

Tohoku University
H. Tamura

Contents

- 1. バリオン間相互作用と核物質
- 2. 核内ハドロン
- 3. 核構造
- 4. 今後の実験の進め方

1. バリオン間相互作用と核物質

分かってきたこと:

・ハイパー核を通したYN, YY相互作用の情報の一部

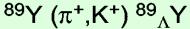
今後必要なこと:

- ・ハイパー核を通したYN, YY相互作用の情報 (特に-S≥2, 3体力)
- ・散乱実験によるYN相互作用の情報

(ΛN, ΣN, ΞN; 広いエネルギー範囲, スピン・アイソスピン依存性)

- ・K中間子核によるKbarN相互作用の情報
- Charmへの拡張
- •Lattice計算による情報
- →バリオン間力の理論的枠組みの完成
 - ・短距離間力のクォーク描像による理解の確立
 - •中間子交換模型の適用範囲
 - ·EOSへの適用 (密度依存性、3体力も記述)

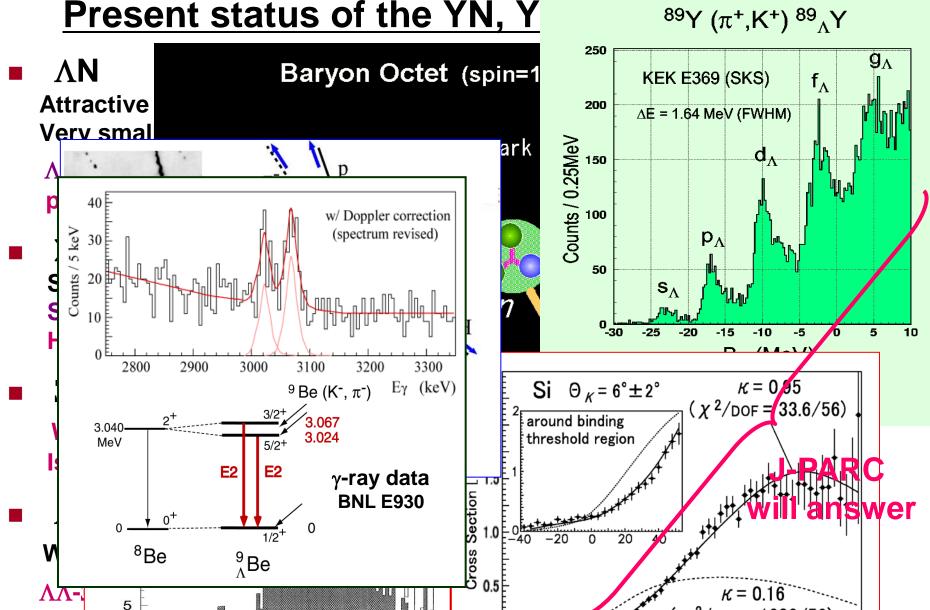
"核力の理解と中性子星の理解"



 $(\chi^2/DOF = 1202/56)$

-B _>- (MeV)

100 125 150 175

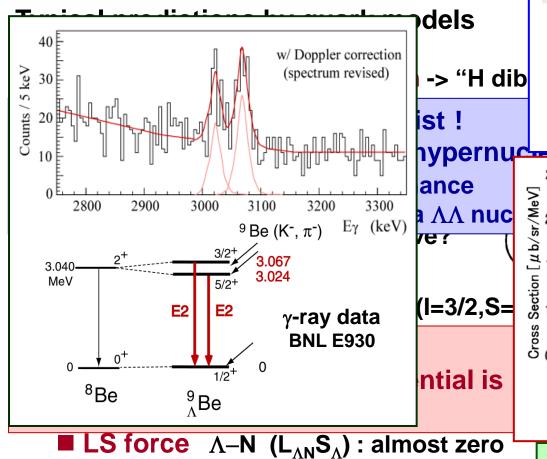


40 50 (MeV)

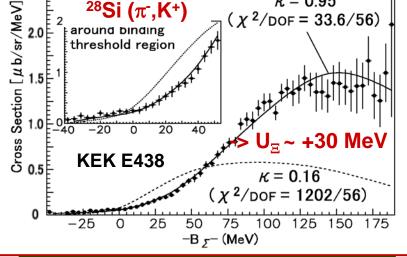
-40 -30 -20 -10

 $-B_{\Sigma}$

Understanding baryon-b in terms of q



Nagara event π^{-} Nagara event π^{-} Nagara event π^{-} π^{-} Nagara event π^{-} π^{-}



Yes, it is ! (LS $_{\wedge}$ splitting \sim 0)

 Σ -N ($L_{\Sigma N}S_{\Sigma}$): as large as N-N

-- Strangeness plays essential roles.

Yes, a suggestion exists.

