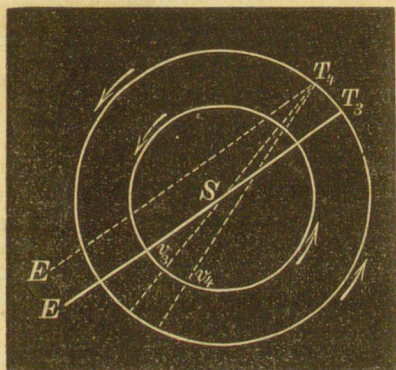


жѣмъ земѣжѣ, отъ колкото слънцето, то слѣдов. тя ще бѣде въ долнето съединение съ слънцето. Нека като ся мине няколко време земята доде въ T_1 , а планетата въ v_1 , като опише джгжѣж vv_1 , по голяма отъ джгжѣж TT_1 , (което и дѣйствително съществува, какъто ще видимъ по нататѣжъ, защото долныѣ планеты ся мърджѣж по бърже отъ земѣжѣ). Изъ T_1 слънцето ще ся види по посокѣж T_1S , а планетата по посокѣж T_1v_1 , сир. намъ ще ся чини, че планетата е отстъпила отъ неподвижнѣж звѣздѣж E на стърнѣжѣж, коя е противна на онажѣж, въ която ся е мърднало слънцето, и слѣд. мърданието ѣ ще бѣде възвратно. При по нататашното си мърдане, планетата ще доде въ такава точка v_2 , на орбитѣжѣж си, щото посокыѣж T_1v_1 и T_2v_2 , по конто ный я виждаме отъ земѣжѣж, ще бѣджѣж паралелны по между си; слѣдов. положението ѣ относително звѣздата E нѣма да ся измѣни, и планетата ще ся чини като че ся е спряла. Ако най послѣ (чѣрт. 77) земята доде въ T_3 , а планетата въ v_3 , то дирнѣжѣжѣж ѣзново ще бѣде въ съединение съ слънцето, нѣ вече въ горнето, защото ще бѣде отъ земѣжѣж по на далечѣж, отъ колкото слънцето. Когато земята доде въ T_4 , а планетата въ v_4 , то планетата ще ся вижда по посокѣжѣж T_4S , и намъ ще ся чини че планетата е отстъпила отъ неподвижнѣж звѣздѣж E въ сжщѣжѣж стърнѣжѣж, кѣкъто и слънцето; сир. въ този случай мърданието ѣ ще бѣде право.

Чѣрт. 77.



102. Сжщо така безъ затруднения ся обяснявѣжѣж сичкыѣж обстоятелства на видимото мърдане на горныѣж планеты. Нека на пр. $MM_1M_2M_3$ (чѣрт. 78) да бѣде орбитата на Марса, TT_1T_2 орбитата на земѣжѣж, S —слънцето. Когато Марсѣж ся намира въ срѣжщѣжѣжѣжѣж съ слънцето, на пр. въ M , то кѣто предполагаѣжѣж, че джгѣжѣж TT_1 , която земята