

Сначала мы определим группу звезд. Эти звезды
044
должны располагаться близко друг другу на звездном
небе. Звезды в основном скапливаются у галактическо-
го экватора, поскольку плоскости диска Млечного

Путь располагается ~~вблизи~~ на звездном небе
вдоль галактического экватора. ~~У центра~~ ~~на~~ ~~на~~ ~~на~~ ~~на~~
рядом с центром галактики располагается

гипотеза, потому что рядом с центром галактики кон-
центрируется много звезд. Гипотезу можно проверить с помощью
таблицы звездного меридиана с помощью восходящих
 α 0^h 10^m . Центр галактики располагается в созвездии
Лира (Lyra), т.е. ее прямое восхождение $\alpha_{Lyr} \approx 18^h 00^m$

Эти звезды # 25, 30, 27, 11, 5, 4, 8,
Звезды 26, 19, 13, $\frac{1}{2}$ располагаются близко к галактическому
экватору. Однако еще остаются

но у звезд 26 и 19 большая разница в галактичес-
ких долготам l . Зато значительная галактическая
длина у этих звезд

Таким образом, близка к ~~ним~~ склонению, поэтому
восходящие, расстояния до них. Т.е. Мы видим первую

группу звезд и в ней входят звезды 26 и 13.
Теперь мы сравним их скорости по декартовой системе

координат. Но скорости не совпадают, потому что
не являются группой звезд. Так что мы снова

рассмотрим по скорости ~~и~~ в осн x , y и z . Формулы теперь
расположены звезды по группам по близости к значительным
скоростям в декартовой системе координат. Група - 1

1, 2, 3, ... - концы звёзд.

группа 1	группа 2	группа 3	группа 4	группа 5	группа 6	группа 7
1	2	4	14	5	9	26
6	29	13	22	8		
7		20		10		
19		30		16		
3				18		
				21		
				23		
				28		

~~1, 2, 3, 4, 5, 6, 7, 8, 9, 10, 11, 12, 13, 14, 15, 16, 17, 18, 19, 20, 21, 22, 23, 24, 25, 26, 27, 28, 29, 30.~~
~~1, 2, 3, 4, 5, 6, 7, 8, 9, 10, 11, 12, 13, 14, 15, 16, 17, 18, 19, 20, 21, 22, 23, 24, 25,~~
~~26, 27, 28, 29, 30~~

группа 8	группа 9	группа 10	группа 11	группа 12	группа 13
11	12	15	17	25	27
		24	24		

~~Иногда поправилась конъюнкция группы по координатам.~~
~~Али ввели все звёзды, а не группы.~~
 Группа 1 группа Вигора, что группа 1 является группой звёзд.
 Иногда поправилась конъюнкция звёзд в конюнкции группы по координатам. Группа 1 является группой звёзд.
 Группа 2 нет, поскольку звёзды 24 29 по координатам сильно отличаются. В группе 3 сильно отличаются от звёзд группы звёзд. Группа 3 сильно отличается от звёзд группы звёзд.
 Группа 4 не группа поскольку сильно отличаются звёзды 17 и 22 от группы. Группа 5-10; 12 и 13 не являются группой, поскольку они являются из одной звёзды конюнкта.
 Иногда рассматривать группы 5, 11. У группы 11 группа восходящие звёзды рассматривать сильно, но не группа. Группа 5 не рассматривать по звёздам. Но по координатам группа 5 не группа из звёзд 5, 8, 16, 18, 23, 28; группа 11, 21. А вообще по координатам группа из звёзд 10, 21; группа из звёзд 5, 18; группа из звёзд 8, 16, 23 и группа. Иногда в группе 4 вид группы.
 Иногда рассматривать группы из звёзд: Стр. 2.

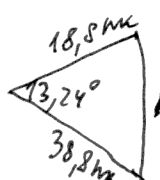
I	II	III	IV
1	10	5	8
3	21	18	16
6			23
7			
19			

Осталось найти по размерам звезд группы ~~двухзвездной~~ группы звезд.

044

Проблем с группой II. В ней только 2 звезды. Расстояние от них довольно мало, поэтому $\cos \delta$ пренебрежимо. Разница по склонению $\Delta \delta_{II} = -0^{\circ}16'18'' - (-9^{\circ}34'36'') = 9^{\circ}34'36'' - 0^{\circ}16'18'' = 9^{\circ}18'18''$

Разница по прямому восходящему $\Delta \alpha_{II} = 4^h 2^m 36^s - 3^h 9^m 42^s = 1^h 2^m 36^s - 9^m 42^s = 52^m 54^s \approx 13,24^{\circ}$



Значит размер ~~двухзвездной~~ группы II по мере \cos $D_{II} = \sqrt{18,8^2 + 38,8^2 - 2 \cdot 18,8 \cdot 38,8 \cdot \cos 13,24^{\circ}}$

$D_{II} \approx \sqrt{361 + 1521 - 1482} \approx 20$ (км)

18,8	38,8
$\times 38,8$	$\times 18,8$
1482,4	709,44
714,24	1521,44
361,00	
361,00	1521,44
	1521,44
	714,24
	1482,4
	361,00
	361,00

Осталось группы III и I. Разница с II. Тем удобнее использовать разницу между звездой и группами.

Разница по склонению звезд δ и 16 $\Delta \delta_{III} \approx 27,3^{\circ}$

Разница по прямому восходящему $\Delta \alpha_{III} \approx 9,2^{\circ}$

Разница между звездами по мере \cos $D_{III} \approx \sqrt{33,3^2 + 18,8^2 - 2 \cdot 33,3 \cdot 18,8 \cdot \cos 49^{\circ}} \approx \sqrt{1089 + 353 - 2500 \cdot 0,65} \approx 22$

~~D_{III} ~~cos~~ D_{III} определена разность ~~суммы~~ ^α ~~суммы~~ I D_I~~
 или наоборот и т.д. ^α ~~параметрическое~~ ^α ~~суммы~~ ^α ~~координат~~,
 потому что ~~удобно~~. ^{cos β} ~~каждый~~ ~~верши~~ ^α ~~на~~ ^α ~~верши~~.
 между звездами этой группы ~~разнонаправлены~~.

~~Это значит что расстояние между звездами 3 и 7~~
 самое большое ~~разница~~ ~~между~~ ^α ~~но~~ ^α ~~в~~ ^α ~~звездах~~
 3 и 19. Но ~~самое~~ ~~большое~~ ~~не~~ ^α ~~разница~~ ^α ~~в~~ ^α ~~расстояниях~~
 до них у звезд 3 и 7. Можно предположить, что
 расстояние между звездами 3 и 7 ^α ~~и~~ ^α ~~это~~ ^α ~~расстояние~~ 3 и 19
^α ~~равно~~. $289.7 - 277.6 = 12.1$ $\sqrt{7,1^2 + 8,7^2} \approx \sqrt{50,11 + 75,69} \approx \sqrt{125,8} \approx 11,2^\circ$
 $(10 + 1,3) = 11,3$

Значит $D_I \approx \sqrt{98^2 + 82,3^2 - 2 \cdot 98 \cdot 82,3 \cdot \cos 11^\circ} \approx \sqrt{9604 + 6772,89 - 16080} \approx \sqrt{250} \approx 16$ (кв.)

Вместе с ~~выборами~~ ~~с~~ ~~ка~~ $D_I \approx 16$ (кв.)
 $D_{II} \approx 20$ (кв.) и $D_{III} \approx 22,5$ (кв.)