1. バリオン間相互作用と核物質

分かってきたこと:

・ハイパー核を通したYN, YY相互作用の情報の一部

今後必要なこと:

- ・ハイパー核を通したYN, YY相互作用の情報 (特に-S≥2, 3体力)
- ・散乱実験によるYN相互作用の情報

(ΛN, ΣN, ΞN; 広いエネルギー範囲, スピン・アイソスピン依存性)

- ・K中間子核によるKbarN相互作用の情報
- Charmへの拡張
- •Lattice計算による情報
- →バリオン間力の理論的枠組みの完成
 - ・短距離間力のクォーク描像による理解の確立
 - •中間子交換模型の適用範囲
 - ·EOSへの適用 (密度依存性、3体力も記述)

"核力の理解と中性子星の理解"

High density matter in neutron stars

Large neutron Fermi energy -> Hyperons appear

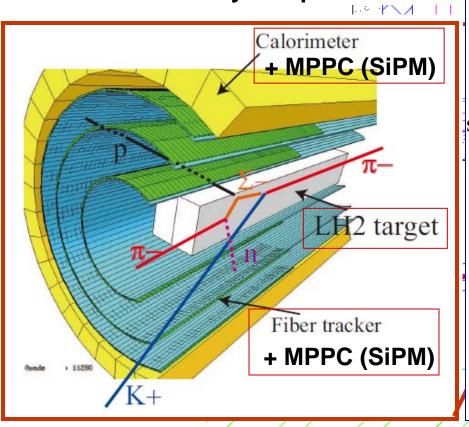
Baryon fraction: sensitive to YN, YY interactions

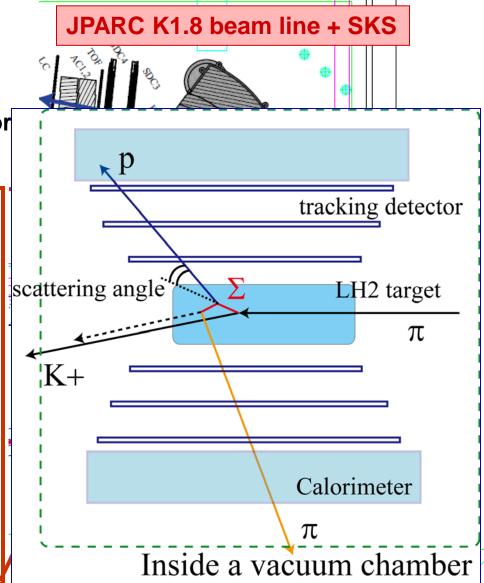
-> Maximum mass, Cooling speed; How to explain M=1.97 \pm 0.04 M $_{\odot}$?

One probable assumption **Hypernuclear data -> realistic calculations possible** but should be determined We still need by exp. ΞN , $\Lambda \Lambda$, ΣN , $\overline{K}N$ forces, ΛN p-wave force, NNN and YNN force, ... ho_0 n star J. Schaffner-Bielich. 10° Nu ~ Nd ~ Ns GM₁ U_v=+30 Me\ n-rich nuclei, eľμ p,n,Λ,Ξ^0,Ξ^- U₌=-18 MeV n-rich nuclei, e-, 10⁻³ Hyperons Λ , Ξ^- , Ξ^0 ,... 0.3 1.2 1.5 0.0 0.6 0.9 Normal nuclei, en, (p, e⁻) (H, He gas) Density (fm⁻³) (superfluid)

Miwa et al. (P40) YN Scattering Experiment

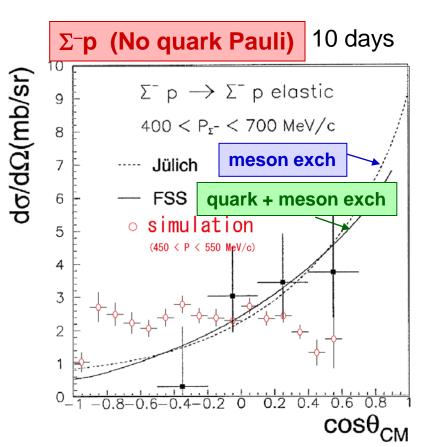
- Hyperon production
 1.3 GeV/c π⁺⁻ p -> K⁺ Σ⁺⁻ reaction
- Σ^{+-} track not directly measured
- Measure proton momentum vector-> kinematically complete



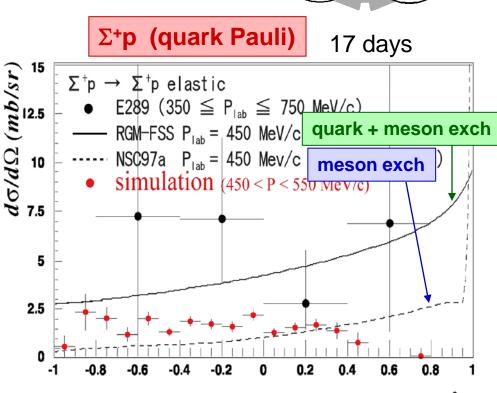


- Differential cross section of Σ^- p and Σ^+ p scattering with 100 times larger statistics
- Σ^- p -> Λ n also measured

Motivation: See "quark-Pauli effect"



Check the theoretical frame work Extended to flavor SU(3) symmetry.



