

Расстояние между Солнцем и α Cen
 (4 в. 2) \ll раст. между Солнцем и звездами
 Кассиопеи (зв. К) \rightarrow (min 54 в. 2)

$\Rightarrow d_{Cen}$ и Солнце можно считать одной точкой \Rightarrow координаты зв. К на Солнце \approx координатам зв. К на α Cen, ~~на небе~~ α Cen
 на небе α Cen, определим его координаты δ

δ - склонение
 α - прямое восх
 на небе α Cen Солнце противоположно α Cen на небе Солнца.
 $\delta_{\alpha Cen} = -61^\circ \Rightarrow \delta_{Cen} = 61^\circ, \alpha_{Cen} = 220^\circ = 180 + 40 \Rightarrow \alpha_{Cen} = 40^\circ$

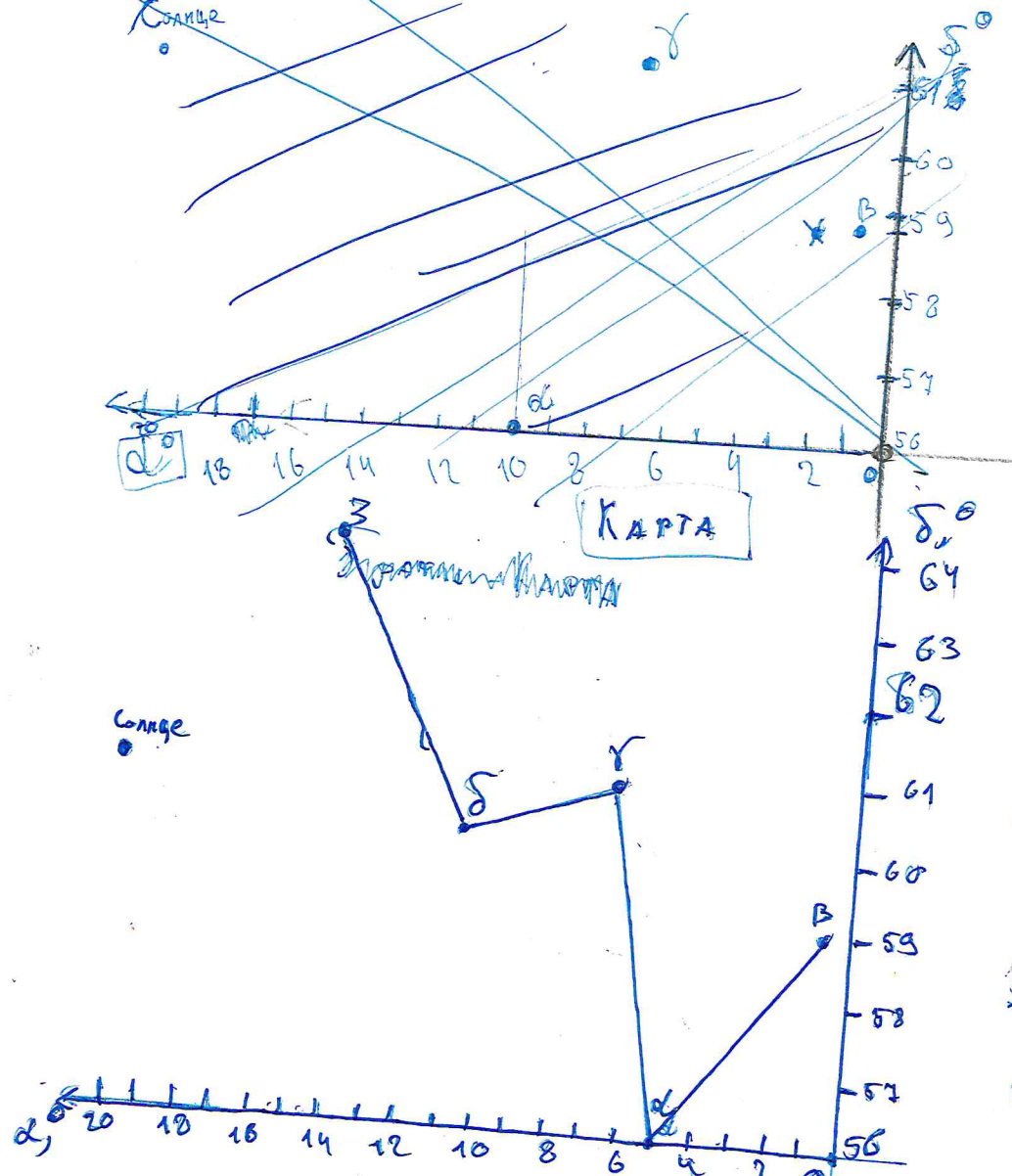
СОСТАВИМ ТАБЛИЦУ КООРДИНАТ

звезда	α	δ	$d \cdot \cos \delta$
Солнце	40°	64°	20°
α Cas	10°	56°	5°
β Cas	20°	59°	7°
γ Cas	140°	64°	11°
δ Cas	22°	60°	$14,5^\circ$
ϵ Cas	290°	64°	

Звезд α Cen \rightarrow Т.К. НА СФЕРЕ α $d \rightarrow$ малый радиус
 ТЕПЕРЬ НАРИСУЕМ РАСПОЛОЖЕНИЕ ЭТИХ ЗВЕЗД α Cen \rightarrow
 $\cos 60 = \frac{1}{2}$, а $\delta \approx 60^\circ$, убав.

А01-22

СТР 2 из 2



Посчитаем звезду
 величину у Солнца
 $d_{\text{Сол}} \mid d_{\text{Сол}} -$
 - двойная звезда из двух
 КОМПОНЕНТ, типа CoHLLA
 $\frac{E_{\text{дСол}}}{E_{\text{Сол}}} = 2$, т.к. γ -одина
 ковое $m_{\text{дСол}} = -0,3$

если $\frac{E_1}{E_0} \approx 2,5$, то $m_1 - m_0 =$
 $= -1^m$
 $m_{\text{дСол}} - m_{\text{Сол}} = -1^m$
 $\Rightarrow m_{\text{Сол}} \approx -0,3 + 1 =$
 $= 0,7^m$, а.т.д.

зв. к γ голубовато, то их
 зв. вел практически не

изменилась и осталась $\approx 2^m \Rightarrow$
 Солнце будет первой по яркости