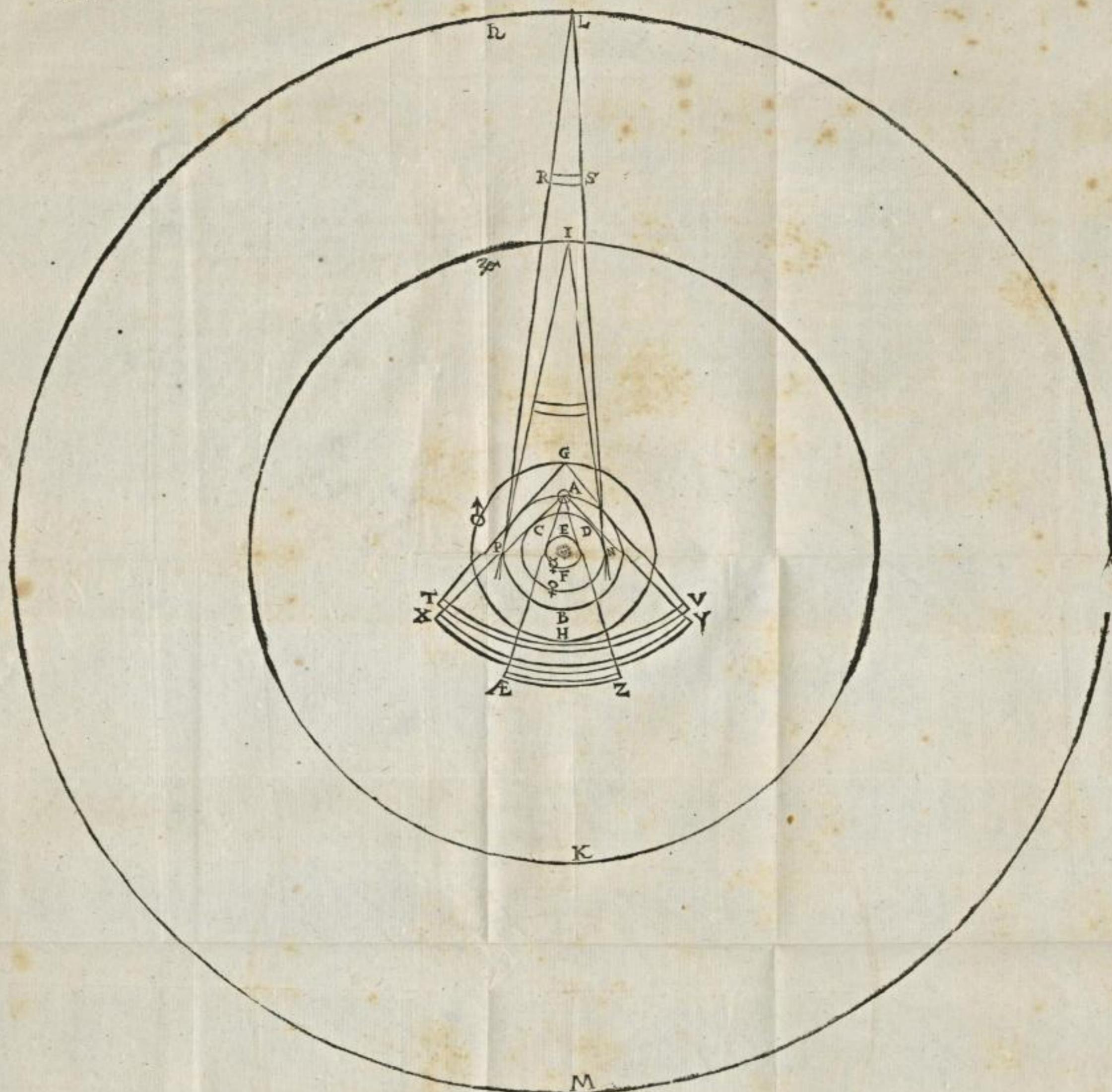


T A B E L L A I . E X H I B E N S O R D I N E M
 SPHÆRARVM COELESTIVM MOBILIVM: SIMVLQVE VE-
 ram proportionem magnitudinis earum iuxta medias suas distantias : item Angulos pro-
 thaphærescon earundem in orbe Magno Telluris, secundum sen-
 tentiam Copernici.

Poli cap. 1.
 Pag. 18.



In centro, vel prope est SOL immobilis.
 Et minimus circa Solem circulus est MERCVRII, qui restituitur diebus 88. fere.

Hunc sequitur VENERIS CD, cuius revolutio circa eundem Solem est dierum 224. cum besse.

Quibun sequitur AB, TELLVRIS est, cuius revolutio dierum 365. & quadrantis. Dicitur ORBIS MAGNVS, propter usum multiplicem.

Circa Tellurem est orbiculus velut epicyclus, SPHERÆ LVNAE, ad A, eodem motu per anni spacium cum tellure ad eandem stellam fixam rediens. Sed eius propria revolutio ad Solem habet dies 29. cum dimidio.

Post hunc est Orbis MARTIS GH, qui cursum unum sub fixis stellis, sive ad Solem, absoluit diebus 687.

Hunc excipit post magnum interuallum, Sphera IOVIS IX, habens ambitum dierum 4332. cum quingodatu ferè.

LM Ultimus & maximus, est SATURNI, eius tempus periodicum dierum 10759. cum quinta.

FIXÆ vero STELLÆ adhuc tam inestimabili interuallo altiores sunt, vt ad eam, que est inter Solem & Terram intercapido sensibili non sit. Et ea sunt in extremo, sicut Sol in centro, penitus immobiles.

Angulus TGv, vel Arcus TV, prosthaphærescēt, sive parallaxū, quam Orbis Magnum Telluris ad Sphærā Martis habet.

Sic PIH est eiusdem Orbis Magni parallaxū ad Sphærā Iohannis: & PLH, sive BLs vel RS arcus ad Sphærā Saturni.

Ita XAY, vel XY arcus est parallaxū Sphærā Veneris: vt & ZAK, vel ZK Sphærā Mercurij parallaxū, ad Orbem Magnum.