

## 超重元素の物理





## ~原子核周期表と量子開放系~

## 萩野浩一



## 自己紹介

- 生まれ:昭和46年(1971年)2月24日(宮城県仙台市)
- 出身:千葉県
- 平成元年東北大学理学部入学
- 修士:東北大学大学院理学研究科
- 博士:東北大学大学院理学研究科(1998年3月)
- ワシントン大(シアトル)でポスドク(1998年10月~2000年11月)
- 京大基研で助手(2000年12月~2004年4月)
  - cf. 益川さん、九後さん、国広さん。寺川さん(高橋研)。
- 東北大で助教授/准教授(2004年5月~2019年8月)
- 京大物2(2019年8月~)
- 専門:原子核理論(核子多体論)
- 趣味: 歴史散歩、お茶、ワイン&チーズ(お酒)





## 超重元素の物理

## ~原子核周期表と量子開放系~

萩野浩一 物理第二教室 原子核理論研究室

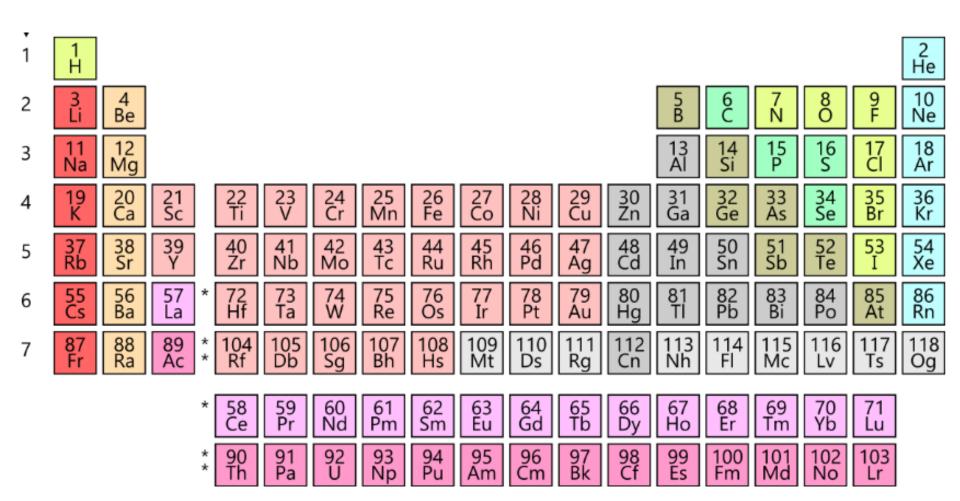




## 今日お話ししたいこと

- 1. はじめに:超重元素について
- 2. 原子核周期表
- 3. 核融合反応と超重元素
- 4. 今後の展望:第8周期元素に向けて
- 5. 今後の展望2:安定の島に向けて
- 6. おわりに

## 元素の周期表





ニホニウム命名記念式典(平成29年3月14日、日本学士院)

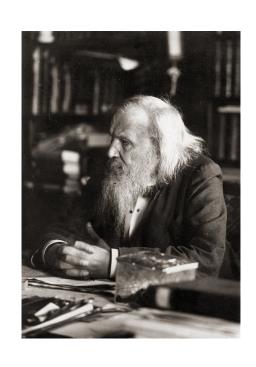
皇太子殿下(当時):「高校2年生の時の化学の夏休みの宿題は元素の周期表を30枚以上手書きで書くというものでした。」

## 元素の周期表(1869年)



International Year of the Periodic Table of Chemical Elements

昨年(令和元年)は周期表 150周年の記念の年 (国際周期表年)



メンデレーエフ (1834-1907)

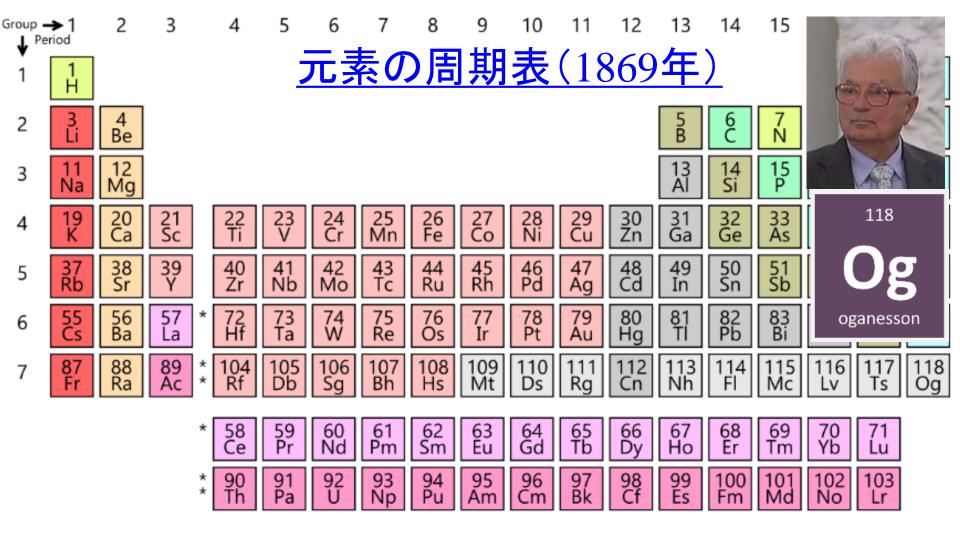
## 元素の周期表(1869年)



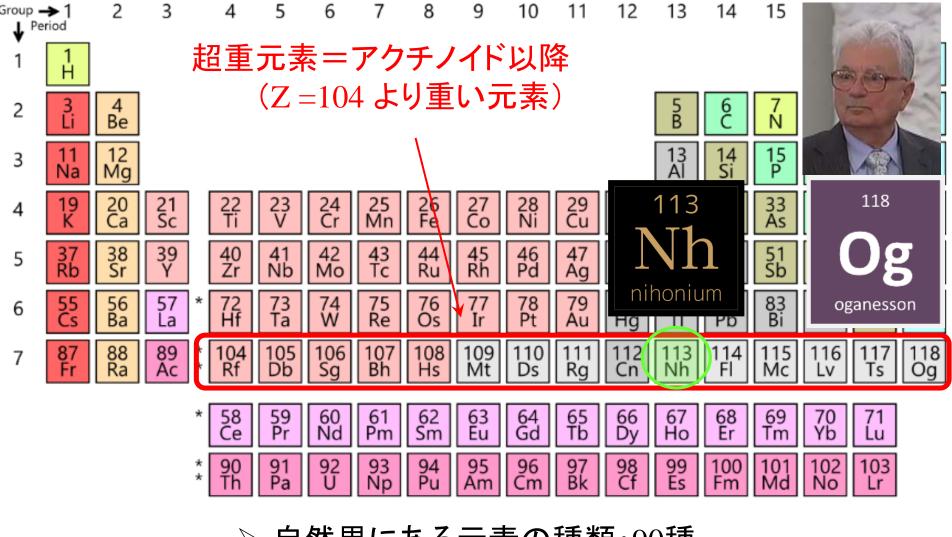


閉会式(令和元年12月5日: 東京)

←特別展 in 京都(前野さん)



