

За да се определи размера на бара,
трябва да се използва мащаб.

За да се сведе грешката при измерване
до минимум M се мери цялата хоризонтална
ос (от -20 до 20 ^{кило} парсека). След това се
построява и мери най-дългата линия,
която може да се построи през
центъра на изображението на бара.

$$40 \text{ крс} \rightarrow 157,5 \text{ мм}$$

$$r \text{ крс} \rightarrow 34,5 \text{ мм}$$

Размерът r на бара е

$$r = \frac{34,5}{157,5} \cdot 40 \approx 8,8 \text{ крс}$$

Тъй като барът не е направен едн
пълна обиколка, единственият вариант
е той да се върти по часовниковата
стрелка на снимките. Построяваме на
всяка от снимките

- перпендикуляр на хоризонталната
ос, минавалу през центъра на бара
- най-дългата ос на самия бар

Измерваме ъгъла между двете прави
на всяка снимка: (ЪГЪЛ α)

$$1 \text{ снимка} \rightarrow 88^\circ = \alpha_1$$

$$2 \text{ снимка} \rightarrow 45^\circ = \alpha_2$$

$$3 \text{ снимка} \rightarrow 40 = \alpha_3$$

$$4 \text{ снимка} \rightarrow 38^\circ \text{ (в другата посока)} = \alpha_4$$

Разликата в стойностите на този
ЪГЪЛ е градусите, на които се е
завъртял бара за $50 \cdot 10^6$ г.

Изчисляваме стойностите на $\Delta \alpha$

$$\Delta \alpha_1 = \alpha_2 - \alpha_1 = 43^\circ$$

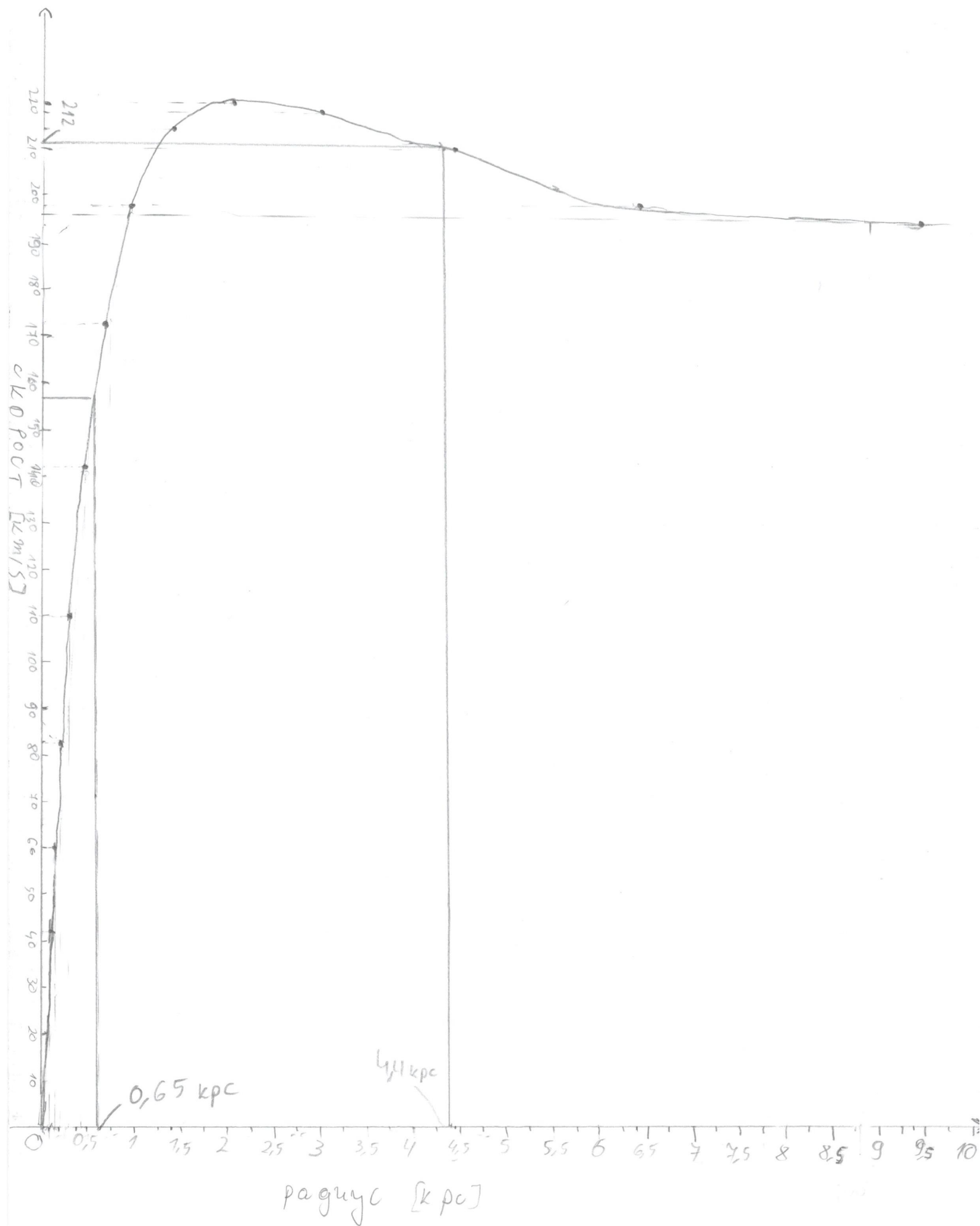
$$\Delta \alpha_2 = \alpha_3 - \alpha_2 = 42^\circ$$

