

L I B E R

alio loco accidebat. Oportuit ergo epicyclum in uno loco terre uiciorum esse quam in altero. Ideoque orbem, cui epicyclus infigitur, necessario eccentricum posuerunt.)

PROPOSITO III.

Medios motus harum stellarum quibus temporibus mensurari incertum sit enumerare.

¶ Quia animum inducimus scire loca harum stellarum uera ad omnem tempus, & motus earum ueri ex supra dictis in sua uelocitate irregulares sunt, Cogitandum fuit de medio quo extraherentur huiusmodi uera loca, scilicet de tempore noto cui motus medius respondeat notus. Illud autem non potuit fieri per stationes stellarum, uelut antiquorum quidam fecere, scilicet ut arcum à stella pertransitum in tempore quod est inter duas stationes dicteremus esse medium motum huic temporis respondentem. Nam neque tempus illud satis præcise comprehendi potest, cum stella tempore notabili in uno pene loco manere uideatur, neque arcus huiusmodi inter duas stationes primas æquales sunt propter eccentricum. Per ortus etiam earum non erit uia. Stellæ enim primo apparentes, subito disparent, ita q[uod] loca earum comprehendendi nequeant. Atque aëris ipse, ut nunc citius, nunc tardius appareant, occasio est.

¶ Præterea per considerationes ad stellas fixas nihil efficietur. Licet enim in tempore noto planetarum aliquis ad stellam fixam rediens, arcu descripsit notum, ramen quia motus eius circa centrum mundi irregularis est, accidet forte quod hunc arcu, aut ei æqualem describet alias in tempore majori aut minori. Non igitur comprehensus erit arcus medij motus. Illud denique nonnihil erroris ingerit, quod stellæ apud Horizontem, & apud cœlum medium non æqualiter inter se distare uidentur.

PROPOSITO IIII.

Nunc qua uia incedendum sit eligere.

¶ Observandum est, ut eorum aliquis à medio loco Solis certam habeat distantiam, & sit in parte Zodiaci nota secundum longitudinem. Deinde uero exspectandum, donec planetæ réuertetur ad eundem locum, & cum hoc eam quam prius à medio loco Solis distantiam habeat, hac conditionestante, certum est redisse priores diuersitates, in epicyclo quidem propter eandem à loco Solis medio distantiam. Et in eccentrico quia ad locum in quo prius erat centrum epicycli réuertsum est. Sed notum erit tempus inter duas considerationes, & notus erit numerus revolutionum in longitudine, & diuersitate. Nam in tribus superioribus numeris revolutionum integrartum in diuersitate ad certum tempus æquaruntur numero revolutionum Solis in eodem tempore, ut facile ex superioribus dictis elicies. In Veneri autem, & Mercurio numerus revolutionum longitudinis æquatur numero revolutionum Solis, hi enim tres motus medios æquales habent, quoniam à Sole Veneris, & Mercurius certos limites nunquam excedunt. Ceterum numerus revolutionis Veneris, & Mercurij in diuersitate facile habebitur, si temporis unius revolutionis huiusmodi prope iherum prius considerabimus. Revolutiones autem has uelut ex Abrachi didicit Ptolemyus, & recitat hunc ordine. Saturnus habet 57. revolutiones diuersitatis in 59. annis Solaribus, die uno medietate & quarta die fere. Annum uero vocat tempus more suo, quo Sol

ad