

дователи-тѣ на Коперника могли само да отговаряять, че всичко това е върно, но заключението е лъжливо. Небесната полюсъ действително обыкала по реченията крива линія, но разстоянието на сфера-та на неподвижните звѣзды толкозъ е голѣмо, що-то еллипсисъ съ 200.000,000 мили диаметъ, обръща са въ невидима точка!

Триста години са изминjли отъ началото на тѣзи препирни. Борбата била продължителна и ожесточена. Умътъ, спънжътъ въ едно място, обръщалъ дѣятелността си на друго: като не сполучавъ съ единъ способъ на изслѣданіето, той измыслилъ други, и по този начинъ слѣдъ непрѣстанна борба въ теченіе на три дълги столѣтія, най-послѣ въстържествувалъ. Фактовете са разяснили, истината на велика-та теорія на Коперника са оправдала и утвърдила, точността на тѣзи невѣроятни положенія са доказала по най-ясенъ начинъ.

Понеже това изслѣданіе ясно и прѣкрасно представлява постыпенниятѣ успѣхи на человѣческия умъ, то не ще бѫдатъ тута излишни нѣкои подробности за различните опитвания, кои-то били направени съ цѣль да са рѣши задачата за паралакса на неподвижните звѣзды. Дѣйствително, разстоянието на най-близка-та до насъ неподвижна звѣзда ще служи за единица, съ коя-то ний ще мѣримъ несмѣтните мирове и системи, отъ кои-то смы забыколены, и отъ вѣрността на тѣзи единица ще зависи вѣрността на измѣренія-та, къмъ кои-то ний скоро ще пристъпимъ.

Кога-то опитваніето да са получи нѣкой параллактически жгълъ, съ основна линія 8000 мили дълга, останало безъ успѣхъ, тогаъ земята била употребена да принесе наблюдателя отъ първо-то място на наблюденіето на разстояние 190.000,000 мили, тамъ той да исправи телескопа си и да насочи втора зрителна заря къмъ сѫща-та далечна звѣзда, съ надѣжда, че ще намѣри единъ параллактически жгълъ съ таквъзъ огромно основание.

Позволете ми да ви изложжъ свойство-то на това изслѣданіе. Въобразете си, че отъ срѣда-та на едно равнище една твърда гранитна скала, джлбоко и неподвижно тънжла въ земя-та, издигната глава-та си високо надъ мѣглы-тѣ и нечистоты-тѣ, кои-то плаватъ низко въ воздуха. Като възлѣза на върха на тѣзи скала, астронома обсича нѣкой грубъ върхъ въ видъ на единъ вертикаленъ стъблъ и като закрѣпява на него металлически прѣчки, той закрѣпи на тѣхъ телескопа си. Този инструментъ има величина и сила съразмѣрни съ велика-та цѣль, за достиженіето на коя-то той е прѣназначенъ. Като го поставяте въ таквъзъ положение, що-то ось-та му да бѫде съвършено вертикална, заячаватъ го и го заливатъ съ витла и желѣзни прѣчки у твърда-та скала — свръзки, които ще го държатъ много години закрѣпенъ и неподвиженъ, както е неподвижно скалистото му основание.

Здѣ даде по-съвършена точностъ на труда си, астронома туря въ фокуса на очно-то стъкло двѣ нишки направени отъ паяжина, кои-то сѫ почти математически тѣнки, кои-то, като са прѣсичатъ подъ правы жгълъ, образуватъ една точка, коя-то съ много голѣма точностъ съвпада съ ось-та на телескопа. Тѣзи линии са закрѣпяватъ неподвижно на свои-тѣ мяста