$$\Delta \alpha_3 = \alpha_4 + \alpha_3 = 4 + 38 = 42^\circ$$

$$\overline{\Delta \alpha} = \Delta \alpha = 42^\circ$$

За $50 \cdot 10^6$ г. барът се завъртя на
средно 42° . Следователно ъгловата
скорост ω е:

$$\omega = \frac{42}{50 \cdot 10^6} = 0,84 \cdot 10^{-6} \text{ } ^\circ/\text{г.}$$



* При построяването на графиката са пренебрегнати последните две стойности, тъй като в следващите подусловия ще бъдат нужни данни от графиката до $R = 10 \text{ kpc}$ (разстоянието от центъра). Също така за $R = 20 \text{ kpc}$ има конкретна стойност в таблицата и няма нужда да се мери по графиката.

За гравитационното притегляне и обикаляне на звезда около центъра на галактиката, има значение само масата, намираща се между вътрешната звезда и центъра (общото гравитационно влияние на по-външния пръстен е равно на нула). Освен това тази вътрешна част оказва общо гравитационно влияние, колто би оказвало цяло със същата маса в центъра. Тъй като звездите обикалят по приблизително

кръгови орбити, то можем да заменим, те за звезда, обикаляща на разстояние R от центъра на галактиката и маса M на вътрешния слой, скоростта ѝ е равна на:

$$v^2 = \frac{\mu - M}{R}$$

Нека сравним тази скорост със
 скоростта на Земята (орбиталната),
 $R_3 = 1 \text{ AU}$; $M = M_{\odot}$

$$\left(\frac{v}{v_3}\right)^2 = \frac{M}{R} \cdot \frac{R_3}{M_{\odot}}$$

$$\left(\frac{v}{v_3}\right)^2 = \frac{M [M_{\odot}]}{R [\text{AU}]}$$

~~М~~ $M [M_{\odot}] = \left(\frac{v}{v_3}\right)^2 \cdot R [\text{AU}]$

При тази галактика радиусът на
 балджа съвпада с този на бара
 $R_{\bar{d}} = 4,4 \text{ kpc}$

От графика измерваме скоростта
 при $R_{\bar{d}} = 4,4 \text{ kpc}$ $v_{\bar{d}} = 212 \text{ km/s}$

За $R = 20 \text{ kpc}$ е галактиката, че $v = 192 \text{ km/s}$

Тогава:

$$\begin{aligned} M_{\text{об}} (M_{\odot}) &= \left(\frac{212}{30}\right)^2 \cdot 4,4 \cdot 10^3 \cdot 206265 = \\ &\approx 7^2 \cdot 4,4 \cdot 10^3 \cdot 2 \cdot 10^5 = \\ &= 49 \cdot 8,8 \cdot 10^8 = \\ &= 49 \cdot 9 \cdot 10^8 = \\ &= 441 \cdot 10^8 = 4,41 \cdot 10^{10} [M_{\odot}] \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} M_{20 \text{ крс}} (M_{\odot}) &= \left(\frac{192}{30}\right)^2 \cdot 20 \cdot 10^3 \cdot 2 \cdot 10^5 = \\ &= 42 \cdot 4 \cdot 10^9 = \\ &= 168 \cdot 10^9 = \\ &= 16,8 \cdot 10^{10} [M_{\odot}] = 1,68 \cdot 10^{11} [M_{\odot}] \end{aligned}$$

Масата на балбана е $M_{\text{об}} = 4,41 \cdot 10^{10} (M_{\odot})$;
а тази на разстояние 20 крс:

$$M_{20 \text{ крс}} = 1,68 \cdot 10^{11} [M_{\odot}]$$

Ъгловата скорост на звездите в ~~разу~~ радиуса на коротауия съвпадат с тази на бара. Тъй като на тертата графичка е скорост от разстояние, а ъгловата скорост е $\omega = \frac{V}{R}$, то ние търсим частта от графичката, при която наклонът е един и същ \rightarrow
 \rightarrow до къде графичката е правалиния.

По този начин определяме (приблизително)
радиуса на короната по графиката

$$R_k \approx 0,65 \text{ крс}$$

Тъй като $\frac{R_k}{R_d} = \frac{0,65}{4,4} \approx 0,15 < 1,4$, то

сърцето на тази галактика е бързо.

