離散化チャネル結合法の天体核反応 および核データ研究への応用

ー3重アルファ融合反応研究の新展開を中心としてー

<u>緒方一介</u>

(九大院理,日本原子力研究開発機構,理研仁科センター)

本講演のメッセージ

離散化チャネル結合法は、正確かつ柔軟な反応模型である。
3重アルファ融合反応率の大改訂は、本物である。
移行反応は、核反応論の最終・最難関課題のひとつである。
不完全融合反応を量子力学的に記述する新しい方法の提案。



- □離散化チャネル結合法(CDCC)は、正確かつ柔軟な反応模型である。 ✓ CDCCの概観と基本的な考え方
- □3重アルファ融合反応率の大改訂は、本物である。
 - ✓ 連続状態から始まる反応の記述
 - ✓ 10⁸ K 以下における反応率の劇的な増大の理由
 - ✔ 従来の計算法の評価: CDCC計算の(粗い)近似としての理解
- □移行反応は、核反応論の最終・最難関課題のひとつである。
 - ✓移行反応の基礎とFaddeev計算の現状
 - ✓ 多核子移行反応の記述
- □ 不完全融合反応を量子力学的に記述する新しい方法の提案。
 ✓ Glauber模型計算とCDCCによる相補的な解析の提案

The Continuum-Discretized Coupled-Channels method: CDCC (conventional CDCC)



N. Austern, Iseri, Kamimura, Kawai, Rawitscher and Yahiro, Phys. Rep. 154 (1987) 126.

CDCCの基本的な考え方

□ 反応の遷移行列 $T_c \sim \langle \phi_c | V_c | \psi^{CDCC} \rangle \sim \langle \phi_c | \sum_{i} \hat{\phi}_i \rangle \langle \phi_i | V_c | \psi^{CDCC} \rangle$ 反応に関与する<u>有限の模型空間で</u> (のみ)正確な、反応系の波動関数 反応に関クサーム時間を供えたちつ中止地

<u>実験条件と合致した境界条件</u>を持つ自由波

CDCC review paper (PTP Suppl. <u>89</u>) Chap. II, p. 13 より 模型空間

Hence, (F) depends in general on the type of the reaction, the quantities, $\{Q\}$, to be calculated, the procedure of the calculation of $\{Q\}$, the incident energy, angle, etc., of observation, and also the desired accuracy of the calculation.

c.f. N. Austern, M. Yahiro, and M. Kawai, Phys. Rev. Lett. 63, 2649 (1989); N. Austern, M. Kawai, and M. Yahiro, Phys. Rev. C53, 314 (1996).



□ CDCC計算の特徴

- ✓ 束縛状態-連続状態間、連続状態-連続状態間の無限次の遷移が入る。
 → DWB(I)Aと比べて大変
- ✓ 模型空間を適切にコンパクト化する。→ Faddeev 法と比べて簡単

CDCCは、"様々な核反応を実験データに基づいて理解する"という目的にとって最適の、簡便性と信頼性を両立した反応模型である。

- □ CDCCの活躍の舞台 → 3重アルファ融合反応!
 - ✓ 連続状態を稠密に記述する必要がある反応
 - ✓ 必要な模型空間が極めて広い反応
 - ✓ クーロン力によるチャネル結合が本質的な役割を果たす反応
 - ✓ 観測量(物理量)の定量的評価(予言)が必要な場合

CDCCの3重アルファ融合反応への適用

----- K.O., M. Kan, and M. Kamimura, to be published in Prog. Theor. Phys. **122** (2009); arXiv:0905.0007 [astro-ph.SR].



3重アルファ反応



✓ T >> 10⁸ Kでは反応(1)・(2)共に共鳴とみなして良い。

✓ T << 10⁸ Kでは非共鳴過程が重要

> エネルギーシフトを伴う共鳴反応として記述

□ 本研究

✓ 共鳴・非共鳴状態を区別なく取り扱い、3粒子の反応を正確に記述

c.f. M. Kamimura and Y. Fukushima, Proceedings of the INS International Symposium on Nuclear Direct Reaction Mechanism, Shikanoshima, Fukuoka, Japan, 1978, p. 409. P. Descouvemont and D. Baye, Phys. Rev. C **36**, 54 (1987).

