酸素・炭素原子核の巨大共鳴からのy線測定

超新星爆発ン測定への応用

王 岩 :岡山大学 @第3回超新星ニュートリノ研究会@東北大学

T. Sudo,M. S.Reen, R.Dhir,M. Sakuda,Y. Yamada, T. Shirahige, D. Fukuda, Y. Koshio, T. Mori(Okayama)
A. Tamii, N. Aoi, M. Yosoi, E. Ideguchi,T. Suzuki,, C. Iwamoto,T. Ito,
M. Miura, T. Yamamoto (Research Center for Nuclear Physics)
T. Kawabata, S. Adachi, T. Furuno, M. Tsumura, M.Murata (Kyoto)
T. Hashimoto(IBS), K. Miki, H. Akimune(Konan), H. Nakada (Chiba), T. Yano(Kobe)



Outline

- 1. 研究背景:超新星ニュートリノの検出・巨大共鳴
- 2. E398 ¹⁶O,¹²C(p,p'γ)実験概要
- 3. 磁気スペクトロメータ "Grand Raiden" 解析

1. 励起スペクトル

- 2. ¹²C,¹⁶O (p,p') 反応断面積、角度分布
- 4. γ線検出器解析:エネルギー較正・MCとの比較
- 5. 巨大共鳴状態から放出されるγ線
 - 1. エネルギースペクトル
 - 2. γ線の放出率

6. まとめ

1. 研究背景: 超新星ニュートリノ検出: CC反応 & NC反応

- *地球から10kpcの距離で超新星爆発が 起きた際に地上で予想されるv検出数
 - Super Kamiokande (H₂**O**)

Ref. Beacom-Vogel, PRD58, 053010, '98

 $CC: \overline{v}_e + p \rightarrow e^+ + n \qquad \sim 8000 \text{ ev.}$ $NC: v_x + {}^{16}O \rightarrow v_x + X + \gamma (v_x = v_\mu, v_\tau) \qquad \sim 700 \text{ ev.}$

• KamLAND (CH)

Ref. A. Suzuki, Nucl. Phys. B(Proc.Suppl.) 77(1999) 171-176

CC: $\overline{v}_e + p \rightarrow e^+ + n$ ~ 300 ev. $NC: v_x + {}^{12}C \rightarrow v_x + X + \gamma (15.1 MeV)$ ~ 60 ev. $NC: v_x + {}^{12}C \rightarrow v_x + X + \gamma (E_x > 16 MeV)$ ~ 60 ev. 巨大共鳴からのy線







NC事象:原子核の巨大共鳴状態から放出されるγ線が信号

1. (2)中世カレント(NC)反応で検出する重要性

 2 or 3番目に多い事象 超新星爆発シミュレーション μ,τ型(反)ニュートリノの信号 1053 → T_{νµ}, T_{ντ} (平衡温度)に関する情報 L_ν(erg/s) 1052 SKで検出した際に予想される信号 1051 T_{vx}=8MeV $T_{\overline{ve}}=5MeV$ 1050 Arbitrary 2 20 CC e⁺ $\langle E_{\nu} \rangle$ (MeV) $\nu_{\rm x}$ a) 10 0 5 10 15 2025 linear $\leftarrow i \rightarrow \log$ **Energy** [MeV] 0 0.2 0.4 Ref. K. Langanke et al., Phys.Rev.Lett.76(1996). *統計崩壊モデルを使った理論計算

K. Nakazato et al., ASTROPHYS. J. S.205:2 (2013)

time (sec)

