

ніж $H\Gamma$, съ такъвъ начинъ что то сѣнка-та ΣO не може падне отгорѣ на Землї-тѣ Γ , и Σ пакъ е малко по'-горѣ надъ Γ , така что то сѣнка-та $\Gamma O'$ на Землї-тѣ не може стигне Лунлї-тѣ. Даклемъ затулванія-та не могжть станжть, освѣнь въ случаѣ, по който Луна-та, въ чиаса на съединеніе-то или на противостояніе-то, находдася по истѣ-тѣ чрьтѣ на Землї-тѣ, сир, въ единѣ отъ двѣ-ты точки наречены вѣзле, дѣто чрьта-та и ся прѣсачя отъ землї-тѣ; затова и тая чрьта ся е нарекла еклиптика. Нѣкога ся срѣща тоя случаѣ, зачтото тыя вѣзле ся движжть задишкомъ отъ западъ камъ вѣстокъ по еклиптицѣ-тѣ, съ такъвъ начинъ что съединеніе-то или противостояніе-то ся случявать нѣкога по чиаса, кога Луна-та ся случи да ся намѣри въ единѣ отъ речены-ты вѣзле, и тога си става затулваніе. Движеніе-то задишкомъ на вѣзле-ты ся изврьшева въ 223 лунны періоды или въ 18 годинъ и 10 дни; тогася ся заврьщать пакъ на сѫще-то положеніе колко-то спротивъ Землї-тѣ и спротивъ Слѣнце-то; това наричять крѣгъ луны.

98. Лунны-ты затулванія сѫ плѣны и неплѣны: плѣны быватъ, кога Луна-та ся затулва изъ цѣло отъ землї-тѣ сѣнкѣ, която, въ отстояніе-то дѣто ся намира тоя стажникъ, е около $2 \frac{1}{2}$ пѣти по'-широкка отъ діаметра му; неплѣны пакъ, кога една чашть отъ Лунлї-тѣ ся случява да испадне вхтрѣ въ издѣлъготѣснлї-тѣ сѣнкѣ на Землї-тѣ (чрѣт. 17).

Слѣнчевы-ты затулванія сѫ и тыя: плѣны, неплѣны и колелаты. Плѣны-ты и колелаты-ты ся случявать, кога Земля-та, Луна-та, и Слѣнце-то стоять вѣзъ истѣ-тѣ линії, обаче съ тѣж разликѣ, че въ првый случаѣ Луна-та е въ перигеліе (87) и Земля-та въ афеліе (58). Тога съ Слѣнце-то ся вижда по'-малко като е вече по'-далечь, а Луна-та по'-голѣмѣ, пакъ по'-близо до насъ; слѣдѣ това тя може пропаднувана да засѣнчи всичко-то блюдо на Слѣн-