



南方科技大学

Department of Physics SUSTech



²³Na+p 逆运动学厚靶实验方法研究碳碳熔合反应

第三届"粤港澳"核物理会议

报告人: 南威克

合作导师: 柳卫平

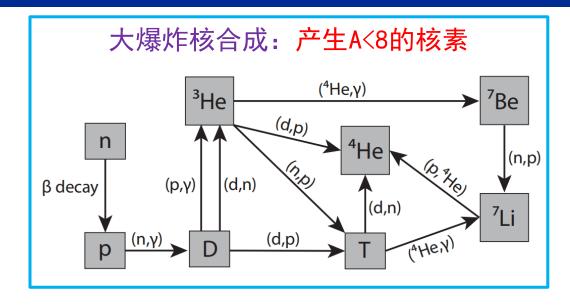
报告日期: 2024年11月17日

核天体物理

核天体物理:

核天体物理学是**核物理学**与**天体物理学**的交叉学科 ,旨在理解宇宙中**元素是如何产生**,以及**恒星在其生 命周期中的演化过程**。

其中,对元素核合成进程起主导作用,在关键的天体物理场所起重要作用,目前仍未进行准确测量、机制尚未清楚的若干核反应已成为核天体物理研究的热点问题,比如 12 C(α , γ), 12 C+ 12 C, 59 Fe(n, γ) 等



恒星内部带电粒子聚变或者粒子俘获

反应:产生从碳到铁的各种元素

氢燃烧: pp链、碳氮氧循环

氦燃烧: 3α 过程、¹²C(α, γ)¹⁶O

碳燃烧: ¹²C(¹²C, p)²³Na、¹²C(¹²C, α)²⁰Ne

氖、氧、硅燃烧

比铁重的元素核合成

s-过程(AGB星氦壳间层)

r-过程(核心塌缩型超新星、中子星并合)

p-过程: 在重核上发生光核反应、质子俘获反应 (超新星等)

rp - 过程(吸积型中子星): 俘获反应>光致裂解





12C+12C熔合反应的研究意义

碳碳熔合反应相关的天体场所:

1、大质量恒星晚期

平稳燃烧和爆发性燃烧过程中, ¹²C+¹²C熔合 反应是恒星演化和最终核合成的主要反应之一。 关键量: 反应速率、出射道分支比

相关能区: 1.7 - 4.5 MeV

2、Ia 型超新星的点火反应

Ia 型超新星被用作标准烛光来确定宇宙膨胀, 在现代宇宙学中起重要作用。普遍认为生成于白 矮星爆炸。

¹²C+¹²C 熔合反应速率的提升会导致点火温度下降,影响着WD超新星爆发的最终产物(中子星或者Ia型超新星)。

Tumino A. et al. Nature(2018)557, 687-690

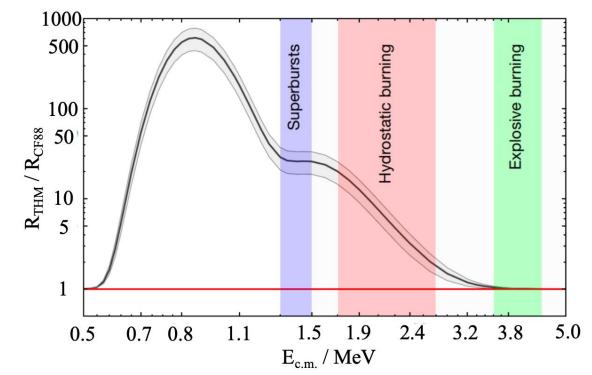
3、12C+12C熔合反应是超级暴的点火反应

超级暴的定义:

伽莫夫能区: 1.2-1.8 MeV

在中子星表面,持续几小时到一天的X射线 暴被称为"超级暴"(Superbursts)。

4U 1608-522的超爆发生深度理论上不会导致超爆点燃!



