

стъ-та на лунния перигей, дѣйствително са удвоила, и Клеро намѣрилъ съ неизразимо очудваніе, че изслѣданіе-то, кое-то той наченжалъ съ цѣль за винаги да унищожи всемирноста на закона на тяготѣніе-то, послужило само за негово-то собственно пораженіе, и за пълно-то и тържествено утвърденіе на този великъ законъ.

До сега, като разглеждахъ мѣсяца и земя-та, иной прѣмахъ, че тѣхни-тѣ орбиты лежатъ въ една и сѫща плоскость — прѣположеніе, кое-то дава голъма простота на служность-та на тѣхни-тѣ движенія. Но това не е тѣй въ природа-та. Мѣсяца обыкаля по орбита, на която плоскость-та е наведена къмъ плоскость-та на еклиптика-та подъ ѣгълъ почти четыре градуса. Въ времето на една-та половина на свое-то странствованіе, мѣсяца са намѣрва надъ плоскость-та на земна-та орбита, а останала-та частъ на пютя му извършива са подъ плоскость-та на еклиптика-та. По този начинъ, при всяко свое обыкаляне, мѣсяца минува прѣзъ еклиптика-та въ двѣ точки, нарѣчени **възли**; тѣзи точки, като са съединятъ съ една права линія, даватъ ни прѣсъченіе-то на плоскость-та на земна-та орбита. Ако да нѣмаше възмущающы влияниа отъ външни причины — линія-та на прѣсъченіе-то, нарѣчена **линія на възели-тѣ**, щъше да остава неподвижна въ небесно-то пространство. Но иной знаемъ, че ти постоянно са колебае и най-послѣ извършива едно пълно обыкаляние. Точна-та величина на това измѣненіе била е прѣдмѣтъ на внимателно изслѣданіе, и законъ-тѣ на нейно-то движеніе, съвършенно проистича отъ закона на тяготѣніе-то. Не само линія-та, по която са прѣсъчата плоскость-та на мѣсячна-та орбита, постоянно са измѣнява, но теорія-та както наблюденія-та опредѣли, че единъ редъ измѣненія съ равна постъпенность са извършила въ ѻгли-тѣ на наклоненіе-то на тѣзи двѣ плоскости. Прѣдѣлы-тѣ сѫ тѣсни, но колебанія-та са продължаватъ непрѣстанио, като правятъ по-сложни и по-сложни относителни-тѣ движенія на тѣзи двѣ забѣлѣтелни небесни тѣла.

При физическо-то изслѣданіе на обыкалянія-та на планетни-тѣ ми-рове съ приложеніе-то закона на тяготѣніе-то, общы-тѣ чѣрти на изслѣданіе-то ставатъ много прости отъ това, дѣто планети-тѣ и спѣктици-тѣ могатъ да са сматрять като сферически тѣла, при кое-то може да са допустне, че всяка-та масса на всяко отъ тѣзи тѣла е стїстена въ една тѣжка материална точка, поставена въ центра имъ. Това прѣдложение, кое-то е вѣрно въ свое-то обширно приложеніе въ теорія-та на планетни-тѣ възмущенія, или даже и въ теорія-та на слънчово-то дѣйствіе върху планети-тѣ, особено върху най-далечни-тѣ отъ него, никакъ неможе да са допустне, щомъ иной преминемъ къмъ критическо-то изслѣданіе на външни видъ на планети-тѣ и къмъ това влияние, кое-то тѣхни-тѣ форми иматъ върху близкни-тѣ имъ спахтици.

Ако земя-та бѣше създадена съ точна сферическа форма и бѣше мѣтната въ своя-та орбита безъ всяко въртѣніе около ось, то нейна-та сферическа форма щъше да си остане безъ всяко чувствително измѣненіе. Но понеже тя бѣже са върти около своя-та ось; то законъ-тѣ на движение-то и на тяготѣніе-то стрѣмятъ нейна-та форма и да я престорятъ отъ точна сфера на сфероидъ, сплюснатъ при полюси-тѣ и испъкнатъ на екватора. Ньютона-та проницателностъ открыла това явленіе като едно не-