# Section 2. 恒星の構造と性質 (1)

## 2.1 運動方程式

2.2 太陽の中心温度





太陽の明るさ = 4 x 10<sup>26</sup> J/s (= W) = 4 x 10<sup>33</sup> erg/s

(C) JAXA/ISAS

日本の一年の消費電力 = 2 x 10<sup>19</sup> J = 2 x 10<sup>26</sup> erg 日本が10<sup>7</sup> 年 = 1000万年かけて使うエネルギーを1秒で放射

そもそもなぜこんなに明るいの??

# 太陽はなぜ明るく輝くのだろう?

#### A. 化学反応



https://www.britannica.com/science/chemical-reaction

(例) C+ O<sub>2</sub> -> CO<sub>2</sub>

# 原子や分子がくっつく = 原子核は変わらない

# <section-header><section-header>

#### (例) H + H + H + H -> He

原子核が変わる = 新しい元素ができる

太陽を約100億年 輝かせることができる

#### エネルギー源: E = mc<sup>2</sup>





核融合 H

# 本当にそんなことが起きるの? どうやって??

元素の種類が変わるのを間近で見たことがある人は ほとんどいないはず!

#### 質量と半径の関係 (主系列星)



「主系列星」 重い星の方が 半径が大きい

なぜ?

Lecture Note 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?



#### クーロン障壁 E ~ (Z<sub>1</sub>Z<sub>2</sub>e<sup>2</sup>)/r ~ 10<sup>6</sup> eV (MeV)

ガスの典型的なエネルギー E~kT~10<sup>3</sup> eV (keV) <= 10<sup>7</sup> K



**Textbook by Pols** 

#### まとめ

#### • 恒星の内部

- 力のつりあい:静水圧平衡 <= 力学</li>
- 理想気体の状態方程式 <= 熱力学
- 太陽の中心温度は約10<sup>7</sup>K (1000万度)
- 核融合にはトンネル効果が必要
- 核融合がI0<sup>7</sup>Kで起きるとすると、
   星の半径は質量に比例する

レポート課題1

現象の「タイムスケール」は一般的に t = Q / (dQ/dt) と表すことができる(Qは何らかの物理量)

1-1. Kelvin-Helmholtzタイムスケールを説明せよ
1-2. 太陽の場合のKelvin-Helmholtzタイムスケールを概算せよ
1-3. 自由落下時間 (free-fall timescale) を説明せよ
1-4. 太陽の場合の自由落下時間を概算せよ
1-5. 太陽の場合のsound crossing timeを概算せよ