

Типа как движущиеся группы звезд обладают близкими значениями скоростей и движутся как единое целое в пространстве, то расстояние до них, экваториальные и галактические координаты, так же и пространственные скорости \rightarrow ~~разр~~ примерно равны, распредели все звезды в группы для начала по расстоянию, и экваториальным координатам.

1 группа

N	r, пк	α	δ
1.	88,1	9 ^h 31 ^m 16 ^s	-64° 14' 27"
4.	89,1	21 ^h 14 ^m 32 ^s	+63° 35' 35"
6.	91,7	9 ^h 20 ^m 37 ^s	-63° 10' 0"
12.	87,1	8 ^h 58 ^m 45 ^s	-69° 8' 1"

Звезда под номером 4 выпадает из-за слишком большой разницы в столбце δ .

2 группа

N	r, пк	α	δ
5	18,8	4 ^h 2 ^m 36 ^s	-0° 16' 8"
23	18,8	4 ^h 9 ^m	+69° 32' 29"

Эти звезды не могут быть звездным скоплением, потому что у них совсем разные экваториальные координаты.

3 группа

N	Р, ПК	α	δ
8	36,5	$3^h 33^m 13^s$	$+46^{\circ} 15' 26''$
18	38,8	$3^h 9^m 42^s$	$-9^{\circ} 34' 36''$

БЕЛ - 4

7 кл.

Лист 2

Эти звёзды не могут быть звёздным скоплением, потому что у них совсем разные экваториальные координаты.

4 группа

N	Р, ПК	α	δ
11	80,4	$9^h 10^m 58^s$	$-58^{\circ} 58' 3''$
19	82,3	$10^h 20^m 51^s$	$-58^{\circ} 32' 49''$

Эти звёзды не могут быть звёздным скоплением, потому что у них совсем разные экваториальные координаты.

5 группа

N	Р, ПК	α	δ
15	22,1	$4^h 15^m 26^s$	$+8^{\circ} 11' 59''$
17	23,0	$15^h 34^m 41^s$	$+28^{\circ} 54' 43''$ $+15^{\circ} 34' 41''$
21	21,4	$21^h 34^m 1^s$	$+23^{\circ} 26' 7''$
24	22,4	$7^h 49^m 55^s$	$+7^{\circ} 21' 47''$ $+7^{\circ} 49' 55''$
25	22,8	$1^h 36^m 43^s$	$+7^{\circ} 45' 54''$
28	22,2	$6^h 39^m 50^s$	$-61^{\circ} 28' 43''$

Эти звёзды не могут быть звёздным скоплением, потому что у них совсем разные экваториальные координаты.

6 группа

N	Р, ПК	α	δ
14	24,4	$1^h 16^m 29^s$	$+2^{\circ} 56' 22''$
22	22	$1^h 49^m 29^s$	$-10^{\circ} 42' 13''$

Эти звёзды не могут быть звёздным скоплением, потому что у них совсем разные экваториальные координаты.

Остальные звёзды не входят в группы, потому что они имеют совсем другие координаты или имеют большое расстояние.

Размер скопления мы можем определить как разницу между самой близкой к нам звездой и самой дальней в выбранной нами группе 1.

$$r = r_6 - r_{12} (r_{\max} - r_{\min}) = 91,7 \text{ ПК} - 81,7 \text{ ПК} = \overline{10} \text{ ПК}$$

Полученный нами размер звездного скопления примерно как размер рассеянных звездных скоплений.