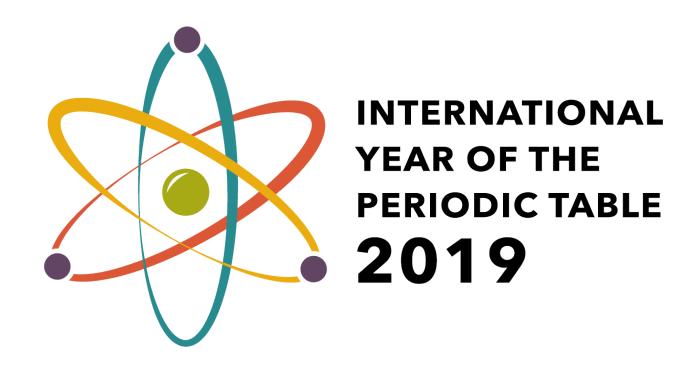
- ▶ 自然界にある元素の種類:90種
- ▶ これまでに確認された元素:118種類



- 自然界にある元素の種類:90種
- ▶ これまでに確認された元素:118種類

元素は何種類まであるのか?→まだ分かっていない

#### 何が元素の存在限界を決めているのか?



## 考えなければならない可能性:

- ✓ 原子の中の電子軌道
- ✓ 原子の中の原子核の安定性

#### 何が元素の存在限界を決めているのか?



考えなければならない可能性:

# まず

- ✓原子の中の電子軌道
- ✓ 原子の中の原子核の安定性

#### 何が元素の存在限界を決めているのか? i)原子中の電子の軌道

#### 水素様原子

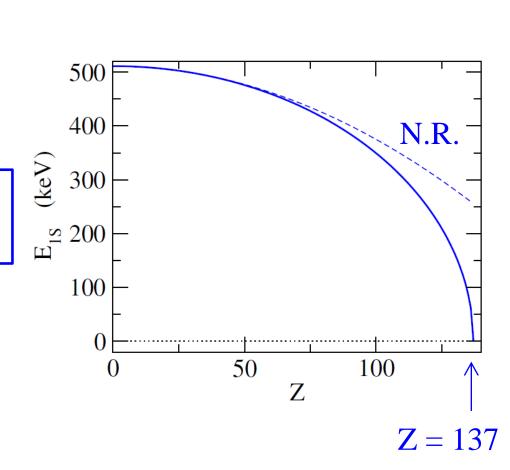
$$V(r) = -\frac{Ze^2}{r}$$

1S 状態(ディラック方程式)

$$E_{1S} = mc^2 \sqrt{1 - (Z\alpha)^2}$$

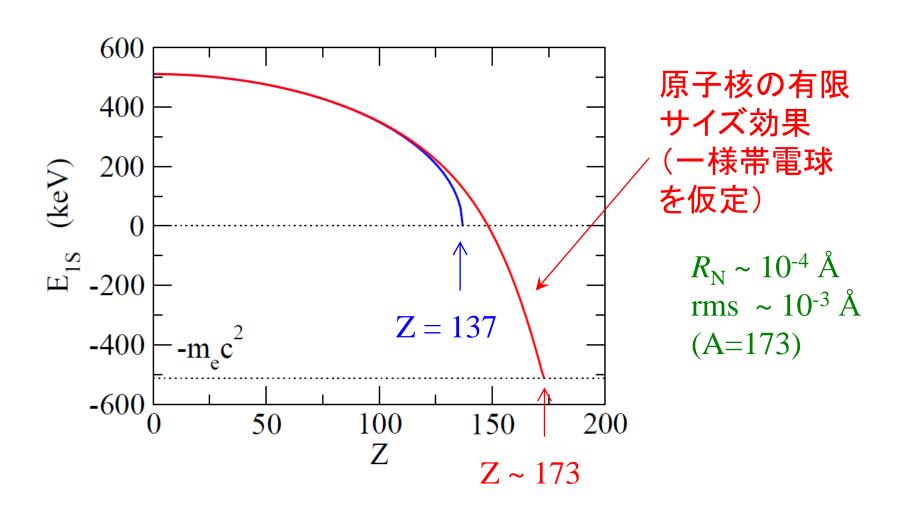
$$\alpha = \frac{e^2}{\hbar c} \sim \frac{1}{137}$$

Z>137 → 解は存在せず (真空崩壊)



#### 何が元素の存在限界を決めているのか? i)原子中の電子の軌道

#### 水素様原子



cf. W. Pieper and W. Greiner, Z. Physik 218 (1969) 327

#### 何が元素の存在限界を決めているのか?



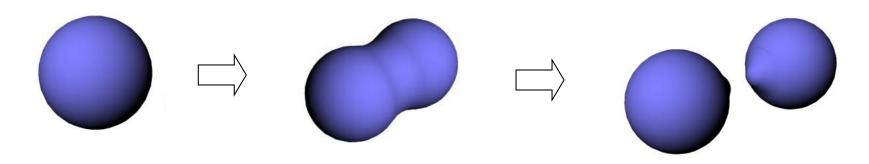
考えなければならない可能性:

