus $i r$ gradus etiam continet 91. minu. 28. eccentrici Solis. Quibus quidem gradibus atque minutis duos addemus gradus cum min. 10. arcus $i q$, siue $K p$ qui iam innotuit: arcus igitur $q r$ cognitus erit, graduum videlicet 93. minu. 38. Sol itaque prædicto anno 1552. à Christi natiuitate cum erat inæquali motu apparentiue in initio Arietis ante ipsum Arietis initium medio motu reperiēbatur gradib⁹ duobus cum min. 10. tunc igitur retinebat gradum 27. min. 50. signi Piscium, argumenti autem habebat Gr. 266. min. 22. nam tot relinquuntur arcu augis $a m$ detracto à gradibus 357. minut. 50. medijs motus. Per hæc igitur nõ erit difficile radicem medijs motus Solis statuere ad ætam quæcunque. Vt si exempli gratia, radicem medijs motus Solis statuere libeat ad initium annorum Christi: quoniam igitur prædicto anno 1552. in sectione Verna idest Arietis initio fuit decima die mensis Martij circa meridiem vrbs Venetæ secundum calculum Petri Pitati: fluxerunt idcirco vsque ad id tempus anni Romani 1551 menses duo, & dies ferè 10. In tanto autem tempore medius motus Solis est signa communia 2. Gr. 19. min. 33. quibus quidem detractis à Gr. 357. min. 50. idest à signis 11. Gr. 27. min. 50. medijs motus ab Ariete inchoatis habebimus medium solis motum in initio annorum Christi in meridiem vrbs Venetæ sig. 9. Gr. 8. minu. 17. Ptolemæus verò quoniam augem lo-

lis fixam sedem putauit habere in Gra. 5. min⁹ 30. signi Geminorum: inde igitur medijs motus initio sumpto, radice que posita ad initium regni Nabo. tabulas suas construxit. Quod ut efficere posset, distantiam Solis ab auge secundum medium motum inuestigauit in Autumnali æquinoctio, septimo Adriani imperatoris anno, eamque inuenit graduum 116. minu. 40. tantamque multo facilius quam per demonstrationem illam octauæ capitis ex figura superius descripta concludes, si a posueris initium Libræ, b Cancri, c Arietis. Nam quoniam arcus $c m$, in illo tempore gradus continebat 65. mi. 30. arcus igitur $a m$, qui relinquitur ex semicirculo graduum erit 114. minu. 30. ideoque eccentrici arcus ei proportionalis $i r$, totidem gradus atque minu. comprehendet. Arcus porro $i q$ aut $K p$, ostensus ab eo fuit Gr. 2. minu. 10. totus igitur $q r$ graduum erit 116. min. 40. Et idcirco quando sol in puncto q erat eccentrici, initiumque Libræ occupabat, à loco augis distabat ipsis Gr. 116. minu. 40.

Cognito autem argumento, cognita etiam proportione semidiametri eccentrici ad eccentricitatem facile est differentiam inuenire inter æqualem motum & apparentem. Esto enim eccentricus solis circulus $a b c d$, super centro e , centrum mundi sit f , linea augis per ipsa centra transiens $b e f d$. linea verò $a c$ rectos angulos efficiens cum $b d$, super ipso f puncto, ea est quam Ptolemæus dixit transitus medijs. Purbachius verò mediæ lōgitudinis: in qua quidē cū sol existit, maxima fit differentia inter duos motus æquales & apparentes, magnitudo videlicet anguli $f a e$, aut $f c e$. Quæ quidē ex proportione semidiametri



tri e c a d f e, cognita redditur. Si enim punctū c, centrum circuli eccentrico æqualis intellexe- ris, erit recta linea e f, sinus rectus arcus anguli f c e. At qualium partium sunt in e c, 100000. talium ostensa est e f 3781. cum tribus decimis: arcus igitur ipsius anguli f c e, gradus habebit duos cum minu. 10. & se. 3. ferè. Angulus itaq; b e c, argumenti Solis gradus complectetur 92. minu. 10. se. 3. Ptolemæus verò quoniam maio- rem reperit eccentricitatem, maximam idcir- co differentiam æqualis motus & apparentis duorum graduum posuit cum minu. 23. Pona- mus porro solem in alio situ vt in g, & angulus b e g, distantia ipsius ab auge secundum mediū motum cognitus supponatur: angulus igitur f e g, trianguli e f g, ex duobus rectis relictus cog- nitus erit: duo verò latera f e & e g, ipsum angu- lum continentia cognita sunt. Quapropter re- liqui anguli eiusdem trianguli per 24. proposi- tionē primi libri Gebri cogniti erunt: & proin- de angulus f g e, differentia motus æqualis & apparentis notus euadet.