従来の非共鳴過程の記述(Nomoto法)



$\Box \text{ Schroedinger Eq. (1ch)} \int \phi^* (\mathbf{r}) \Big[T_R + V_{\alpha - \alpha} (R_1) + V_{\alpha - \alpha} (R_2) + h_{\alpha \alpha} - E \Big] \phi(\mathbf{r}) \chi(\mathbf{R}) d\mathbf{r} = 0$ $\begin{bmatrix} T_R + V_{\alpha \alpha - \alpha} (R) + \varepsilon_1 - (\varepsilon_1 + \varepsilon_2) \Big] \chi(\mathbf{R}) = 0$

αα-α間のポテンシャルがααの状態に依らないときのみ正しい(検証可能)



連続状態入射反応

- 話の前提(想定)
 - ✓便宜上、3つのα粒子を番号付きで区別する。
 - ✓ α₁-α₂間および(α₁-α₂)-α₃間の軌道角運動量は いずれも0とする。
- 1.3α系の自由波から出発する。
 - ✓入射境界条件を満たす、rについてもRについても無限に拡がった波。
- 2. $\alpha_1 \alpha_2$ 間の状態を、狭い運動量区間にわたって束ねる。
 - ✓ $\alpha_1 \alpha_2$ 間がコンパクトになる。 ✓ $(\alpha_1 - \alpha_2) - \alpha_3$ 間の散乱は、通常の散乱問題と同様に扱える。
- 3. α₁-α₂間の連続状態を離散化して、結合するチャネルを用意する。
 - ✓ 散乱問題は、全系のエネルギー保存を満たしながら解く。
 - ✓ 全ての α_1 - α_2 状態が入射状態となり得る(open channels)。





* M. Kamimura and Y. Fukushima, Proceedings of the INS International Symposium on Nuclear Direct Reaction Mechanism, Shikanoshima, Fukuoka, Japan, 1978, p. 409. P. Descouvemont and D. Baye, Phys. Rev. C 36, 54 (1987).

 $(\alpha_1 - \alpha_2) - \alpha_3$ の状態

 \Box (α_1 - α_2)- α_3 間の結合ポテンシャル $V_{ji}(R) = \left\langle \phi_{j}(r) \middle| V_{\alpha\alpha}^{N+C}(R_{1}) + V_{\alpha\alpha}^{N+C}(R_{2}) \middle| \phi_{i}(r) \right\rangle_{r}$ ✓ V^N₂ は 1.5% だけ小さくする。 ⇒ i = j = 86 (共鳴)のとき $E_{res} = 287.5$ keV, $\Gamma = 4.0$ eV exp. (287.5) (8.5+/-1.0) $\checkmark R_{\rm max} = 2500 \text{ fm}, dr = 0.25 \text{ fm}$ $\phi(\mathbf{r})$ **□**3α連続状態の波動関数 $\Psi_{\hat{k}_{i_0},E}^{0^+}(r,R) = \sqrt{\frac{2}{\pi}} \frac{1}{32\pi^2} \frac{1}{\hat{k}_{i_0}\hat{K}_{i_0}} \sum_{i=1}^{i_{\max}} \frac{\hat{u}_i(r)}{r} \frac{\hat{\chi}_i^{(i_0)}(R)}{R}$ ✓ *i*₀:入射状態(*i*₀ = 1から *i*_{max} まで)

✓ Eは1keVから500keVまで1keV刻みに取る。
 ※(α₁-α₂)-α₃間の共鳴エネルギー付近は0.1keV刻み。

3重アルファ反応の反応率

□ 連続状態からのE2遷移確率

ガウス展開法で求めた波動関数 (*l*, *L*) = (0,2), (2,0), (2,2) で組み替え 入り(対称化された波動関数)。

$$\langle \sigma v \rangle_{\hat{k}_{i_0},E} = \frac{2 \left(2\pi\right)^7}{75\hbar} \left(\frac{\hbar\omega}{\hbar c}\right)^5 \sum_M \left| \left\langle \Psi_M^{2^+} \right| O_M^{\text{E2}} \right| \Psi_{\hat{k}_{i_0},E}^{0^+} \right\rangle \right|$$

□ 有効電荷補正 → Γ_γを再現するように補正

✓ 規格化した 0⁺₂ CDCC波動関数を用いて計算した B(E2) が実験値
 13.4 e² fm⁴ を再現するように有効電荷補正 δe = 0.77 を加える。

□ 反応率

$$\langle \alpha \alpha \alpha \rangle(T) = 3N_{\rm A}^2 \frac{4}{\pi (k_{\rm B}T)^3} \int \left\{ \sum_{i_0=1}^{i_{\rm max}} w_{i_0} \langle \sigma v \rangle_{\hat{k}_{i_0},E} \right\} \exp\left(-\frac{E}{k_{\rm B}T}\right) dE$$
$$w_{i_0} = \frac{2\hat{\epsilon}_{12,i_0}}{\hat{k}_{i_0}} \sqrt{\hat{\epsilon}_{12,i_0}(E - \hat{\epsilon}_{12,i_0})}$$



Nomoto法とは、この差を無視した、極めて粗い近似計算である。

< sv>の計算結果(1ch計算)



< sv>の計算結果(1ch計算)-3Dプロット-



3重アルファ融合反応率

- K.O., M. Kan, and M. Kamimura, to be published in Prog. Theor. Phys. **122** (2009); arXiv:0905.0007 [astro-ph.SR].



斥力入りααポテンシャルを用いる影響



新しい反応率(OKK rate)の影響

- A. Dotter and B. Paxton, arXiv:0905.2397 [astro-ph.SR].