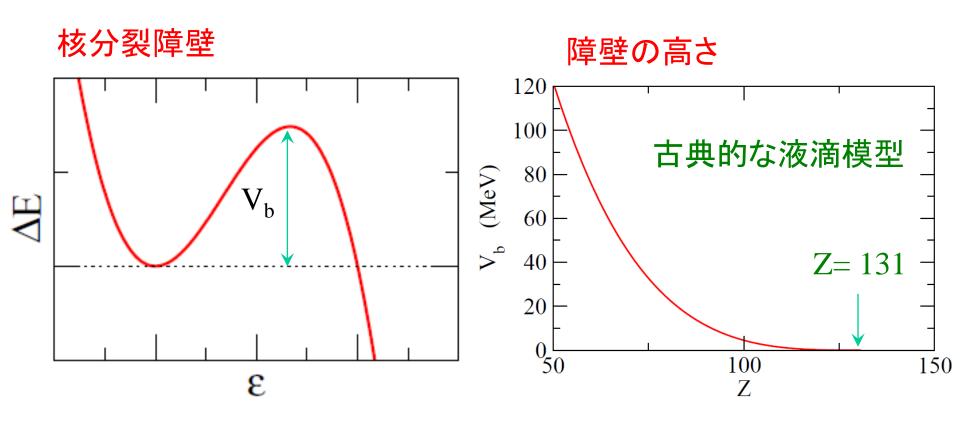
## 次に

- ✓ 原子の中の電子軌道
- ✓原子の中の原子核の安定性

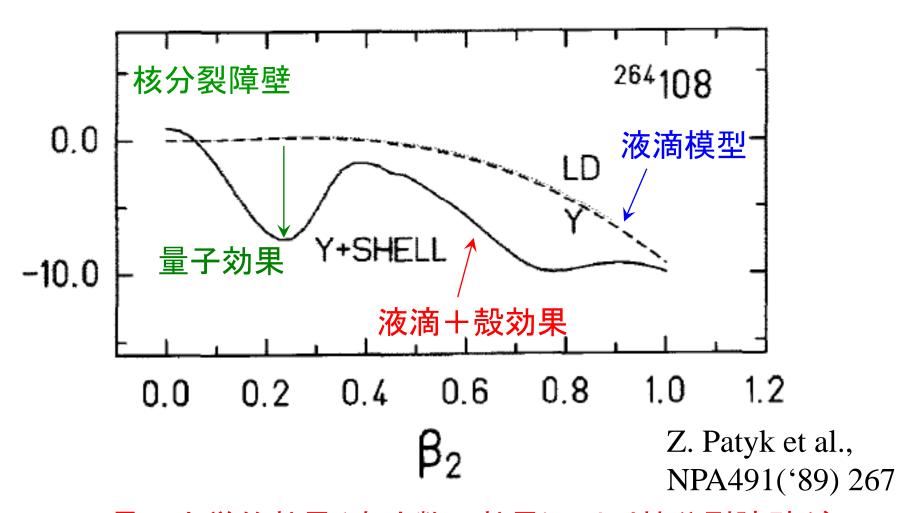
## 何が元素の存在限界を決めているのか? ii) 原子中の原子核の寿命

重い原子核 → 核分裂





#### 何が元素の存在限界を決めているのか? ii) 原子中の原子核の寿命

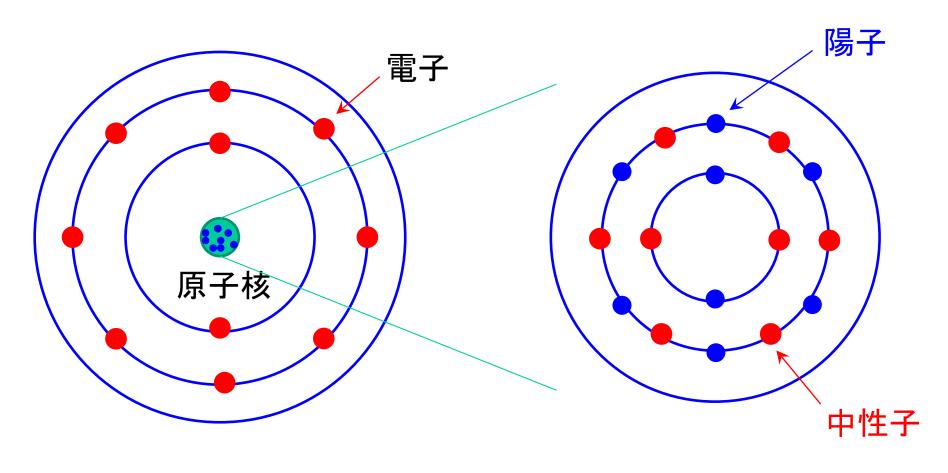


量子力学的効果(魔法数の効果)により核分裂障壁が 高くなり原子核が安定化する

→ 原子の希ガスに相当する

## 原子核の殻構造

## 電子と同様に、陽子や中性子にも軌道運動が考えられる



原子の構造 (Neの場合) 原子核の構造 (<sup>16</sup>Oの場合)

## 原子核の殻構造

希ガスのときのように軌道が埋まると 原子核が安定になる。

魔法数:2,8,20,28,50,82,(126)

\* 希ガスは2, 10, 18, 36, 54, 86, 118

#### 殻模型(からもけい)



メイヤー



イェンセン

Nobel Foundation archive

## スピン軌道力

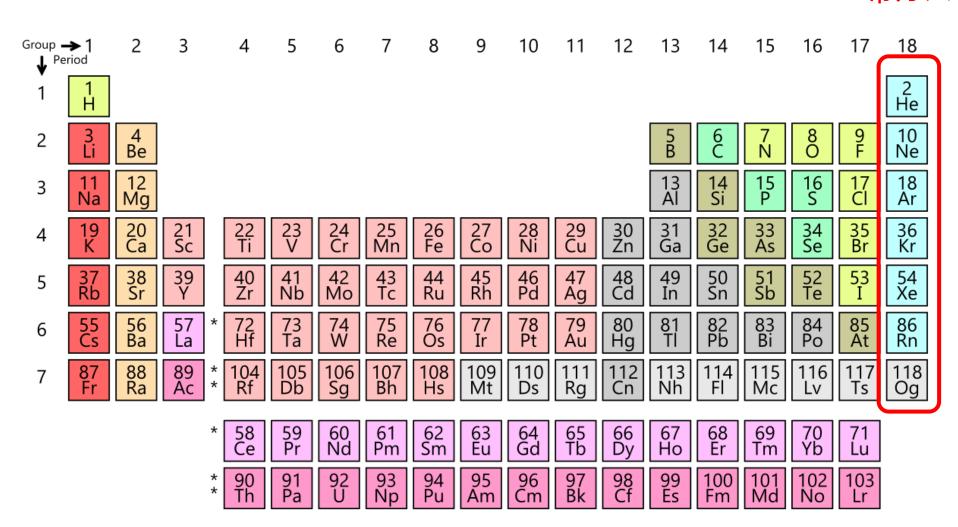
	$\frac{1h_{11/2}}{2d_{3/2}}3s_{1/2}$
	$2d_{3/2}^{17/3}s_{1/2} \\ 2d_{5/2}^{3/2} \\ 1g_{7/2}$
	$1g_{7/2}$
50	
(40)	$1g_{9/2}$ $2p_{1/2}$
	$\begin{array}{c} 2p_{1/2} \\ 2p_{3/2} \\ 1f_{5/2} \end{array}$
28	$11_{5/2}$
	$1f_{7/2}$
20	$1d_{3/2}$
	$-2s_{1/2}$
8	$1d_{5/2}^{1/2}$
O	$1p_{1/2}$
	1 P 1/2
2	$1p_{3/2}$
<b>~</b>	1 c

82

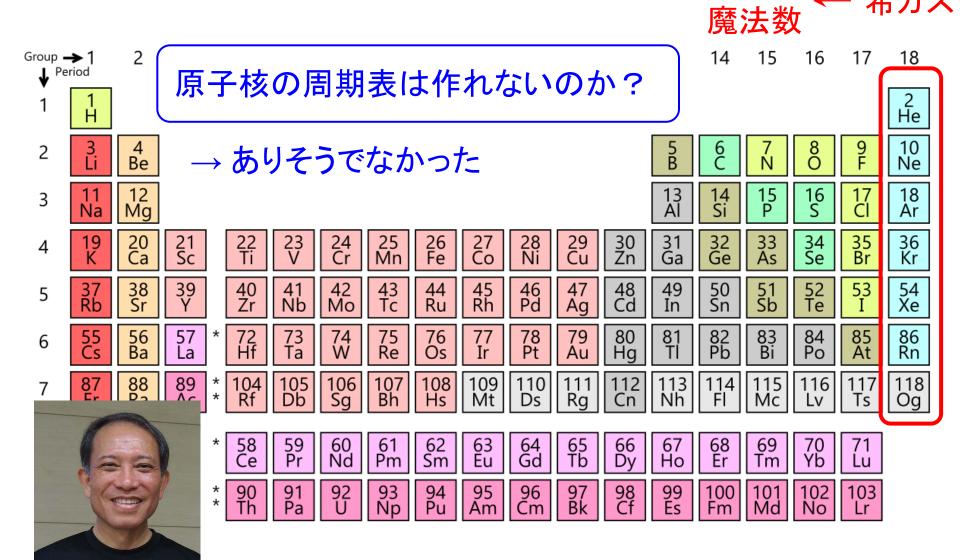
1963年にノーベル物理学賞を受賞(メイヤーは2人目の女性受賞者)

