Section 3. 核融合反応

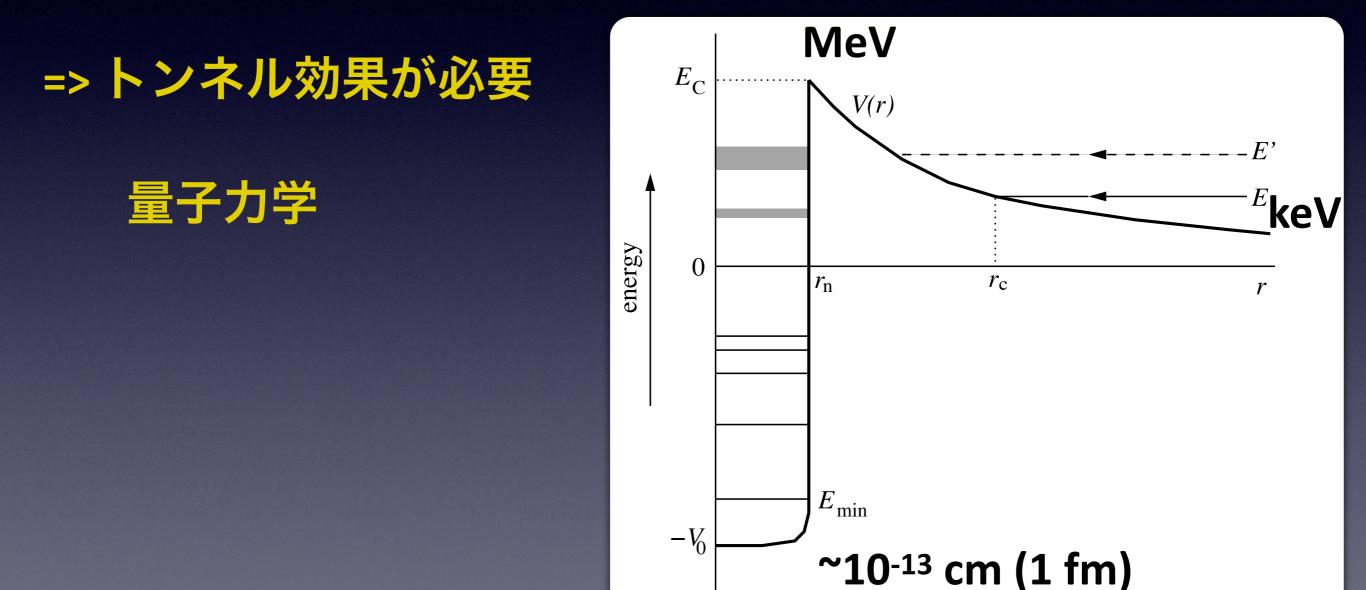
3.1 トンネル効果

3.2 核融合反応



クーロン障壁 E ~ (Z₁Z₂e²)/r ~ 10⁶ eV (MeV)

