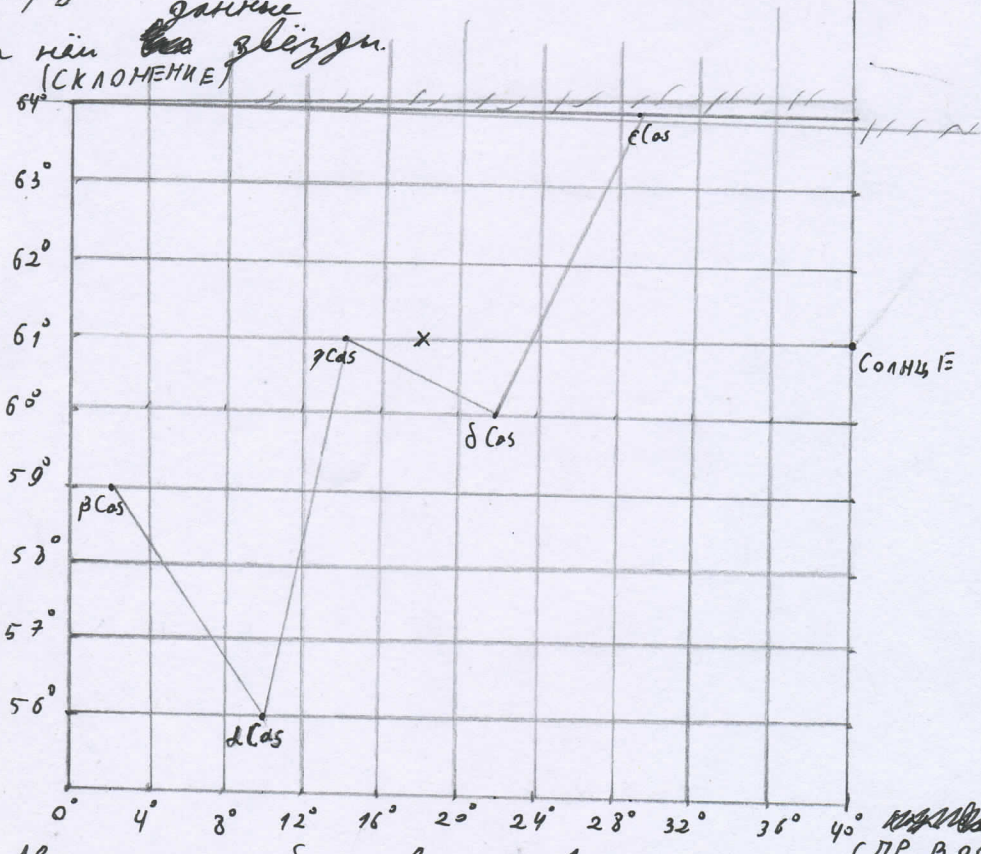


При переносе точки наблюдения на α Cen Солнце окажется в точке, которая будет эквивалентна α Cen на нашей небе. Поэтому, если величина склонения Солнца составит $22^\circ - 18^\circ = 4^\circ$, а его азимутальное — $-(-61^\circ) = 61^\circ$.

Также из модели видно, что α Cen находится почти эквивалентно ~~на~~ ~~месту~~ звезд β и δ Cen, поэтому будем считать, что их координаты считаться такими же, т.к. они находятся на больших расстояниях от Солнца и α Cen.

Представим участок неба в виде ~~и~~ проекционной сетки и отметим на ней ~~на~~ ^{данные} звезды.



На нашей небе звезды β и δ Cen имеют примерно 2 звездную величину. Для наблюдателя с α Cen они будут иметь практически такую же величину из-за переноса на малое (по меркам галактики) расстояние. Расстояние между Солнцем и α Cen чуть больше 1 ПК (примерно 1,2 ПК), а на таком расстоянии Солнце имеет ~~величину~~ ^{величину} звездной величины меньше 2 \Rightarrow с α Cen Солнце будет ярче ^{чем} звезда β и δ Cen.