## 元素の周期表

#### 希ガス



## 元素の原子核の周期表?



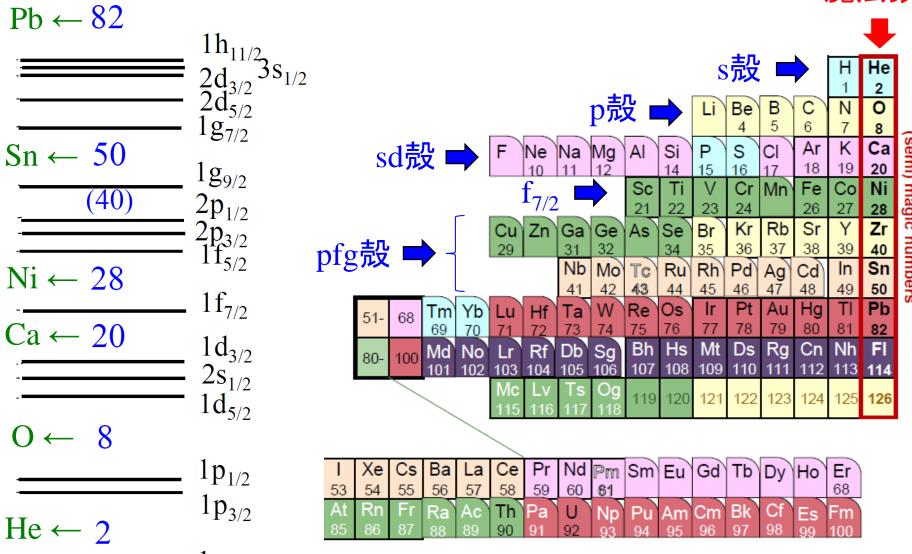
陽子の

前野さん(物1)

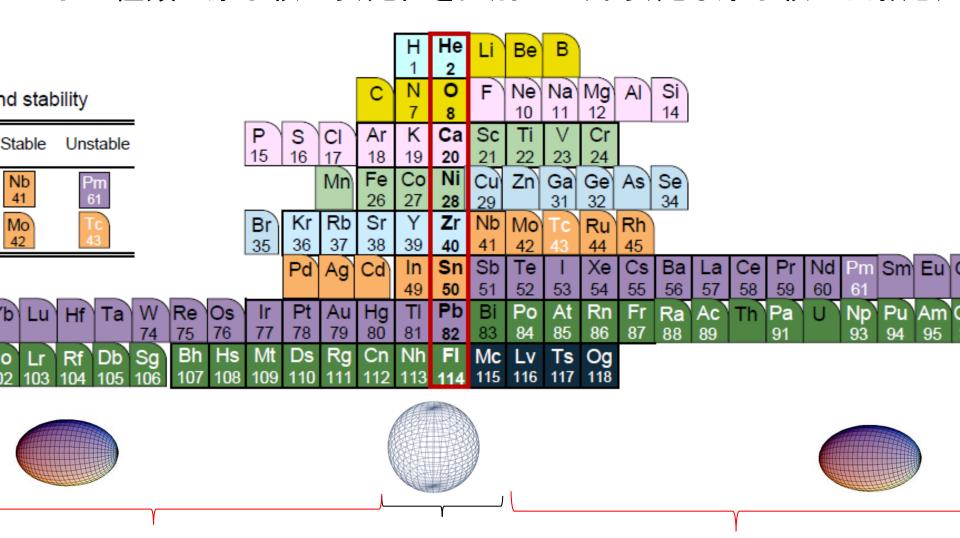
## 原子核の周期表

K. Hagino and Y. Maeno, Found. of Chem. 22, 267 (2020).

#### 陽子の 魔法数



- ✓ 原子核の形で箱の種類を変えた
- ✓ 字の種類で原子核の安定性を区別した(不安定な原子核は白抜き)

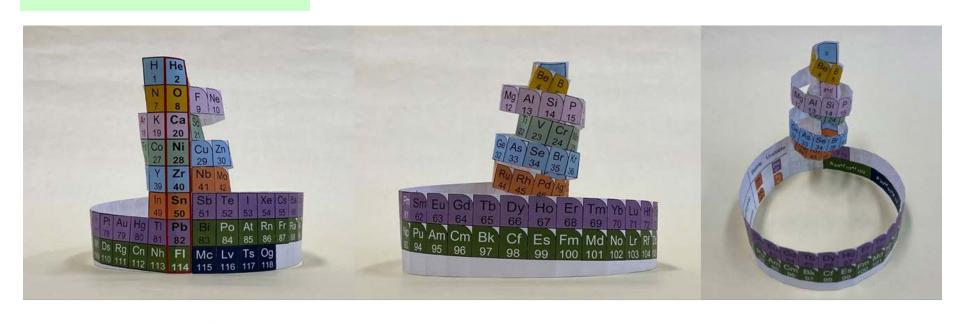


魔法数から離れる につれ原子核が変形 魔法数の近くは 原子核が球形

魔法数から離れる につれ原子核が変形

## 原子核の周期表

#### 3D原子核周期表「ニュークリタッチ」





## cf. 3D周期表エレメンタッチ (前野悦輝、2001年)



マグカップ



タオル



Tシャツ

(京大生協)

#### いろいろなメディアに取り上げてもらいました

購読はこちら「1週間無料】

## 讀實新聞 #2542

ニュース > 科学・IT

#### 「すいへーりーベ」でおなじみの元素周期表、新パターン提案…京大が 原子核の状態着目

2020/04/22 23:41

#### 日本經濟新聞, I ® NY 11-12 NY 11-12 B





Японские физики представили новую периодическую таблицу элементов

経済・金融 政治 ビジネス マーケット テクノロジー

#### 新しい周期表を考案京大、原子核の性質を表現

2020/5/3付 日本経済新聞 朝刊

❷保存 ☑ 共有 🐫 🚹 🕴





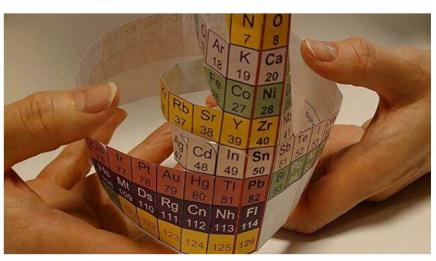
京都大学の前野悦輝教授と萩野浩一教授は、原子核の性質をわかりやすく記 い周期表を考案した。従来の周期表が元素の化学的な性質を知るのに役立て て、新しい周期表は元素の原子核の性質を知るのに使える。

**NEWS RELEASE 27-MAY-2020** 

#### A special elemental magic

Kyoto scientists announce a 'nuclear' periodic table

KYOTO UNIVERSITY



© Фото: Kyoto University/Yoshiteru Maeno/Kouichi Haqino

МОСКВА, 27 мая — РИА Новости. Ученые из Киотского университета представили периодическую таблицу элементов, которая в отличие от таблицы Менделеева, где за основу взяты электроны в атоме, основана на

#### マジックな偶然

Y. Maeno, K. Hagino, and T. Ishiguro, Found. of Chem., open access



何と、原子核の魔法数核 が縦に並んでいる! (その前後も同じ並び)

#### マジックな偶然

Y. Maeno, K. Hagino, and T. Ishiguro, Found. of Chem., open access.



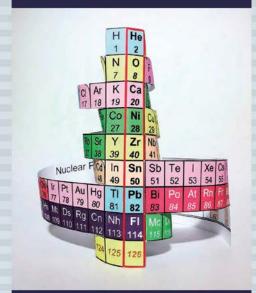
	•	_	_	' '					
			Н	He	Li	Be	В	١	
		C	Ν	0	F	Ne	Na	Mg	
			7	8		10	11	12	
PSO	CI /	۸r	Κ	Ca	Sc	Τï	٧	Cr	
15   16	17 '	18	19	20	21	22	23	24	
1	Mn F	-e	Со	Ni	Cu	Zn	Ga	Ge .	
	1	26	27	28	29		31	32	
Br Kr	Rb S	Sr	Υ	Zr	Nb	Mo	Tc	Ru	
35 26	27 (	20	20	40	11	42	40	44	
Pd	Ag C	(b)	ln	Sn	Sb	Те	_	Xe	
			49	50	51	52	53	54	
Ir Pt .	Au l	Нg	TI	Pb	Bi	Р	At	Rn	
77 78	79 8	BO	81	82	83	84	85	86	
M Ds	Rg (	Cn	Nh	FI	Мс	Lv	Ts	Og	
3 10 110 ·	111 1	12	113	114	115	116	117	118	

