

• Определить угол наклона галактики к плоскости зрения и познакомиться с углом Давидовой оси, Угол наклона галактики относительно плоскости зрения, а галактические расстояния, проверенные лентой на рисунке равны, поэтому предполагаем, что ~~Давидова ось~~ галактики имеет форму круглого диска, тогда $\tan \Delta\alpha > \Delta\beta$, $\Delta\alpha \cdot \sin i = \Delta\beta$ (i - угол наклона галактики)

$\Delta\alpha = 4'$ (из рисунка $\Delta\alpha = 16''$, при переводе $\Delta\alpha = \frac{16 \cdot 15}{60} = 4'$)
 $\Delta\beta = 1'20''$

$$\sin i = \frac{\Delta\beta}{\Delta\alpha} \cdot \sin i = \frac{80''}{240''} = \frac{1}{3}$$

Угол наклона галактики к плоскости зрения $i = 19,1^\circ$, при этом можно сказать, что i в радианах $\ll 1 \Rightarrow \sin i \approx i$
 Было предположено, что галактика имеет форму круглого диска, значит $i = \frac{1}{3} \Rightarrow i = \frac{57,3}{3} = 19,1^\circ$
 У нас не было бы никакой Давидовой оси \Rightarrow позиционный угол Давидовой оси неопределен.

• Оценка расстояния до галактики

Галактика движется от нас в соответствии законом Хаббла $V_r = r \cdot H_0 \Rightarrow r = \frac{V_r}{H_0}$

Скорость удаления галактики равняется скорости удаления центра галактики относительно нашего Млочного пути. $V_r = 950 \frac{\text{км}}{\text{с}}$

Скорость удаления галактики \uparrow
 скорость удаления центра галактики \uparrow
 скорость Хаббла \uparrow
 (72 км/Млч/с)

$$r = \frac{950 \text{ Млч/с}}{72} = \frac{475}{36} \text{ Млч} = \frac{475}{36} \cdot \frac{36}{13,19} \text{ Млч}$$

$$\frac{475}{36} = \frac{475}{36} \cdot \frac{36}{13,19}$$

$$\begin{array}{r} 475 \\ - 36 \\ \hline 115 \\ - 72 \\ \hline 43 \\ - 36 \\ \hline 7 \\ \dots \end{array}$$

$r \approx 13,2 \text{ Млч}$

Оценка расстояния до галактики $r \approx 13,2 \text{ Млч}$

• Построим кривую вращения галактики.

V_{max} - максимальная наблюдаемая скорость

$V_{\text{max}} = 1100 \frac{\text{км}}{\text{с}}$

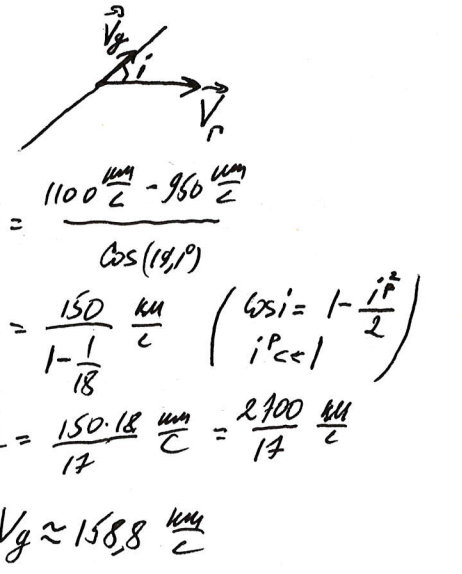
$V_{\text{max}} = V_r + V_g \cdot \cos i \Rightarrow V_g = \frac{V_{\text{max}} - V_r}{\cos i}$

$V_g = 158,8 \frac{\text{км}}{\text{с}}$

Угловой радиус галактики $\rho = 2'$
 $r = 13,2 \text{ Млч} \Rightarrow$

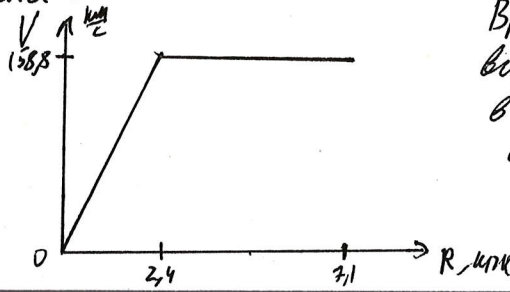
$\Rightarrow R = \rho \cdot r$

$$R = \frac{2}{30 \cdot 60 \cdot 57,3} \cdot 13,2 \cdot 10^6 \text{ км} = \frac{13200}{1719} \cdot 10^3 \text{ км} \approx 7,1 \text{ кпк}$$



В скорости вращения диска становится постоянной на угловом расстоянии $d = \frac{2}{3}$ от центра диска. Вращение галактики не соответствует вращению звезды из-за наличия в структуре галактики скрытой массы (тёмной материи)

$R' = \frac{R}{3} \quad R' = 2,4 \text{ кпк}$



• Даными масою Бангума и масою всей галактики.

