

Два распределения на группной звезде, нулю
 боковыми их скорости. Используя формулу $v^2 = v_x^2 +$
 $+ v_y^2 + v_z^2$, боковыми зна. / Т.к. расчеты ~~не~~ могут быть
 1) 34 11) 18 21) 33 примерами, ведь в группной
 2) 13 12) 3 2 22) 2 8 распределяются звезде с
 3) 33 13) 31 23) 3 0 некоторой разницей, можно
 4) 20, 7 14) 30 24) 2 5 использовать округление.
 5) 31 ~~15) 2, 5~~ 25) 13 К примеру $16,08 \approx 15,94 \approx 16$
 6) 32, 7 16) 31 26) 3 2 $v_2 = \sqrt{15^2 + 30^2 + 1^2}$
 7) 32, 2 17) 2 5 27) 3 2 $v_1 = \sqrt{225 + 900 + 1} = \sqrt{1126} \approx$
 8) 33, 4 18) 2 9 28) 3 2 ≈ 34 . Таким образом боль-
 9) 18 19) 30 29) 1 7 шее число расчетов является
 10) 31 20) 2 6 30) 2 0 с точностью \Rightarrow не требу-
 ют сложных вычислений.

Исходя из скоростей можно выделить группы

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

Теперь отсеиваем группы исходя из таблицы + даются.

Получим

- ① 1, 7, 6
 - ② 13, 26
- { комера звезде }

Бел - 8

7 масс

лет 2

Оценить размеры групп можно двумя способами -
или. Наиболее точный способ будет исходить из
формулы $D = \frac{R}{\mu}$, где D - расстояние до группы, а
 R - видимый размер $R = r(a_1^2 + a_2^2 + a_3^2 + \delta_1^2 + \delta_2^2 + \delta_3^2)$

Но оценить размер можно и подручными. В 1 группе

Самая дальняя звезда на расстоянии 91,7 к.п, а ближайшая
77,2. $\Rightarrow 91,7 - 77,2 = 14,5$ к.п. Это и есть примерный размер.

Аналогично во второй группе, 13,8 к.п