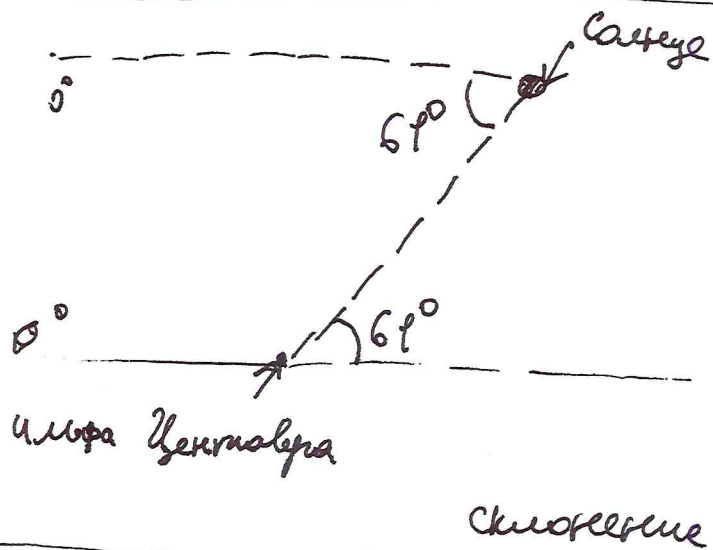


Для начала определим координаты Саяна на небе Альфы Центавра. П.к. для нас она находится на склонении -61° , то для Альфы Центавра мы будем находиться на склонении $[61^\circ]$ (в противоположной точке). Для прямого восхождения тоже самое, ~~тоже~~ $\Rightarrow$ мы будем находиться относительно Альфы Центавра на прямом восхождении $[40^\circ]$ ($220 - 180 = 40^\circ$).



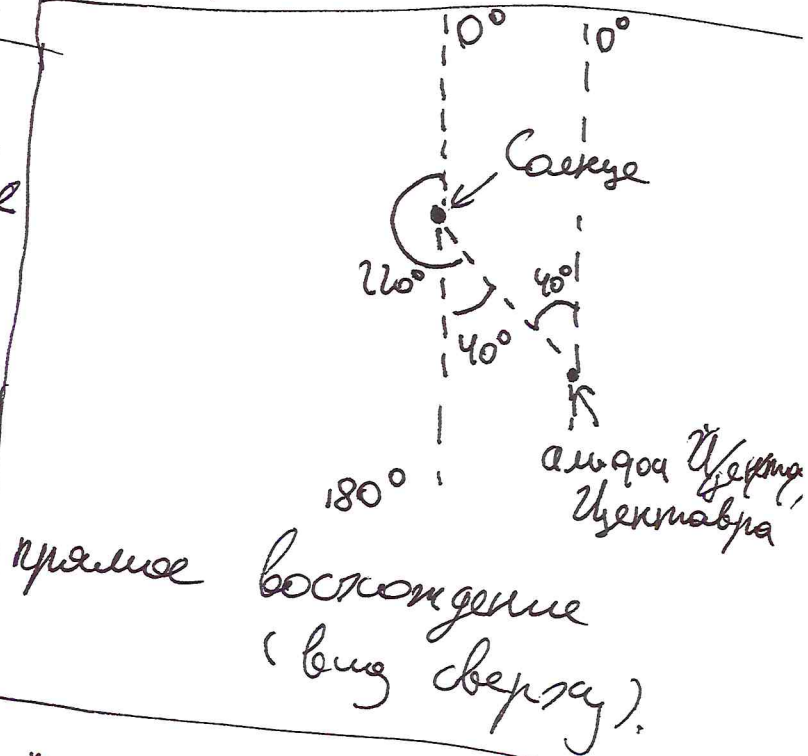
Теперь оценим её яркость. Мы знаем, что расстояние до неё — 4 св. года, или 1,26 Пк (т.к. в одну секунду свет проходит 300 000 км). $\log 1,26 \approx \log 1 \Rightarrow$

$\log 1,26 \approx \log 1 \Rightarrow$

П.к. абсолютная звёздная величина Саяна $= 4,8^m$, то с Альфы Центавра мы видим её со звёздной величиной $-0,2^m$, т.к.

$M - m = 5 - 5 \lg R, R = 1,26 \text{ Пк}, \Rightarrow 5 - 5 \lg R \approx 5$, т.к. $\log 1,26 \approx \log 1 \approx 0$

$5 - 0,2 = 5, \Rightarrow 4,8 (M) - m = 5; \quad m = 4,8 - 5 = -0,2^m$. 1. лист



Теперь рассмотрим остальные звёзды. Сред-
них у 3-х расстояния больше 200 в. лет, поэтому
расстоянием в световых годах можно пренебречь.
Относительно 100 в. лет и тоже мало, $\Rightarrow$ можно
пренебречь эти, при чём звёзды каскадены почти
напрямую с алодром Центавра если смотреть с
Земли. Расстояние до β Кассиопеи = 54 в. года,
но по сложности она почти равна алкадскому, если
смотреть с алодром Центавра. По прямой восход-
жению разница большая (и 40° и 2°), но ошибка всё
равно будет ~~большая~~ меньше ~~около~~ $0,1^\circ$, $\Rightarrow$ этим тоже
можно пренебречь. Значит, ~~сложные~~ координаты
солнца будут 40° по прямой восхождению и
 61° по сложности, а координаты звёзд Кассиопеи почти
не изменяются. (см. указание на стр. 3).

17
7011-28

ε
γ
δ
β

0° 360° 345° 315° 285° 255° 225° 195° 165° 135° 105° 75° 45° 15°

+ - course
- - 3be3ya Kaccu
neu

3 suchy

110° 90° 80° 70° 60° 50° 40° 30° 20° 10° 0° -10° -20° -30° -40° -50° -60° -70° -80° -90°