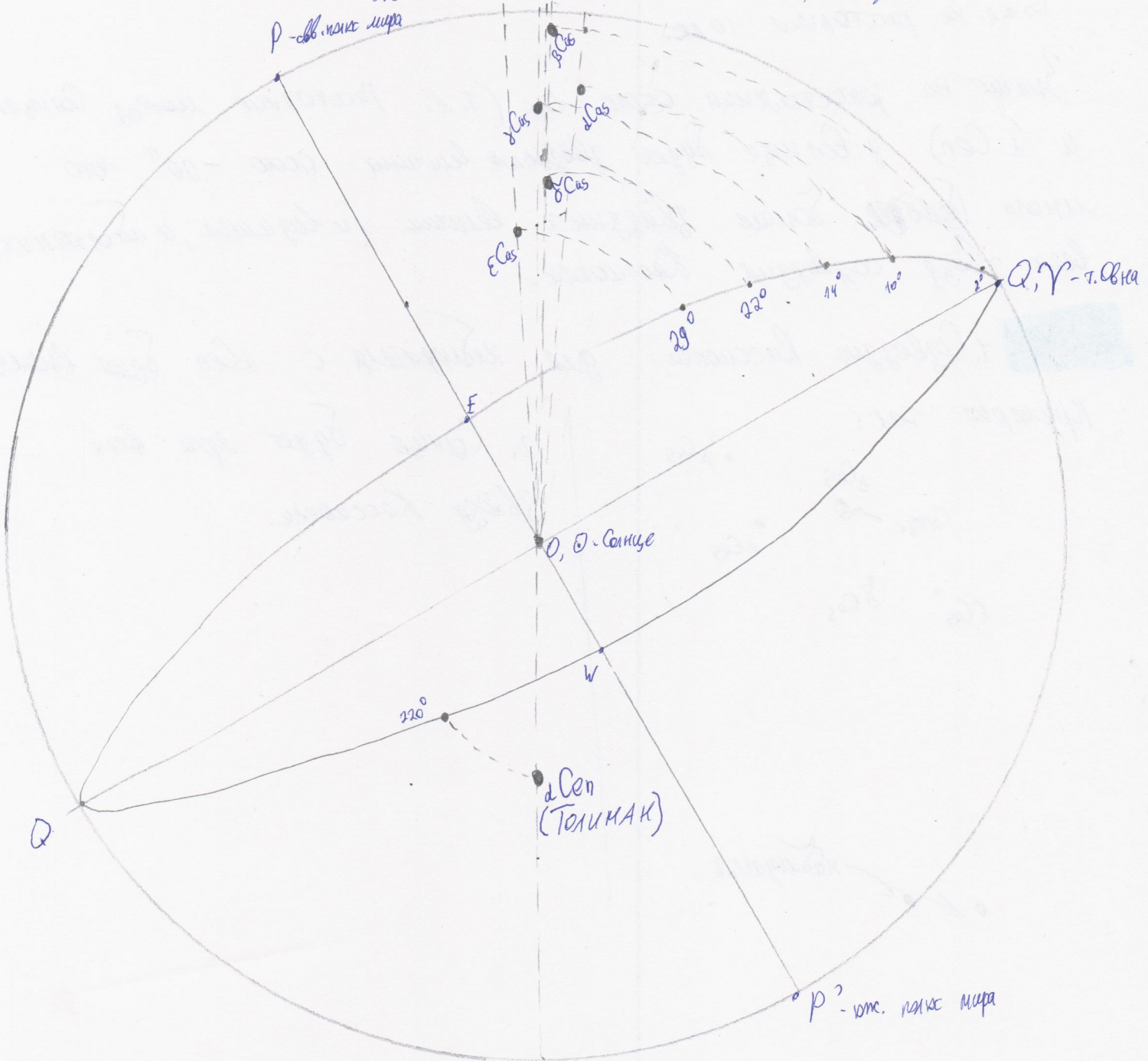


# СПБ-065.

1. Для начала изобразим положение звёзд  $\alpha Cas$ ,  $\beta Cas$ ,  $\gamma Cas$ ,  $\delta Cas$ ,  $\epsilon Cas$  и  $\delta Cen$  для наблюдателя вблизи Солнца (т.е. наблюдателя на Земле). Нарисован положение звёзд для точки  $\delta Cen$  ( $\gamma$ ) в ~~вершине~~ ~~кулиминации~~ (т.е. в точке  $Q$ ). Поскольку расстояние между Солнцем и Землёй много меньше других расстояний, им можно пренебречь



Проведя прямую через  $\alpha$  Cen и Солнце можно увидеть, что ось для наблюдателя с  $\alpha$  Cen будет примерно совпадать с  $\gamma$  Cas.

Это также можно понять по таблице: у  $\alpha$  Cen и  $\gamma$  Cas противоположные склонения, поэтому они лежат на одной прямой с Солнцем.

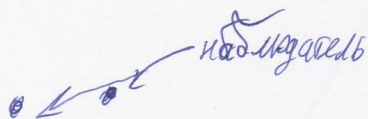
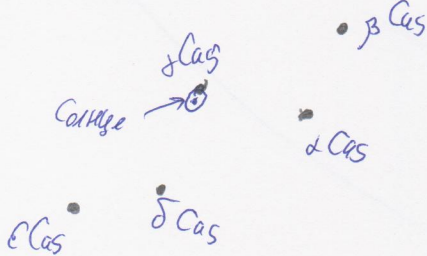
2. Заметим, что видимая звездная величина Солнца  $-27^m,8$ , а абсолютная  $+4^m,8$ .

↳ т.е. на расстоянии 10 пк.

Значит на расстоянии около так (т.е. расстояние между Солнцем и  $\alpha$  Cen) у наблюдателя будет звездная величина около  $-20^m$ , что много ~~больше~~ больше звездной величины (и видимая, и абсолютная) всех звезд созвездия Кассиопеи.

**Ответ:** 1. Созвездие Кассиопеи для наблюдателя с  $\alpha$  Cen будет выглядеть

примерно так:



2. Солнце будет ярче всех звезд Кассиопеи.