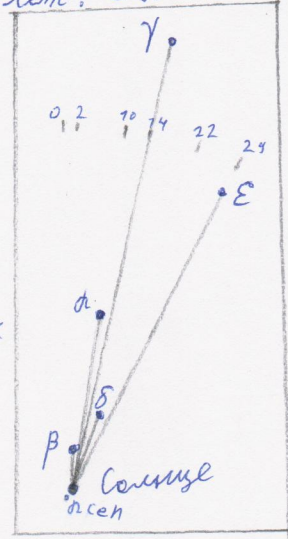


Для начала нарисуем расположение звезд без учета склонения.
 Масштаб: в 1 см 100 св. лет. С α Cen такой масштаб изображать трудно, нам должно быть $\approx 0,4$ мм

Теперь можно создать систему координат для α Cen и записать пр. восхождения для ост. звезд, взяв за 0° точку с цифрой 0 на рисунке т.е. α Cen довольно близко к Солнцу



α Cas	71°
β Cas	9°
γ Cas	74°
δ Cas	23°
ϵ Cas	28°
Солнце	34°

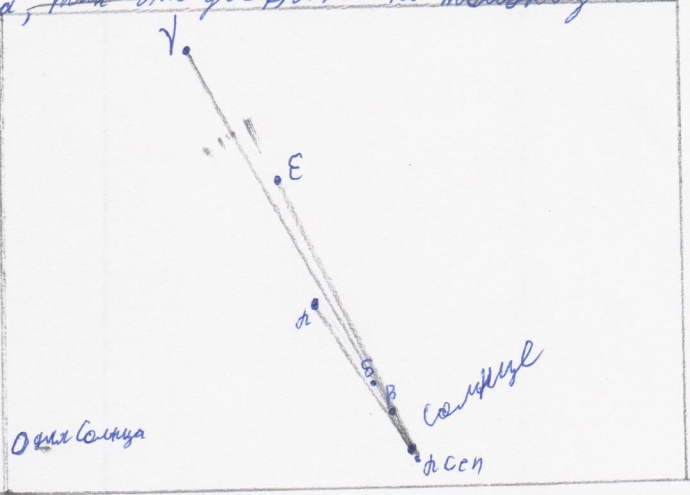
Можно заметить, что из-за близости α Cen к Солнцу, координаты звезд Cas не сильно изменились.

~~Теперь займемся склонением. С ним всё просто: можно просто прибавить к пр. долготу склонения 67° . Система координат будет отличаться~~

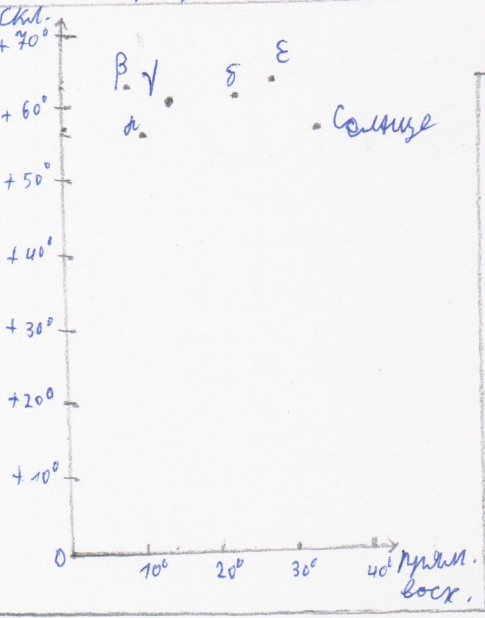
Теперь разберемся со склонением. Нарисуем расположение Солнца, звезд Cas и α Cen без учета пр. восх. Здесь с координатами будет то же, что и в предыдущем случае — они почти не будут расходиться с коорд. от Солнца, так что достаточно только записать коорд. Солнца 57°

α Cas	56°
β Cas	62°
γ Cas	60°
δ Cas	67°
ϵ Cas	63°
Солнце	57°

Все коорд. положительные



Теперь по этим данным можно нарисовать изображение с учетом обеих координат:



Масштаб — 1 мм = 1° . Остается понять порядок яркости Солнца в Cas. Во первых, Солнце ближе всего к α Cen. Во вторых, в Кассиопее нет очень ярких звезд. Из этого следует, что Солнце скорее всего будет ярче любой звезды Cas \Rightarrow Оно станет α Cas