原子核周期表

原子核の魔法数核 が縦に並んでいる! (その前後も同じ並び) 原子核周期表を 見て初めて気がつく マジック



#### B U T S U R I 日本物理学会誌



日本物理学会 | www.jps.or.jp



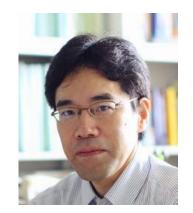
## 原子核の周期表——Magic な関係

前野悦輝 〈京都大学大学院理学研究科 maeno.yoshiteru.2e@kyoto-u.ac.jp〉

萩野浩一 〈京都大学大学院理学研究科 hagino.kouichi.5m@kyoto-u.ac.jp〉

# 2019年12月の物1、物2合同忘年会から始まった共同研究





## マジックな偶然

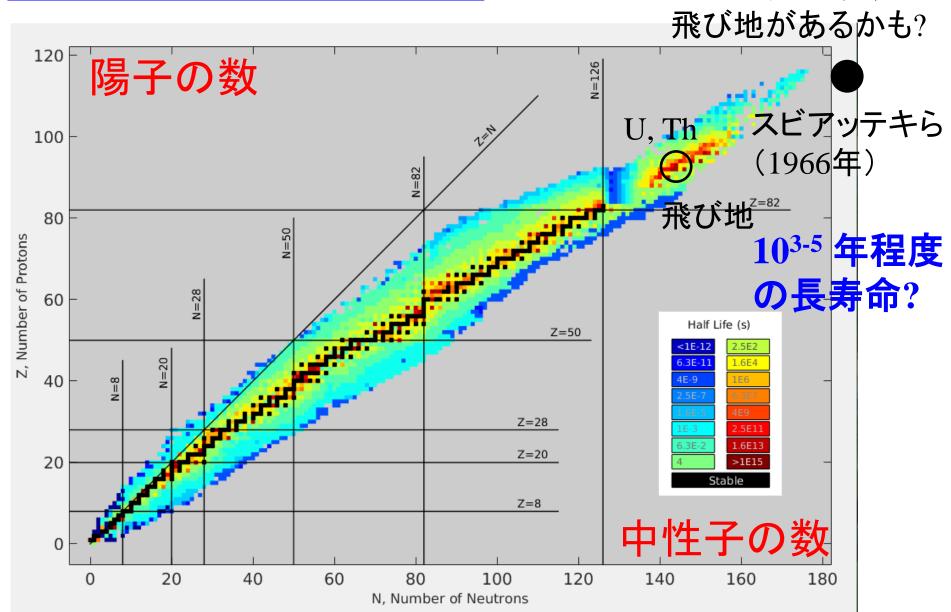
Y. Maeno, K. Hagino, and T. Ishiguro, Found. of Chem., in press.

元素周期表								原	子	核原	割其	月表	<u></u>			
	5 B	6 C	7 N	8 0	9 F	10 Ne					H 1	He 2	Li	Ве	В	
	13 Al	14 Si	15 P	16 S	17 Cl	18 Ar				C)	N 7	8	F)	Ne 10	Na 11	Mg 12
28 29 30 Ni Cu Zn	31 Ga	32 Ge	33 As	34 Se	35 Br	36 Kr	15	16	CI 17	Ar 18 Fe	19 Co	Ca 20 Ni	21	Ti 22 Zn	23	24
46 47 48 Pd Ag Cd	49 In	50 Sn	51 Sb	52 Te	53 I	54 Xe	Bi	Kr	Mn Rb	26 Sr	27 Y	28 <b>Z</b> r	Cu) 29 Nb	Zn Mo	<b>Ga</b> 31	Ge 32
78 79 80 Pt Au Hg	81 TI	82 Pb	83 Bi	84 Po	85 At	86 Rn	35		37 Ag	38 Cd	39 In	40 Sn	41 Sb	42 Te	43	44 Xe
110 111 112 Ds Rg Cn	113 Nh	114 Fl	115 Mc	116 Lv	117 Ts	118 Og	\ I	Pt	Au	Hg	49 TI	50 <b>P</b> b	51 Bi	52 Po	53 At	54 Rn
64 65 66	67	68	69	70	71	- 3	M		79 Rg	80 Cn		82 FI	Mc	84 Lv	85 <b>Ts</b>	86 Og
96 97 98	99	100	Tm 101	Yb 102	103		3 109 110 111 112 13 114 115 116 117 118								118	
Čm   Bk   Čf	És	Fm	Mď	Ño	Ĺr											

<sub>114</sub>Fl

→超重元素

## 超重元素(殻効果と安定の島)



この辺りにも安定の

## 安定の島(超重元素)を目指して



描画はYuri Oganessian 氏

## 113番元素ニホニウム Nh



2016年11月



96 Cm 97 Bk

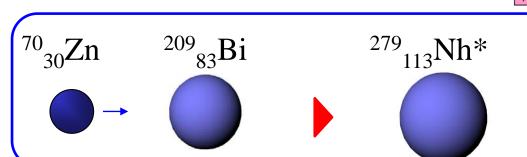
RIKEN

理化学研究所

RIKEN

理化学研究所

RIKEN



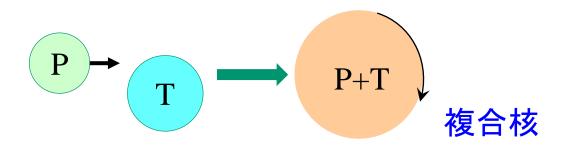
重イオン核融合反応

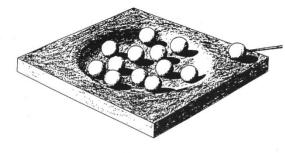
99 Es

98 Cf 100 101 102 103 Fm Md No Lr

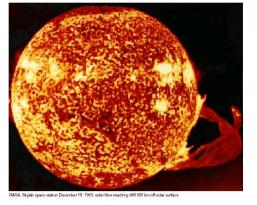
Wikipedia

## 核融合反応: 複合核生成反応

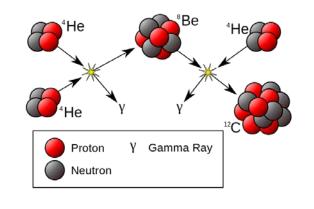




cf. N. Bohr '36



恒星のエネルギー 源 (Bethe '39)