 $\Sigma N (S=1, I=3/2)$

Evaluation of quark Pauli effect and $cos\theta_{cm}$ understanding the origin of the hard core of the nuclear force

2. 核内バリオンの振る舞い

分かったこと:

·ハイパー核内でのΛ単一粒子軌道

今後必要なこと:

- Λハイパー核を用いた核内バリオンの性質変化
 g因子、Λ弱崩壊率 spin-flip B(M1), weak decay,...
- ・ Aハイパー核を用いた核内粒子軌道の精密研究 平均場理論の精密テスト、LS分岐の起源、

重い∆核にいたる詳細なレベル

- → 平均場とそこでのバリオンの振る舞いの理解
- → バリオンの質量やスピン、構造の理解

"原子核とハドロンの理解の深化"

J-PARC E13 (Tamura et al.) Gamma-ray spectroscopy of light hypernuclei -- Baryon's magnetic moment in a nucleus

How the magnetic moment of baryons changes in a nucleus?

...can be measured using a Λ

Reduction of m_a by chiral sym. restoration

 $\mu_q = \frac{e \, \pi}{2m_c}$ $\frac{m_q}{\text{quark mass}}$

Direct measurement of μ : extremely difficult

-> B(M1) gives g_∧ value

$$B(M1) = (2J_{up} + 1)^{-1} |\langle \Psi_{low} || \mu || \Psi_{up} \rangle|^2$$

$$= \frac{3}{8\pi} \frac{2J_{low} + 1}{2J_c + 1} (g_{\Lambda} - g_c)^2 [\mu_N^2]$$

(K⁻,π⁻) reaction "hypernuclear fine structure" core nucleus

hypernucleus

-> enhancement of μ??

~100% Doppler Shift Attenuation Method:

$$\Gamma = BR / \tau = \frac{16\pi}{9} E_{\gamma}^{3} B(M1)$$
(accuracy ~5%)

Applied to

"hypernuclear shrinkage" in ⁷ Li from B(E2) Tanida et al., PRL 86 ('01)1982

Preliminary data on g_{\Lambda}

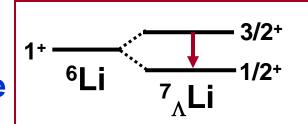
■ E930 (M. Ukai)

$$g_{\Lambda} = -1.1^{+0.6}_{-0.4} \mu_{N}$$

 τ from DSAM

¹⁰B (K⁻,
$$\pi$$
⁻) ¹⁰_ΛB*

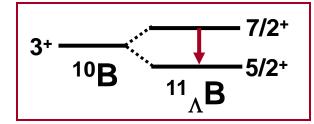
-> $^{7}_{\Lambda}$ Li*+ 3 He



■ **E566** (Y. Ma)

$$g_{\Lambda} > -1.76 \mu_{N}$$

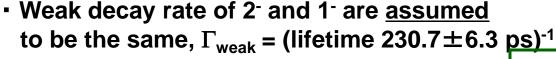
¹²C (K⁻,
$$\pi$$
⁻) ¹² $_{\Lambda}$ C*
-> ¹¹ $_{\Lambda}$ B* + p



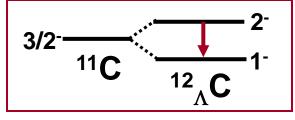
$$g_{\Lambda} = -1.04 \pm 0.41 \, \mu_{N}$$

¹²C (K⁻,
$$\pi$$
⁻) ¹² $_{\Lambda}$ C*

- -Yield ratio for 161 keV / 2670 keV γ -rays
 - -> Br($2^- \rightarrow 1^-$) = 0.19 ± 0.12



=>
$$\Gamma_{M1}$$
 = Br /(1 - Br) Γ_{weak}



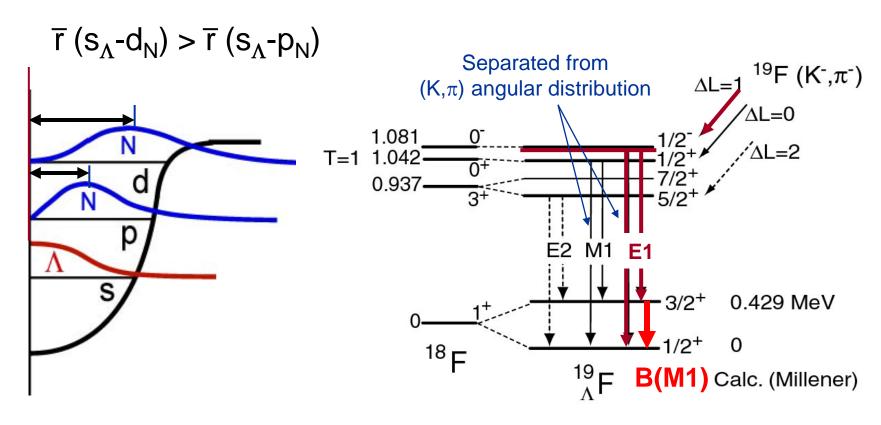
$$\Leftrightarrow$$
 g _{Λ} (free) = -1.226 μ_N

=> J-PARC E13: 7 Li (K-, π-) 7 _ΛLi(3/2+->1/2+) ~ 5% accuracy for B(M1)