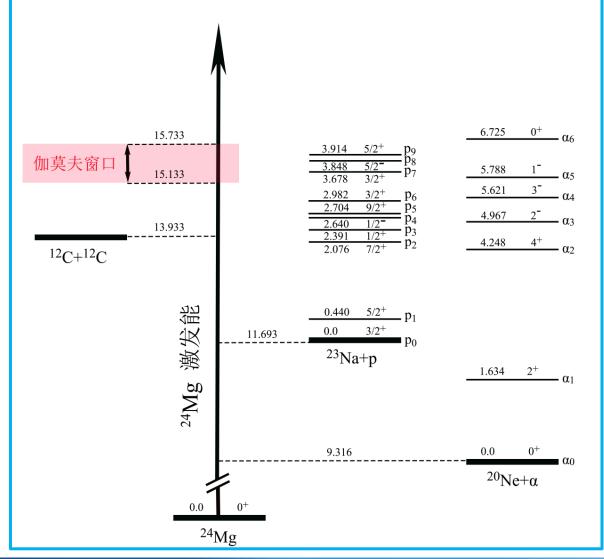




12C+12C熔合反应天体物理S*因子研究现状

近六十年来的碳碳熔合反应直接测量工作

测量方法	参考文献	能量范围 (MeV)
带电粒子	Parterson (1969) ^[10]	3.23 - 8.75
带电粒子	Mazarakis (1973) ^[7]	2.45 - 5
带电粒子	Becker (1981) ^[11]	2.8 - 6.3
带电粒子	Zickfoose (2018) ^[12]	2.00 - 4.00
γ 谱学	High (1977) ^[6]	2.46 - 5.88
γ 谱学	Kettner (1977) ^[17]	2.5 - 6.2
γ 谱学	Rrb (1980) ^[18]	5.6 - 10
γ 谱学	Dasmahapatra (1982) ^[19]	4.5 - 6.0
γ 谱学	Aguilera (2006) ^[13]	4.42 - 6.48
γ 谱学	Palos (2006) ^[14]	2.25 - 6.01
γ 谱学	Spillane (2007) ^[8]	2.10 - 4.75
带电粒子-γ 谱学符合	Jiang (2018) ^[15]	3.5 - 4.0
带电粒子-γ 谱学符合	Fruet (2020) ^[9]	2.1 - 5.5
带电粒子-γ 谱学符合	Tan (2020) ^[16]	2.2 - 5.5





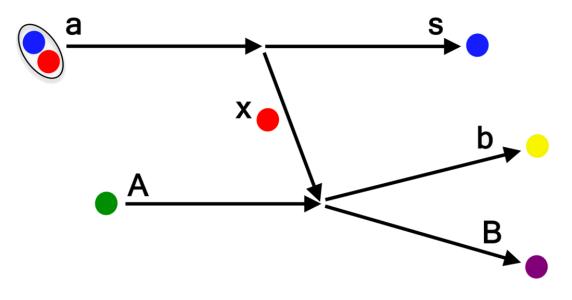


12C+12C熔合反应的研究现状: THM 方法

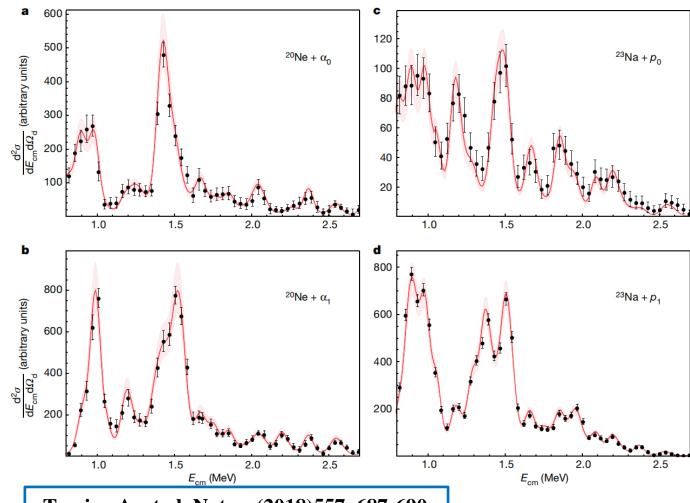
Tumino2018:

采用 12 C(14 N, α^{20} Ne) 2 H与 12 C(14 N, p^{23} Na) 2 H, 对0.8到2.7 MeV范围内的 12 C+ 12 C熔合反应四个出射道 p_0 , p_1 , α_0 , α_1 进行测量。动能量守恒给出对应碳碳熔合反应的质心系能量。

