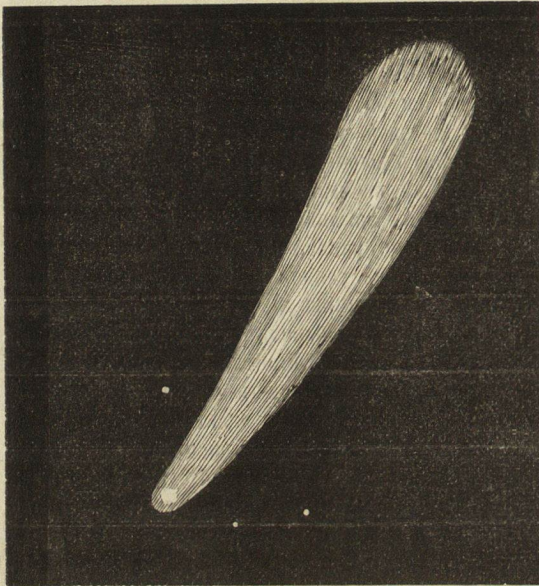


еклиптика-та, и като са спущала надолу съ извънредна скоростъ, по направленіе почти перпендикулярно къмъ тѣзи плоскостъ, показвало са, че тя са устрѣмила по таквоязъ направленіе, що-то трѣбало непременно да падне право на слънце-то. Обаче това са не случило. Като уголтмѣявала скоростъ-та си колко-то повече са приближавала къмъ слънце-то, тя са прѣнесла около това тѣло съ скоростъ 1.000,000 мили въ часъ, като приближила повърхность-та на това свѣтило до една шеста часть отъ слънчова радиусъ. Слѣдъ това тя наченѣла да са отдалечава, като отгѣталъ отъ себе си свѣтлива ивица, коя-то са простирала на огромно разстояніе 100.000,000 мили. Почти съ скоростъ-та на мысль-та тя са отдалечила отъ слънце-то и постыенно са изгубвала въ далечны-тѣ области на про-



Комета-та на 1680 г

странство-то, отъ дѣто дошла и тогазы вече са не видѣла. Таквизъ были общы-тѣ характеристическы чърты на това тѣло, върху бързо-то движение на кое-то Ньютонъ са опыталъ да приложи закона $\frac{1}{r^2}$ на всемірно-то тяготѣніе.

Положенія-та на тѣзи комета были забѣлѣжены съ всичка-та точность, каква-то позволявали тогашни-тѣ инструменти, и намѣрило са, че може да са построи таквази параболическа крива линия, която показва всичгы-тѣ мѣста на комета-та. Голѣмыя эксцентриситетъ на нейна-та орбита и огромныя періодъ на нейно-то обыкалянія, кой-то възлѣзва близо до шестотинъ го-

дини, придавали на тѣзи комета голѣмъ интересъ; но въ сжщо-то време я правили несгоденъ прѣдмѣтъ за аналитическы изслѣдванія. Великый Англійскый астрономъ Халлій, изучавалъ я съ голѣмо вниманіе, и съ строго-то приложеніе на Ньютонова-та теорія; той достигналъ съвършенно удовлетворителны резултаты, поне до толкозъ, до колко-то обстоятелства-та на само-то явленіе давали възможность.

За щастіе, въ 1682 год., появила са друга комета, на изученіе-то на коя-то Халлій са предаль съ ревность и успѣхъ, кой-то свързали негово-то име съ това забѣлѣжително тѣло. Предѣлы-тѣ на наше-то съчиненіе недопущатъ да изложимъ на пространно исторія-та и теорія-та на кометы-тѣ; и за това азъ прѣдлагамъ да са разгледа само тѣзи комета до толкозъ подробно, до колко-то е необходимо, за да са даде нѣкое по-