

и за всъки 2 часа отъ деня, ще откриемъ, че то е най-голъмо презъ месецъ ноемврий, когато достига до 16 минути. При това ще видимъ, че уравнението *) има предъ себе си знакъ, което означава, че тръбва да се извади алгебрически отъ показанията на хронометъра (който показва сръдно време) за да получимъ истинското или слънчево време. Другия максимумъ на уравнението на времето е презъ февруари, само че съ обратенъ знакъ. Тогава то достига до 14 минути съ знакъ —, което значи, че тръбва да се прибави къмъ показанията на хранометъра, за да получимъ истинското или слънчево време. Понеже тази разлика отъ време, прибавена къмъ едно отъ времената го прави равно на другото, носи името **уравнение на времето**. Обикновено то се прибавя къмъ **истинското време** съ знака, който е даденъ въ алманаха.

Ясно е, че ако не съществуваше наклонението на Еклиптиката къмъ Екватора и ако скоростта на въртението на земята по всички части на нейната орбита бъше абсолютно равномърна, не би съществувало и уравнение на времето. Въ такъвъ случай слънцето би идвало на меридиана точно по обядъ, както на четирийтъхъ дати, споменати по-горе.

Отъ година на година, **уравнението на времето** е предметъ на една бавна прогресивна промънба, но тукъ ние не ще се вдълбочаваме до толкова. То ни е дадено готово отъ астрономите въ специални книги, наречени **морски алманаси**, отъ където моряците се ползватъ.

Говорихме вече за склонението, което е небесния еквивалентъ на ширината. Небесния екви-

*) Въ новите алманаси вместо уравнението на времето се дава величината $E=12-(Eq.)$, където Eq е уравнение на времето съ своя знакъ.