Масса всей галактики занята в основном звездами, безымянной массой.

Масса же Бангума занята все галактикой безымянно и галактикой массы.

M_B - масса Бангума

$$V_g^2 = \frac{GM_r}{R} \Rightarrow M_r = \frac{V_g^2 R}{G}$$

M_r - масса всей галактики

$$V_g^2 = \frac{GM_B}{R^2} = \frac{3GM_B}{R} \Rightarrow M_B = \frac{V_g^2 \cdot R}{3G} = \frac{M_r}{3}$$

$$M_r = \frac{158800^2 \cdot 7,1 \cdot 10^3 \cdot 206266 \cdot 1,5 \cdot 10^{11}}{6,67 \cdot 10^{-11}} \approx \frac{158,8^2 \cdot 10^4 \cdot 10^{14} \cdot 10^{14} \cdot 1,5 \cdot 7,1 \cdot 2 \cdot 10^5}{6,67 \cdot 10^{-11}} = \frac{3 \cdot 7,1 \cdot 158,8^2}{6,67} \cdot 10^{39} \text{ кг}$$

$$\begin{array}{r} 158,8 \\ \times 158,8 \\ \hline 12704 \\ + 15880 \\ \hline 25281 \end{array}$$

$$M_r = \frac{21,3 \cdot 25,3 \cdot 10^3 \cdot 10^{39} \text{ кг}}{6,67} = \frac{539}{6,67} \cdot 10^{37} = \frac{53900}{6,67} \cdot 10^{37} = 81 \cdot 10^{37} \approx 8 \cdot 10^{38} \text{ кг}$$

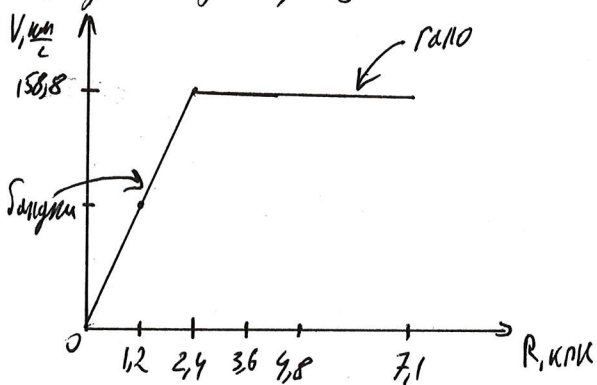
$$\begin{array}{r} 21,3 \\ \times 25,3 \\ \hline 1065 \\ + 426 \\ \hline 538,89 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 53900 \quad | \quad 667 \\ - 5336 \quad | \quad 8,08 \quad 8,08 \quad 80,8 \\ \hline 5400 \\ - 5336 \\ \hline 6400 \end{array}$$

Масса всей галактики $M_r = 8 \cdot 10^{38} \text{ кг} = 4 \cdot 10^8 M_\odot$

Масса Бангума $M_B = \frac{M_r}{3} \approx 2,5 \cdot 10^{38} \text{ кг}$

• Вывести график, связанный с Бангумом и гало; найти распределение плотности



$$V_g^2 = G \cdot 4\pi \int_0^{R'} x^2 \rho(x) dx \Rightarrow \int_0^{R'} x^2 \rho(x) dx = \frac{V_g^2}{4\pi G} \cdot R'$$

$$\int_0^{R'} x^2 \rho(x) dx = \frac{V_g^2 R'}{4\pi G}$$

$$\rho(x) = \text{const} = \frac{V_g^2}{4\pi G x^2}$$

$$\rho(x) = \frac{V_g^2}{4\pi G x^2} \quad (\text{Бангум})$$

Гало:

$$V_g^2 = \frac{G(M_B + 4\pi \int_0^R x^2 \rho(x) dx)}{R}$$

$$\int_0^R x^2 \rho(x) dx = \frac{V_g^2 R}{4\pi G} - M_B \cdot \frac{1}{4\pi}$$

$$\rho(x) = \text{const}$$

$$p(x) = \frac{V_g^2}{4\pi G x^2}$$

Бангум:

$$V(r)^2 = \frac{G \cdot 4\pi \int_0^r x^2 \rho(x) dx}{r}$$

$$\int_0^r x^2 \rho(x) dx = \frac{V(r)^2 \cdot r}{G \cdot 4\pi} \propto r^3$$

$$x^2 \rho(x) \propto x^2$$

$$\rho(x) = \text{const} \Rightarrow \rho(x) = \frac{V_g^2 \cdot R^3}{4\pi G \cdot R^3} = \frac{3V_g^2}{4\pi G R^3}$$