ガスの典型的なエネルギー E ~ kT ~ 10³ eV (keV) <= 10⁷ K



Textbook by Pols

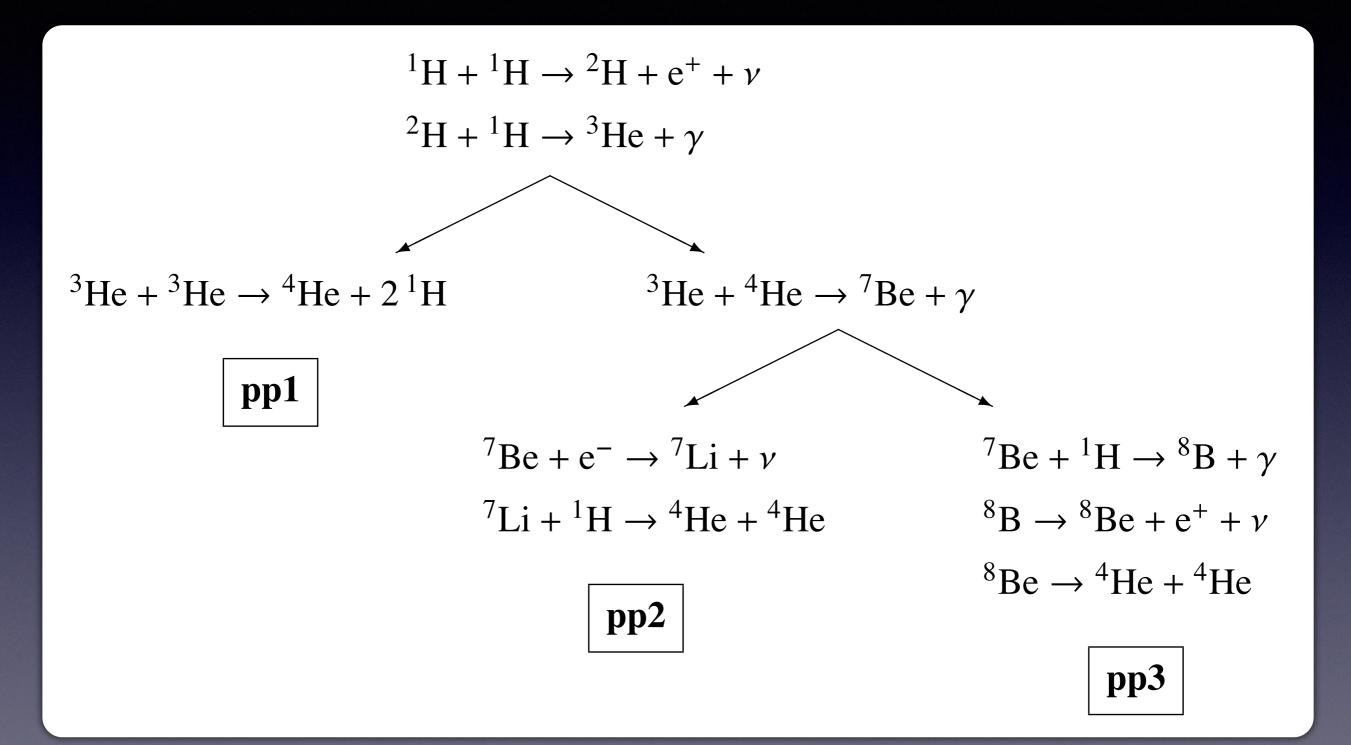


さまざまな疑問を<mark>物理</mark>を使って理解しよう

- 星の中はどうなっているの?
- なぜ重い星の方が大きいの?
- なぜ星は明るく輝くの?
- なぜ重い星の方が明るいの?
- なぜ星は「進化」するの?
- なぜ質量で星の運命が変わるの?
- なぜ星は星でいられるの?
- なぜ一部の星は爆発するの?

原子核物理 水素燃焼 (pp chain)

$4^{1}H \rightarrow {}^{4}He + 2e^{+} + 2\nu$



Textbook by Pols

<mark>原子核物理</mark> 水素燃焼 (CNO cycle)