元素合成



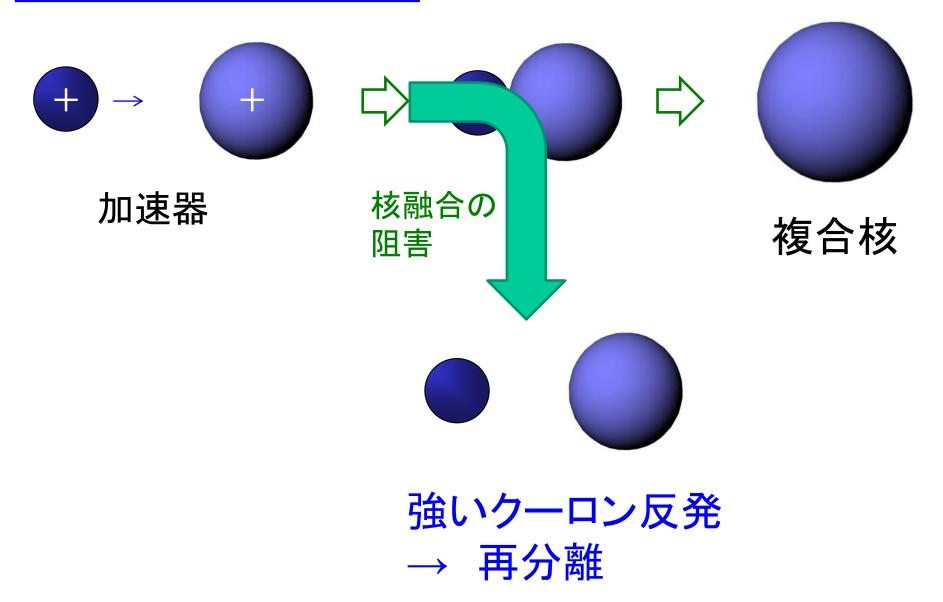
超重元素の合成

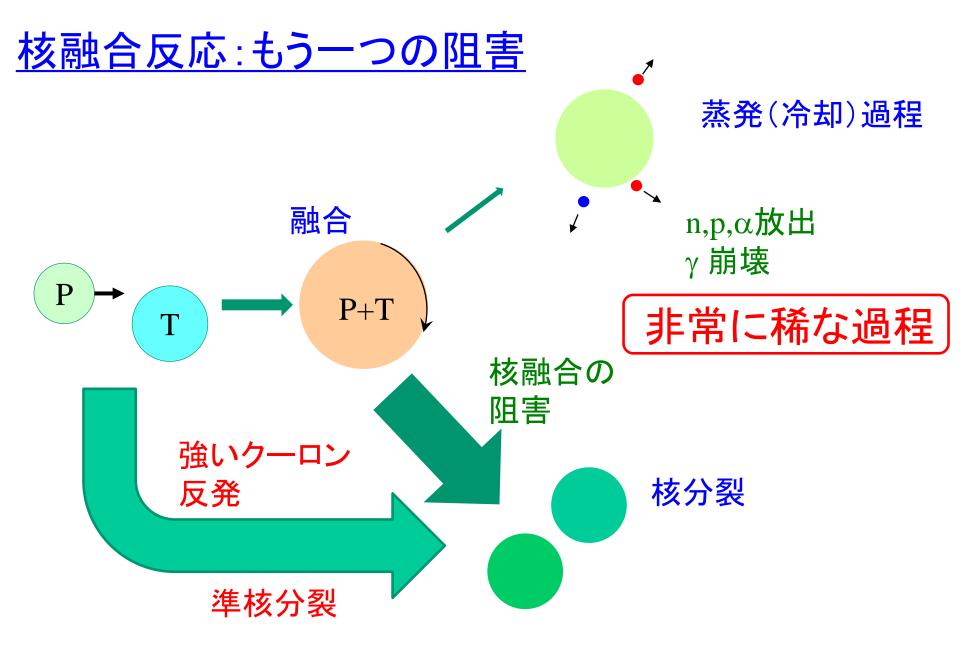
核融合・核分裂:強い相互作用をする量子多体系の大振幅集団運動

← 微視的理解:核物理における究極の未解決問題の一つ

K.H. and N. Takigawa, PTP128 (2012) 1061

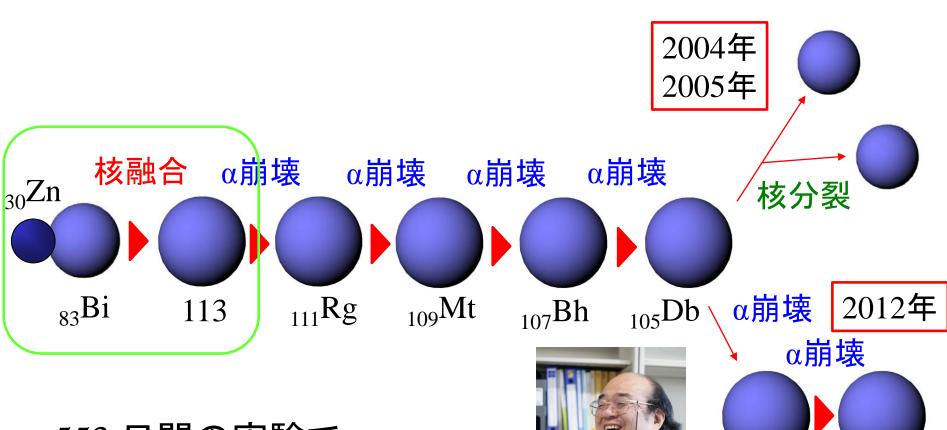
## 核融合反応:阻害現象



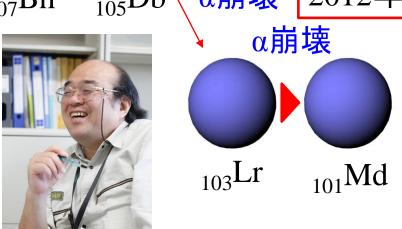


## 新元素113番: ニホニウム(Nh)

$$^{70}$$
Zn (Z=30) +  $^{209}$ Bi (Z=83)  $\longrightarrow$   $^{278}$ 113 (Nh) + n



553 日間の実験で たったの3例の発見



#### 次のステップは? Group → 1 Н Be Si Mg Na Mn Fe Ga Sc Ge Sr Y Ru Sn nihonium Os Ba oganesson Ac Rg Ce Pr Pm Sm Eu Gd Tb Dy Er Tm Yb Nd Ho Lu Np Am Cm Bk Fm Cf Md

第7周期がすべて埋まる → 次は第8周期へ! 理研では、119番元素の探索中

# 第8周期元素の生成

✓ 反応系の検討が必要(<sup>48</sup>Ca が使えない)

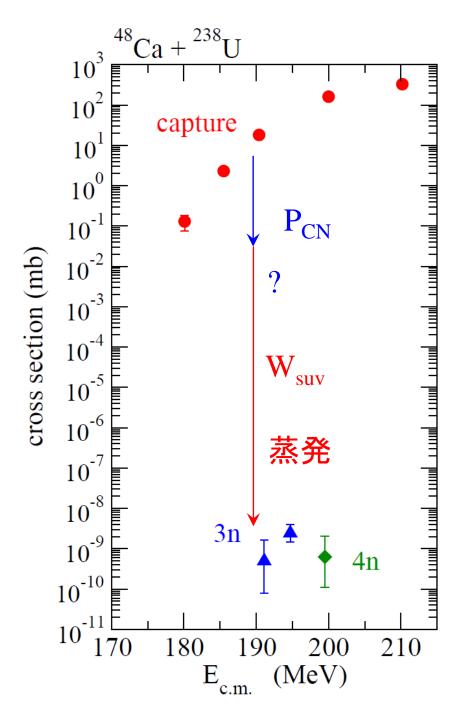
新しい核反応モデルを開発: K. Sekizawa and K.H., PRC99 (2019) 051602(R)

▶ 理論物理学としての課題 超重元素の生成 : 非常に稀な過程

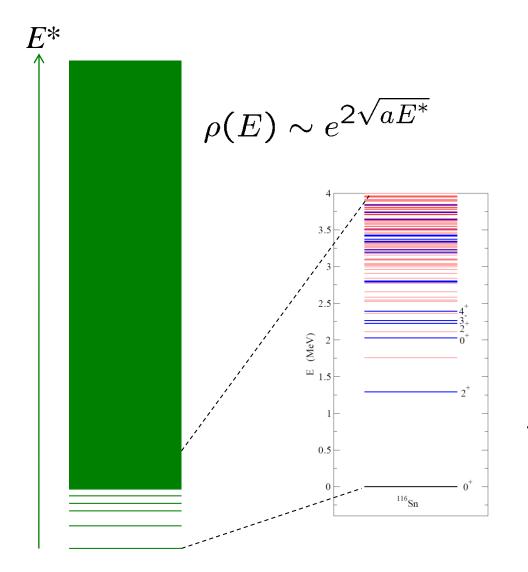
→大きな理論的不定性

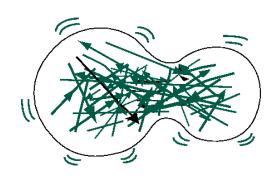
# 挑戦的課題:

いかに理論的不定性を小さくして信頼できる理論予言が出来るか?



