素核宇宙融合レクチャーシリーズ 第13回

"超新星1987Aから超新星残骸まで"



主催:計算基礎科学連携拠点(JICFuS) HPCI戦略プログラム分野5「物質と宇宙の起源と構造」 共催:理化学研究所 iTHESプロジェクト 2014年11月27日-28日、理研和光キャンパス





PRC99-04 • Space Telescope Science Institute • Hubble Heritage Team (AURA/STScI/NASA)





After: SN1987A

Before: Sanduleak -69° 202

Detection of Neutrinos from SN1987A







Super-Kamiokande



SN1987Aに於ける元素合成

Hashimoto, Nomoto, Shigeyama 1989



爆発前(親星)

爆発後

球対称爆発の組成・速度分布

 $E_{exp} = 2x10^{51} \text{ erg}$: (自己重力エネルギー込み。最終爆発エネルギー)



星の内部の拡大図

星の全体図

56Ni & 44Ti are trapped inside, with low velocity.



TIME (DAY)

核ガンマ線起源の早期X線検出!

Dotani et al. Nature 1987 by GINGA



核ガンマ線早期検出! Matz et al. Nature 1988 1987 AUG 1 - OCT 31 MeV⁻¹ 847 keV 4 $\sim (6 \pm 2) \times 10^{-4}$ photons cm⁻² s⁻¹ 3 1238 keV $\sim 2.3 \times 10^{-4} \text{ M}$ S 2 Rate (counts $\begin{bmatrix} 1 & 1 & 1 \\ 1 & 1 & 1 \end{bmatrix} \xrightarrow{I_1} \begin{bmatrix} I_1 & I_1 &$ 0 $\sim 1.3\%$ of the total mass of ⁵⁶Co

観測された鉄の速度分布(409日後) .



Asymmetric Explosion & Neutron Star Kick



Model W15-6 Time: 15.10 ms NS displacement: 0.00 km

A. Wongwathanarat (MPA \rightarrow RIKEN)





Asymmetric Ejection of 56Ni & Neutron Star Kick





A. Wongwathanarat (RIKEN)

Successful Reproduction of High Velocity Component of 56Ni



14 species (⁴He- ⁵⁶Ni+X) alpha-reactions network

Great Collaborations Started (2014-)

Radiation Transfer, including Gamma-Ray Line
Transfer.





Left: A. Wongwathanarat (RIKEN) Right: K. Maeda (Kyoto)





847KeV ラインガンマ線の明るさ

ガンマ線スペクトルの時間進化





Preliminary



親星依存性がかなりありそうである。



Woosley&Weaver (1995) RSG, W15



Nickel-rich ejecta at shock breakout

Woosley+ (1988) BSG, B15

Shigeyama&Nomoto (1990) BSG, N20



<u>5e11 cm</u> v_r [1000 km/s] -0.37 0.49 1.4 2.2



最近の話題: SN1987Aから多量の44Ti核ガンマ検出!

Grebenev et al. Nature 12



⁴⁴Ti の推定量 $(3.1 \pm 0.8) \times 10^{-4} M_{\odot}$



1987Aは超新星から超新星残骸へ

Larsson et al. 2013



6122 d







水素輝線で見たSN1987A。リングはこの外側にある。

8714 d (SINFONI) + 8328 d (HST)



水素を線で Si+Feをカラーで 描いてみた。

SN1987Aに関する将来計画

- Self-Consistent Simulations (Simulations of Explosion Mechanism & Explosive Nucleosynthesis).
- Explosive Nucleosynthesis (such as 44Ti) with Large Reaction Network Coupled with Multi-Dimensional Hydro Simulations.
- Gamma-Ray Transfer/X-ray Transfer, including Line Transfer.
- Interactions between Supernova Ejecta and the Surrounding Ring.

Very Exciting!

超新星残骸

超新星残骸は物理と謎の宝庫

Morphology? Composition? Cosmic-Ray Production?

X-ray Image of Cassiopeia A by Chandra (\sim 350yrs old).

3D structure of Cas A: Fe is Outside!



Delaney et al. 2010

Green: X-ray Fe-K Black: X-ray Si XIII Red: IR [Ar II] Blue: [Ne II]/[Ar II] Grey: IR [Si II] Yellow: optical outer ejecta

Chandra 's X-rays & Spitzer 's Infrared

44Ti is inside of Iron!!

NuSTAR: Ti (68-78 keV)

Cas A

NuSTAR (2012~) Hard X-ray imager

Chandra: Fe Blue: 44Ti, Green: Si/Mg, Red: Fe.



Cas A



超新星から超新星残骸まで

Engine/Nucleosynthesis





1-10 sec. < 1000-10000km. SN1987A



8714 d (SINFONI) + 8328 d (HST)



27yrs 10^17cm Remnants





100-10000 yrs 10^18-10^19 cm.

Our Big Challenge: From (Takiwaki & Wongwathanarat) To (Lee, Ono, Warren)



Warren & Blondin 13 D. Warren (NCSU→RIKEN) テプ