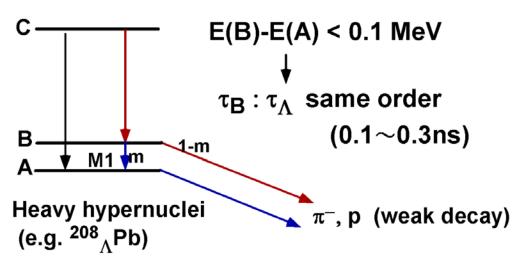
¹⁹F (K⁻,
$$\pi$$
⁻) ¹⁹ $_{\Lambda}$ F(3/2+->1/2+) ~ under estimate

$\frac{19}{\Lambda}$ F spectroscopy (E13)

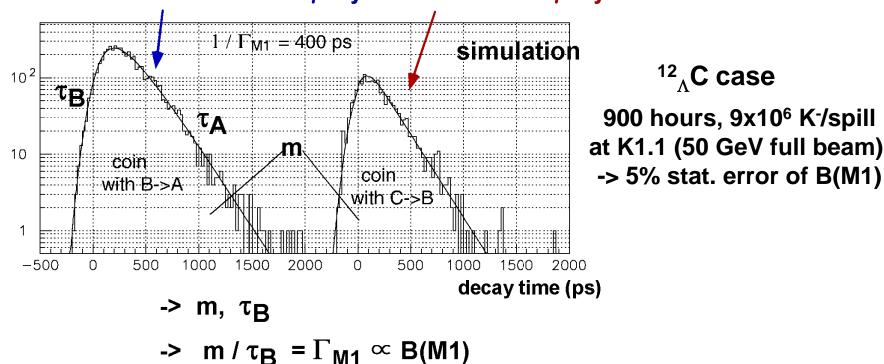
The first sd-shell hypernuclear study
Radial dependence of ΛN spin-dependent interaction
--- sensitive to interaction range and exchanging mesons



Future: B(M1) measurement by γ-weak coincidence method



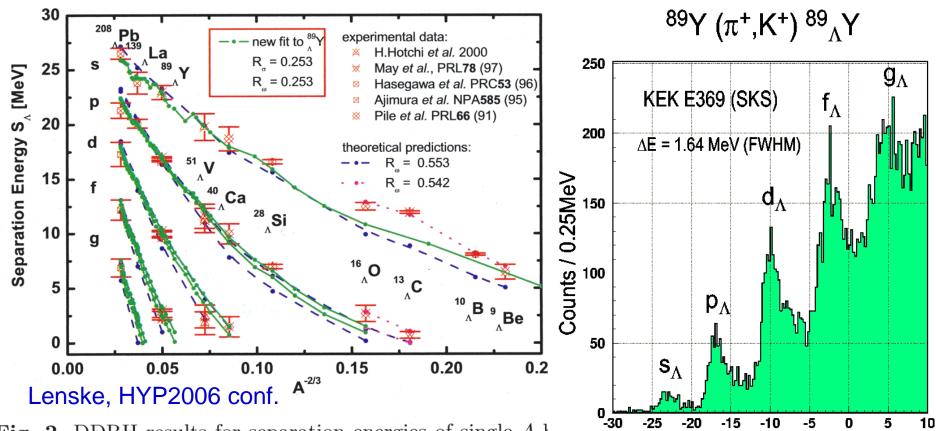
Measure the time spectra of weak decay particles in coincidence with B->A γ ray and with C->B γ ray