# 重イオン核融合反応と量子開放系





核反応の途中で複雑に励起

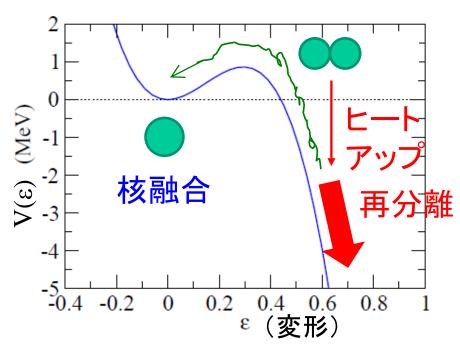


原子核の内部自由度:「環境」 「内的環境自由度」

→量子開放系の物理

原子核のスペクトル

# ランジュバン法



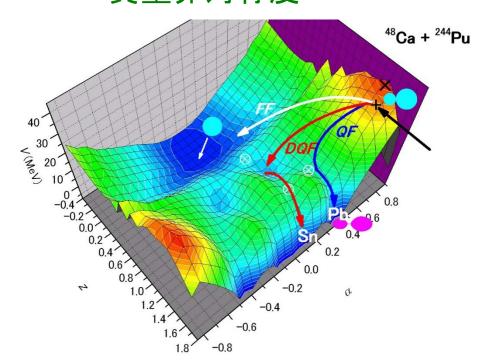
## 熱的拡散

*──> ランジュバン法* (ブラウン運動)

$$m\frac{d^2q}{dt^2} = -\frac{dV(q)}{dq} - \gamma\frac{dq}{dt} + R(t)$$

#### 多次元化

- ・フラグメント間距離
- •フラグメントの変形
- 2つのフラグメントの 質量非対称度



Y. Aritomo, K. Hagino, K. Nishio, and S. Chiba, PRC85 (2012) 044614

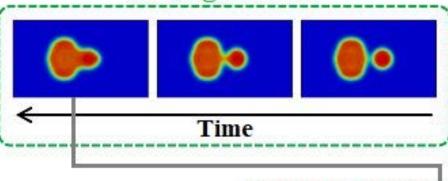
# 超重元素反応の新モデル: TDHF + Langevin アプローチ

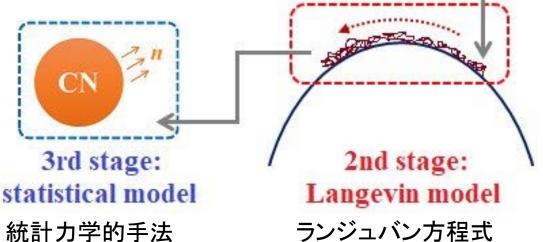
K. Sekizawa and K.H., PRC99 (2019) 051602(R)



#### 新しい核反応モデルの開発

時間に依存する 1st stage: TDHF 密度汎関数理論



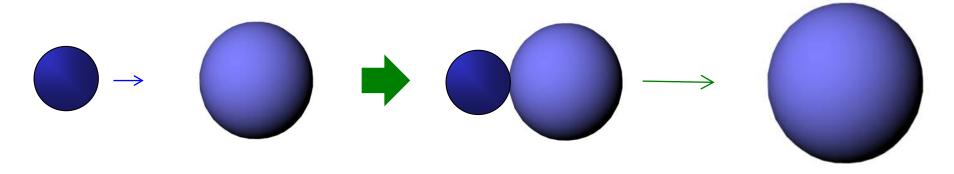


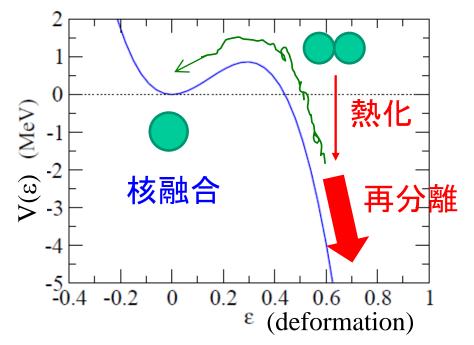
断面積の反応系依存性



Yuri Oganessian

#### 理論物理学としての課題





## 熱的拡散

→ ランジュバン法

✓ どのように熱化するのか?

「摩擦の量子論」

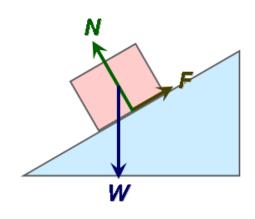
c.f. 量子摩擦を考慮した トンネル確率

M. Tokieda and K.H., PRC95 ('17) 054604

✓ 拡散に対する量子効果?

M. Tokieda and K.H., Ann. of Phys. 412 (2020)

# 摩擦の量子論



物体が止まって熱が発生

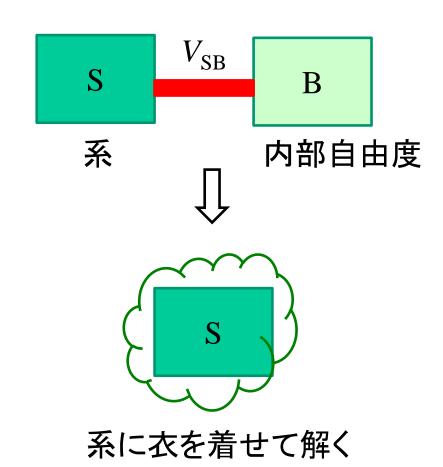


エネルギーが物体から内部 自由度(原子)に転化

## 量子ランジュバンへ



#### 量子力学では:



最近、衣を着せずに解く方法を開発

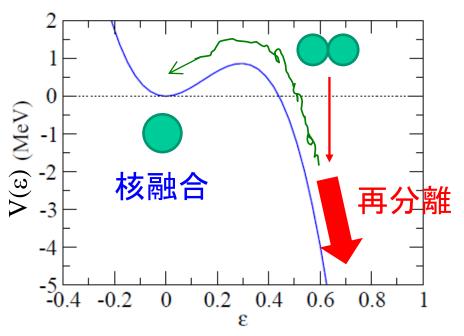
M. Tokieda and K.H.,

Ann. of Phys. 412 ('20) 168005

# 核融合反応と非平衡統計力学:温度勾配の下での Langevin 動力学

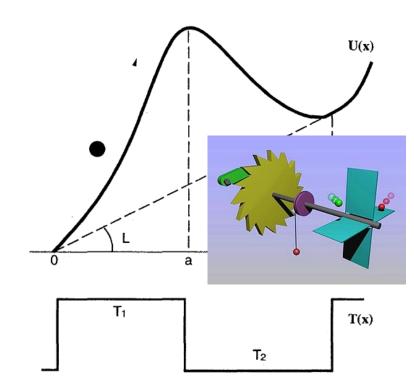
# ▶ 超重核合成反応

# ▶ 分子モーターに対する数理モデル



熱的拡散→ランジュバン法 (ブラウン運動)