$$\downarrow^{12}C + {}^{1}H \rightarrow {}^{13}N + \gamma$$

$${}^{13}N \rightarrow {}^{13}C + e^{+} + \nu$$

$${}^{13}C + {}^{1}H \rightarrow {}^{14}N + \gamma$$

$$\downarrow^{13}C + {}^{1}H \rightarrow {}^{14}N + \gamma$$

$$\downarrow^{14}N + {}^{1}H \rightarrow {}^{15}O + \gamma$$

$${}^{15}O \rightarrow {}^{15}N + e^{+} + \nu$$

$${}^{15}N + {}^{1}H \rightarrow {}^{12}C + {}^{4}He$$

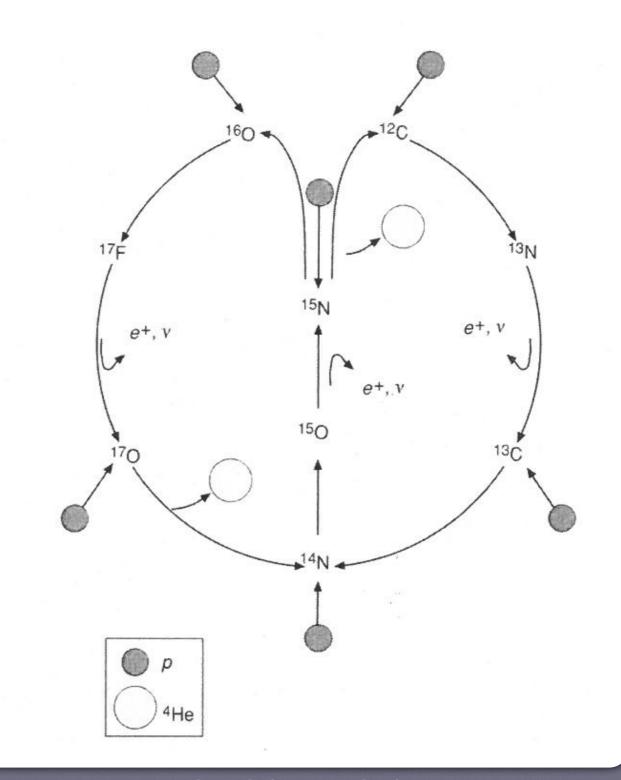
$$\downarrow$$

$$\downarrow^{16}O + {}^{1}H \rightarrow {}^{17}F + \gamma$$

$${}^{16}O + {}^{1}H \rightarrow {}^{17}F + \gamma$$

$${}^{17}F \rightarrow {}^{17}O + e^{+} + \nu$$

$${}^{17}O + {}^{1}H \rightarrow {}^{14}N + {}^{4}He$$



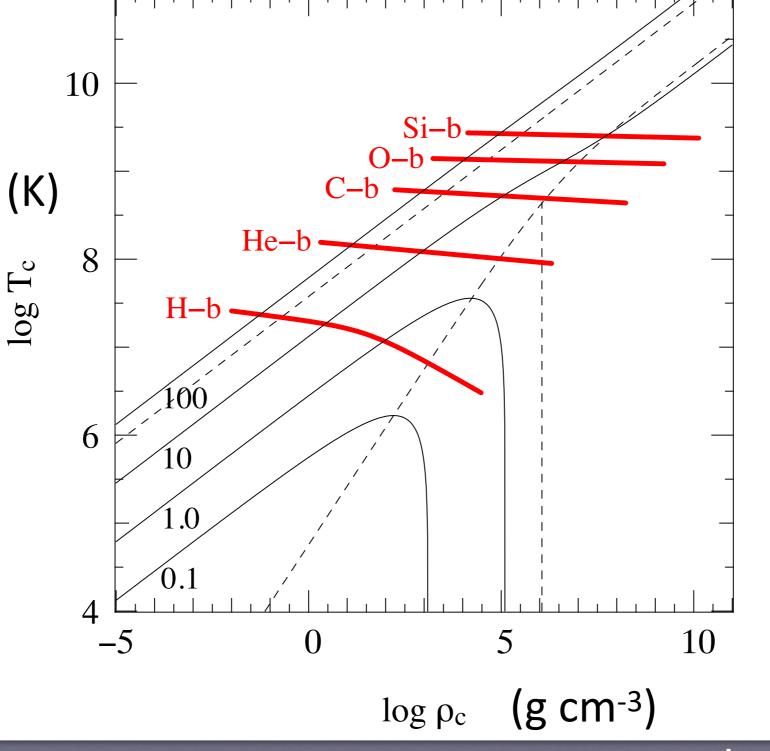
Textbook by Pols

Textbook by Prialnik

水素燃焼の条件

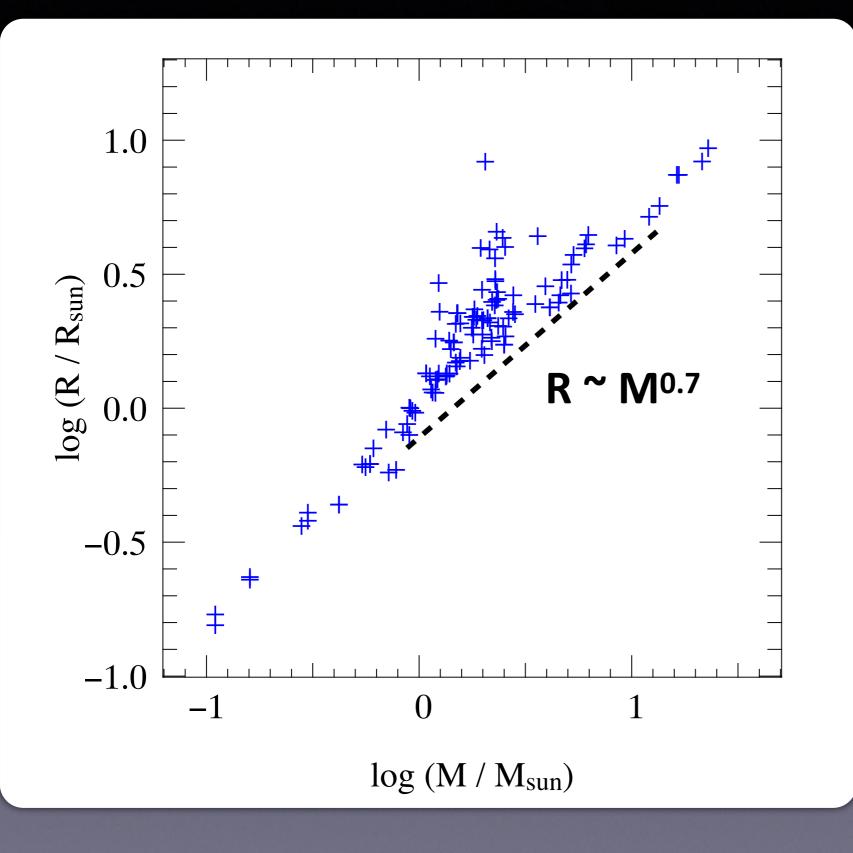


-10



Lecture Note by Pols

質量と半径の関係 (主系列星)



星の中心温度が ほぼ一定 => R ~ M

Lecture Note by Pols

Phase	Main reactions	Products	Т
燃焼段階	おもな反応	おもな 生成物	温度 (10 ⁸ K)
Η	pp チェイン CNO サイクル	$^{4}\mathrm{He}_{^{14}\mathrm{N}}$	0.15 - 0.2