Single particle energies of Λ

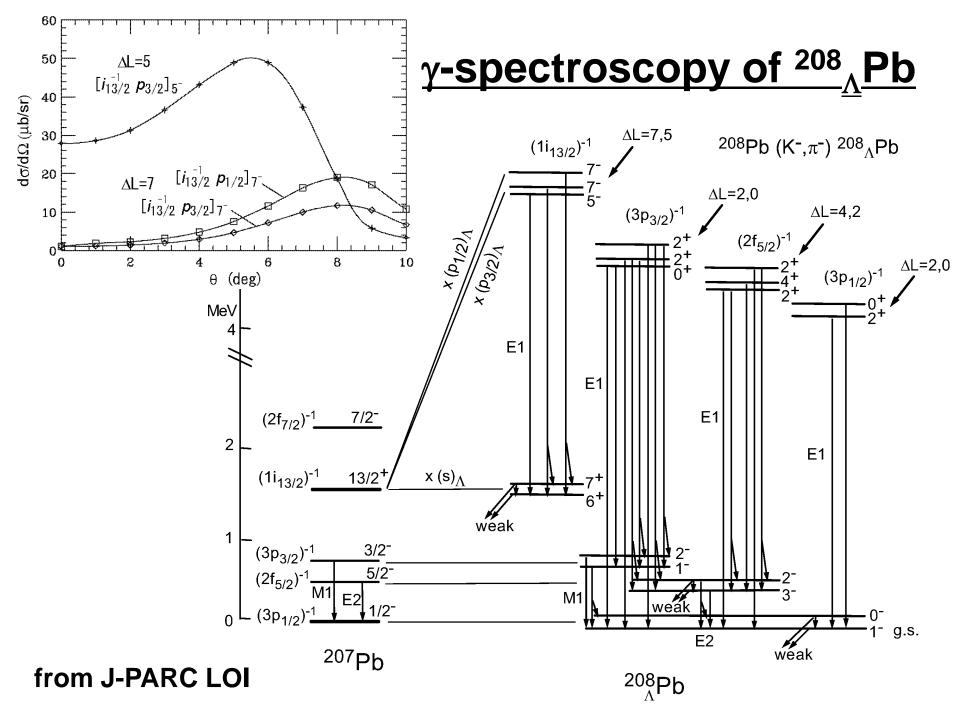
Experimental data

E(s_A , p_A , d_A , f_A ,...) < 0.1 MeV accuracy high resolution (e,e'K+), (π +,K+) E(s_A) – E(p_A), E(p_A) – E(p_A) – E(p_A) < 0.01 MeV accuracy γ spectroscopy for E1($p_A \rightarrow s_A$)



 B_{Λ} (MeV)

Fig. 2. DDRH results for separation energies of single- Λ l pernuclei.



3. 不純物効果を用いた核構造の研究

分かったこと:

• Λによる核収縮効果

今後必要なこと:

・「不純物効果」(収縮、ハローの消失、クラスター・球形転換、 変形や集団運動の変化)

の系統的研究

・A応答を用いた通常核の構造の理解

詳細なレベル構造, B(E2), 生成断面積, ...

-> 核構造の理解、核構造理論の進化

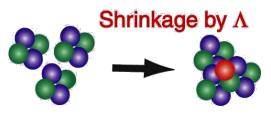
"原子核構造の理解の深化"

A hypernuclei: Impurity effect

 γ spectroscopy + high resolution (e,e'K+), (π +,K+)

- ■Shrinkage of ⁷_ΛLi from B(E2) confirmed Tanida et al., *PRL 86 ('01)1982*
- Clustering of normal nuclei and their response to Λ

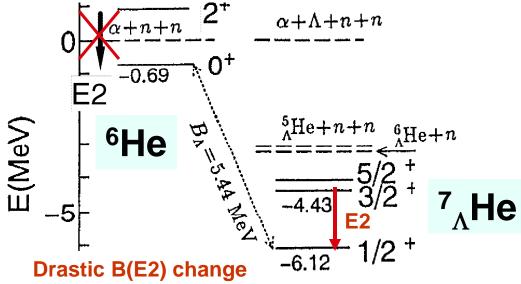
→ clustering structure in ⁸Be, ¹²C



Change of deformation / collective motions
 sd-shell hypernuclei

■ Disappearance of neutron halo: B(E2) in ⁷ He

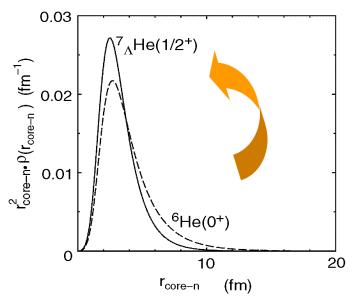
Disappearance of n-halo by a Λ?

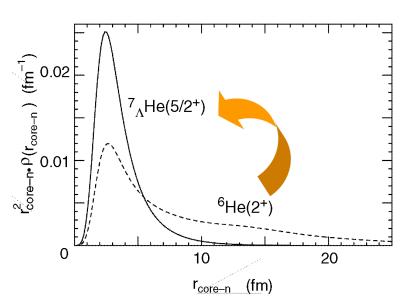


⁷Li (K⁻, $\pi^0\gamma$) ⁷_ΛHe reaction with Hyperball-J at K1.1

0.58 $B(E2) e^{2}fm^{4}$ 0.068 0.059

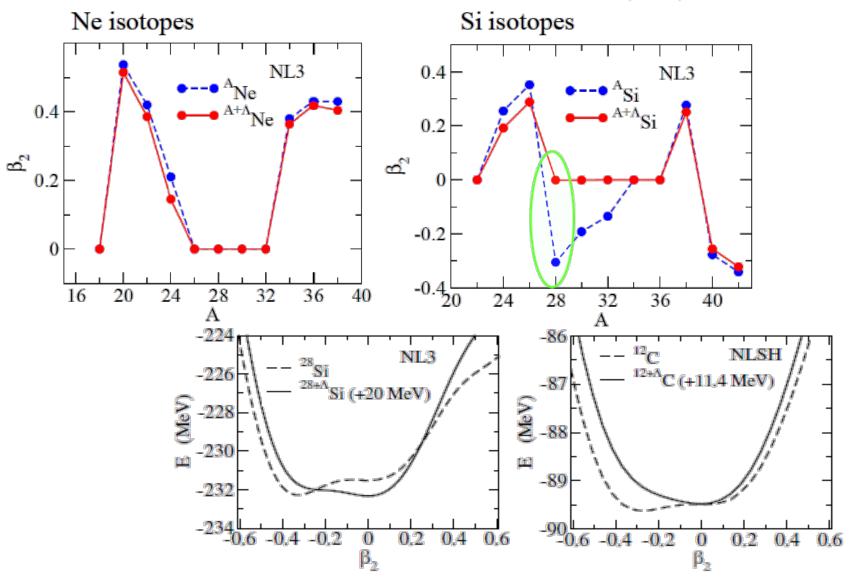
Calc. by Hiyama





Impurity effect in deformation

Myaing Thi Win and K.Hagino, Phys. Rev. C78, 054311 (2008) RMF calc.



