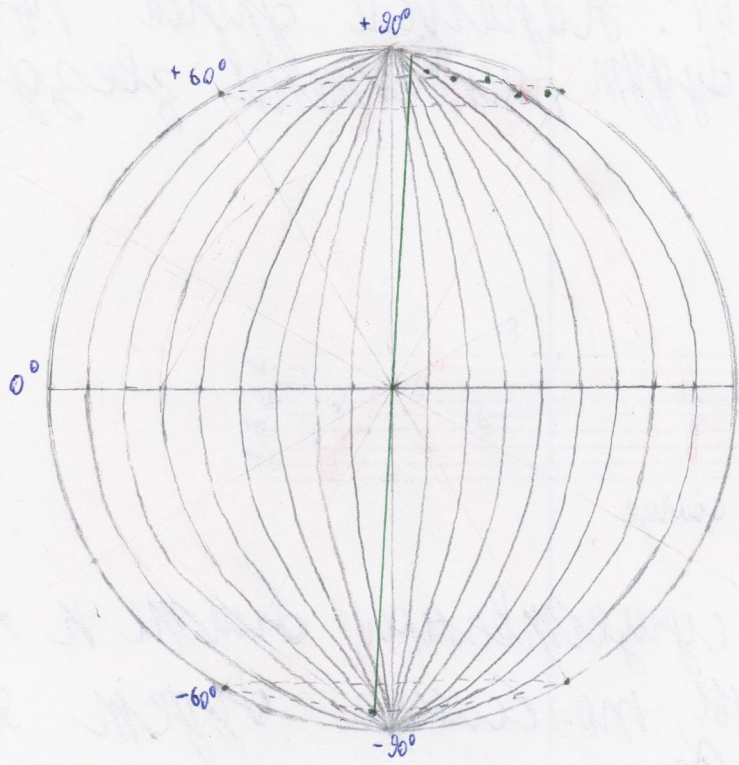


Построим сферу, где где центром будет Солнце.
По координатам отметим проекции звезды на эту сферу относительно Солнца

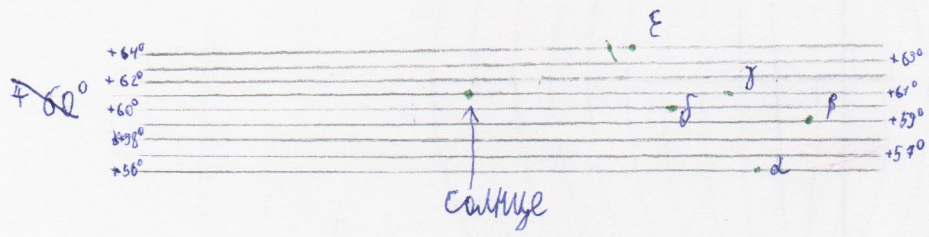


П.к. у всех звезды склонение близко к $+60^\circ$ или -60° , то отметим на сфере эти "широты" склонения, для этого построим равнобедренные треугольнички на α сантиметре, который в будущем станет экватором небесной сферы ~~туда~~ из построений оставшего для демонстрации. Также построим "меридианы".

П.к. α будем считать прямое восхождение от ~~правого~~ крайней правой для нас точки экватора и далее по экватору против часовой стрелки. Отметим проекции звезды на сферу относительно Солнца.

П.к. прямое восхождение у α Cen и звезды Кассиопеи почти противоположное, но построим прямую ~~от~~ через α Cen и Солнце α это будет показывать, как Солнце видно с α Cen.

То рисунок будет, что ~~она~~ Солнце будет ~~суда~~ слева от звезды Капелла. П.н. у α Cen прямое восхождение -61° , то у ~~прямой~~ точки пересечения прямой и сферы (а ~~прямая~~ α Cen ~~прямая~~ α Cen) будет ~~прям.~~ восхождение $+61^\circ$. Нарисуем группу звезд, чтобы понять, как ~~и~~ будут расположены звезды на небе α Cen:



П.н. Солнце существенно ближе к α Cen, чем ~~группе~~ звезды, но Солнце будет ярче их все, ^{Капелла} для наблюдателя у α Cen