

MODVS PER QVEM ORBIS
in plano ita describi possit, ut commensu-
ratione similis sit positioni sphaeri-
ca. Cap. XXIII.



IN descriptione uero quæ in tabula fit, modus Symmetrie præcipuorū parallelorum talis nobis erit. Præparabimus tabulā parallelogramam rectāgulam, ueluti est, ab c d, habeatq; latus ab duplum ferè quā a c: supponaturq; recta a b secundū positionē superiorē, quæ in descriptione uersus partes erit Boreales. Deinde diuidemus a b bifariam, & ad rectos angulos lineæ rectæ e f normā illi cōmensuratam, & rectā adaptabimus: ita ut linea media e f sua lōgitudine sub una rectitudine, usq; ad e g protrahat: summamusq; ab ipso e usq; ad g 34. partes tales, quales sunt per lineam rectam g f centum triginta una & tertia cum duodecima: super centroq; g per signū interstitij, quod ab eo abest per lineā g k sectionibus septuaginta nouē, circulū scribemus, q pro eo erit parallelo, qui per Rhodū transit, nempe h k l. Pro terminis uero lōgitudinis quæ ex sex horarū colliguntur interstitijs ab utraq; parte k, sumamus super g f mediū meridiani lineā distantia quatuor interstitiorū, quæ in parallelo per Rhodum similes sint quinq; per sesqui quartam ferè rationem maximi circuli ad ipsum, talesq; decem & octo cōstituemus ab utraq; parte puncti k, secundū circūferentiā h k l: habebimusq; signa, per quæ cōiungere oportebit ab g meridianos, qui tertiæ partis horarum interualla cōprehendant: ita ut g h m & g l n lōgitudinis terminent fines. Cōsequenter uero & parallelus qui per Thylem est, scribetur distantia quæ absit ab g super lineā f g sectionibus 52. ueluti o p q: æquinoctialis uero, ut similiter distet à g per lineam f g sectionibus 115. qui sit r s t: oppositus uero per Meroēm & australissimus, ut distet à g sectionibus 131. cum tertia & duodecima, ueluti m u n.

Ratio igitur ipsius r s t ad o p q colligetur quemadmodū 115. ad 52. secundū rationem parallelorum horum in sphaera: quandoquidem qualium g s supponitur 115. talium est & g p sectionum quinquaginta duarum. Et quemadmodum se habet g s ad g p, sic se habet circumferentia r s t ad o p q. Deprehendetur autem & meridiani p k distantia hoc est ea, quæ ab parallelo, qui per Thylem transit ad illum qui est per Rhodum sectionum 27. distantia uero k s, id est, à parallelo, qui per Rhodum ad æquinoctialem usque, earundem sectionum existit 36. At distantia s u, hoc est ea, quæ ab æquinoctiali est ad oppositum ei, qui est per Meroēm, earundē 16. cum tertia & duodecima. Præterea qualium est distantia p u, secundum latitudinem terræ cognita, septuaginta nouem cū tertia et duodecima, aut integrarum octuaginta, talium erit & h k l media secundum lōgitudinem distantia, centum scilicet quadraginta quatuor, secundum ea, quæ demonstrationibus supponuntur: eandem enim rationem ferè habent, quadraginta milia latitudinis, ad septuaginta duo milia lōgitudinis, in parallelo, qui per Rhodū trāsīt. Porro & reliquos scribemus parallelos, si rursus cētro g usi fuerimus, & interstitijs, quæ distāt ab æqualibus sectionibus, ut expositum est, ab recessibus æquinoctialis. Ceterum nō oportet ut eas lineas, quæ pro meridianis ponuntur, ad parallelū usque m u n rectas scribamus, sed solum usq; ad æquinoctialem r s t: ac postea circumferentiā m u n diuidemus in æqualia, & numero paria segmenta, quæ attribuemus meridianis illis, qui per Meroē sumuntur, sectionesq; illas coniungemus, cum meridianis, qui recte super æquinoctialem incidunt, ut appareat, qualis ex inuersione transumpta, sit ab altera æquinoctialis parte & ad meridiem declinans positio, ueluti ostendunt r x & t y lineæ.

Demum