Annotatione secunda.

Quoniam motus Solis medius maior ve- ro sit in secunda eccentrici medietate, quæ post auge est. minor verò in prima me- dietate ante auge, si ab Ariete computentur: aliunde tamen si initium sumant ipsi motus, fie- ri posse non dubitamus, vt aliquando medius motus & verus pares sint. Quod quidem ex ijs propositionibus, quæ sequuntur, apertum fiet.

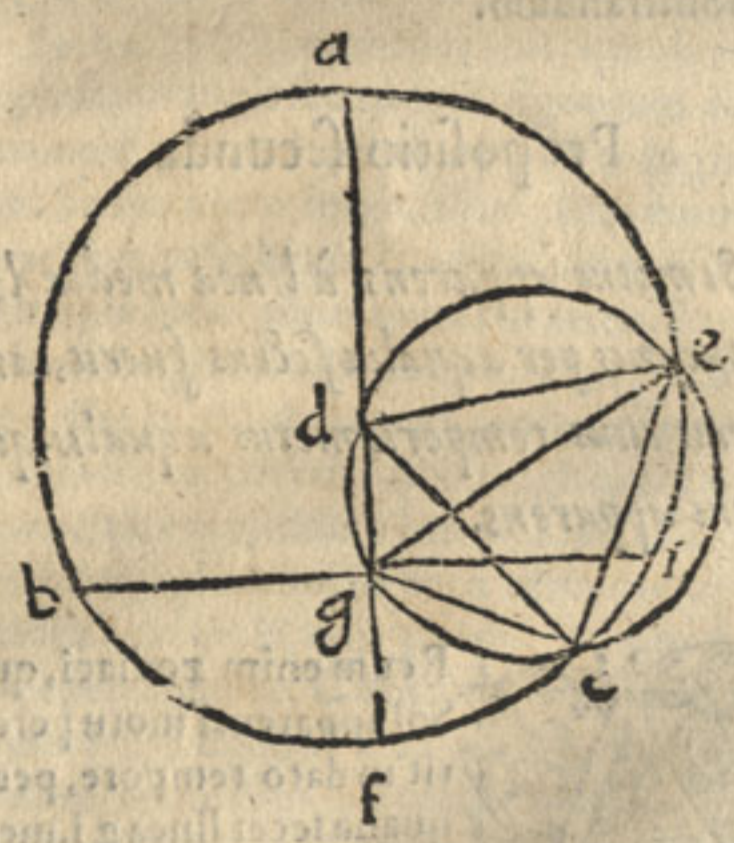
Propositio prima.

Si alicuius temporis motus Solis æqualis in eccentrico, & apparentis qui ad cen- trum mundi refertur, pares fuerint, punctum medietatis longitudinis transitus me- dy intra ipsorum motuum terminos in- cludetur.



Sto igitur eccentricus solis circulus a b c, cuius centrum d, linea augis a f, & arcus e e, in eccentrico sit per- transitus à sole, dum æqualis motus

atque apparens pares sunt. Dico quod punctū medietatis longitudinis erit inter c, & e: sit enim punctum g, centrum mundi, & connectantur d c, d e, g c, & g e. Angulus igitur e g e, subtendit in zodiaco arcum eclipticæ à Sole pertran- situm, dum æquali motu arcum eccentrici per- currit e e, ipsi eclipticæ arcui similem propor- tionalem. Connectatur enim c e, & circa trian- gulum c d e, circulus describatur c d e, qui ne- cessariò transibit per g, quia propter motuum æqualitatem similitudinemque duo anguli e d e & e g c, æquales inuicem sunt: & idcirco in eo- dem segmento erunt. Et propterea si non tran- saret per g, sequeretur impossibile contra 16. propositionem primi libri Eucli. Transit idcir- co per g: & idcirco in quadrilatero d e c g, duo oppositi anguli d g c & d e c, coniuncti duobus rectis sunt æquales per 22. tertij. Acutus est au- tem d e c, quia triangulum c d e, Isosceles est: angulus igitur d g c, obtusus erit. Præterea quo- niam angulus d e c, ad basim ipsius Isoscelis trian- guli acutus est: æqualis porro est ei angulus d g e, quippe qui in eodem segmento existat d g e. Ipse igitur angulus d g e, acutus erit: linea itaque recta a g, acutum angulum efficit cum g e: obtusum verò cum g c. Excitetur igitur à