A(a, bB)s反应中的准自由机制示意图



出射道激发函数

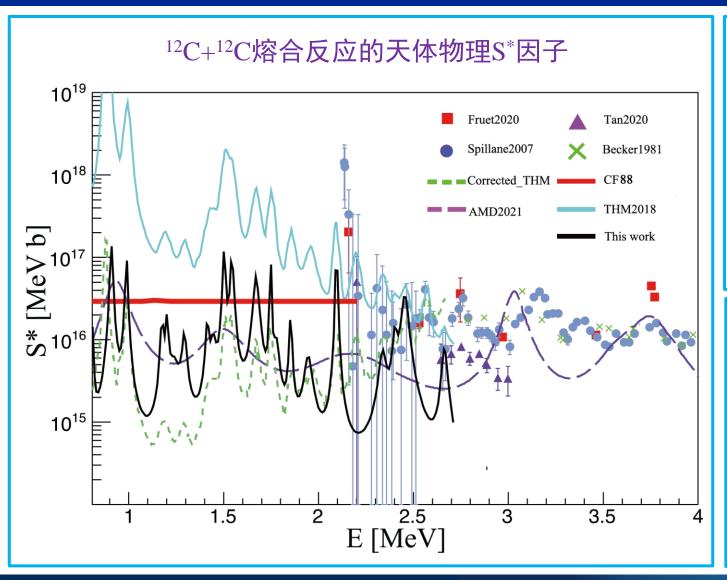


Tumino A. et al. Nature(2018)557, 687-690





12C+12C熔合反应天体物理S*因子研究现状



单个共振反应截面的Breit-Wigner公式:

$$\sigma(E) = \frac{\pi h^2 (2J+1)}{\mu E} \frac{\Gamma_{in} \Gamma_{out}}{(E - E_R)^2 + \frac{\Gamma^2}{4}}$$

$$S^*(E) = E\sigma(E)exp(2\pi\eta + 0.46MeV^{-1}E)$$

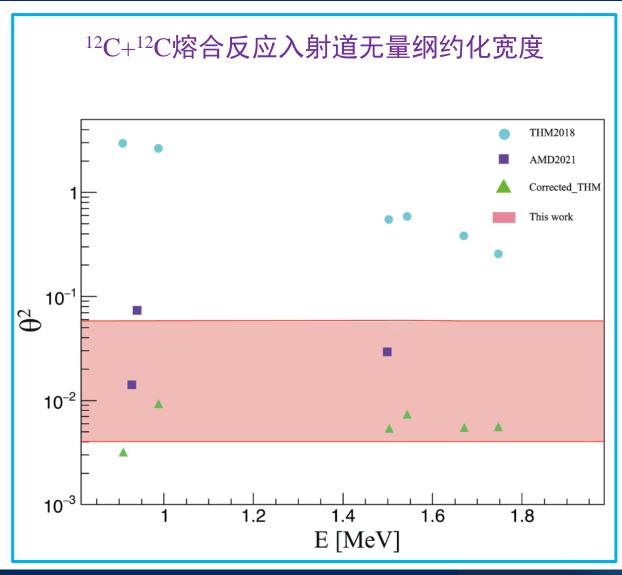
12C+12C熔合反应天体物理S*因子计算

¹²C+¹²C全同玻色子体系只能布居到 0+,2+,4+等²⁴Mg复合核共振能级。在2.45 MeV直接测量数据点归一,结合THM2018 给出的出射道参数计算S*因子。





12C+12C熔合反应天体物理S*因子研究现状



入射道无量纲约化宽度计算结果

在2.45 MeV处归一得到的入射道无量纲约化宽度,与反对称分子动力学模型(AMD)给出的理论计算结果十分接近。

Y. Taniguchi, M. Kimura. $^{12}\text{C} + ^{12}\text{C}$ fusion S-factor from a full-microscopic nuclear model. Phys. Lett. B, 2021, 823, 136790.

W. K. Nan, et al., Nucl. Phys. Rev., accepted, 2024.

$^{12}C+^{12}C$ 熔合反应天体物理 S^* 因子的研究现状

南威克1, 王友宝1,†, 谌阳平1, 李云居1, 郭冰1, 柳卫平1,2,†

(中国原子能科学研究院核物理研究所,北京 102413; 南方科技大学物理系,深圳 518055)

