

天文学 課題

8223036 栗山淳

1. (a)衛星 Europa のデータより

比例定数  $C$  は次のように求まる

$$C = \frac{P^2}{a^3} = \frac{(3.551)^2}{(6.709 \times 10^5)^3} = \frac{12.609601}{301976658829000000} \approx 4.175687 \times 10^{-17}$$

(b)Io について

$$C = \frac{(1.769)^2}{(4.216 \times 10^5)^3} \approx 4.175936 \times 10^{-17}$$

Ganymede について

$$C = \frac{(7.155)^2}{(1.070 \times 10^6)^3} \approx 4.17895739 \times 10^{-17}$$

Callisto について

$$C = \frac{(16.69)^2}{(1.883 \times 10^6)^3} \approx 4.17216728 \times 10^{-17}$$

よってこれらの衛星もケプラー第3の法則に従っている。

(c)衛星の質量を  $m$ 、半径を  $r$ 、速度を  $v$  とすると

$$P = \frac{2\pi r}{v}, \frac{mv^2}{r} = G \frac{Mm}{r^2} \text{より}$$

$$\left(\frac{2\pi r}{v}\right)^2 = C \times r^3$$

$$C = \frac{4\pi^2}{rv^2} = 4\pi^2 \times \frac{1}{GM}$$

$$\therefore C = \frac{4\pi^2}{GM}$$

$$G = 6.6743 \times 10^{-11}, C = 4.17 \times 10^{-17} \text{より}$$

$$M = \frac{4\pi^2}{CG}$$

$$\therefore M = \frac{4\pi^2}{6.6743 \times 10^{-11} \times 4.17 \times 10^{-17}} = \frac{4\pi^2}{27.831831} \times 10^{28} \approx 1.418 \times 10^{28} [kg]$$

$$2.(a) 1g \text{の水素は } 4 \times \frac{1}{6.693 \times 10^{-27}} = 5.97639324 \times 10^{28} \text{個であることが分かる。}$$

水素原子 4 つからヘリウム原子 1 つが作られるのでヘリウムは  $\frac{1}{6.693 \times 10^{-27}}$  個作られることが分かる。

よって質量の変化  $\Delta m$  は次のようになる

$$\Delta m = 1 - 6.645 \times 10^{-27} \times \frac{1}{6.693 \times 10^{-27}} = 7.17167 \times 10^{-3}$$

$$\text{よって } \Delta E = 7.17167 \times 10^{-3} \times (3.0 \times 10^8)^2 = 6.454503 \times 10^{14} [\text{J}]$$

(b) 太陽の持っているエネルギーは

$$E = 6.455 \times 10^{14} \times 2 \times 10^{30} \times \frac{3}{4} \times 10^3 = 9.6825 \times 10^{47} [\text{J}]$$

よって太陽の寿命は次のようになる

$$\frac{9.6825 \times 10^{47}}{4 \times 10^{26}} = 2.420625 \times 10^{21} [\text{s}] = 7.676 \times 10^{13} [\text{yr}]$$

$$\because (1[\text{yr}] = 365 \times 24 \times 60 \times 60 = 3.1536 \times 10^7 [\text{s}])$$

3.(a) 等円運動している物体の質量を  $m$  とする。

$$m \frac{v^2}{r} = G \frac{mM}{r^2}$$

$$\therefore M = \frac{rv^2}{G}$$

このことから、 $M$  は  $r$  と比例の関係にある。

(b) 銀河系の質量を  $M$  とすると平均質量密度  $D$  は

$$D = \frac{M}{\frac{4}{3}\pi r^3}$$

(a) より、 $M = \frac{rv^2}{G}$  なので

$$D = \frac{3v^2}{4\pi Gr^2}$$

よって、 $D$  は  $r^2$  に反比例している。

(c) (a) より

$$M = \frac{rv^2}{G}$$

$$G = 6.6743 \times 10^{-11} \text{ より}$$

$$M = \frac{3.0 \times 10^5 \times 365 \times 24 \times 60 \times 60 \times 3.0 \times 10^8 \times (220 \times 10^3)^2}{6.6743 \times 10^{-11}} = 2.0582 \times 10^{42}$$

$$\text{よって } \frac{M}{2 \times 10^{30}} = 1.029 \times 10^{12} [\text{倍}]$$

(d) (c) より

$$1.029 \times 10^{12} - 10^{11} = 9.29 \times 10^{11} [\text{倍}]$$

星やガスに比べて 10 倍くらい大きい。

4(a)球の質量を  $m$ 、銀河 A の質量を  $M$  とすると、銀河 A がこの級の外側に脱出できる速度  $v$  は次のようになる

$$G \frac{mM}{r^2} = M \frac{v^2}{r}$$

ここで  $m = \frac{4}{3}\pi r^3 \rho$  なので

$$v^2 = \frac{4}{3}\pi r^2 G \rho$$

$$v = \sqrt{\frac{4}{3}\pi r^2 G \rho}$$

(b) (a) より、

$$\sqrt{\frac{4}{3}\pi r^2 G \rho} < H_0 \times r$$

$$\frac{4}{3}\pi G \rho < H_0^2$$

$$\rho < \frac{3H_0^2}{4\pi G}$$

よって、この密度は銀河の質量  $M$ 、銀河までの距離  $r$  に依らない

(c)  $H_0 = 67 \text{ km/s/Mpc}$  ,  $G = 6.6743 \times 10^{-11}$  より、

$$\begin{aligned} \rho &= \frac{3H_0^2}{4\pi G} = \frac{3}{4\pi} \times \frac{(67 \times 10^3 \div (3.0857 \times 10^{22}))^2}{6.6743 \times 10^{-11}} = \frac{3}{4\pi} \times \frac{(21.713 \times 10^{-19})^2}{6.6743 \times 10^{-11}} \\ &= \frac{3}{4\pi} \times \frac{471.46 \times 10^{-38}}{6.6743 \times 10^{-11}} = \frac{1414.4 \times 10^{-38}}{83.872 \times 10^{-11}} = 16.864 \times 10^{-27} \\ &\approx 1.686 \times 10^{-26} [\text{kg/m}^3] \\ \frac{1.686 \times 10^{-26}}{1.6 \times 10^{-27}} &\approx 10.5 [\text{個}] \end{aligned}$$

よってこれは単位体積あたり水素原子が 10.5 個存在する場合に相当する。

$$(d) \rho_1 = \frac{10^{12} \times 2 \times 10^{30}}{(3.0 \times 10^8 \times 60 \times 60 \times 24 \times 365 \times 1.5 \times 10^7)^3 \times \frac{4}{3} \times \pi} \approx 1.67 \times 10^{-26} [\text{kg/m}^3]$$

(e) (d). (c) より  $\rho > \rho_1$  より、収縮している。