puncto g, super ipsa a g, recta linea g i, ad rectos angulos: cadet idcirco ipsa perpendicularis in- ter g e, & g c: & erit idcirco i, medietatis longitu- dinis punctum. Quare si alicuius temporis mo- tus Solis æqualis & apparens pares fuerint pun- ctum medietatis longitudinis intra ipsorum termi- nos includetur, quod demonstrandum erat.

Corollarium.

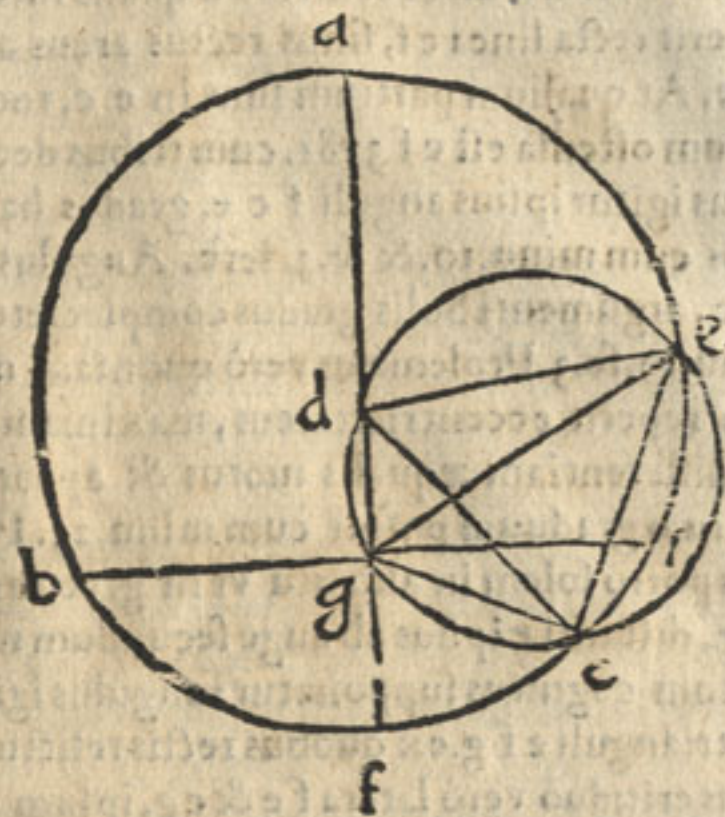
EX hac inferas, quod linea $g i$, mediæ lon-
gitudinis motum apparentem per æqua-
lia secat, sed non æqualem. Ostensum est
enim duos angulos $d e c$ & $d g c$, duobus rectis
æquales esse. At $d e c$, æqualis est angulo $d c e$,
in triangulo Isosceli: angulus verò $d g e$, eidem
 $d c e$, æqualis est, quia in eodem segmento sunt:
duo igitur anguli $d g c$ & $d g e$, duobus rectis
sunt æquales per communem sententiam. Et id
circo tantum excedit obtusus $d g c$, rectum an-
gulum $d g i$, quantum ipse $d g i$, angulum acutū
superat $d g e$: ostensum est enim hoc in Arith-
metica, & proinde ipsorum angulorum diffe-
rentiæ anguli videlicet $c g i$ & $e g i$, æquales in-
vicem sunt: & arcus eclipticæ quibus iidem sub-
tenduntur, æquales erunt inter se, quod demon-
strandum erat. Ceterum arcus $c e$, motus æqua-
lis per inæqualia secatur in puncto i , mediæ lon-
gitudinis. Nam si duo arcus $e i$, $c i$ æquales fue-
rint: dum igitur Sol æquali motu percurrit ar-
cum $e i$, similem arcum proportionalem in
zodiaco perambulabit, cum videlicet cui angu-
lus subtenditur $e g i$. Quare mediæ longi-
tudinis punctum cadet inter e & i per præsentem
propositionem. At non cadit: non igitur arcus
 $c e$, secabitur per æqualia in puncto i , quod erat
demonstrandum.