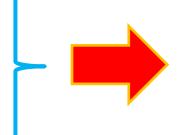




²³Na+p 厚靶研究方法

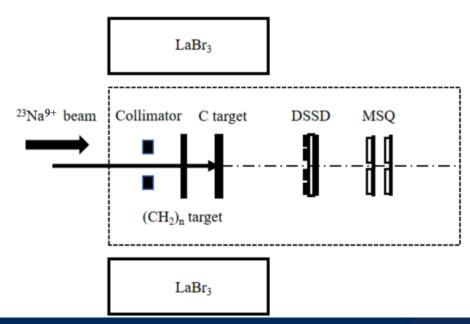
入射道约化宽度的推荐值

通过²³Na+p厚靶实验布居²⁴Mg*,并得 到出射道激发函数,继而给出共振参 数的出射道信息

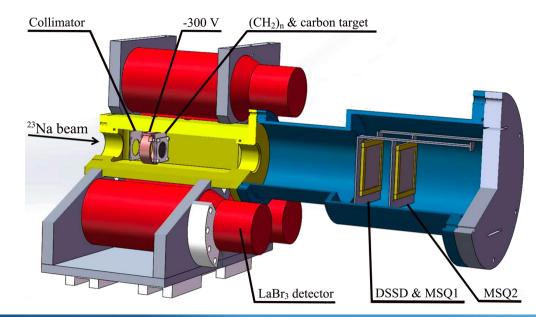


碳碳熔合反应 S 因子: 入射道
¹²C+¹²C约化宽度 + 对应能区出射道
分支比和共振参数

实验设置示意图



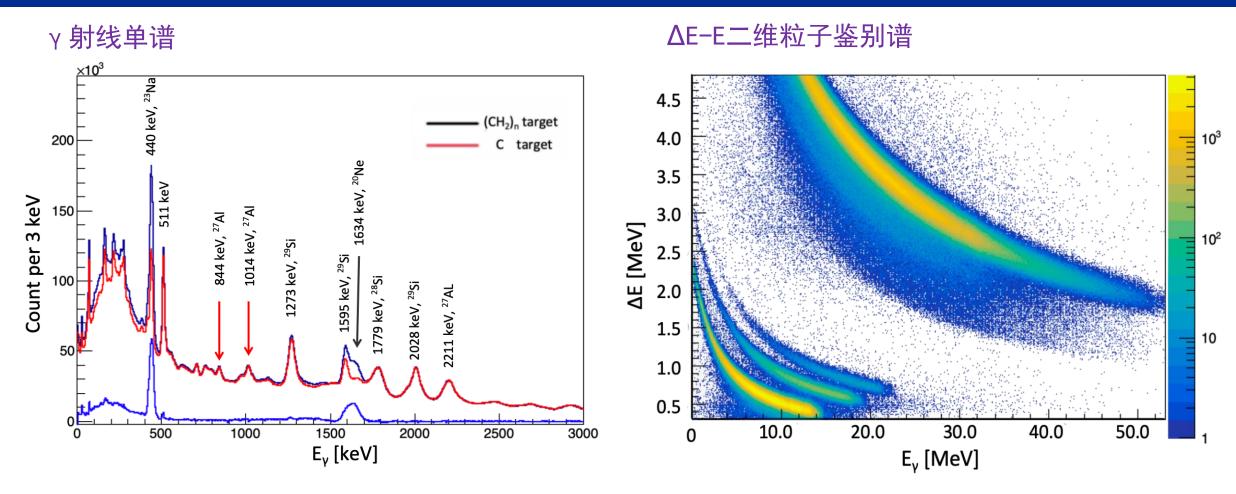
实验设置效果图







²³Na+p 厚靶实验测量结果



 γ 射线单谱可知特征 γ 线只有 440 keV (23 Na 第一激发态)和 1634 keV (20 Ne 第一激发态)。即该能区内 24 Mg*出射道主要为 p_0 , p_1 , α_0 , α_1 。



