

mediationem cupis per doctrinam 19. huius, deinde subtrahe ascensionem rectam Solis ab ascensione recta stellæ, & differentiam illam conuerte in horas & horarum fractiones, eam per 15. diuidendo, & prouenient horæ & minu. post meridianæ cœli mediationis illius stellæ propositæ.

Hoc idem alia uia per indicem horarum patefacere.

CAPVT XXXVII.

DVC gradum Solis, cuius horam ortus quæris, subtrahit armillam meridianam, & in eo situ dirige indicem horarum ad 12. meridiani horam, postea pone gradum Solis in ecliptica animaduersum ad contactū horizontis orientalem, tunc index horarius ostendet tibi horam ortus. Eodē ordine hora occasus Solis inuenitur, si eundem gradum Solis ad contactū horizontis occidentalem direxeris. Tali etiam uia inuenies qua hora stella quævis, uel oritur uel occidit, uel etiam cœlum mediat, si locum Solis atq; indicem horarum ad lineam uel armillam meridianam duxeris, & locum stellæ uel horizonti orientali, uel armillæ meridianæ aptaueris, tunc enim index horarius inter horas circuli horariorum, horam ortus uel occasus, uel etiam cœli mediationis tibi insinuat.

Horas æquales uel inæquales diei ab ortu, uel noctis ab occasu
Solis transactas, & quot adhuc restant dinumerare.

CAPVT XXXVIII.

RIGE gnomonem sphæricum orthogonaliter super locum Solis in ecliptica, sphæra antea aptata cum aliœo eius ad situm regionis certissimum iuxta doctrinam capitil secundi huius, deinde moue subtiliter globum ante uel retro tam diu, quo usq; radij Solares perambas scillas gnomonis sphærici supra gradum eundem Solis in ecliptica cederint tunc ergo pone notam in æquinoctiali in directo horizontis orientalis, uel extra ad partem notabis gradus æquatoris supra horizontem orientalem apparentes, quoniam isti erunt gradus ascensionis obliquæ ad illud momentum. Postea moue sphæram, donec gradus Solis redeat ad horizontem orientalem, & iterum pone notam in æquatore in directo horizontis orientalis, uel iterum extra notabis ad partem gradus æquatoris, supra horizontem orientalem emergentes, quoniam illi erunt gradus ascensionis obliquæ Solis. Deinde computa gradus, qui sunt inter duas notas, uel subtrahe primum inuentum à secundo, quoniam id quod prouenient, constituit arcum æquatoris, qui reuolutus est ab ortu Solis usq; ad instantem tuę considerationis. Gradus ergo huius arcus diuide per 15 exibit numerus horarum æqualium diei, quæ transierunt ab ortu Solis usq; ad illud instantem. Residuum uero (si quod fieri) partem horæ non perfectæ manifestabit, quæ se habebit ad horam unam integrum, sicut residuum illud ad 15. Quare in minores graduum fractiones, minutias scilicet resolvantur, & iterum per 15. diuidantur, & exhibent minutæ &c. Vnde pone pro quolibet gradu remanenti 4. minuta horæ, & hunc numerum horarum & minutiarum æqualium subtrahe à quantitate diurna, & residuum horas æquales quæ adhuc restant ab illo instanti usq; ad occasum Solis patefaciunt. Si uero gradus prædicti arcus æquatoris scilicet, per quantitatem horæ inæqualis illius diei per 33, huius explorandum diuiseris, exibit numerus horarum inæqualium, quæ transierunt ab ortu