# *J-PARC での原子核・ハドロン物理* 京大基研 大西 明

- Nuclear and Hadron Physics Experiments at J-PARC
- Hypernuclear Physics
  - Ξ hypernuclei, Double Λ hypernuclei
- Mesons in Nuclei
  - Pionic atoms and nuclei, Kaonic nuclei, Medium modification of meson spectral func.
- Exotic Hadrons
- Summary







# Japan Proton Accelerator Research Complex (J-PARC)





http://j-parc.jp/

# J-PARC Experiments at 50 GeV

- J-PARC Proposals in Nuclear and Hadron Experiments <a href="http://j-parc.jp/NuclPart/Proposal\_e.html">http://j-parc.jp/NuclPart/Proposal\_e.html</a>
  - Hypernuclear Physics: 10 (P03, P05, P07, P10, P13, P18, P22, LoI x 3)
    - ◆ S=-1, -2 nuclei / atoms, YN interaction, Weak decay
  - Mesic Nuclei / Atom: 6 (P15, P16, P17, LoI x 3)
    - Kaonic nuclei / atoms, Mesic nuclei, Medium modification of meson masses
  - Exotic Hadron: 3 (P09-LoI, P19, LoI x 1)

Penta quark, Penta quark nuclei

- Structure Functions: 4 (P04, P12-LoI, P23, P24)
- Neutrino Physics: 2 (P11, LoI)
- Weak Processes 3 (P06, P14, P21-LoI)

I'm sorry but I can cover only this part

Wide scope in Paritlee, Hadron and Nuclear Physics



### Wha do we expect to observe at J-PARC?

- S=-2 核、YN 散乱、弱崩壊
- 中間子 (Kbar, ω, η) 核 / 原子、 質量変化
- ペンタクォーク









### Which phase is realized in neutron stars?

■ J-PARCの物理 events[/10 MeV/c21 → 中性子星物質の性質解明への決定的役割を期待! 実験室のクォーク多体系から Dense QCD へ





0.41

fit result

ρ→e⁺e⁻ ω→e<sup>+</sup>e<sup>-</sup>

(b) Cu

with

mass

### **Particle Composition in Neutron Star**

Neutron Star Matter



Ishizuka et al., JPG35(2008)



Hyperons during Black Hole Formation

■ ブラックホール形成過程にもハイペロンは大きく寄与





### Quark / Hadron / Nuclear Matter Phase Diagram



### **Rich Structure / Astrophysical implications / Accessible in HIC**



Ohnishi, J-PARC Workshop at KEK, 2008/08/07-09

Nuclear and Hadron Physics at J-PARC: Dense QCD

- クォーク多体系の物理
  - クォーク・グルーオン →「ハドロン、共鳴ハドロン → ハドロン多体系」 → 束縛状態、共鳴を作るエネルギースケールでは QCD は非摂動論的 格子 QCD で直接議論できる「クォーク多体系」は限られている
  - 多ストレンジネス原子核、エキゾチック・ハドロン、中間子原子核、…
     → 多くの「未発見」の状態が待っている
- Dense Matter (高密度物質)の物理
  - 中性子星コア、超新星爆発過程、ブラックホール生成過程 → 原子核密度の数倍 (10<sup>15</sup> g/cc) にも達する高密度状態の EOS が コンパクト天体現象のダイナミクスを規定
  - カラー超伝導、高バリオン密度 QGP、Quarkyonic 物質、K 凝縮、π 凝縮、 n イペロン混合、<sup>3</sup>P, 超伝導、パスタ原子核、.....
    - → 相互作用が主要な役割を果たす多彩な相の存在可能性 ただし、実験的根拠は弱い



Nuclear and Hadron Physics at J-PARC: Dense QCD

■ QCD から高密度物質を含む QCD 「クォーク多体系」への長い道のり pQCD, LQCD ● 正しく理解を進めるには、 それぞれの段階(階層)での Hadron 「相互作用」、 **OBEP**, 「構造(波動関数)」、 「反応機構」 Quark Cluster Chira PT. の検証が必要 Bare *hh* int. ●「新しい状態」の発見には、 それ自体で大きな価値 G-mat. UMOA **Dense QCD** (*a*) **J-PARC** GFMC, データに基づく高密度物質の Eff. NN Int. NCSM, 記述を念頭において、 **DBHF**, クォーク多体系の SHF, Shell, Chiral 深い理解と GEM, . RMF AMD, **Dynamics** 新しい存在形態の発見 を目指す。 **Quark Many-Body System** Chiral Unitary







### Hypernuclear Chart

■ Hypernuclear Physics at J-PARC =「発見」と「系統化」 → まずは Ξ 核の発見と分光





Ohnishi, J-PARC Workshop at KEK, 2008/08/07-09

# $\varXi$ hypernuclei



### Hiyama et al.



### Why is $\Xi$ interesting ?

P03: X rays from  $\Xi$ - Atom (Tanida) P05:  $\Xi$ -Hypernucleus,  $\Xi$ 12Be, via the 12C(K-,K+) Reaction (Nagae)

- Ξ 核は「多ストレンジ系」への入り口
- 中性子星で最初に現れる負電荷バリオンはおそらくΞ<sup>-</sup>
- ΞN相互作用はバリオン間相互作用の模型に大きく依存
- Ξ 核の離散ピークはまだ誰も見つけていない!