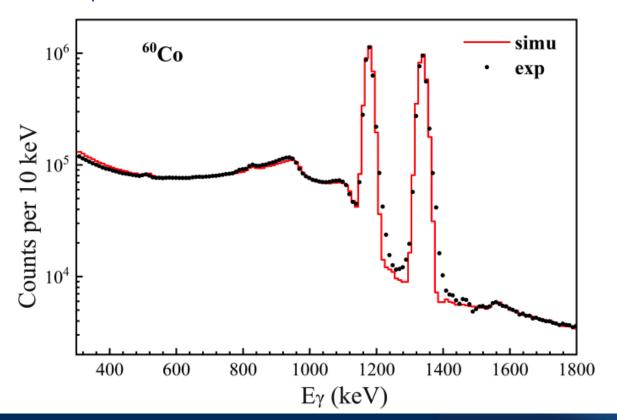


LaBr₃ 探测器全能峰效率模拟

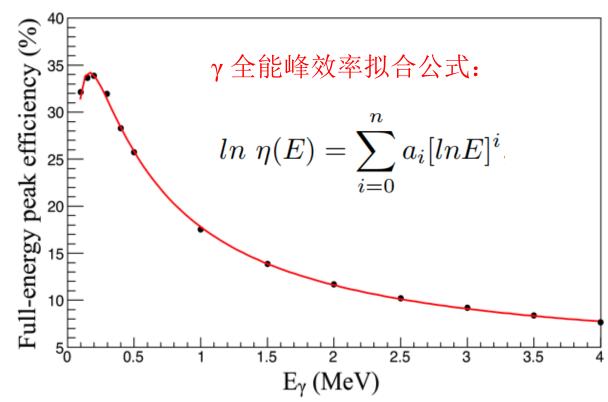
出射道特征γ峰探测效率

440 keV γ峰效率: 28.2 %; 1634 keV γ峰效率: 12.6 %

60Co γ源能谱及 Geant4 模拟结果



LaBr₃阵列效率曲线







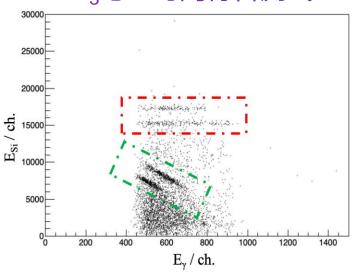
23Na+p 厚靶实验:实验技术概要

γ-带电粒子符合测量技术

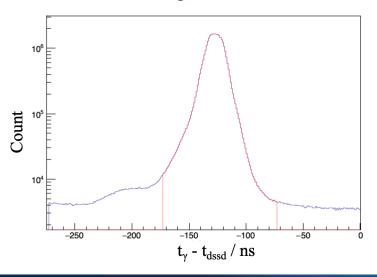
1、能量符合 特γ征线440 keV, 1634 keV。得到剩余核激发态的反应 出射带电粒子。

2、时间符合 减少偶然符合计数。

LaBr₃与硅时间符合测试



效应轮LaBr₃与硅时间符合



DSSD能量正反面符合

去除弥漫整个二维谱的源于偶然符合的事件,对于反应出射带电粒子, DSSD上能量响应在正反面应当相同。

MSQ能量反符合

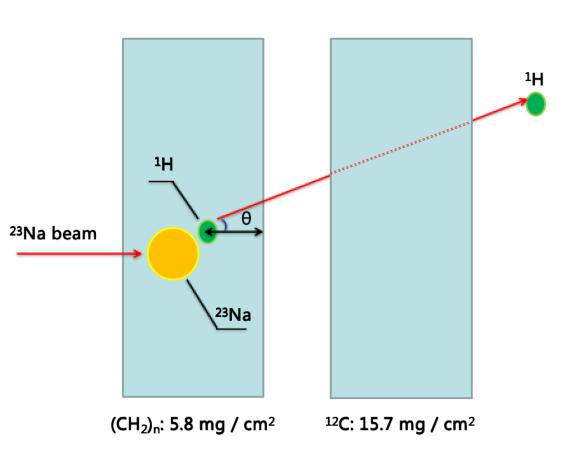
对于实验采用的DSSD+MSQ1+MSQ2的测量系统。感兴趣区的复合核²⁴Mg出射的带电粒子完全沉积在MSQ1中。 MSQ2能量反符合去除²³Na+¹²C熔合蒸发发射的高能带电粒子。



