

намъ по`-голѣмъ, и умножаяваніе-то на тоя раздалечь ще е сравненъ съ пѣтя, по когото врьвимъ кога приближаваме камъ села-та. Ако прѣмѣстваніе-то ни отгорѣ по тоя пѣть е най-малко, една нога да речемъ, т. е. едно отъ 140,000 на цѣлый раздалечь, явно е что и взаимный раздадечь на точки $E \epsilon'$ ще е най-малкъ и нечувствителенъ намъ; ако пакъ наше-то прѣмѣстваніе бѣше бескрайно малко, както една линія отъ прѣсть (едно 20,000,000) отдалеченіе-то на точки-ты взаимно ще е сѣще така бескрайно малко. Сега да намѣстимъ въ истѣ-тѣ чрѣтѣ други прѣдмѣты. Нека си наумимъ, че двѣ-ты точки $E \epsilon'$ сѣ на двѣ неподвижны звѣзды, и τ да е положеніе-то на Земѣ-тѣ въ единъ отъ крайове-ты на чрѣтѣ-тѣ и $\tau \tau'$. Тая чрѣта има діаметръ 68,000,000 левгы (66); кога Земя-та е въ τ , ще ся намѣри 68,000,000 по`-близо до звѣзды-ты $E \epsilon'$ или кога ся нахожда при τ' ; слѣдователно изъ по между раздалечь-тѣ на двѣ-ты звѣзды ще ся покаже по`-голѣмъ, освѣнь само ако діаметръ $\tau \tau'$ е бескрайно малкъ колкото спротивъ линіи-ты и отстоянія-та $\tau E'$, $\tau \epsilon'$; и така е на истинѣ дѣло-то. Зачто, ако при τ намираме что звѣзды-ты $E \epsilon'$ сѣ отдалечены изъ между 2^0 , по τ' ся намира пакъ отстояніе-то имъ тѣкмо сѣще-то. От това ся заключава, че линія $\tau \tau'$ е бескрайно малка колкото спротивъ τE , $\tau \epsilon'$, или съ други рѣчи, че 68,000,000 левгы сѣ една точка само сравняваны съ отстояніе-то на звѣзды-ты отъ насъ. Ако разлика-та бѣше само половина секунда, тѣя звѣзды щѣтъ сѣ отдалечены отъ насъ 430,000 пѣти повече нежели Слънце-то, сир. 30 диліоны левгы. Обаче тая разлика не е нито половина секунда; доклемъ отстояніе-то имъ е още по`-голѣмо.

101. За тѣхъ причинѣ и два-та полюса на Земѣ-тѣ, коѣ-годѣ странѣ и да има тя на чрѣтѣ-тѣ си, сочѣтъ всякога камъ исты-ты точки на небо-то. На-истинѣ, ако спорядъ точкѣ τ (чрѣт. 19) земный