ゆらぎのダイナミックス = 非平衡統計力学

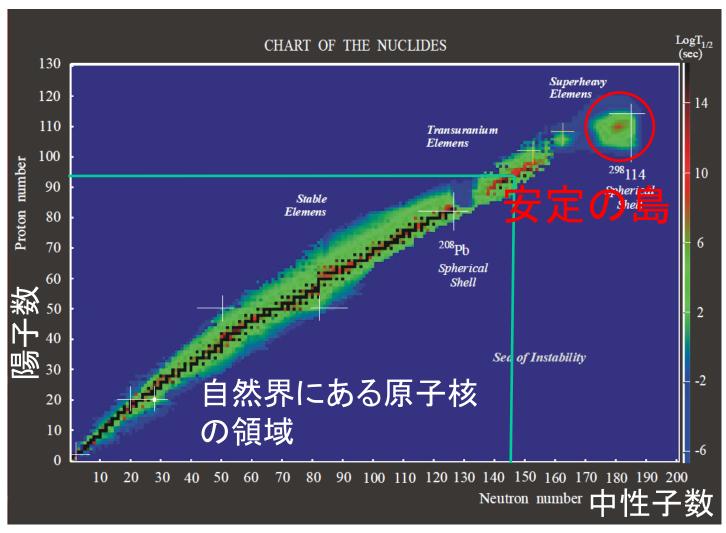


松尾美希、物性研究 73 ('99) 557 佐々さん

温度勾配→一方向の運動

非平衡統計力学の一般的問題として超重核生成反応をとらえ直す

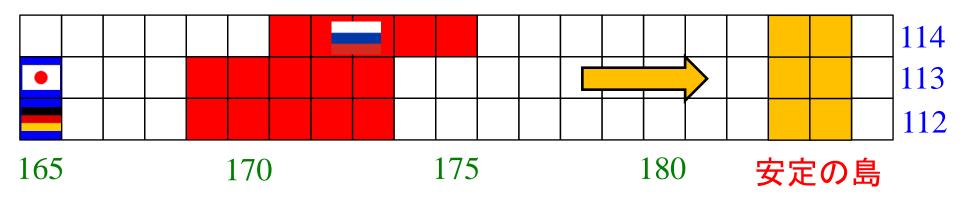
## もう一つの重要な課題



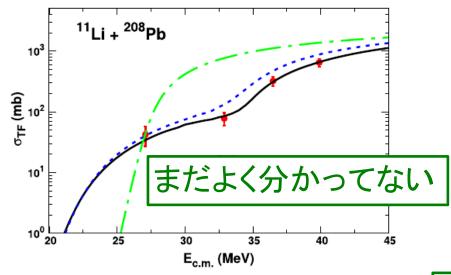
Yuri Oganessian

安定の島にどのように到達するか?

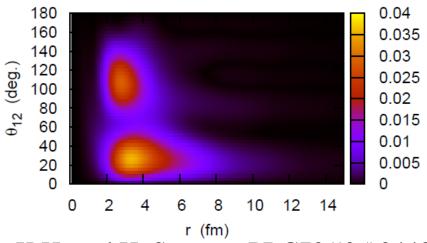
#### 中性子過剰核の核融合反応



#### 中性子過剰核ビームが必須→反応ダイナミックス?



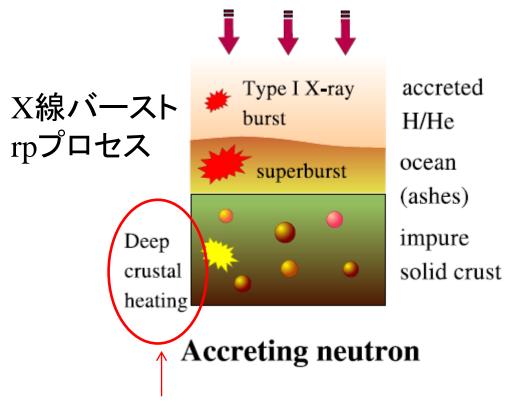
K.-S. Choi, K. Hagino et al., Phys. Lett. B780 ('18) 455

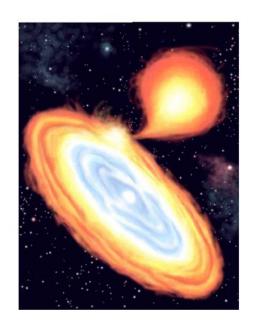


K.H. and H. Sagawa, PRC72('05)044321

中性子過剰核の構造の理解も必要

# 質量降着を伴う中性子星で起こる中性子過剰核の核融合反応



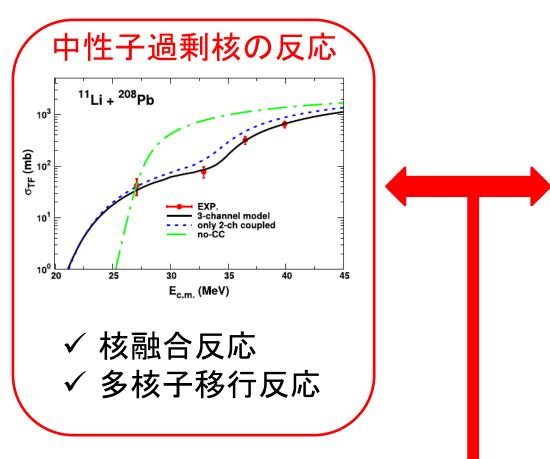


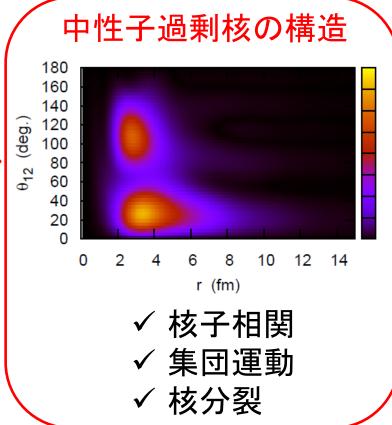
中性子過剰核の核融合反応

<sup>24</sup>O + <sup>24</sup>O, <sup>28</sup>Ne + <sup>28</sup>Ne など

X線連星の静穏期 におけるX線の起源

N. Chamel and P. Haensel, Living Rev. Relativity, 11 ('08) 10.





中性子過剰核を軸にした超重元素の物理を展開する

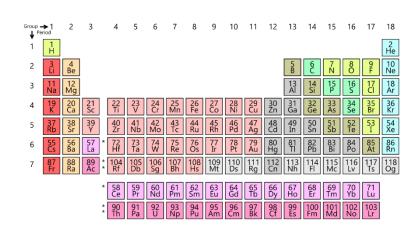
### おわりに: 超重元素: 強い電場の環境下での量子多体系

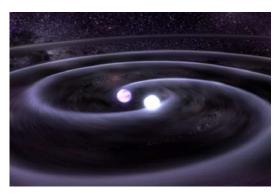
#### 超重元素の物理

#### 超重元素の化学や物性

## 宇宙物理







- 反応ダイナミックス
- 超重元素と周期表
- 相対論的効果
- ✓量子開放系の物理
- ✓中性子過剰核

- ✓ 核物理(不安定核)
- ✓ 元素の起源
- ✓ キロノバ

物理、化学、宇宙物理などの分野融合 による超重元素の研究