### *E-Nucleus Potential; Current Status*

- Old Conjecture: U<sub>±</sub> ~ -(24-30) MeV From Emulsion Data (Dover, Gal)
- Recent Data favor shallow potential U<sub>±</sub> ~ -(12-15) MeV
  - Twin Hypernuclear Formation (Aoki et al.)
  - (K-, K+) spectrum in the bound region Khaustov et al. (BNL-E885)







Ohnishi, J-PARC Workshop at KEK, 2008/08/07-09

(K-,K+) Spectra: Potential Model Results

**Day 1 Experiment: C(K-,K+)**<sup>12</sup><sub>=</sub>Be Reaction

- DWIA (Green's Function Method) Evaluation with V=-14 MeV potential
  - → As far as resolution is good (ΔE<= 3 MeV) and conversion width is small (W=-1 MeV), Bound state peaks will be observed.





(K-,K+) Spectra: Shell model and AMD

- = \Box N interaction giving V ~ 14 MeV
  - NHC-D, Ehime, ESC04d
- Shell model results + DWIA (cf. Motoba's talk)
  - Spin dependence of  $\Xi N$  interaction  $\rightarrow$  Fragmentation of strength



### **Double** A Nuclei

■ Nagara event

#### 。 これまでに発見された中で、ユニークに解釈できる唯一のダブルΛ核





Nakazawa

Ohnishi, J-PARC Workshop at KEK, 2008/08/07-09

### **Double** A Nuclei

P07: S=-2 Systems with an Emulsion-Counter Hybrid Method (Imai, Nakazawa, Tamura)

■ 発見から系統性へ!
 → 100 個のダブルΛ核 @ J-PARC





*Hiyama et al.*, **2002** 

### Hyperon-Nucleon Scattering

LoI: YN Scattering Experiment using a SCIFI-MPPC System (Miwa)

- YN 散乱実験
  - バリオン間相互作用を定める最も直接的なデータ
  - ■「第一原理」計算との直接比較が可能となりつつある (格子 QCD)





Nemura, Ishii, Aoki, Hatsuda, arXiv:0806.1094

# **Other Hyernuclear Experiments**

- Spectroscopy of  $\Lambda$  hypernuclei  $\rightarrow \Lambda \Sigma$  mixing, Precise  $\Lambda N$  Int., ....
  - P10: n-Rich Λ-Hypernuclei with the DCX (Sakaguchi)
  - P13: Gamma-ray spectroscopy of light hypernuclei (Tamura)
  - LoI: Gamma-ray spectroscopy of hypernuclei at K1.1 (Tamura)
- Weak decay of Λ hypernuclei
  - → Non-mesic decay, Multi-nucleon absorption, Asymmetry, ....
  - P18: Weak Decay of <sup>12</sup>C and the three-body weak int. process (Bhang, Outa, Park)
  - P22: Exclusive Study on the ΛN Weak Int. in A=4 Λ-Hypernuclei (Sakaguchi)
- Σ hypernuclei
  - $\rightarrow$  Second  $\Sigma$  Nucleus, YN interaction
    - LoI: Study of Σ-N interaction using light Σ-nuclear system (Tamura)



# Mesons in Nuclei at J-PARC



**Mesons in Neutron Stars** 

- 中性子星の中で、中間子は「構成粒子」となりうるか?
  - p-wave π 凝縮 Sawyer; Migdal; Kunihiro,Takatsuka,Tamagaki, Tatsumi
  - K 凝縮 Kaplan-Nelson; Muto, Tatsumi, Fujii, Maruyama

s-wave π condensation ?
 μ<sub>e</sub> > m<sub>π</sub> in neutron star matter in RMF
 しかし π- 核ポテンシャルは斥力だから、
 s-wave 凝縮は起こらない (?)

中間子の感じるポテンシャルの深さ (or self-energy) が凝縮の存否を 決定する → J-PARC での物理へ





### **Pionic Atom and Pion Potential in Nuclear Matter**

35

### π-Nucleus Potential





Ohnishi, J-PARC Workshop at KEK, 2008/08/07-09

s-wave  $\pi$  condensation in neutron stars ?

