

$$\psi(r) = \frac{1}{\sqrt{V}} e^{i\mathbf{k}\cdot\mathbf{r}}$$

periodic b.c. $\psi(x+L) = \psi(x)$

$$\rightarrow e^{ik_x L} = 1 \rightarrow k_x = \frac{2\pi}{L} n_x$$

$$\rightarrow d^3 n = \left(\frac{L}{2\pi}\right)^3 d^3 k$$

Fermi-Gas 模型

$$N = 2 \times \int_0^{k_F} \frac{V}{(2\pi)^3} d^3 k = 2 \times 4\pi \int_0^{k_F} k^2 dk \cdot \frac{V}{(2\pi)^3}$$

$$= 2 \times \frac{4\pi}{3} k_F^3 \cdot \frac{V}{(2\pi)^3} = \frac{k_F^3}{3\pi^2} \cdot V$$

or $k_F = \left(3\pi^2 \frac{N}{V}\right)^{1/3}$

average energy :

$$\bar{E} = \frac{\int_0^{k_F} \frac{k^2 \hbar^2}{2m} d^3 k}{\int_0^{k_F} d^3 k} = \frac{\frac{4\pi}{2m} \cdot \frac{1}{5} k_F^5 \hbar^2}{\frac{4}{3}\pi k_F^3}$$

$$= \frac{3}{5} \frac{k_F^2 \hbar^2}{2m} = \frac{3}{5} E_F$$

◦ 白色ゆい星

小さな恒星 ($M < 1.4 M_\odot$)

→ 核融合の燃料がなくなると重力崩壊

→ ある程度縮むと電子の縮退圧と釣り合い安定

$$V \downarrow \quad E_F \uparrow \quad (\bar{E} \uparrow)$$

半径 r の星の全エネルギー：

重力エネルギー：
$$E_G = -\frac{3}{5} G \frac{M^2}{r}$$

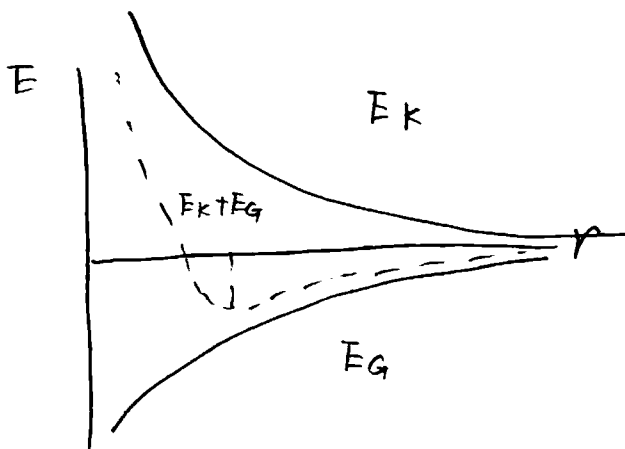
$\chi \cdot N$ の陽子
 $(1-\chi) \cdot N$ の中性子
 $\chi \cdot N$ の電子

} 星の質量

$$E_K = E_e + E_p + E_n \sim E_e = \frac{3}{5} \epsilon_{F,e} \times \chi N$$

$$= \frac{3}{5} \chi N \cdot \frac{\hbar^2}{2m_e} \left(3\pi^2 \cdot \frac{\chi N}{V} \right)^{2/3}$$

$$= \frac{3}{5} \chi N \cdot \frac{\hbar^2}{2m_e} \left(3\pi^2 \cdot \frac{\chi N}{\frac{4}{3}\pi r^3} \right)^{2/3} = \frac{3}{5} \frac{\chi N}{r^2} \cdot \frac{\hbar^2}{2m_e} \left(\frac{9\pi}{4} \chi N \right)^{2/3}$$



$$E(r) = E_K + E_G$$

$$= \frac{\alpha}{r^2} - \frac{\beta}{r}$$

$$\alpha = \frac{3}{5} \chi N \cdot \frac{\hbar^2}{2m_e} \left(\frac{9\pi}{4} \chi N \right)^{2/3}$$

$$\beta = \frac{3}{5} G M^2$$

平衡点：
$$0 = \frac{dE}{dr} = -\frac{\alpha}{r^3} + \frac{\beta}{r^2} \rightarrow r = \frac{\alpha}{\beta}$$

$$= \frac{\chi N}{G M^2} \cdot \frac{\hbar^2}{2m_e}$$

$$\times \left(\frac{9\pi}{4} \chi N \right)^{2/3}$$

$$\frac{\hbar^2 c^2}{2m_e c^2} = \frac{197^2 \text{ MeV} \cdot \text{fm}^2}{2 \times 0.5 \text{ MeV}}$$

$$= 38809 \text{ MeV} \cdot \text{fm}^2 = 38809 \text{ MeV} \times 10^{-30} \text{ m}^2$$

$$N \sim 10^{57}, \quad \chi = \frac{1}{2}$$

$$\rightarrow r = \frac{\chi}{G \times N m_N^2} \cdot \frac{\hbar^2}{2m_e} \left(\frac{9\pi}{4} \cdot \chi N \right)^{2/3}$$

$$G = 6.7 \times 10^{-11} \text{ J} \cdot \text{m} \cdot \text{kg}^{-2}$$

$$m_N = 1.67 \times 10^{-27} \text{ kg}$$

$$1 \text{ MeV} = 1.602 \times 10^{-13} \text{ J}$$

$$= \frac{0.5}{6.7 \times 10^{-11} \times 10^{57} \times 1.67^2 \times 10^{-54}} \cdot 38809 \times 10^{-30}$$

$$\times 1.602 \times 10^{-13} \times \left(\frac{9\pi}{4} \cdot 0.5 \cdot 10^{57} \right)^{2/3}$$

$$= 1663 \times 2.32 \times 10^8 \cdot 10^{-30} \cdot 10^{-13} \cdot 10^{38}$$

$$= 3858 \times 10^3 \text{ m}$$

$$= \underline{3858 \text{ km}}$$

$$M = 1.67 \times 10^{-27} \times 10^{57} = 1.67 \times 10^{30} \text{ kg}$$

$$\text{密度: } \rho = \frac{1.67 \times 10^{30}}{\frac{4}{3} \pi r^3} = 6.9 \times 10^9 \text{ kg/m}^3$$

cf. 太陽: 半徑 696,200 km

重さ $1.98 \times 10^{30} \text{ kg}$

平均密度 1411 kg/m³