Propositio secunda.

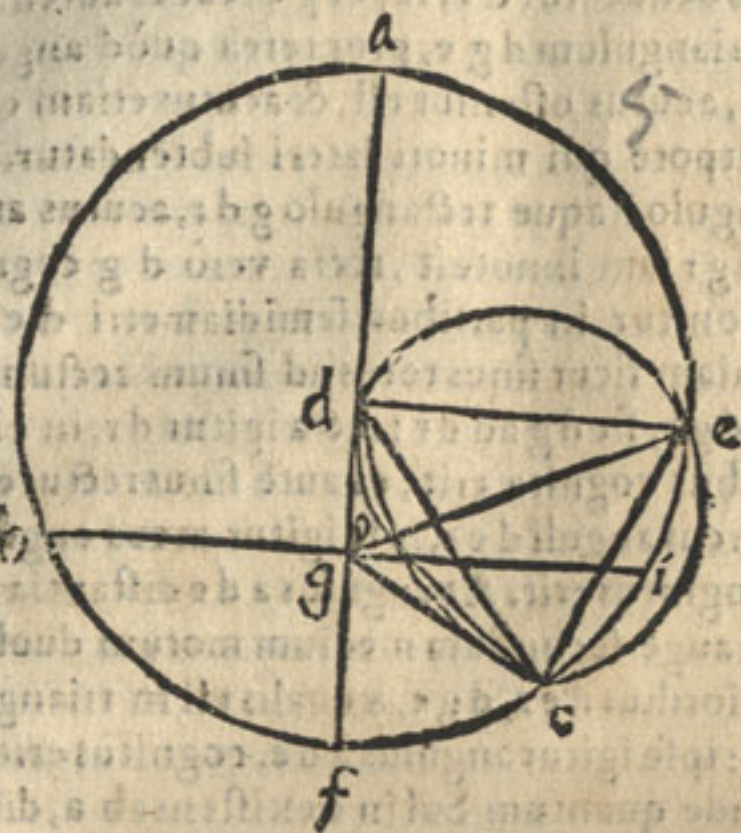
Si motus apparens à linea mediæ longi-
tudinis per æqualia secus fuerit, tantus
erit illius temporis motus æqualis, quan-
tus apparens.



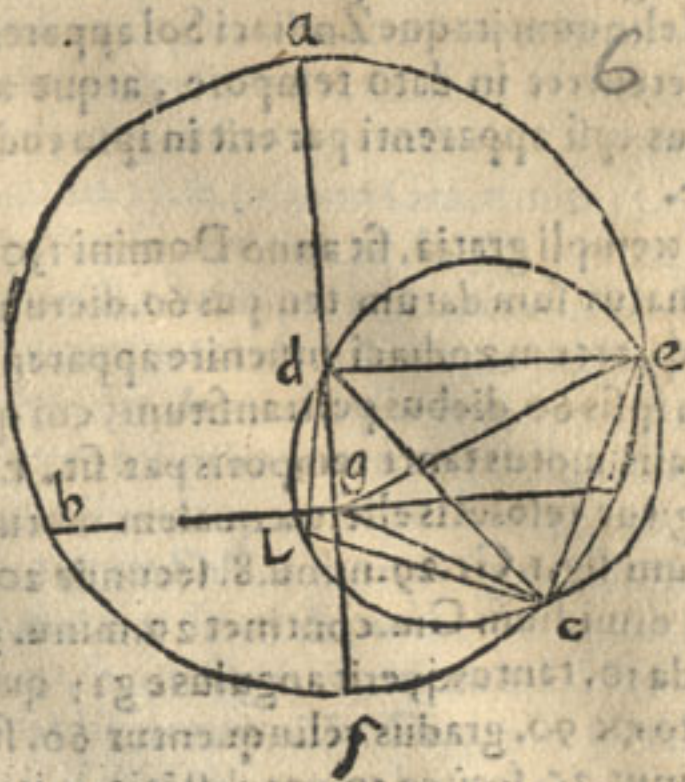
Arcum enim zodiaci, quem
Sol apparenti motu percur-
rit in dato tempore, per æ-
qualia secet linea $g i$, mediæ
longitudinis ad zodiacum
extensa. Dico quod æqualis
motus Solis dati temporis
par erit apparenti. Angulus enim apparētis mo-
tus in centro mundi sit $c g e$: æqualis igitur mo-
tus erit $c d e$, secet autem recta $g i$, mediæ longi-
tudinis linea ipsum motum apparentem per æ-
qualia. Aio ipsos angulos $c g e$ & $c d e$, inter se