T. Koike, Plans to investigate ^{24,25,26} Mg hypernuclei

今後の方針(実験)

完成 予算化済み 申請中 構想中

J-PARC

- ・遅い取り出しビームのduty改善、強度増加、ビームタイム増加
- •ビームライン増強 K1.1, HR-line
- ・装置の増強・開発

K1.8/SKS、Hyperball-J、S2S(永江)、Hybrid-emulsion(仲澤)、

YN散乱装置(三輪·田村)、TPC(高橋)、High-rate trackers(高橋·田村)、

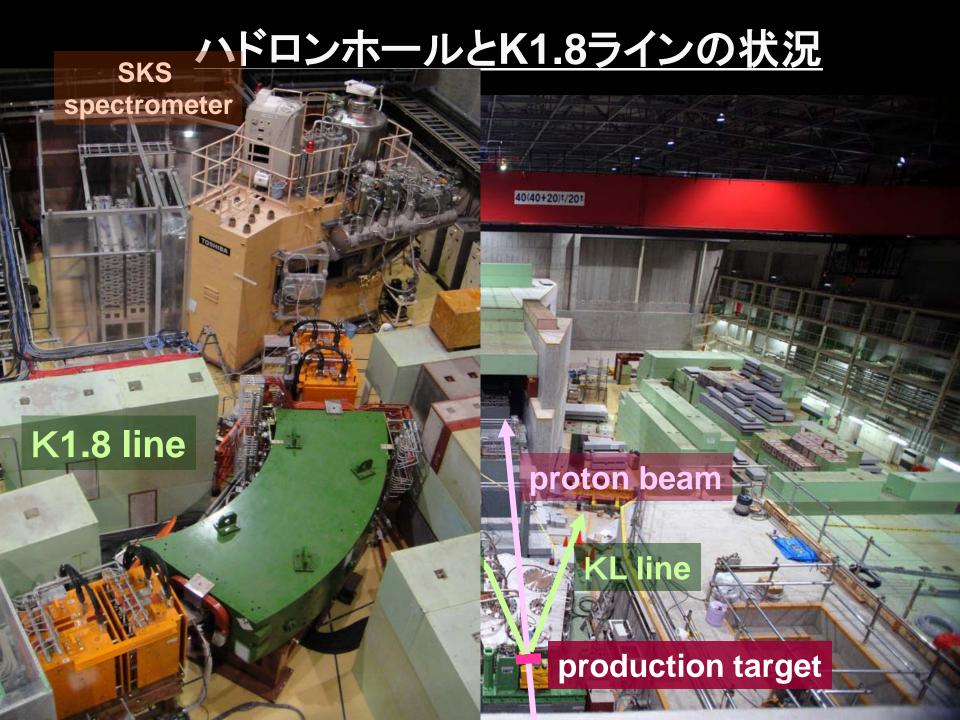
- ・ハドロンホールの拡張(理研)
- →様々なビームと様々な装置による実験が同時に実施できること
 - →学生が育ちコミュニティが大きくなること

JLab, MAMI-C, GSIとの連携

→ 研究者の世界的広がり

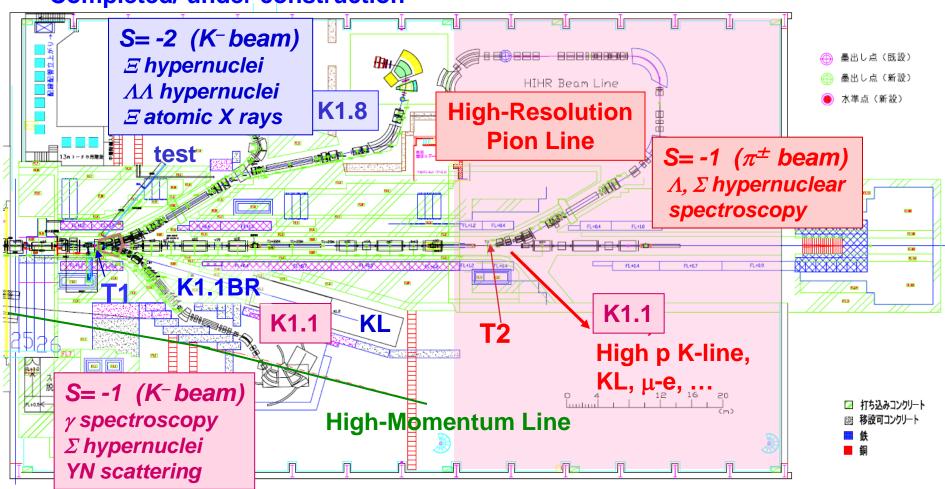
橋本Core-to-core (国際戦略型) 2011-2013

(Establishing International collaboration Platform for Strangeness Nuclear Physics by Electron Beams)

