

громна орбита, вънъ и далечь отъ орбита-та на Урана. Това ново тѣло, по този начинъ прибавено на наша-та система, на часа ще побърка движението на Урана. Като го накара да отстъпва отъ сълънце-то и да увеличава срѣдният периодъ на обикалянието си. Въ този случай съвъкупността на всички-тѣ вліянія на тъзи нова планета върху Урана ще състави възмущеніето на последнія. По кой начинъ вліяніето на това ново създадено тѣло върху движението на стара-та планета ю могло да открие приблизително-то положение на възмущащото тѣло — не е можно да разумѣятъ даже и тѣзи, които не познаватъ высшата математика. Явно е, че кога-то и двѣ-тѣ планети са намѣрватъ въ съединеніе или на една права линія, която минува прѣзъ тѣхъ и прѣзъ сълънце-то, и да сѫ на една-та страна отъ това свѣтило, явно е, че при таквъзъ съчетаніе новата планета съ най-голѣма сила ю оттѣгли отъ сълънце-то стара-та. Ако да бѣше възможно да са намѣри, въ коя именно точка на своя-та орбита стара-та планета дѣйствително отстъпва на най-голѣмо разстояніе отъ сълънце-то, то тогазъ въ това сѫщо-то направление приблизително щѣше да са намѣрва и възмущащото тѣло. По този начинъ, нѣкакъ виждамъ, че може да са намѣри приблизително едно положение на нова-та планета; и послѣ като са съобразявамъ съ періодическо-то време на обикаляніето ѝ, възможно е да я прослѣдимъ назадъ и напрѣдъ по орбита-та ѝ, като приемемъ тъзи последниятъ за съвършенно крѣгла.

Предложената тукъ задача, разумѣва са, представлява доста можностъ, но тя далечь не представлява всички онѣзи можностъ, съ които французската геометрия бѣла, принуденъ да са бори. Макаръ и не открыта, нова-та планета съществувала, и въ теченіето на много вѣкове тя обикаляла по своята непозната орбита около сълънце-то; влиянието ѝ върху Урана вынаги е дѣйствувало и кога-то били направени наблюдения върху Урана и опредѣлены неговите мѣста, отъ кои-то трѣбalo да са намѣрятъ неговите еллиптически елементи, то излѣзло, че и тѣзи мѣста са намѣрвали въ извѣстна зависимостъ отъ дѣйствието на невидимия възмутител, отъ кое-то и следвало да са заключи, че нѣкоя част отъ негово-то вліяніе скривала са въ орбита-та на Урана. Да са раздѣли правилно всичко-то вліяніе на нова-та планета върху стара-та на двѣ части — на скрито вліяніе и на вліяніе, кое-то произвожда дѣйствително възмущеніе — было необыкновенно трудно, и могло да са достигне само като са приемътъ нѣкоги положителни хипотези. Заобиколенъ отъ всички тѣзи можностъ, Леверрье продължавалъ своята работа и съ таквъзъ искусство располагалъ свои-тѣ аналитически изслѣдованія, що-то надвидалъ всички можностъ. Най-послѣ той обнародовалъ фигура-та на орбита-та на своята въображаема планета, нѣкакъ разстояніе, періода на обикаляніето и даже масса-та на веществото, кое-то са съдържа въ нея.

Тѣзи важни нѣща били съобщени на Французска-та Академія на Науки-тѣ на 31 Августа 1846 год. На 18-то число на слѣдующия мѣсяцъ Леверрье писалъ на приятеля си, Г. Галле, въ Берлинъ, като го молилъ да насочи телескопа си къмъ онѣзи точка на небе-то, въ която спомѣдъ исчислението, трѣбalo да са намѣрва предполагаемата планета. Просбата била на часа испытана, и въ първия вечеръ на наблюдението бѣла открита една звѣзда отъ осма величина, която очевидно, бѣла гостини-