æquales esse. Nam si circa triangulum $c e d$, cir-
culus descriptus fuerit, transibit per punctum g ,
& propterea iidem anguli $c g e$ & $c d e$, inter se
æquales erunt, utpote qui in eodem existant
segmento. Etenim si non transierit: vel igitur ip-
sum g , extra descriptum circulum relinquetur
vel intra ipsum circumferentiam non attingēs.
Si relinquitur extra: à puncto igitur o , commu-
ni sectione rectæ $g e$, & ipsius circuli circumfe-
rentiæ ducatur $o g$; ad c , recta linea $o c$, & con-
nectatur $d o$. Quadrilaterum igitur $d e c o$, in ip-
so circulo descriptum erit: & idcirco duo angu-
li $d o c$, & $d e c$ coniuncti duobus rectis æquales
erunt. At verò ipse angulus $d e c$, æqualis est an-
gulo $d c e$, in Isosceli triangulo, & eidem $d c e$,
æqualis est angulus $d o e$: propterea quod in eo-
dem segmento existunt: angulus igitur $d o e$,
angulo $d e c$, æqualis est per communem senten-
tiam: & idcirco duo anguli $d o c$, & $d o e$, duo-
bus rectis æquales erunt. Et quoniam recta li-
nea $g i$, angulum apparentis motus $c g e$ per
æqualia secat per hypothesein: tantum igitur
excedit obtusus angulus $d g c$, rectum $d g i$,
quantum ipse $d g i$, angulum superat $d g e$: &
idcirco duo anguli $d g c$ & $d g e$, coniuncti duo-
bus rectis sunt æquales. Quare duo anguli $d o e$,
& $d o c$, coniuncti duobus angulis $d g c$, &
 $d g e$, coniunctis æquales erunt per commu-
nem sententiam. At in triangulo $d c g$, ma-
ior est angulus $d o c$, ipso $d g c$, per 21. propo-
sitionem primi libri Euclidis: & maior etiam
est exterior angulus $d o e$, interiore $d g e$, in
triangulo $g d o$, per 16. propositionem eius-
dem primi libri: duo igitur anguli $d o c$, &
 $d o e$,



d o e, coniuncti duobus d g c, & d g e, coniunctis maiores erunt. Sed æquales ostensi sunt: igitur impossibile. & propterea punctum g, extra descriptum circulum minimè relinquitur. Eadem arte ostendemus intra ipsum circulum circa triangulum c e d, descriptum relinqui non posse. Producatnr enim g e, donec occurrat eiusdem circuli circumferentiæ in puncto l, vt in tertia figura, & connectantur d l, & c l: duo igitur anguli d g c & d g e, coniuncti duobus angulis d l c, & d l e, coniunctis æquales ostendentur, vt antea. At maior est d g c, ipso d l c, per 21. propositionem primi Eucli. & maior etiam d g e, ipso d l e, per 16. eiusdem primi lib. igitur duo anguli d g c, & d g e, coniuncti duobus d l c, & d l e, coniunctis maiores erunt: æquales igitur, & maiores, quod rursus est impossibile. Et propterea circulum ipsum descrip-



tum circa triangulum d e c, per g transire necesse est, vt in prima figura: & proinde duos angulos c g e, & c d e æquales esse. Quapropter cum Sol perambulauerit eccentrici arcum e c, æquali motu, arcumq; zodiaci apparenti motu peragrauerit, à linea mediæ longitudinis per æqualia sectum: tātus erit illius temporis æqualis motus, quantus apparens, quod demonstrandum suscepimus.

