

да описувать полѣгнжты линіи колкото спротивъ Оризонта. Така клѣбо-то е что годѣ, обаче всякога, полѣгнжто между Равноденственный и Полюсы-ты.

Параллелно клѣбо не стои посрѣдѣ токо подѣ два-та Полюса; тамъ звѣзды-ты описувать линіи параллелны съ Оризонта. На прѣдмѣты-ты дѣто ся нахождатъ по тыя мѣста сѣнки-ты, спорядѣ повратки-ты, врьтятся около сѣщи-ты прѣдмѣты; затова тамкашни-ти ся наричатъ перисции.

80. Траяніе на годишны врѣмена. Зачтото Земья-та описува еллиписисъ, на когото кѣтъ не е центрѣ-тъ (58), проумѣвася что Равноденствена-та линія не трѣбва да го дѣли на двѣ равны чясти; оттова слѣдува что длѣжина-та на четьре-ты годишны врѣмена не може бѣде сѣща-та. Прѣзь лѣто-то Земья-та е повече отдалечена отъ Слънце-то около  $\frac{1}{32}$ , зачто по чяса на лѣтны-ты повратки ся нахожда въ  $\eta$  (чрѣт. 13) джга  $\epsilon\eta$ , изминѣла-та прѣзь пролѣтъ-тж, и  $\eta E$  прѣзь лѣто-то е по-голѣма отъ джгы  $EN$  и  $HE$ ; оттова пролѣтъ-та и лѣто-то сж двѣ врѣмена по-голѣмы на годинж-тж; зачто смѣтатъ:

Отъ пролѣтно-то Равноденствіе до лѣтны-ты повратки	92 д. 22 ч. и 14'
Отъ лѣтны-ты повратки до есенско-то Равноденствіе	93 „ 13 „ „ 34'
Отъ есенско Равноденствіе до зимны повратки	89 „ 16 „ „ 35'
Отъ зимны повратки до пролѣтно Равноденствіе	89 „ 1 „ „ 47'

81. Освѣнь това имана-та разлика въ траяніе-то на годишны-ты врѣмена не происхожда само отъ онѣж въ величинж-тж на двѣ-ты джгы  $EN\epsilon$  и  $E\eta\epsilon$ , обаче отъ сѣществувано-то въ неѣж еллипсоидно движеніе на небесны-ты тѣла, зачтото това движеніе набръзява ставано близо до кѣта; съ такѣвъ начинѣ что една джга  $2^0$  приѣмваны заедно възъ  $EN$  и  $\epsilon\eta$ , ще измине по-скоро по  $HE$ ; и по-полегкж по  $\epsilon\eta$ .