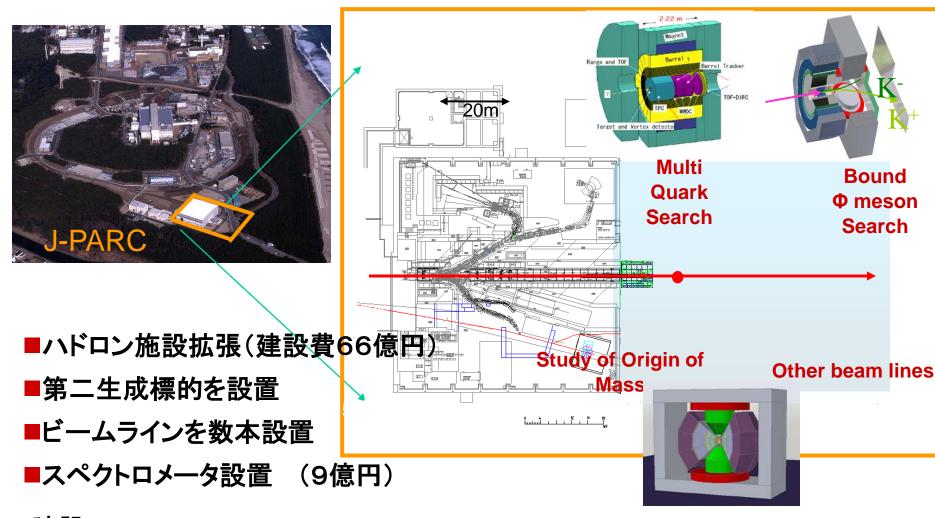


A Plan of Hadron Hall Extension

Completed/ under construction



ハドロン施設拡充案



建設: H23~H27

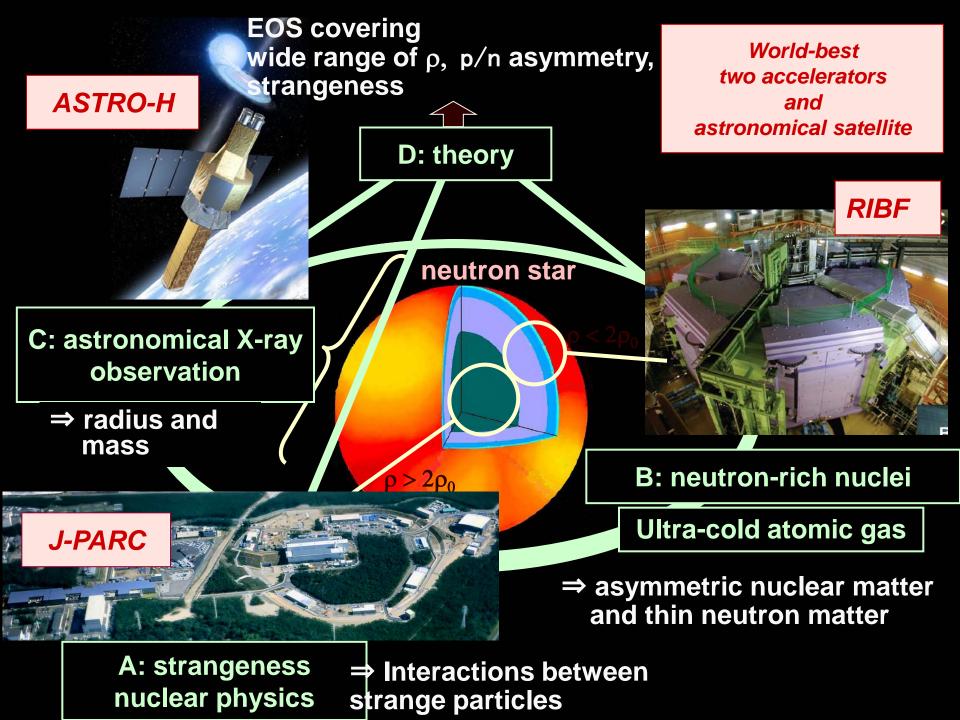
理研が積極的な参加を表明一2012年度予算要求を目指し検討中

Nuclear matter in neutron stars investigated by experiments and astronomical observations

実験と観測で解き明かす中性子星の核物質

H. Tamura

Department of Physics, Tohoku Unviersity



X00 実験と観測で解き明かす中性子星の核物質

田村 裕和(東北

Nuclear matter in neutron stars investigated by (Tohoku)

H. Tamura

experiments and astronomical obs p ~ 2--3po

田村 裕和(東

A01 中性子過剰核物質中のストレンジネス 北大)

H. Tamura

Strangeness in neutron-rich nuclear matter (Tohoku)

A02 多重ストレンジネスのバリオン間相互作用 Multi-strangeness baron-baryon interactions (KEK)

