

P R Æ F A T I O.

lūm per tubum quadrantis muralis, sed etiam portatilis tripedalis.

Quamvis altitudo meridiana Sirii non superet 25 gradus, cujus altitudinis refractionis posita est $2' 18''$, non ideo minus certa erit differentia temporis inter transitum Sirii & reliquarum fixarum aut planetarum, cū refractionis astrarum in verticalibus circulis, quorum unus est meridianus, atcollat; nullam autem patiatur inæqualitatem intervallum temporis medii inter appulsus ad meridianum, quod in gradus conversum cum debita correctione ascensionales differentias ostendit, ex quibus, variis modis & variis temporibus inter se, ac præsertim cum Sirio comparatis, & propter motum proprium affixarum correctis, constituta aliunde ascensione recta Sirii exquisitarum observationum ope, ascensionem rectam stellarum præcipuarum & planetarum tandem deduxi. Affixarum quæ distant à polo quinquaginta gradibus circiter, ex æqualibus altitudinibus ad ortum & ad occasum, mediationem cœli collegi, cū eam cœli regionem quadrans muralis non respiceret, earumque ascensiones rectas in eundem catalogum cum reliquis conieci.

Earum etiam declinationes ex altitudinibus meridianis habitis ope quadrantis tripedalis, cujus est divisio exquisita, comparatisque cum altitudinibus jam antea à D. Picard observatis, & sæpe iteratis, debitaque refractionis quantitate imminutis, affectus sum.

Adjeci præterea longitudes & latitudes stellarum primæ magnitudinis aliarumque nonnullarum ex Trigonometriæ deductas calculo, qui ascensionibus rectis & declinationibus observatis innititur.

Optima & vera tabularum condendarum ratio ad planetarum motus determinandos ex nudis observationibus deducenda videbatur. Hoc erat commune Astronomorum votum, sed res ipsa & difficilis & ardua in executione ipsis visa est, ad fictitios igitur motus Geometricos confugerunt, in quibus nescio quid subtilitatis & acuminis in-

