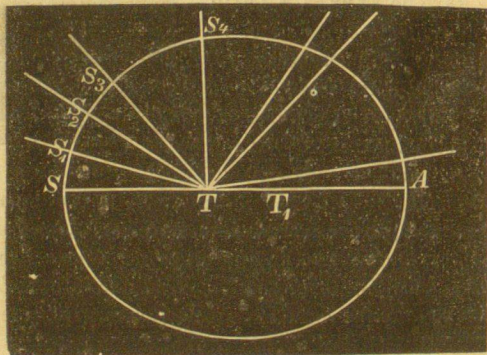


това, ако гипотезата е вѣрна, тогава жгълнитѣ бързини на слънцето трябва да бждѣтъ на право пропорционални на видимыты му диаметри, или отношението между най големѣтъ и най малкѣтъ бързинѣ трябва да бжде равно на отношението между най големыйтъ и най малкийтъ диаметръ; наблюденията сж показали, чевидимытъ диаметри ся измѣняватъ отъ $32'36'' = 1956''$ до $31'31'' = 1891''$; а бързинытъ отъ $1^{\circ}1'10'' = 3670''$ до $57'11'' = 3431''$; тѣй като отношението на първытъ двѣ числа $= 1,03437$; а на вторытъ $= 1,06966$, то заключаваме, че гипотезата не е вѣрна, и слѣд. слънцето ся мърда около земята неравнобѣрно.

59. Истинската фигура на слънчевый пѣтъ може да ся опредѣли тѣй. Нека земемъ произволна точка T (чѣрт. 46) и да рѣчемъ, че

тя означава земѣтъ, а линията ST нека бжде най малкото разстояние на слънцето отъ земѣтъ, въ което слънцето ся намира на 19-й декемврий; по-диръ това нека опредѣлимъ жгълнѣтъ бързинѣ на слънцето отъ 19-й до

Чѣрт. 46.



20-й декемврий и да направимъ при T жгълъ S_1TS , който е равенъ на тѣзи бързина; послѣ сжщо така да отложимъ бързината отъ 20 до 21 и тѣй на т. за цѣла година; ще получимъ редъ линии, по направлението на които ся е намирало слънцето въ времето на годишното си мърданіе. За да ся опредѣлимъ положението на слънцето върху тѣя линии, нека наблюдаваме сѣкы день видимыйтъ му диаметръ, и тогава изъ отношениата на видимытъ диаметри да опредѣлимъ отношението на разстоянията; тѣй, за да означимъ положението на слънцето върху линиятъ TS_4 , трябва на тѣзи