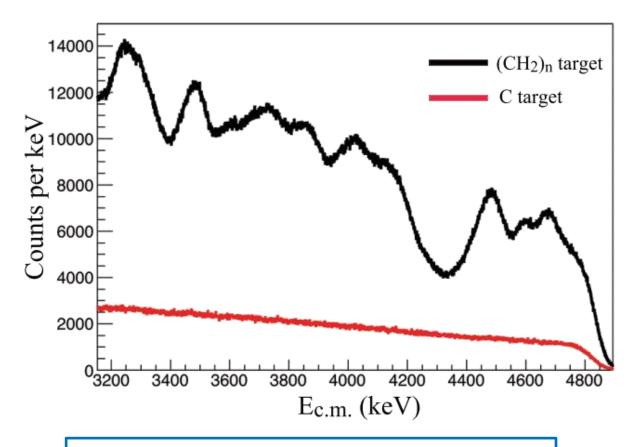


²³Na+p 厚靶实验方法

厚靶反应示意图



碳靶与(CH₂)n 靶的po道能谱



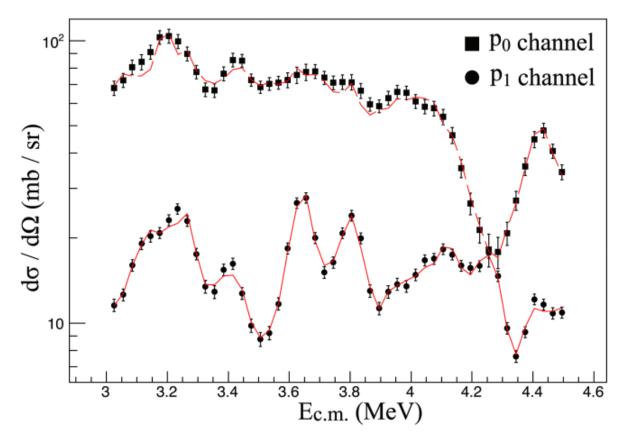
 E_{si} - $E_{c.m.}$ 运动学重构 + 12 C粒子数修正



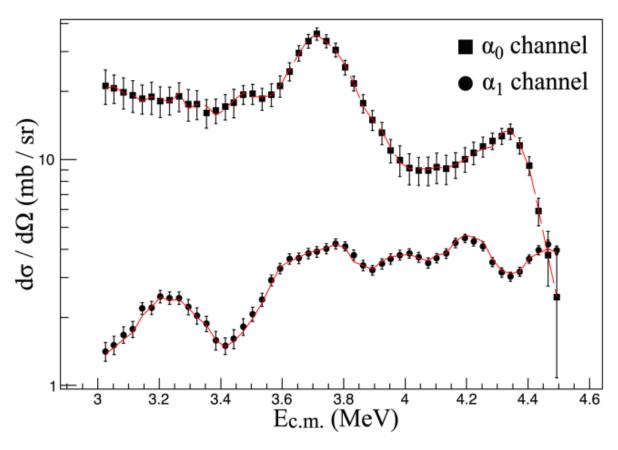


²³Na+p各出射道激发函数

²³Na+p 反应质子出射道激发函数



²³Na+p 反应 α 出射道激发函数



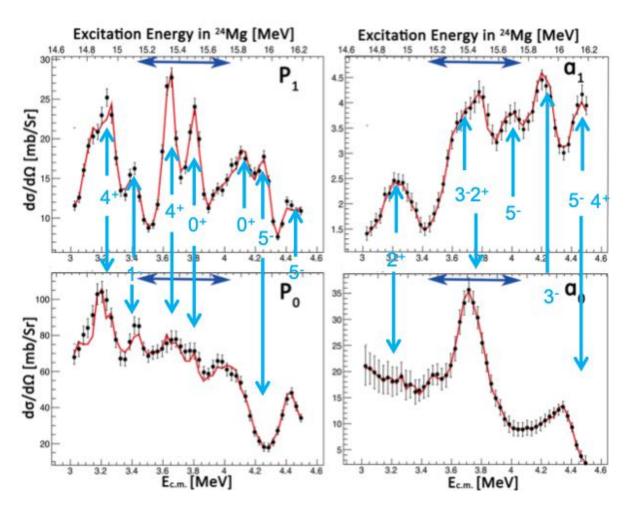
W. K. Nan, et al., Nucl. Sci. Tech., 35, 208 (2024).





