

це-то, и сѣнка-та и` ся простира до Земѣ-тѣ. Въ вторый случай на-противъ, Земѣ-та е въ перигелие, а Луна-та въ афелие; Слънце-то ся вижда по`-голѣмо а Луна-та по`-малка, затова тя не може да за-сѣнчи изъ цѣло блюдо-то на Слънце-то, обаче негово-то блюдо ся искрайщва на около, и изображава едно свѣтликаво колело: това е колелато затуляваніе.

З'. Звѣзды и распространеніе на Вселеннѣжѣ.

99. Названы-ты неподвижны звѣзды наричатся така, зашто ся не видять намъ, сравняваны по между, че промѣнявать мѣсто (4). Тѣхный брой е безчестень. Съ просто око катоглядаме не можемъ съзрѣмъ освѣнь около до двѣ хиляды; обаче кога гядаме съ добры телескопы въ разстояніе-то на нѣколко стѣпове открываеме толко си, чтото можемъ прѣдположимъ, че въ всичко-то пространство на небо-то щяме видемъ 75 мил. звѣзды. Звѣздобройци-ти гы различивать отъ свѣтлость-тѣ имъ и гы дѣлятъ на звѣзды 1, 2, 3, 4, 5, 6, 7, и 8 голѣминѣ. Притова още ся съгядвать въ продлженіе-то на небо-то много бѣлѣци възбѣлизнявы, които наричатъ тѣмлявы звѣзды; и нѣкой сѣ купове отъ малкы звѣзды натрупаны единъ до другъ яко близо. Нареченый Млѣчный пѣтъ (кумово-то сѣно), сирѣчь, оный безрядень рѣмькъ възбѣлый, вижданъ что опасва изъ около небо-то какъ поясъ, сѣ купове отъ много звѣзды тѣмлявы.

100. Нека прѣдположимъ (чрѣт. 18) что ся намираме на еднѣ полянѣ въ τ , отгдѣто да гядаме десять левгы далечъ высокы-ты звѣнилници на прѣквы-ты отъ две села $E \epsilon'$. Тѣя звѣнилници щѣтъ ся покажѣтъ намъ да сѣ близо една до другъ; а колкото приближаваме до тѣхъ, раздалечъ-тѣ дѣто раздѣля еднѣ звѣнилницѣ отъ другѣ, ще ся вижда