

въ започенваніето на затменіето му.

*Забълъжка.* — Ако отдалъчението на луната не е толко значително, ако земното кълбо да ся гуди на полюсната височина на това отдалеченіе, трѣбва да извадим колелцето на часоветѣ, и слѣдователно да ся служиме съсь ржкамъ; сирѣчь: нѣка положиме, че започенваніето на едно лунно затмѣніе за Нюринбергъ да бжде на 6 ч. 55 м. слѣдъ пладня. Разликата между това врѣме и полунощъ е 5 ч. 7 м. Това число дава разликата на Нюринбергскія полуденникъ, и на полуденника на онова мѣсто, дѣто е сега полунощъ на врѣме. Понеже тѣзи разлика отъ Полуденника трѣба да я имаме на градуси, то заключаваме по трѣйно правило:

1 ч. дава  $15^{\circ}$  колко градуси даватъ 5 ч. 7 м.

По този начинъ намѣрваме  $76^{\circ} 15'$ , тия ги прилагаме на дължината отъ Нюринбергъ, която има  $23^{\circ} 44'$ . Суммата  $105^{\circ} 29'$ . търсиме по Екватора на земното кълбо и доносваме този градусъ подъ Полуденника, на тосъ начинъ полукълбото, което ся намѣрва надъ горизонта и е дигнато спорѣдъ полюсната височина, прѣдставлява странитѣ и мѣстата, дѣто започенваніето на лунното затмѣніе ся вижда.

Най-послѣ 6) доносваме знака на мѣстото на горнята повърхность, за което е познато врѣмето на лунното затмѣніе, пакъ подъ Полуденника; а пжкъ показалеца на сръдѣта на затмѣніето, и завър-