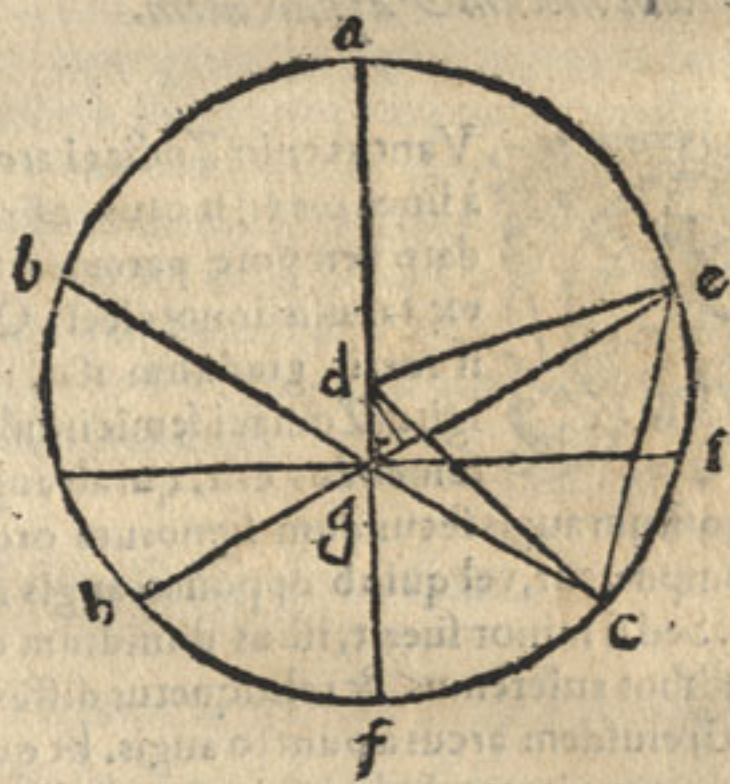
Propositio tertia.

Quantouis temporis spatio dato arcum Zodiaci reperire, quem Sol in tanto tempore apparenti motu percurrat, paresq; in eodem tempore faciat æqualem motum & apparentem.



Vantus enim Zodiaci arcus à linea mediæ motus Solis in dato tempore percurratur, ex tabulis innotescet. Qui si fuerit graduum 180. ille igitur Zodiaci semicirculus sumendus erit, qui ab auge ad oppositum augis secundum signorum ordinem computatur, vel qui ab opposito augis ad auge. Sed si minor fuerit, illius dimidium ex 90. gradibus auferemus, & relinquetur distantia in initij eiusdem arcus à puncto augis. Et quoniam locus augis ex tabulis innotescit: quantum igitur distet in initium dati arcus à principio Arietis ignorari non poterit. Adde igitur totam arcus quantitatem eiusdem in initio, & arcus Zodiaci constabit, quem Sol in dato tempore apparenti motu percurrat, eiq; parem interim æquali motu perambulat. Ceterum memineris hoc commune esse duobus Zodiaci arcibus, qui à puncto augis paribus distant interuallis. Vnus autem recedit ab ipso augis puncto secundum ordinem signorum: alter verò contra. Signorum enim series esto in subiecta figura ab a in f per i: quare si motus æqualis Solis in dato tempore graduum fuerit 180. Sol itaque in eccentrico semicirculum pertransibit a i f vel f b a. Diameter autem eclipticæ per a & f venit: igitur apparens motus in dato tempore simili-

ter graduum erit 180. sed pauciores gradus com-
plectatur æqualis motus Solis quàm 180: angu-
lum igitur constituemus igc cum linea gi , qui
in Zodiaco dimidium illorum graduum & mi-
nutorum subtendat, eiq; æqualem faciemus an-
gulum igc . Totus igitur angulus egc , arcum
Zodiaci apparentis motus in dato tempore sub-
tendit. Et quoniam per æqualia sectus est, à li-
nea gi medix longitudinis: igitur tantus erit
illius temporis motus æqualis, quantus appa-
rens per præcedentem propositionem. Exten-
dantur autem ipsæ rectæ lineæ ge & gc , do-
nec occurrant circuli circumferentiæ in pun-
ctis b & h , & quia anguli contraposti æquales
inuicem sunt: cum Sol igitur arcum eccentri-
ci pertransierit hb , tantus erit illius tempo-
ris motus æqualis, quantus apprens.



