

82. Оттова слѣдува, че пѣть-тъ на Слънце-то не е еднакъвъ и равенъ спорядъ всичкы-ты врѣмена на годинѣ-тѣ, и что удвоение-то на две-ты движенія, на въртене-то и на възврѣтене-то, не вардятъ всякога исто-то сношеніе. Това е най-главна-та причина, отъ коѣто ся случява да става нѣкога пладне по-скоро, и другъ пѣть по-късно. Часовници, на които движеніе-то е еднакво, кога сѣ направени яко добръ, не ся съгласяватъ всякога съ слънчевы-ты показалкы. Врѣмя-то что го показватъ тѣя наричяся срѣдне; явявано-то отъ показалкы-ты е истинно-то врѣмя; разлика-та между двѣ-ты ся наричя равнолѣтіе; най голѣма-та отъ разлики-ты е около 16'.

83. Годишно траяніе. Отъ прѣдказаны-ты става явно, че година-та е врѣмя отъ възврѣтене-то на Земя-тѣ около Слънце-то.

Звѣздобройци-ти различяватъ двѣ години:

А'. Звѣздна година; така ся наричя врѣмя-то, что употрѣблява Земя-та да ся възврѣне до край въ точкѣ-тѣ дѣто е между Слънце-то и сѣщѣ-тѣ звѣздѣ, отъ коѣто си отійде заминѣлѣ-тѣ годинѣ; както отъ  $E$  въ  $\epsilon$  (чрѣт. 13) точкѣ, която е до край между Слънце  $\phi$  и звѣздѣ  $E'''$ : тая година е 365 дни, 6 часове, 9' и 10''.

В'. Година на повраткы-ты или на Равноденствія-та, е изминувано-то врѣмя между две равноденствія или двѣ повраткы, равна съ 365 дни, 5 ч. 48' и 45'', или по-малка отъ другѣ-тѣ 20' и 25''; тя ся наричя и Гражданска година, зачто обще неѣ употрѣбляваме.

84. Тая разлика произлазя отгдѣто точка-та на Равноденствіе-то дохожда малко прѣди Земя-тѣ, излѣзла отъ бѣлѣгъ  $E$ , да ся заврѣне въ истый бѣлѣгъ; това ся наричя прѣдхождане на равноденствія-та. Ако равноденствіе-то е станѣло тѣмъ годинѣ, кога Земя-та бѣше въ  $\epsilon$ , прѣзъ горнѣ годинѣ ще ся случи, Земя-та да е въ  $\gamma$ ; слѣдъ нѣколко годинѣ въ