

Для начала, чтобы выделить потенциальные группы расположим все звёзды на координатной плоскости по экваториальной системе координат (см 2 страницу)

Некоторые звёзды, очень близкие по экв. координатам, можно объединить в 3 группы:

I: 9; 13, 20, 26

II: 13, 5, 18

III: 3, 1, 6, 4, 11, 12, 19, 28

(стр. 3)

Сравним координаты в большем масштабе а также направления их скоростей (относительно Земли  $U_x$  будет по оси  $\delta$ ,  $U_y$  - по  $\alpha$ , а  $U_z$  - относительно по зенитного наблюдателя видна не будет.)

I группа: значения скоростей всех звёзд практически совпадают но 9 и 20 отклоняются от 26 и 13 на  $10^\circ$  по оси  $\delta$  и могут быть разделены наблюдателем.

II группа: 15 движется в противоположную сторону от 4 и 5 (разные знаки  $U_x$  и  $U_y$ )

III группа: все звёзды движутся в одном направлении; 28, 12, 3 отклоняются по координатам (с. 4)

В итоге получаем 3 группы:

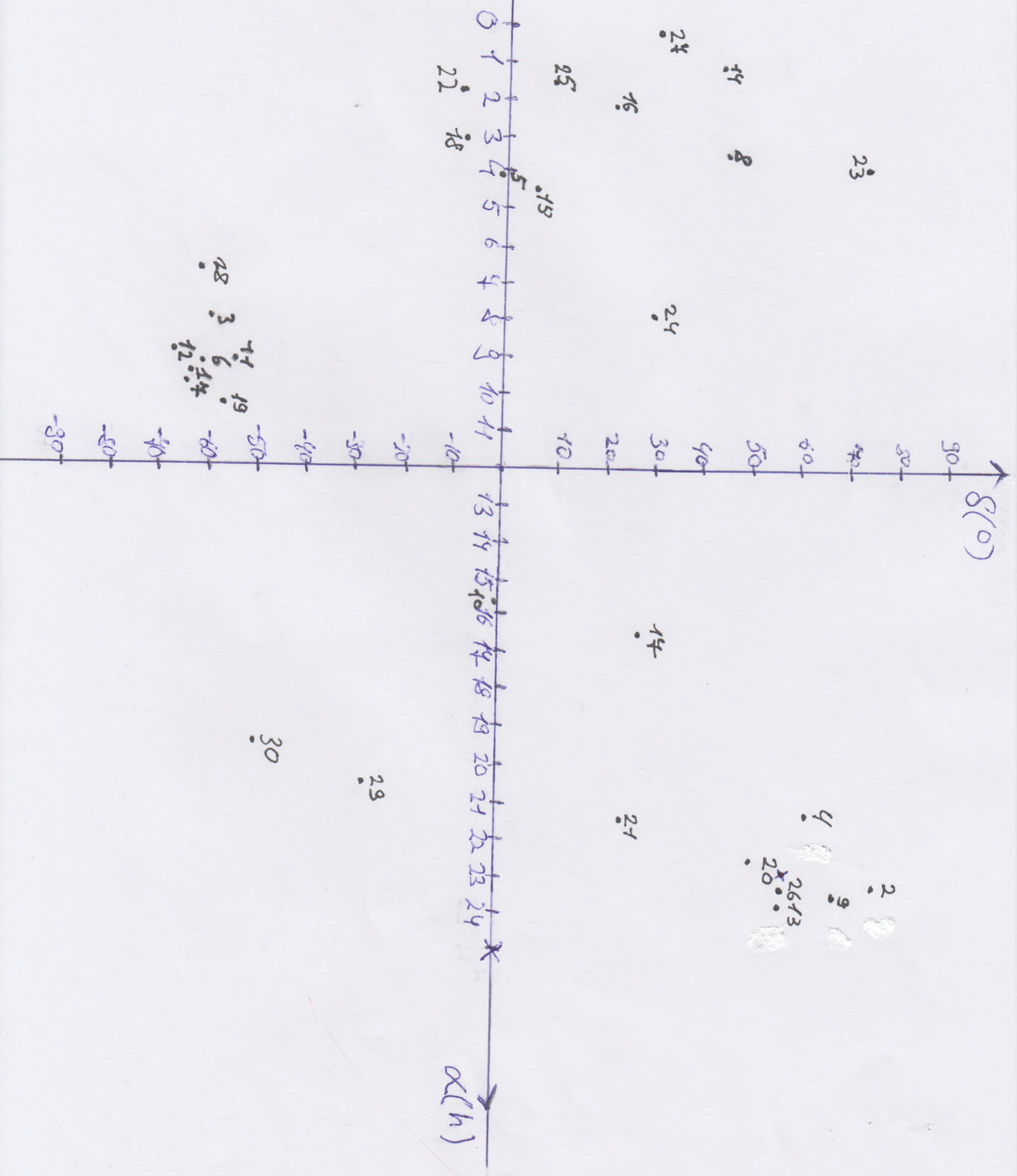
I: 26 и 13

II: 5 и 18

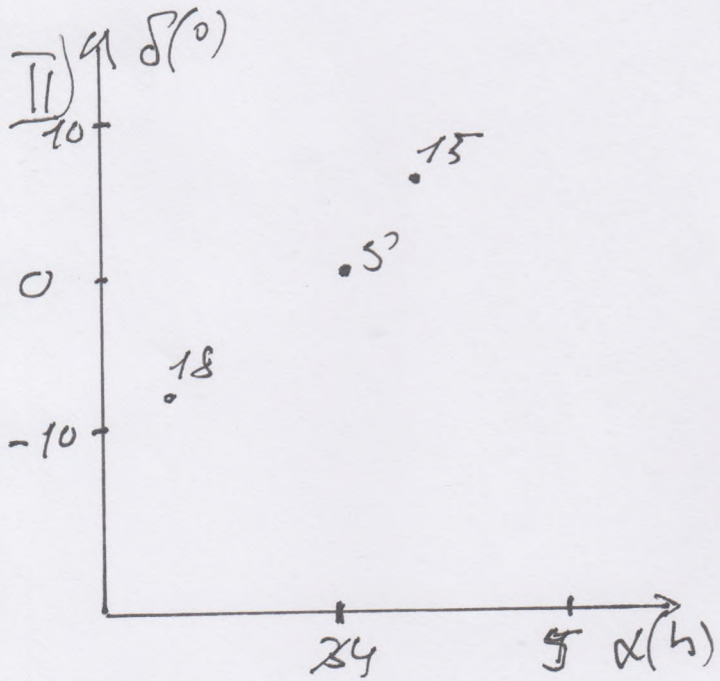
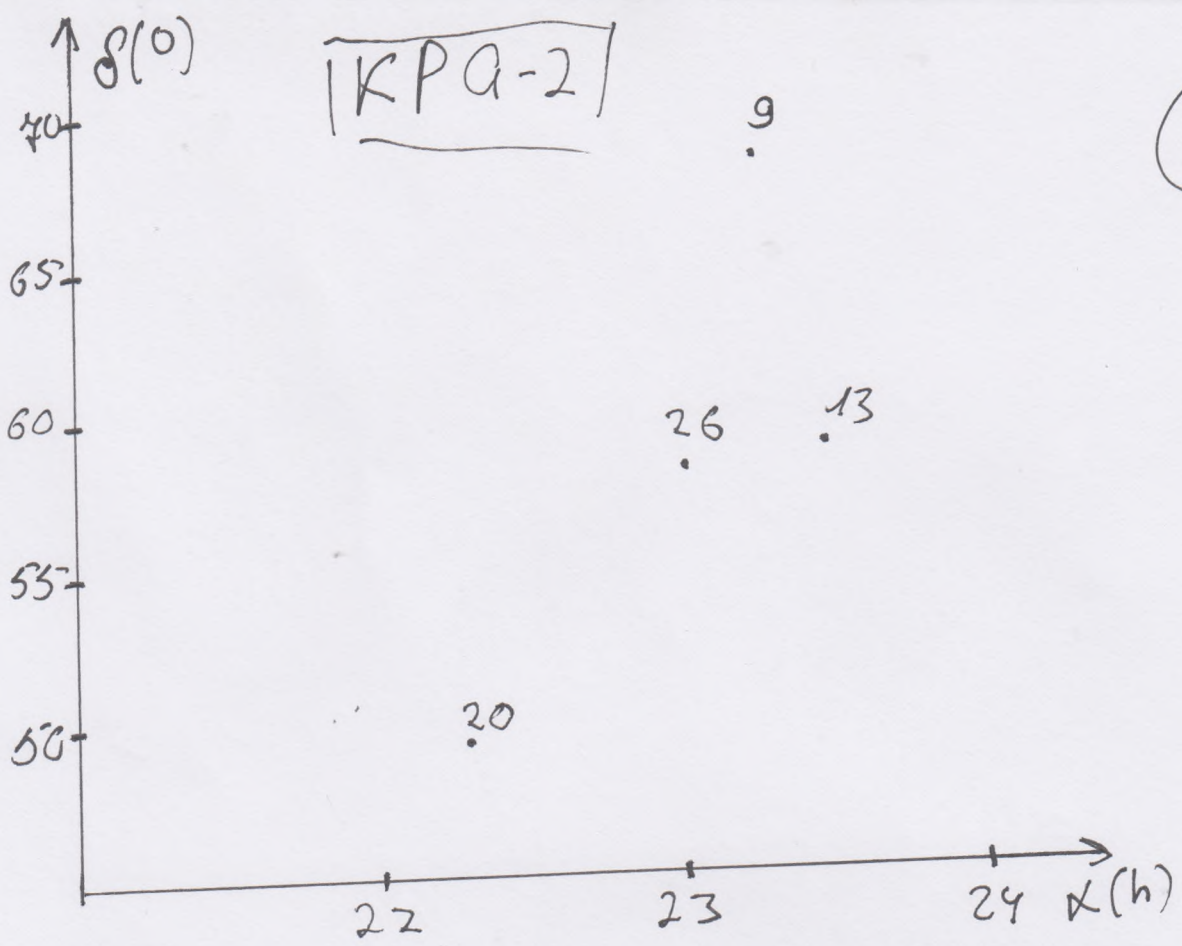
III: 1, 6, 4, 11, 19

KPQ-2

(2)



I)



$\delta(\rho)$

III)

KPA-2

14

-50

-55

-60

-65

-70

6

7

8

9

10

11

$x(h)$

28

3

17

19

X 6 14

12