Evolutionary implications of the new triple- α nuclear reaction rate for low mass stars

Result:

The OKK rate has severe consequences for the late stages of stellar evolution in low mass stars. Most notable is the shortening-or disappearance-of the red giant phase.

Conclusions:

The OKK triple-a reaction rate is incompatible with observations of extended red giant branches and He burning stars in old stellar systems.

Z=0.02.

Results. Results show that the OKK rate has severe consequences for the late stages of stellar evolution in low mass stars. Most notable is the shortening–or disappearance–of the red giant phase.

Conclusions. The OKK triple- α reaction rate is incompatible with observations of extended red giant branches and He burning stars in old stellar systems.

3重アルファ融合反応研究のまとめ

- □離散化チャネル結合法を3粒子融合反応(ternary process)に適用した。
 - ✓ 3重アルファ反応の共鳴・非共鳴過程を統一的に記述した。
 - ✓ α₁-α₂間の共鳴より下の連続状態が本質的に重要。
 - ✓ 非共鳴反応では、(α₁-α₂)-α₃間のクーロン障壁が、共鳴反応時よりも 有意に下がる。
 - ✓ 得られた反応率は、既存のものと比べ、10⁸ K 以下で劇的に大きい。
 - ✓ 非共鳴3重アルファ反応を記述する従来の方法(Nomoto法: NACRE)
 は、本計算の極めて粗い近似であることを示した。
 - ✓ アルファ粒子の対称化をサボっていることは、本質的には影響しない。

□ 今後の展望

- ✓ 観測事実との"矛盾"はいかにして取り除かれるのか?
- ✓ Ternary processを鍵とする元素合成の研究: α(αn,γ)⁹Be, n(pα,⁶Li) etc.

移行反応の基本(CDCCからCDCRCへ)



 $T^{\text{CCBA}} = \langle \psi^{\text{CDCC(c)}} | V_{\text{xc}} | \psi^{\text{CDCC(a)}} \rangle$

(with the remnant term neglected)

$$T^{\text{CDCRC}} = \langle \phi_{\text{c}} | V_{\text{c}} | \psi^{\text{CDCC(a+c)}} \rangle$$

 $T^{\text{CDCRC'}} = <\phi_{\text{c}} |V_{\text{c}}| \psi^{\text{CDCC(a+c+x)}} >$

FRESCO is a powerful computer code for CDCRC calculation:

I.J. Thompson, Comput. Phys. Rep. 7, 167 (1988).

Issue: Perturbative treatment of rearrangement channels

Faddeev法の現状

— A. Deltuva, Phys. Rev. C 79, 021602(R), 2009.



✓ Coulomb力の記述が可能になり、小数核子系以外の反応の研究を展開。
✓ Faddeev といえども、移行反応の定量的記述は困難(相互作用の問題)。

代理反応法と2核子移行反応



不完全融合反応の量子力学的記述

S. Hashimoto, O, Chiba, Yahiro, submitted to PTP.



Glauber計算の結果を用いた吸収半径の決定

- T. Ye, Watanabe, O, Phys. Rev. C 80, 014604 (2009).



不完全融合反応断面積の結果



従来提案されている、"分解チャネルの期待値=不完全融合" とする方法*(parameter free)では、不完全融合断面積が1/10程度 になってしまい、実験と合っている40 MeVのGlauber計算の結果 を全く再現できないことを確認。

*A. Diaz-Torres and I. J. Thompson, Phys. Rev. C 65, 024606 (2002).

トーク後半のまとめ

□移行反応の研究の現状と展望を概観した。

- ✓移行反応の定量的記述は、おそらく最難関の課題である。
- ✓ 相互作用の問題を整理することが重要。
- ✓ 上村流の変分法を用いた4体組み替え反応計算が最有力か。
- ✓ 代理反応法においては、多核子移行反応の定量的記述が重要。
 このことは、移行反応研究の大きな動機付けとなる。

□ 不完全融合反応の量子力学的記述

- ✓ 積分領域の分割による、反応の実態を考慮した計算法。
- ✓ 吸収半径(パラメータ)は、40 MeV入射のGlauber計算の結果(実験を 再現)を用いて決める。
- ✓ 低エネルギーにおいても、不完全融合反応については、Glauber計算 が機能する可能性が高い。

本講演のメッセージ

離散化チャネル結合法は、正確かつ柔軟な反応模型である。
3重アルファ融合反応率の大改訂は、本物である。
移行反応は、核反応論の最終・最難関課題のひとつである。
不完全融合反応を量子力学的に記述する新しい方法の提案。

以下の共同研究者の方々に感謝します(敬称略)。

A,B上村正康,A,C管将孝,D橋本慎太郎,D,E千葉敏,

A八尋正信,「叶涛,「渡辺幸信

A九大院理,^B理研仁科センター,^C日立製作所ソフトウェア事業部 D日本原子力研究開発機構,^E国立天文台,^F九大総理工