Ex gradibus itaque 90. quos continet angulus
rectus agi , gradus auferemus acuti anguli egi ,
dimidium nempe dati motus: & cognitus id-
circo relinquetur ille Zodiaci arcus, quem sub-
tendit angulus age . Et quia locus augis a per
tabulas cognoscitur, locus igitur puncti e cog-
nitus erit. Cui si addideris totum Zodiaci arcum
apparentis motus, quem subtendit angulus egc ,
initium & finis quæsitæ arcus patefient. Et
quia Zodiaci arcus quem subtendit angulus bgh ,
ex opposito constitutus est: uterq; igitur
arcus apparentis motus cognitus erit. Quan-
tum verò Sol in e existens à puncto augis secun-
dum motum medium distet, non erit difficile
inuenire. Rectæ enim lineæ connectantur de ,
& dc , & à puncto d recta linea ad rectos an-

gulos deducatur dr , super ge : cadet autem in-
tra triangulum dge , propterea quòd angulus
 egd , acutus ostensus est, & acutus etiam est d
 eg , utpote qui minori lateri subtendatur. In
triangulo itaque rectangulo gdr , acutus angu-
lus dgr iam innotuit, recta verò dgc cognita
supponitur in partibus semidiametri de : &
quoniam sicut sinus totus ad sinum rectum an-
guli dgr , sic dga ad dr : recta igitur dr , in eisdẽ
partibus cognita erit, ea autẽ sinus rectus exi-
stit arcus anguli der , ipse igitur arcus anguli d
 er , cognitus erit. At angulus ade distantia so-
lis ab auge secundum medium motum duobus
interioribus der , dge , æqualis est in triangulo
 dge : ipse igitur angulus ade , cognitus erit, &
promde quantum Sol in e existens ab a , distet
secundum medium motum, ignorari non pote-
rit. Ipsum porrò angulum dge , æquationis an-
gulum Astronomi appellat, qui profectò æqua-
tionis angulo dgc , ad punctum c , attinenti æ-
qualis est. in vno enim atque eodem circuli seg-
mento existunt circa triangulum dce descrip-
ti per demonstrationem præcedentis.

Sed ponamus æqualem motum dato tempo-
ri respondentem gradibus 180. maiorem reper-
tum esse. Eum igitur auferemus ex 360. & cum
reliquo arcu prædicto modo operabimur. Nam
cum Zodiaci arcus apparentis motus, qui vno
semicirculo minor est, cognitus fuerit: is igitur
qui ex integro circulo relinquitur, ignorari
non poterit. Ut si æqualis motus dato tempo-
ri respondens ex gradibus 360. subtractus ar-
cum reliquerit ce , arcum igitur Zodiaci appa-
rentis motus qui angulo subtenditur egc , cog-
nitum reddemus prædicta arte. Tunc autem
cognitus erit, cum quantum illius termini à pu-
cto augis distat, cognitum fuerit.

Reliquum itaque Zodiaci Sol apparenti mo-
tu percurreret in dato tempore, atque æqualis
motus ipsi apparenti par erit in ipso eodem tẽ-
pore.

Exempli gratia, sit anno Domini 1502. quo
ego natus sum datum tempus 60. dierum, oportet
q; arcum zodiaci inuenire apparenti mo-
tu in ipsis 60. diebus pertransitum, cui quidem
æqualis motus tanti temporis par sit. Ex tabu-
lis igitur resolutis elicio æqualem motum 60.
dierum sig. 1. Gr. 29. minu. 8. secunda 20. quo-
rum dimidium Gra. continet 29. minu. 34. se-
cunda 10. tantusq; erit angulus egi : quo sub-
tracto ex 90. gradus relinquuntur 60. siue sig.
2. minut. 25. secunda 50. pro distantia initij ipsius

