

## Astronomie II

### Beispiel 19

Heuritsch Julia (0904211), Kenn Michael (8725258)

12. Mai 2010

**Massenverteilung bei konstanter Rotationsgeschwindigkeit :**

$$F_G = \frac{G \cdot M(r)}{r^2} \Delta m$$

$$F_C = \omega^2 r \Delta m = \left(\frac{v_{\text{rot}}(r)}{r}\right)^2 r \Delta m = \frac{v_{\text{rot}}(r)^2}{r} \Delta m$$

Ist  $v_{\text{rot}}$  konstant dann folgt aus  $F_G = F_C$  unmittelbar

$$M(r) \propto r$$

Aus  $\frac{dM(r)}{dr} = 4\pi r^2 \rho(r)$  folgt der radiale Dichteverlauf

$$\rho(r) \propto r^{-2}$$

**Rotationsgeschwindigkeit um Zentralmasse :**

Nach dem 3.Keplerschen Gesetz gilt für Umlaufzeiten  $u(r)$

$$r^3 \propto u^2(r)$$

Für die Geschwindigkeit  $v(r)$  gilt demnach

$$v(r) = \frac{2\pi r}{u(r)} \propto \frac{r}{\sqrt{r^3}} = r^{-\frac{1}{2}}$$

**Rotationsgeschwindigkeit für Dichteverteilung  $\rho(r) \propto r^{-2}$  :**

Wir gehen hier von einer sphärischen Massenverteilung aus:

$$\frac{dM(r)}{dr} = 4\pi r^2 \rho(r)$$

$$\begin{aligned} M(r) &= 4\pi \int_0^r s^2 \rho(s) ds = \\ &= 4\pi r \propto r \end{aligned}$$

Aus  $F_G = F_C$  folgt

$$M(r) \propto rv^2(r)$$

und deshalb die Umkehrung zu oben

$$v(r) \equiv \text{const.}$$

**Dichte  $\rho(r)$  für  $v_{\text{rot}}(r) \propto r$  :**

$$\begin{aligned} M(r) &\propto rv^2(r) \propto r^3 \\ \Rightarrow \frac{dM(r)}{dr} &\propto r^2 \\ \Rightarrow 4\pi r^2 \rho(r) &\propto r^2 \\ \Rightarrow \rho(r) &\equiv \text{const.} \end{aligned}$$

**Bahndrehimpuls  $L(r)$  :**

Der Bahndrehimpuls ist gegeben durch

$$L(r) = rMv_{\text{rot}}(r)$$

Da  $M$  einer Gaswolke konstant ist, gilt

$$L(r) \propto rv(r)$$

**Verrücken zweier Gaswolken mit Bahndrehimpulserhaltung :**

Geht man davon aus, dass sich die Rotationsgeschwindigkeiten durch die Verschiebung nicht ändern dann gilt

$$\Delta r_1 M_1 v_1 + \Delta r_2 M_2 v_2 = 0$$