

L I B E R

tinuita extrinsecus ad rectos incidat angulos. Syllogismo autem superiori ex loco augis cognito, & loco planetæ pro latitudine sumpto, erit nota linea g, k; æqualis lineæ l, t. Hinc tota l, z, respectu semidiametri eccentrici g, z, nota habebitur, & ideo angulus z, g, l, mensuratus, qui ex recto l, g, k, ablatus, relinquet angulum z, g, k, non ignotum, & deniq; angulus z, g, k, angulo d, g, k, sociatus, conflabit angulum z, g, d, scitum, unde & residuus de duobus rectis, angulus scilicet b, g, z, nequaquam ignorabitur. Cuius suffragio reliqua, ut ante hac feceras, sedulo eniteris, quare &c.

PROPOSITIO X I I I .

Mercurij longitudines à sole maximas ex loco eius uero in orbe signorum cognito depræhendere.

¶ In linea a, b, g, punctus a, sit aux eccentrici g, centrum mundi b, centrum motus æqualis, & t, centrum parui circuli, quem centrū eccentrici describit. Epicycli autem circulus z, h, super centro e, statuatur, quem contingat linea g, h, in punto h. Eius p̄ centrum continuetur cum tribus punctis b, g, h. Lineis suis, sitq; locus planetæ, que in ostendit linea g, h, in orbe signorum notus. Propositum est inuenire maximam Mercurij à uero Solis loco longitudinem. Quod nequaquam poterimus exequi ingenio quo circa Venerem freti sumus. Nam licet angulum a, g, h, notum habeant, iamē nulla distantia

A centri epicycli ab aliquo trium punctorum g, b, & t, cognita est, cuius quidē scientia ad hanc rem est necessaria. Cogitandū igitur fuit super alio medio, quo institutum nostrū attingendi fieret copia. Certi autem sumus, quod cetero angulo a, b, e, scilicet motus mediū longitudinis, cognoscetur per ea que superius ostensa sint, angulus diuersitatis b, e, g, cum angulo b, g, e. Et ideo etiam linea e, g, respectu semidiametri eccentrici, quo quidem respectu, & secundum diameter epicycli nota erit, hinc angulus e, g, h. & inde totus angulus a, g, h, noti erunt. Sic ex loco medio planetæ supposito, uerum ipsius elaborandi patet ianua. Medio autem loco Solis dato, uerum ipsius eniti quis ignorabit. Quare medio loco Solis, aut Mercurij, quantum his ambobus communis est, ad libitum supposito, facile agnoscemus maximam Mercurij siue matutinam longitudinem siue uestiginam.

¶ Nunc ad rem ipsam feliciter properemus. Que ut intellectu iocundior habeatur, exemplari utar sermone. Doceri uellem Mercurio secundū uerū sui cursus in principio arietis constituto, quanta possit esse ipsius maxima à uero loco Solis longitudo, siue matutinam malim, siue uestiginam. Pono ad fortunā, ex rationabili aestimatione tamen, mediū locum Solis siue Mercurij talē, ut expleto opere, cuius nūc minimi, uerus locus Mercurij cadat in principiū arietis, aut propē. Si igitur uerus locus Mercurij ad principiū arietis pertinet, certus ero, q; Mercurio in principio arietis constituto, tanta potest accidere maxima à Sole longitudo, quantū opus ipsum docuit.

¶ Si autē locus Mercurij uerus citra principiū arietis ceciderit, intelligo Zodiacū b, a, c, in quo punctus a, sit principiū arietis, & punctus b, sit Mercurij locus uerus. Eligā deniq; locum aliū medium, ita ut uerus motus Mercurij in maxima longitudine existētis cogatur cadere ultra principiū arietis. Ut uidelicet in figura cadat in pūctū c. Habebo itaq; duas longitudines Mercurij maximas, quarū una mercurio in pūctō b, existēte accidit, altera uero in pūctō c, p; quas inueniā longitudinē eis maximā ad pūctū a, hoc ingenio. De excessu duarū longitudinē in duobus locis b, & c, mercurio accidētū accipio partē, pportionalē secundū pportionē arcus a, b, noti, ad totū arcū b, c, noti.

Hanc