arcus à puncto augis, quam quidem angulus $d g$ in zodiaco subtendit. Et quoniam augem Solis prædicto anno eadem tabulæ subijciunt $fig. 3. Grad. 1. minu. 11. secunda. 55.$ his igitur coaceruatis, initium quæsitæ arcus apparentis motus à principio Arietis distare inueniemus signis $5. Gr. 1. mi. 37. se. 45.$ Et erit idcirco gradus $1. mi. 37. se. 45.$ Virginis. Iplis itaq; $fig. 5. Gr. 1. mi. 37. se. 45.$ arcum addemus æqualis motus, nempe $fig. 1. Gr. 29. minu. 8. secunda 20.$ & colligemus tandem $fig. 7. min. 46. se. 5.$ quibus distabat finis quæsitæ arcus à principio Arietis. Quapropter concludemus solem prædicto anno in spatio dierum $60.$ à gradu $1. mi. 37. se. 45.$ Virginis ad minura $46. se. 5.$ primi gradus Scorpii, apparenti motu zodiaci arcum pertransisse medio motui paræ, & in opposito zodiaci arcu similiter se habuisse. Et quoniam in eodem tempore linea mediæ motus præcedebat: ut igitur intelligamus quantum sol medio motu ab initio Arietis distabat, operæpretium erit æquationem inuenire, hac videlicet arte. Quoniam enim maximam solaris motus æquationem eadem tabulæ subijciunt $Gr. 2. minu. 10.$ quibus quidem in tabula sinuum rectorum circuli semidiametrum subijciente partium æqualium $100000.$ partes respondent $3780.$ Ratio igitur semidiametri eccentrici ad eccentricitatem ea erit, quam habent $100000.$ ad $3780.$ Sicut autem sinus totus ad sinum rectum anguli $d g r,$ sic $d g$ ad $d r:$ multiplicabimus igitur partes $3780.$ quas continet $d g,$ in $86976.$ quæ sunt in sinu arcus anguli $d g r,$ qui iam innotuit, graduum videlicet $60. min. 25. se. 50.$ productum verò diuidemus per sinum totum, sola reiectione quinque ultimarum figurarum, & venient in quotiente $3288.$ fere, quibus respondet in ipsa tabula sinuum rectorum $Gr. 1. cum min. 53.$ pro magnitudine anguli æquationis $d e g.$ Æqualis est autem angulus $a d e,$ duobus interioribus oppositisq; $d g e$ & $d e g:$ idcirco coaceruatis $Gr. 60. minu. 25. se. 50.$ cum $Gr. 1. min. 53.$ conflabitur arcus $Gr. 62. min. 18. se. 50.$ pro magnitudine anguli $a d e:$ & proinde arcus eccentrici $a e,$ illi subiens totidem $Gr.$ cum minu. & se. comprehendet. At verò ipsa $a e,$ proportionalis existit arcus eclipticæ inter augis punctum & lineam mediæ motus: ipsi igitur $Gr. 62. minu. 18. se. 50.$ augem Solis addemus signa nempe $3. Grad. 1. minu. 11. se. 55.$ & prodibunt $fig. 5. Gra. 3. minu. 30. se. 45.$ Quapropter cum sol fuerit in $e,$ linea mediæ motus erit in $Gr. 3. min. 30. se. 45.$ Virginis. Vel facilius operaberis, si ad verum lo-

cum Solis in zodiaco, quando est in $e,$ eccentrici puncto, inuentam æquationem $Gr. 1. min. 53.$ addideris, tantundemq; addes supra verum locum eiusdem, quando fuerit in $e.$

Propositio quarta.

Quod præcedens docuit aliter multoq; facilius, & sine auxilio aliarum propositionum inuenire.



Equalis motus dato temporis spatio respondens per tabulas inueniatur. Qui si æqualis repertus fuerit gradibus $180.$ motum Solis pronuntiabis in ipso tempore ab auge esse usq; ad oppositum augis, vel ab ipso augis opposito usque ad auge. Si minor: auferatur igitur ex ipsis $180.$ totidem enim gradus duo anguli recti in centro circuli continent: residuum verò sumatur dimidium, & habebis distantiam solis à puncto augis apparenti motu pertransitam, cum per arcum quæsitum currere incipit. Adde igitur arcum ex tabulis elicatum æqualis motus, & habebis ea arte initium atque finem illius arcus zodiaci quem Sol apparenti motu percurrere facit in eodem tempore æquali motui. Et quoniam locus augis ex tabulis innotescit: igitur arcus ipse qui quærebatur omnino cognitus erit. Esto enim eccentricus Solis $a b c;$ centrum verò $d,$ æqualis motus dato tempore respondens sit $c e,$ & connectantur rectæ lineæ $d c,$ $d e$ & $c e.$ Deinde verò circa triangulum $d c e,$ circulus describatur $d c e,$ in quo quidem recta linea $d g,$ eccentricitati æqualis, coaptata intelligatur, & in utramque partem extendatur, donec ipsius circuli circumferentiæ in punctis h & k occurrat, rectaque connectatur $c g.$ Ponemus igitur $g,$ centrum mundi: & erit idcirco ipsa $h k,$ linea augis. Et quoniam in triangulo Isosceli $d c e,$ angulus $c d e$ cognitus est: cognitum enim arcum subtendit $c e,$ æqualis motus in dato tempore: duo igitur anguli super basim $c e,$ cogniti relinquuntur, si ipse angulus $c d e,$ ex gradibus auferatur $180.$ Quapropter dimidium ipsius residui