基于23Na+p出射道激发函数的R矩阵分析

²³Na+p厚靶实验出射道R矩阵拟合



激发函数各峰值主要共振结合 R-矩阵拟合结果在左图标出

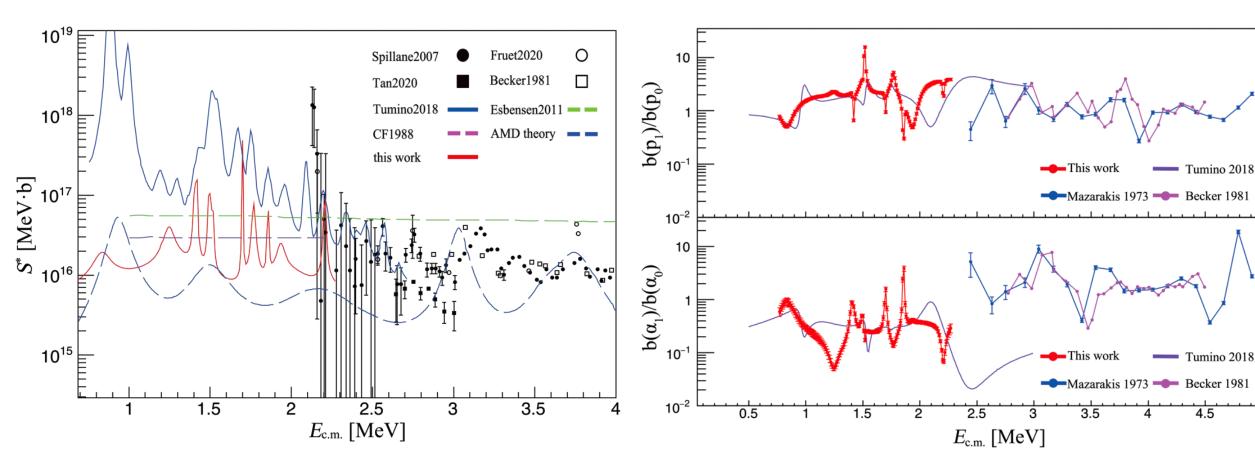
²³Na+p作为入射道会引入共振的²⁴Mg共振态,需要提取其中的0+,2+共振态



碳碳熔合反应的S因子与分支比计算

12C+12C熔合反应 S*因子

12C+12C熔合反应出射道分支比



W. K. Nan, et al., Phys. Lett. B, submitted (2024).





总结与展望

总结:

极低亚库仑势垒能区,12C+12C反应熔合截面随反应能下降而急剧减小, 这使得直接测量难以向低能测量点推进。从THM数据出发,使用直接测量 数据进行归一,给出超级爆相关能区内¹²C+¹²C的无量纲约化宽度为0.031。

²³Na+p厚靶散射实验研究首次以²³Na+p作为入射道,同时给出质子和 α 道的激发函数,为对应天体感性趣能区12C+12C 熔合反应研究提供独立的实 验数据,为未来实验/理论上评估¹²C+¹²C熔合反应在相关能区的性质提供重 要参考。

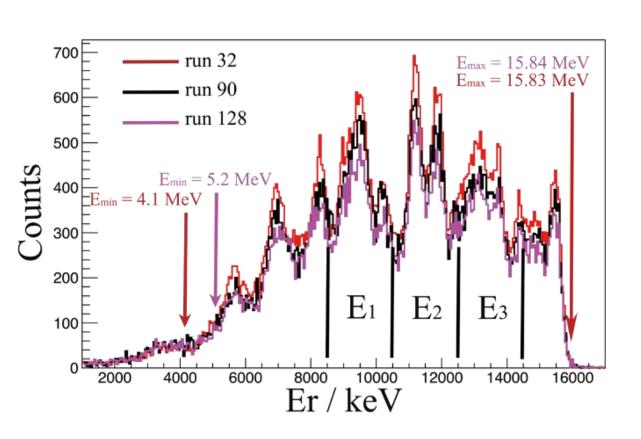
展望:

