

Слънце-то става въ по̀-много или въ по̀-малко връ-
мя, сравнецо съ отстояніе-то имъ отъ него. Мер-
курий прави въртене-то си въ 88 дни; Венера, въ
224; Земя-та, въ 365 дни и 6 часове или въ еднж
годинж; Марсъ, въ еднж годинж и 321 день; Юпи-
теръ, въ 11 годинж и 315 дни; Сатурнъ, въ 29
годинж и 164 дни; Уранъ, въ 83 годинж и 52 дена.

58. Пжть-тъ или чръта-та, която описувать Пла-
неты-ты около Слънце-то, не е кръговита, обаче е
като длъгнестъ или стиснжтъ кръгъ; това ся нари-
чя еллиписъ (чрът. 7), на когото голъмый діаметръ
ся наричя голъма Ось, а малкый AA' , малка Ось,
а точка-та на прѣсичваніе-то K , центръ. Слънце-то
не ся нахожда тѣкмо въ центра на тья еллипсы, а
въ еднж точкж възъ голъмж-тж Ось, нареченж Ве-
стж, E' , малко нѣчто отдалеченж отъ центра; това
разстояніе $E K$ да наречемъ Отсрѣднуваніе. Оттова
ся заключава, че Планеты-ты не сж всякога еднакво
отдалечены отъ Слънце-то; обаче нѣкога сж по̀-бли-
зо, нѣкога по̀-далечъ. По̀-малко-то имъ отстояніе
ся наричя Перигеліе, и по̀-голъмо-то Афеліе; а срѣд-
не-то отстояніе е половина-та на сбора отъ две-ты
отстоянія. Само на Земж-тж чръта-та има свое имя,
наречено еклиптика.

Отстоянія на Планеты отъ Слънце.

59. Като приемать какъ сравнително опрѣдленіе
длъжинж-тж на земный діаметръ, да е 2,860 левгы,
намѣрили колко отъ тѣхъ да турятъ на рядъ, еднж
слѣдъ другж, чтоо да ся испълне равно-то количе-
ство за отстояніе-то на всякож Планетж отъ Слън-
це-то. Така спорядъ тоя начинъ на изговорено-то
смѣтнуваніе, Меркурий е отдалеченъ отъ Слънце-то
4,800 діаметры; Венера, 9,600; Земя-та, 12,000
(51); Марсъ, 19,000; Юпитеръ, 65,000; Сатурнъ,
110,000; Уранъ, 242,000. Оттова виждаме, че тья