He	$\begin{array}{c} 3^{4}\text{He} \longrightarrow {}^{12}\text{C} \\ {}^{12}\text{C} + {}^{4}\text{He} \longrightarrow {}^{16}\text{O} + \gamma \end{array}$	$^{12}C_{16}O$	1.5
\mathbf{C}	$ {}^{12}\mathrm{C}{+}^{12}\mathrm{C}{\longrightarrow} \begin{cases} {}^{23}\mathrm{Na+p} \\ {}^{20}\mathrm{Ne+\alpha} \end{cases} $	Ne,Na Mg,Al	7
Ne	$\begin{vmatrix} ^{20}\mathrm{Ne}+\gamma \longrightarrow ^{16}\mathrm{O}+\alpha \\ ^{20}\mathrm{Ne}+\alpha \longrightarrow ^{24}\mathrm{Mg}+\gamma \end{vmatrix}$	O Mg	15
O	$ {}^{16}\text{O}{+}^{16}\text{O}{\longrightarrow} \begin{cases} {}^{28}\text{Si}{+}\alpha \\ {}^{31}\text{P}{+}p \end{cases} $	Si,P,S, Cl,Ar,Ca	30
Si	$\begin{vmatrix} ^{28}\text{Si}+\gamma \longrightarrow ^{24}\text{Mg}+\alpha \\ ^{24}\text{Mg}+\gamma \longrightarrow \begin{cases} ^{23}\text{Na}+p \\ ^{20}\text{Ne}+\alpha \\ & \\ & \\ & \\ & \\ & \\ & \\ & \\ & \\ & \\ $	Cr,Mn, Fe,Co, Ni,Cu	40
Nuclear statistical equilibrium			

元素はいかにつくられたか(岩波書店)

まとめ

- 核融合反応
 - トンネル効果が必要
 - トンネル確率 x 速度分布の端
 => ガモフピーク
 - エネルギー生成率は温度に強く依存
 => 閾値の温度に到達すると核融合が起きるとみなせる