34,5 mm
34 mm
2 mm

$$345 : 5 = 69$$

$$\frac{1575 : 5 = 315 : 3 = 105 : 5 = 21}{\frac{4}{25}}$$

157,5 mm → 40 pc

34 mm → X pc

$$X = \frac{34,5 \cdot 40}{157,5} = \frac{345 \cdot 40}{1575} = \frac{69 \cdot 40}{395} = \frac{23 \cdot 40}{105} =$$

10 mm → X

49 mm → 40 pc

$$X = \frac{10 \cdot 40}{49}$$

$$X = \frac{400}{49} = 8,16 \approx 8,2 \text{ pc}$$

$$= \frac{23 \cdot 8}{21} = \frac{184}{21} = 8,76 \approx 8,8 \text{ pc}$$

$$\frac{160}{744} = \frac{130}{1200}$$

$$\frac{212 : 30 = 7,0}{210}$$

$$\begin{array}{r} -80 \\ 49 \\ \hline 310 \\ -284 \\ \hline 26 \end{array}$$

$$\frac{36}{44}$$

88° } 88 - 45 = 43°
45° } 45 - 4 = 41°
40° }
-38° } | -38 | + 4 = 42°

$$\frac{41 + 42 + 43}{3} = \frac{126}{3} = 42^\circ \rightarrow 50 \text{ mm}$$

42 → 50 mm · 10⁶
X° → 1 mm r.

$$X = \frac{42 \cdot 50 \cdot 10^6}{200} = 0,84^\circ / 10^6 \text{ r. } X = \frac{42}{50 \cdot 10^6}$$

0,65 pc

$$\frac{0,65}{8,8}$$

$$\frac{1,5}{8,5}$$

$$\frac{0,84}{10^6} = 0,84 \cdot 10^{-6} \%$$

$$\frac{1,5 \cdot 1,4}{0} \quad \frac{15^2}{25} = 225$$

0 → 220

11 mm → XPC

49 mm → 40 pc

$$\lambda = \frac{11 \cdot 40}{49} = \frac{440 \cdot 49^4}{392} = 8,9$$

$$V_I^2 = \frac{\mu \cdot M}{r}$$

$$r \cdot V_2^2 = \mu \cdot M$$

$$M = \frac{r \cdot V_2^2}{\mu}$$

~~8,8 \cdot 206265 \cdot 449,6 \cdot 10^3~~

$$\frac{V_I^2}{V_3^2} = \frac{M}{r} \cdot \frac{r_3}{M_0} = \frac{V_I^2}{V_3^2} = \frac{\mu \cdot M}{r \cdot M_0} = \frac{\mu}{r} \cdot \frac{r_3}{M_0}$$

0,65 : 4,4 =

= 65 : 440 = ~~1/7~~ $\left(\frac{V_I}{V_3}\right)^2 = \frac{M[M_0]}{r[AU]}$

$\frac{65 \cdot 440}{440} = 0,189$

$$\begin{array}{r} 2100 \\ 2460 \\ \hline 3400 \end{array}$$

$$V_I = \sqrt{\frac{\mu \cdot M}{r}}$$

$$M[M_0] = \left(\frac{V_I}{V_3}\right)^2 \cdot r[AU]$$

$$M[M_0] = \left(\frac{196}{30}\right)^2 \cdot 8,8 \cdot 206265 \cdot 10^3$$

$V_I = 196$

$$M[M_0] = 42,25 \cdot 8,8 \cdot 206265 \cdot 10^3 =$$

$$\frac{196}{30} \cdot 30 = \frac{2}{6,5} \cdot 6,5$$

$$\begin{array}{r} 140 \\ 150 \\ \hline 70 \end{array}$$

$$\begin{array}{r} 4325 \\ 390 \\ \hline 42,25 \end{array}$$

$$= 42,9 \cdot 200000 \cdot 10^3 =$$

$$= 42,9 \cdot 2 \cdot 10^5 \cdot 10^3 =$$

$$= 378 \cdot 2 \cdot 10^8 =$$

$$\approx 756 \cdot 10^8 =$$

$$= 7,56 \cdot 10^{10} M_{[0]}$$

$$M[M_0] = \left(\frac{192}{30}\right)^2 \cdot 20 \cdot 2 \cdot 10^5 \cdot 10^3 =$$

$$= 42 \cdot 4 \cdot 10^6 \cdot 10^3 =$$

$$= 168 \cdot 10^9 =$$

$$= 16,8 \cdot 10^{10} =$$

$$= 1,68 \cdot 10^{11} M_{[0]}$$

~~40 \cdot 40~~

$$42 \cdot 20 \cdot 2 \cdot 10^8 =$$

$$= 42 \cdot 40 = 1680 \cdot 10^8 =$$

$$= 16,80 \cdot 10^{10}$$