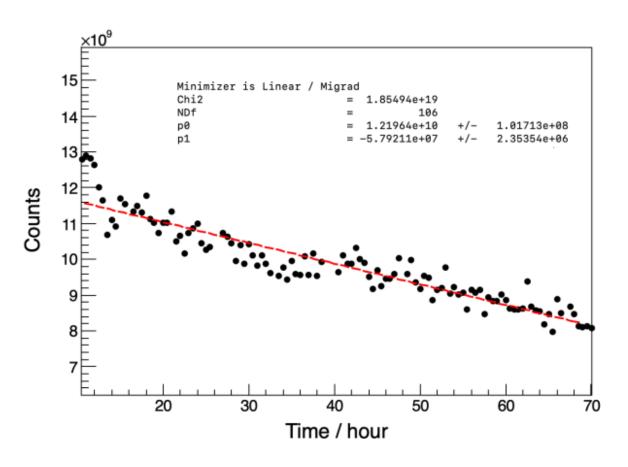
 20 Ne + α 作为入射道的 12 C+ 12 C熔合反应研究





back up: 靶材料损失修正

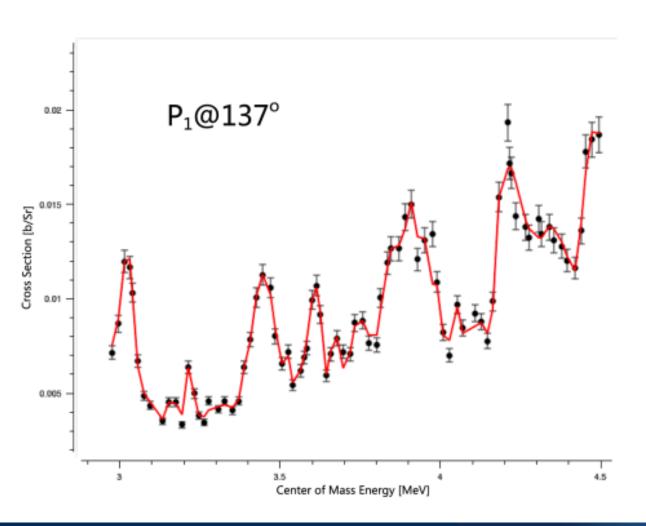


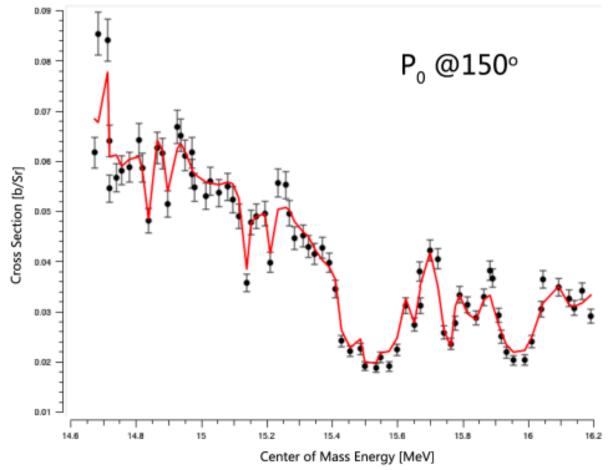






back up: R-矩阵分析









back up: ²⁴Mg共振

全同粒子体系的自旋

对于两个全同粒子构成的系统,可以证明,波函数 $|i,j\rangle$ 满足

$$\hat{P}_{ij}|i,j\rangle=(-)^{L+S-2s}|i,j\rangle,$$

其中 s 为粒子的自旋,L 为系统的轨道角动量,S 为系统的总自旋。玻色子的自旋 s 为整数,有 $(-)^{2s} = +1$;费米子的自旋 s 为半整数,有 $(-)^{2s} = -1$ 。因此 L + S 必定为偶数。

P为空间反射变换

碳碳熔合反应宇称守恒,L为偶数

¹²C+¹²C体系的²⁴Mg自旋宇称为**0**+, **2**+, **4**+...





back up: ²⁴Mg共振

R矩阵拟合中碳碳熔合相关共振参数

E _x	J^{π}	Γ_{tot}	$\Gamma_{\alpha 0}$ (keV)	$\Gamma_{\alpha 1}$	Γ_{p0}	$\Gamma_{\rm pl}$
(MeV)		(keV)		(keV)	(keV)	(keV)
14.7160	2+	952	444.6	1.38	57.8	448
14.7638	0+	64.7	1.02	2.05	60.8	0.78
14.8766	2+	4207	4100	104	1.42	1.34
15.1221	2+	623	454	155	5.86	8.62
15.1799	2+	6.39	5.67	0.106	0.001	0.617
15.2375	2+	20.5	6.17	3.75	7.79	2.78
15.2544	2+	1197	400.7	340	151	305
15.3291	2+	1567	384	150	432	601
15.3561	2+	158	65.4	84.7	1.15	7.05
15.4280	2+	4.64	1.06	0.96	0.45	2.17
15.4759	0+	1673	20.1	296	124	1233
15.5196	0+	1474	5.98	1461	2.11	4.68
15.6318	2+	2.63	0.297	1.44	0.231	0.66
15.7016	2+	24.7	14.1	3.98	0.58	6.01
15.7956	2+	54.5	6.24	15.9	3.98	28.4
15.8691	0+	118	1.39	18.9	68.5	29.2
15.9438	2+	260	45.5	45	22.9	147
16.0637	2+	907	426	48.4	149	284
16.1384	2+	0.607	0.001	0.005	0.06	0.541
16.1780	0+	142	7.04	129	0.038	6.006
24.8950	2+	92821	2872	4530	60528	24891

THM实验相关共振参数

14.842 MeV, 2+

15.436 MeV, 2⁺ 15.477 MeV, 2⁺

15.602 MeV, 2+

15.68 MeV, 0+

16.030 MeV, 2+



