

8.1 星の進化の方程式 (まとめ) 8.2 白色矮星







図の大きさは天体の大きさと一致していません

寿命

(C: Essay Web)

ブラックホール



実際の星の進化はどう理解されているか?

MESA code http://mesa.sourceforge.net/index.html

MESA

Modules for Experiments in Stellar Astrophysics

MESA home

- code capabilities
- preregs & installation
 - getting started
 - using pgstar
- using MESA output
- beyond inlists (extending MESA)

troubleshooting

FAQ

- star_job defaults controls defaults pgstar defaults
- binary_controls defaults news archive

documentation archive



You may also want to visit **the MESA community portal**, where users share the inlists from their published results, tools & utilities, and teaching materials.

Why a new 1D stellar evolution code?

The MESA Manifesto discusses the motivation for the MESA project, outlines a MESA code of conduct, and describes the establishment of a MESA Council. Before using MESA, you should read the **manifesto document**. Here's a brief extract of some of the key points

Stellar evolution calculations remain a basic tool of broad impact for astrophysics. New observations constantly test the models, even in 1D. The continued demand requires the construction of a general, modern stellar evolution code that combines the following advantages:

- Openness: anyone can download sources from the website.
- Modularity: independent modules for physics and for numerical algorithms; the parts can be used stand-alone.
- Wide Applicability: capable of calculating the evolution of stars in a wide range of environments.
- Modern Techniques: advanced AMR, fully coupled solution for composition and abundances, mass loss and gain, etc.
- Comprehensive Microphysics: up-to-date, wide-ranging, flexible, and

Latest News

- 10 Aug 2016
 » Documentation Archive
- 19 Jun 2016
 » Release 8845
- 03 Feb 2016
 » Release 8118
- 29 Jan 2016
 » New MESA SDK Version
- 10 Jan 2016
 » Summer School 2016
- 27 Sep 2015
 » Instrument Paper 3
- 14 Sep 2015
 » MESA-Web Updates
- 08 Sep 2015
 » New MESA SDK Version
- 03 Sep 2015
 » Updated MESA Maps
- 27 Aug 2015
 » Summer School Success!

1 Msun (ρ-Τ)



 $T \sim M^{2/3} \rho^{1/3}$

1 Msun (HR diagram)





20 Msun (p-T)



20 Msun (HR diagram)





Section 8. 白色矮星

8.1 星の進化の方程式 (まとめ) 8.2 白色矮星



Sirius A (シリウス)

Sirius B 白色矮星

https://kids.yahoo.co.jp/zukan/astro/winter/0001.html

Cat's eye nebula

(J.P. Harrington and K.J. Borkowski, and NASA)

Helix nebula (NASA, ESA, and C.R. O'Dell)

質量と半径の関係



Provencal et al. 1998



重い白色矮星ほど半径小さい (普通の星と反対)

なぜ?

まとめ:白色矮星

● 白色矮星

- 縮退した電子の状態方程式
 => 星の構造の基礎方程式の一部だけで解ける
- 重い白色矮星ほど小さい (R ~ M^{-1/3})
- 支えられる限界: チャンドラセカール限界質量 (~1.4 Msun)

様々な疑問を物理を使って理解しよう

- なぜ星は「進化」するのか?
- なぜ質量で運命が変わるのか?
- ●なぜ星は爆発するのか?
- 超新星の膨大なエネルギーはどこからきたのか?
- 超新星はなぜ非常に明るくなるのか?
- なぜ中性子星合体は輝くのか?









宇宙物理学 天体物理学









レポート課題4

- ここまでの内容に関する質問があれば送って下さい。
- ●皆さんの興味に応じて、
 星や宇宙に関する一般的な質問を送って下さい。

- 来週の講義でお答えします。
- (時間がなければ後日に資料などでお答えします)

この課題のみ、締め切りは9月24日 (金) 24:00