

СП5-039 Страница 1/2

† (известные, мы будем находить неизвестные)

$$x_2 = \cos 56^\circ \cdot 228$$

$$x_\delta = \cos 61^\circ \cdot 613$$

$$x_E = \cos 64^\circ \cdot 442$$

$$y_2 = \cos 10^\circ \cdot 228$$

$$y_\delta = \cos 44^\circ \cdot 613$$

$$y_E = \cos 29^\circ \cdot 442$$

$$z_2 = \sin 56^\circ \cdot 228$$

$$z_\delta = \sin 61^\circ \cdot 613$$

$$z_E = \sin 64^\circ \cdot 442$$

$$x_\beta = \cos 59^\circ \cdot 54$$

$$x_\delta = \cos 66^\circ \cdot 99$$

$$x_{cen} = \cos 61^\circ \cdot 4$$

$$y_\beta = \cos 2^\circ \cdot 54$$

$$y_\delta = \cos 22^\circ \cdot 99$$

$$y_{cen} = \cos 220^\circ \cdot 4$$

$$z_\beta = \sin 59^\circ \cdot 54$$

$$z_\delta = \sin 60^\circ \cdot 99$$

$$z_{cen} = -\sin 61^\circ \cdot 4$$

Последовать это без калькулятора довольно проблематично, только примерно,

например: $\cos 56^\circ \approx \cos 60^\circ = \frac{1}{2}$

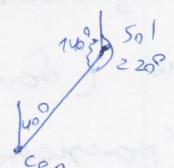
$\cos 59^\circ \approx$

$$\cos 14^\circ \approx \cos 15^\circ = \cos(45^\circ - 30^\circ) = \cos 45^\circ \cdot \cos 30^\circ + \sin 45^\circ \cdot \sin 30^\circ$$

$$\sqrt{\frac{1}{2}} \cdot \frac{\sqrt{3}}{2} + \sqrt{\frac{1}{2}} \cdot \frac{1}{2}$$

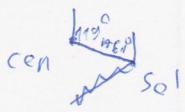
Однако после начального приближенного вычисления мы можем угадать или предположить координаты звёзд, а следовательно не можем построить достаточно верно положение Солнца. Но предположим, что мы находим все точные координаты. Тогда система центр координат & Cen (согласно новому сис. коорг.). $\Rightarrow x_{21} = \cos 56^\circ \cdot 228 - \cos 61^\circ \cdot 4 = x_2 - x_{cen}$
~~тогда~~ $y_{21} = y_2 - y_{cen}$
 $z_{21} = z_2 - z_{cen}$ Составившим то же самое.

III



Типичное звезд. Sol относ. &Cen

40°



Склонение Sol относ. &Cen

119°

$$x_{sol} = \cos 119^\circ \cdot 4$$

$$y_{sol} = \cos 40^\circ \cdot 4$$

$$z_{sol} = \sin 119^\circ \cdot 4$$



Теперь нужно нанести звезд. и склонение звезд звёзд син.

& Cen.

Sol, S

V_α, V_ρ

СП8-039 Справочник 2/2

$$\sin S_2 = \frac{z_{d1}}{\sqrt{z_{d1}^2 + x_{d1}^2}}$$

$$\sin S_\beta = \frac{z_{\beta 1}}{\sqrt{z_{\beta 1}^2 + x_{\beta 1}^2}}$$

$$\sin V_\beta = \frac{y_{\beta 1}}{\sqrt{y_{\beta 1}^2 + x_{\beta 1}^2}}$$

Однако же мы узели sin угрей, из них може унит получимо можно
многко пучинено, однако при использовании генератора мы можем
узнат и можно узели тоное расположение Солнца отм. основного
звёзды π . (я какими совсем не вспомнил первое задание, зато
~~и наше~~ ^{наши} ~~всё~~ ^{в галактике} координаты звёзды и даже норм наше унит)

Теперь вернемся к яркости Солнца (хотя я до этого ничего
про неё не говорил). Солнце - очень яркая звезда, самой яркой,
а звезды Кассиопеи ярки на расстоянии в 228, 54, 613 св. лет.

Расстояние от π Cen ~~от~~ до звёзды (приведённое) отличается
от расстояния от Sol до неё же звёзды не более чем на
4 св. года (сумма веков) \Rightarrow их яркость на небе изменился
не сильно ~~и Солнце~~. До Солнца не есть малое расстояние,
но это недалеко. Поэтому ~~здесь это нечто~~ это будем
меньше на 3, не на 4 несле (больше всего в 4).

II (должно быть другое решение, но его
не будем)