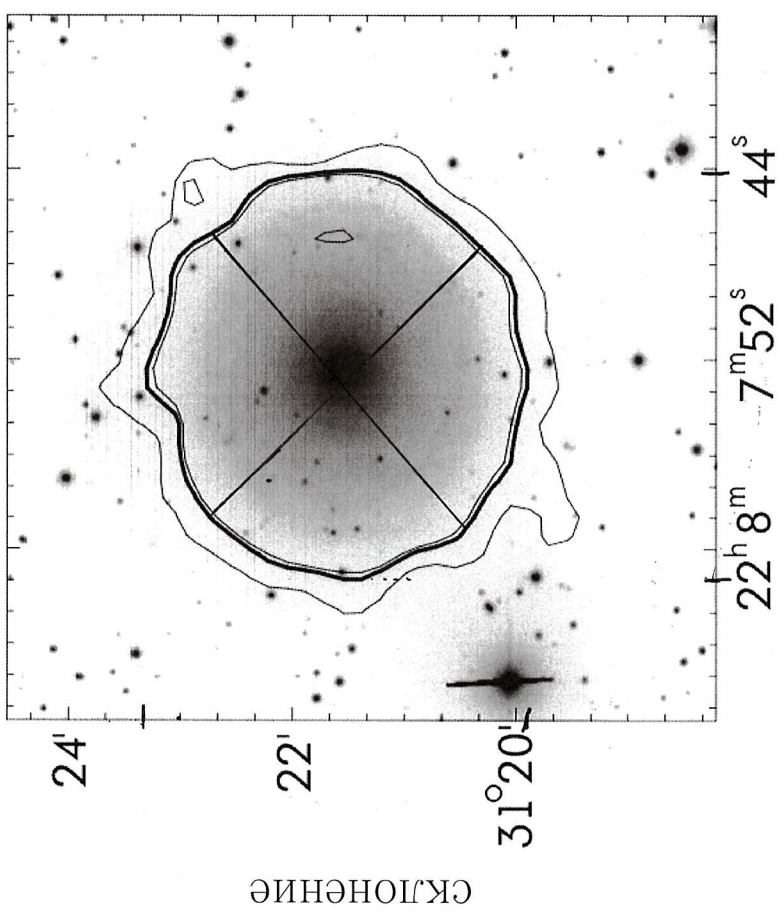
Углы распада:
 $V(r) \propto r$
 $V(r)^2 \propto r^2$

нод. [199] с.р. N3 у84

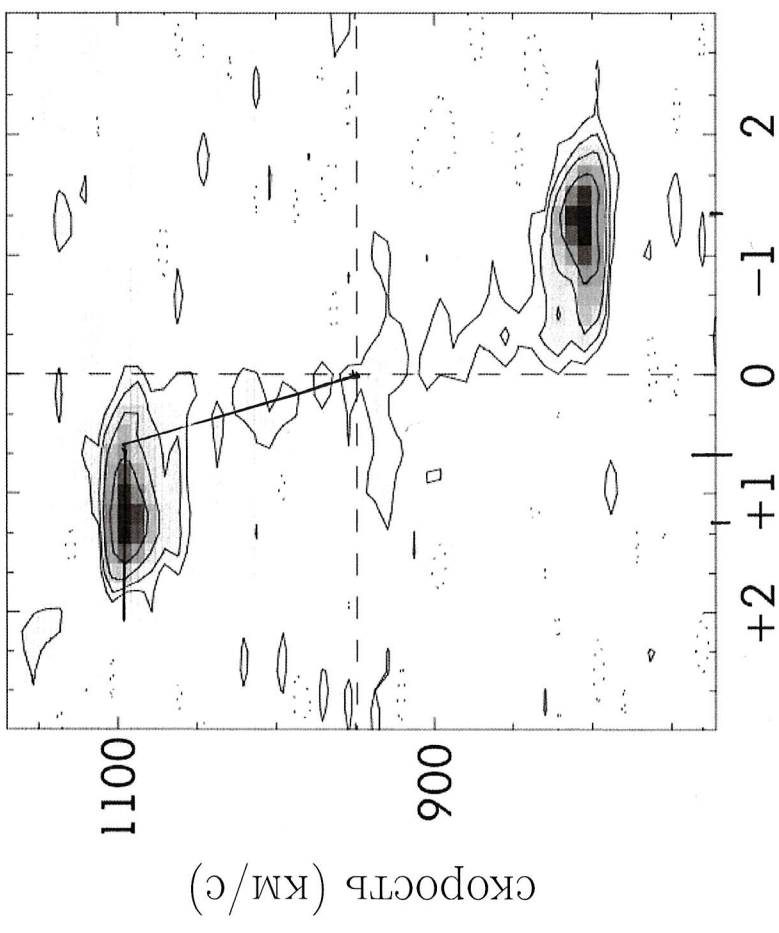
Зависимость пропускной способности от расстояния для базиса $\rho(x) = \text{const}$ $P = \frac{3Vg^2}{4\pi GR^{3/2}}$

Зависимость пропускной способности от расстояния для радио $\rho(x) \propto \frac{1}{x^2}$ $P(x) = \frac{Vg^2}{4\pi R^2 G x^2}$

Копия 1994 стр. 114-115



прямое восхождение



расстояние от центра галактики
вдоль большой оси (угловые минуты)