高橋俊行(KEK) T. Takahaśhi

B01 中性子過剰な低密度核物質の物性 Properties of low/medium density neutron-rich

中村隆司(東工大) T. Nakamura

nuclear matter

(R,M)B02 高密度中性子過剰核物質の状態方程式

EOS of high-density neutron-rich nuclear matter (Kyoto)

T. Murakami

C01 宇宙 X線・ガンマ線観測による中性子星研究の新展開 高橋忠幸(JAXA) New development of neutron star studies by cosmic JAXA)

A01 中性子過剰核物質中のストレンジネス

J-PARC E13

代表者•分担者

散乱陽子検出システム

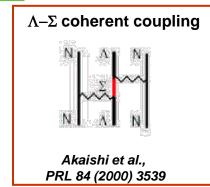
ストレンジネスが現れだす ρ \sim 3 ρ ₀ 領域を理解する

- (1) Σ+p, Σ-p散乱実験 J-PARC P40 三輪浩司(東北大)、田村裕和(東北大)
- $-> \Sigma N$ 相互作用 (特に $\Sigma^+p = \Sigma^-n$ 相互作用)
 - -> Σが中性子星に存在するのかどうかを確定
- (2a) Λハイパー核ガンマ線分光 小池武志(東北大)、田村裕和(東北大)
- (2b) 中性子過剰Aハイパー核分光

-> 中性子星中のΛ粒子の発生密度や組成比を決定

 ΛN , $\Lambda N - \Sigma N$ ($\Lambda N N$) 相互作用 J-PARC E10 阪口篤志(大阪大) 中性子過剰環境での $\Lambda N-\Sigma N$ (ΛNN) 相互作用

3. 陽子のエネルギー 4. 弾性散乱の 1. Σ- ビーム 運動学の確認 2. 散乱角θ 12 target Fiber tracker ·Calorimeter

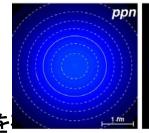


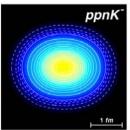
(3) K⁻原子核束縛状態

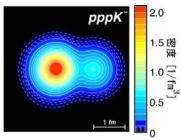
應田治彦(理研) 鈴木隆敏(東京大)

KbarN相互作用

-> K中間子が中性子星に存在するのかどうかを

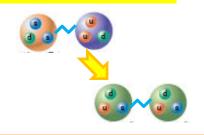






A02 多重ストレンジネスのバリオン間相互作用

EN→ΛΛ相互作用

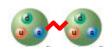


EN相互作用



高密度核物質のEOS

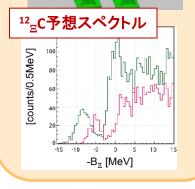
AA相互作用



Eハイパー核分光実験

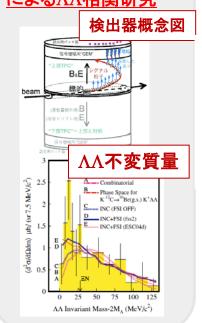
SksPlusスペクトロメータ

成木 高橋俊



エマルジョン実験 +画像自動解析システム **Nagara Event** $^{6}_{\Lambda\Lambda}$ He 仲澤 住浜 高橋仁 PD1 ツインハイパ-核事象

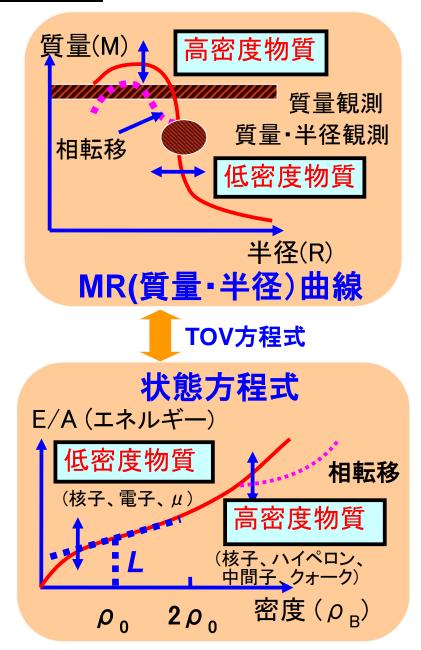
ハイペロン崩壊検出器 によるΛΛ相関研究



佐藤 今井 高橋俊 成木 PD2

D01中性子星と核物質の理論研究

- 中性子星物質
 - 最近の大きな進展 最大質量、半径観測
 - 多体問題の宝庫
- ミクロ(原子核、Cold Atom)と マクロ(中性子星)を繋ぐ!
 - 中性子過剰核↔ 低密度非対称物質
 - ストレンジネス核・クォーク物質→ 高密度多成分物質
 - 、 状態方程式(EOS) ↔ 天体現象 (重い中性子星パズル)
- 全国的共同研究体制
 - 代表+分担8名+連携7名
 - 理論核物理を中心に宇宙物理・物性物理が連携



おわりに

ストレンジネスを使って、 核力の問題、EOSの問題、平均場の問題、 ハドロンの問題、核構造の問題 =核物理の本質的テーマ を攻めるときが来た。

ますます理論と実験の強い連携が必要。理論によって実験計画を導いてください。