光度

平均エネルギ

x=μ,τ

10

¹⁶O*(巨大共鳴)→¹⁵N/¹⁵O+p/n+γ(5~10MeV) ~30%

巨大共鳴状態から放出されるγ線を定量的に測定したデータが存在しない。



1.(3)原子核の巨大共鳴状態

・核子による集団的運動(振動)による励起状態



1. (4) ¹⁶O(v,v') 反応による巨大共鳴状態への励起

• NC $\mathbf{v} + \mathbf{A} \rightarrow \mathbf{v} + \mathbf{A}'$ ¹⁶O(ν,ν ') Cross Section (CRPA Calculation) 低エネルギー領域の原子核遷移行列は $F(a) \theta = 0^{\circ}$ **Ref.** Jachowicz et al ., PRC59(`99) Axial-Vector Current >> Vector Current $E_{x}=15 \text{ MeV}$ $E_v = 50 \text{MeV}$ do/dEx_[10⁻⁴²çm²/ MeW] 特にJ^P=2-(T=1),1-(T=1)の寄与が大きい。 →巨大共鳴の中でも、 Spin-Diple Resonance への励起が支配的 cróss section $\cdot d\sigma/d\Omega$ (¹²Cの場合はJ^P=1⁺(T=1)も→Karmen実験で測定) • $(1-\Sigma) d\sigma/d\Omega$ 0.41+ 0.6 cerential (0.2 0 ・巨大共鳴状態の分類 B(E1) (e²fm²) GDR (Jp=1, Δ T=1, Δ S=0, Δ L=1) : $f_1(r)Y_1^m\tau_3$ $0.2 \overline{(b) \theta} = 4$

SDR (J^p=0⁻,1⁻,2⁻, Δ T=1, Δ S=1, Δ L=1): $\vec{\sigma}f_1(r)Y_1^m\tau_3 \models \mathbb{E}_x = 1$: Spin-M1 Resonance(J^p=1⁺, Δ T=1, Δ S=1, Δ L=0): $\vec{\sigma}f_0(r)\tau_3$

> Spin Dipole Resonance: J^P =2⁻(T=1),1⁻(T=1)への励起が支配的 (¹²Cの場合はSpin-M1 Resonance J^P=1⁺,15.1MeVも)

1. (4) ¹⁶O(p,p')反応による巨大共鳴状態への励起

- ◆ O(v,v'): SDR(2⁻,1⁻)が支配的. C(v,v'): SDR & 1⁺(15.11MeV)が支配的
- + O,C(p,p'): Ep=392MeV, θ=3°~5°でSDR(1⁻,2⁻)が支配的となる

Cross Section of ¹⁶**O(p,p') (***E_p***=392MeV)** Ref.Kawabata et al.,PRC65('02)064316



1.(5) 巨大共鳴状態からの崩壊 → γ線放出

巨大共鳴状態は核子を放出して崩壊した後にγ線を放出

(*統計崩壊モデルに基づく理論計算が可能)



1. 超新星v NC-γ事象のイベント数

爆発で放出される vフラックス

× NC反応による励起断面積

巨大共鳴から放出 されるγ線の放出率

Х





3.1 スペクトロメータ解析: 焦点面検出器

*** Focal Plane Detecters**

- Plastic Scintillators (1cm thick) × 2⁻
 - ✦ Usage: Trigger & PID
 - ✦ Stored Data: TOF

٠

Deposit energy

Trigger Mode : Coincidence of 2 PSs

Multi-wire Drift Chamber × 2

- Usage: Track Reconstruction of p'
- ✦ Stored Data: Drift Time, Hit Wire
 - \rightarrow Position(X,Y), Angle(θ, ϕ)
 - \rightarrow Excitation Energy (E_x)

& Scattered Angle (θ_{scat})

For detail of Grand Raiden, see **Ref**. M. Fujiwara et al., Nucl. Instrum. Methods Phys. Res. A 422, 484 (1999).



