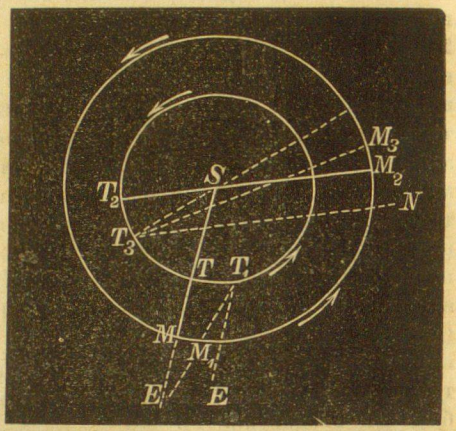
преминува, ще бѫде голяма отъ дѫгѫтѫ MM_1, която въ сѫщото време е преминалъ Марсъ, лесно е да ся забелѣжи, че ако изъ T планетата ся е виждала близо до нѣкоѭ неподвижнѫ звѣздѫ E, то изъ T_1 наблюдателятъ ще ѭ види по посокѫ $T_1 M_1$, че ся уклонява къмъ W отъ линиѭтѫ T_1E, коя е паралелна съ TE, и слѣд. нему ще ся чини че планетата въ това време има *възвратно мърдание.*

Чьрт. 78.



Напротивъ, ако планетата ся намира въ съединение съ слънцето, на пр. въ M_2, то при преминуванието на земѭтѫ изъ T_2 въ T_3, а на планетата изъ M_2 въ M_3, линията $T_3 M_3$ ще ся отклони отъ линиѭтѫ T_3N, коя е паралелна съ T_2M_2, по която наблюдателятъ е видялъ планетѫтѫ изъ M_2, на еднѫ стърнѫ съ линиѭтѫ T_3S, и слѣдов. планетата въ това време тряба да има *право мърдание.* Планетата ще ся чини като че ся е спряла, когато линиитѣ, по които ще ся види тя отъ двѣ мѣста, занимаваны послѣдователно отъ земѭтѫ врьхъ орбитѫтѫ ѝ, ще бѫдѫтъ почти паралелны.

103. ФАЗЫ НА ПЛАНЕТЫТѢ. Справедливостьта на Коперниковото мнѣние, че планетытѣ ся въртѭтъ около слънцето, была подтвьрдена отъ ревностныйть распространитель на учението му, Галилея, който открылъ, че двѣтѣ долны планеты имѫтъ фазы какъто луната *). И наистена, фазытѣ

*) Галилей, като го было страхъ щото нѣкой да не открадне отъ него открыванието на Венеринытѣ фазы, обнародвалъ го въ слѣдѫющѫтѫ анаграммѫ: *Haec immatura a me jam frustra leguntur, o, y;* сир. тѣзы предметы отъ колѣ и безъ успѣхъ сѫмъ гы изслѣдвѫлъ. Нъ като премѣстимъ буквытѣ, кои съста-