

кое слѣдующе затмѣняване. Напротивъ, ако свѣтлината употребява няколко време за да се распространи, то между исчисленото и наблюдаваното време на някое затмѣняване ще излѣзе разлика, която ще бѣде толкози по голямъ, колкото по надалечъ ся намира въ това време земята отъ Юпитера. За да обяснимъ рѣченото, нека кажемъ, че S (чѣрт. 88) представлява слънцето, TT_1 — земната орбита, II_1 — орбитата на Юпитера, а кръжътъ mn пѣтътъ на спътникътъ, и нека кажемъ, че като забелѣжихме времето въ кое ся затмѣнява спътникътъ, когато земята е была въ T , а Юпитеръ въ I въ сръщѣстояние съ слънцето. ный исчислихме времето на затмѣняванието, което трябва да ся случи въ времето на юпитеровото съединяване съ слънцето, сир. когато земята ще ся намира връхъ орбитѣтъ си въ T_1 , а Юпитеръ въ I_1 , подиръ промеждина отъ време, която лесно ся исчислява, когато знаемъ бързинѣтъ на мърдаването земно и Юпитерово около слънцето. Когато наблюдаваме затмѣнието, ный ще забелѣжимъ, че то ще ся случи покъсно отъ исчисленното на $16' 36''$; наопаки, ако забелѣжимъ времето на затмѣняванието, когато Юпитеръ ся намира въ соединение съ слънцето въ I_1 , и като исчислимъ времето на затмѣняванието за слѣдующето му сръщѣстояние съ слънцето, което ще ся случи, когато земята ся намѣри на пр. въ T_2 , а Юпитеръ въ I_2 , то като наблюдаваме затмѣнието, ще видимъ, че то ще ся случи на $16' 38''$ по рано отъ изброеното. За положеніята на земната, промеждиятъчны между T и T_1 , T_1 и T_2 , исчисленныѣ времена ще ся разминувѣтъ съ наблюдаваныѣ по малко отъ колкото на $16' 36''$,

Чѣрт. 88.