3.1 スペクトロメータ解析: Particle Identification



3.2 スペクトロメータ解析:トラック再構成



3.3 スペクトロメータ解析:散乱角較正

スペクトロメータの入り口に穴の空いたプレートを置き、 焦点面でのトラック情報との対応から散乱角を較正した



3.4(1) "Grand Raiden"で取得した励起スペクトル



3. (2) ¹²C, ¹⁶O (p,p') 反応断面積

カウント数

微分反応断面積 =

標的内の原子核数×入射陽子数×立体角

variable

$$\frac{d^2\sigma}{d\Omega dE} = CJ\frac{N}{\Omega}\frac{1}{L\eta\tau}\frac{e}{Q\epsilon}\frac{A}{N_A ta}$$

description unit

玄	統	詚	拦
不	がし	二十	一

101101010	accomption	cane	
$\frac{d^2\sigma}{d\Omega E}$	double differential cross section	[mb/sr·MeV]	
\overline{C}	unit conversion constant	[mb/cm ² ·mg·g]	
J	Jacobian	[-]	
N	detection counts between E and $E+\Delta E$	[counts/MeV]	- <u>-</u>
Ω	solid angle in laboratory frame	[sr]	<u> </u>
L	DAQ live ratio	[-]	检山
η	tracking efficiency	[-]	伙门
au	trigger efficiency	[-]	雷
е	elementary charge	[C]	
Q	total beam charge	[C]	標的
ε	beam transportation ratio	[-]	
Α	target atomic wight	[g/mol]	B
N_A	Avogadro constant	[/mol]	
t	target thickness	$[mg/cm^2]$	T
a	target enrichment	[-]	

	誤差 値	見積もり方法
立体角 Ω	4%	Sieve slit data
検出効率	1%	エネルギー依存性
電荷量	50%	ビーム輸送効率
標的厚み等	570	RUNごとの変動
B.G.	1%	difference of $\theta < 0 \& 0 < \theta$
Total	7%	

系統誤差は合計で7% 主に立体角とビーム輸送によるもの

3. (2) ¹²C, ¹⁶O (p,p') 反応断面積



3.(2)¹²C(p,p') 反応断面積の角度分布



4.(1)γ線検出器解析:エネルギー較正 & Gain変動補正

¹²CのJ^P=1⁺,15.1MeVの励起状態は88%±3%の確率で15.1MeVのγ線を放出する。
 →各NaIのエネルギー較正・検出効率の較正を行う。



- ・標的で散乱した400MeVの陽子による
 影響でPMTのGainが低下
- ・ピーク付近を非対称ガウシアンでFitし
 各NaIのGainの変動を追跡



4.(2) y線検出器解析: MCシミュレーションとの比較



5.(1) 巨大共鳴状態から放出されるγ線:エネルギースペクトル



・核子崩壊後の娘核からγ線が放出されている。

巨大共鳴状態は核子を放出して崩壊→娘核の励起状態へと遷移した場合γ線を放出

(*統計崩壊モデルに基づく理論計算が可能)



5.(2) 巨大共鳴状態から放出されるγ線: 放出率



(Ref. Langanke et. al.)





6.まとめ

- ・12C,16OとのNC反応(非弾性散乱)を用いてµ&τ型の超新星ニュートリノが検出できる。
- NC事象は巨大共鳴状態へ励起された原子核から放出されるγ線で同定される。
 しかし、実際に放出率を測定した定量的なデータがなかった。

<u>実験目的:γ線の放出率を励起エネルギー1MeVごとに10%以内の誤差で求める。</u>

- ・ E398実験 ¹²C,¹⁶O(p,p'γ)実験:データ解析
 - ・ Grand Raiden: 反応断面積,角度分布(今後理論計算と比較)を得た。
 - ・ NaI γ線検出器: エネルギー較正 & MC との比較 (Ref. 須藤Poster)
 - 巨大共鳴状態からのγ線解析:

→理論計算の予想通り、核子崩壊後にγ線を放出することが確認された。

- ¹²C, E_{x=}18-20.5 MeVの状態は、2.12MeVのγ線を10%±2%の確率で放出 これから
- ・ さらに高いエネルギー領域へと拡張し、Ex=1~2MeVごとに放出率を求める。
- 統計崩壊モデルと比較する。
- ・ 散乱角依存性を調べる(θ_{GR}=0~2.5°, Δθ_{GR}~0.5°)。