中性子星物質中でのπのエネルギー





- 出発点
  - Kbar-N 相互作用はもともと引力のはずだが、 低エネルギー散乱、K 中間子水素では斥力に見える (Martin, 1981; Iwasaki et al. 1997)
  - Kbar-N の「束縛状態」 A(1405) と直交するために波動関数に節が必要 (Dalitz et al., 1967; Siegel, Weise, 1988)
  - Kbar が深く束縛すれば、もともとの強い引力が顔をだすはず (Koch, 1994; Waas et al., 1994; Masutani, 1988)
- どの程度束縛するか?
  - AY potential + G-matrix (Akaishi, Yamazaki, 2002; Dote et al., 2004)
     → V ~ 200 MeV, B.E. ~ 100 MeV, Γ ~ (20-40) MeV
  - Chiral Unitary Model + Pauli blocking + π, Kbar self-energy (E-dep.) (Ramos, Oset, 2000; Siegel, Kaiser, Weise; Jido et al.)
     → V ~ -(40-60) MeV, B.E. ~ (10-55) MeV, Γ ~ (90-110) MeV



# 深く束縛された К 中間子核





Yamazaki, Akaishi, 2002

深く束縛された К 中間子核

10

0

-10

-20

In-medium π and K

- Several Effects may cancel !
  - Pauli blockin g only (AO et al.)  $\rightarrow$  Attractive (Koch; Waas et al., AO et al.)
  - Self-consistency in Kbar energy  $\rightarrow$  Reduced attraction (Lutz)





- Short range / Tensor Correlation between baryons
  - + Channel Coupling with  $\pi Y$
  - + Meson self-energy incl. E-dep.
  - → Presice Few-Body calculation ! (Ikeda, Sato, 2007) (No Σ-N interaction, Separable potential)





深く束縛された К 中間子核

■ Experimentally, more exclusive measurement (e.g. K<sup>-</sup>pp → YN) is necessary as in E549 !





# Hadron Mass Modification

P16: Electron pair spectrometer to explore the chiral sym. in QCD (Yokkaichi)
LoI: Nuclear ω bound state and ω mass mod. in p(π,n)ω reaction (Ozawa)
LoI: A new approach to study the in-medium φ(1020)-meson mass (Iwasaki)
LoI: Spectroscopy of η Mesic Nuclei by (π-, n) Reaction at Recoilless
Kinematics (Itahashi)

### Medium meson mass modification may be the signal of partial restoration of chiral sym.

Brown, Rho, PRL66('91)2720; Kunihiro,Hatsuda, PRep 247('94),221; Hatsuda, Lee, PRC46('92)R34.

Brown-Rho Scaling

$$M_N^*/M_N = M_\sigma^*/M_\sigma = M_\rho^*/M_\rho = M_\omega^*/M_\omega = f_\pi^*/f_\pi$$

Medium modification of spectral func. is observed experimentally.

> Interpretation is model dependent (Mass / Width / Coupling to Res. / ...) → Systematic Data are Necessary !



### Medium Modification of Meson Masses

### φ meson spectral function is modified at low p

(Slow)

(Fast)



KEK-PS-E325



### **Hadron Mass Modification**



"Universal" Three-baryon Repulsion ?

### Chiral SU(3) RMF with Hyperons

 EOS ~ Variational Calc., but underestimates NS mass
 → Universal 3B repulsion from ω mass reduction ? (Takatsuka, Tamagaki, Nishizaki)
 80 Symmetric Nuclear Matter EOS





Ohnishi, J-PARC Workshop at KEK, 2008/08/07-09





### **Exotic Hadrons**

P09-LoI: Exotic Hadrons with S=+1 and Rare Decay  $K+\rightarrow\pi+vv$  with Low-p K Beam (Nakano) P19: Search for  $\Theta$ + Pentaquark in  $\pi$ -p  $\rightarrow$  K-X Reactions (Naruki) マルチ(>3) クォークハドロンは存在する ! Charged chamonium-like state: Z(4430) (c cbar q qbar) Kbar N bound state:  $\Lambda(1405)$  (Dynamically generated res.) Penta Quark:  $\Theta^+(1530)$ 

LEPS での Penta quark シグナルはどうやっても消えそうにない

- 超前方のみに生成される (広がった状態か?)
- ◎ 量子数は?
- 格子 QCD → 散乱状態との区別の難しさ (境界条件 + Lattice size)
- 狭い幅 → 角運動量効果?
  - \* SPring8 以外での Penta Quark の確認が不可欠
  - \* 理論的に質量と幅を説明するのは困難だが、 あると信じて分析を進める価値が十分にあるだろう!



Penta Quark @ LEPS





### **Summary**

J-PARC の原子核・ハドロン物理

- バリオン多体系(ハイパー核)
   + バリオン中間子多体系(中間子核、核内中間子)
   + バリオン・中間子共鳴(Λ(1405) などを含む)
   + マルチ・クォーク系(ペンタ・クォーク、バリオン共鳴、....)
   + ハドロンの構造(構造関数等← 触れられませんでした)
   = 「クォーク多体系」の広範な研究
- 様々な観測量によるクォーク多体系の性質の解明
   ハドロン物理学の王道
- 発見 (Discovery) + 実験・理論手法の開発 (Development) を通じて、 高密度物質へ (Dense QCD)
  - 理論: Chiral Dynamics (主として中間子, E-dep. pot. from loop)の手法と
     バリオン多体系の手法 (SR / tensor correlation を取り入れた多胎問題)
     の融合、格子 QCD での共鳴、多核子吸収、連続スペクトルからポテンシャ
     ルの制限、…
  - 実験 → 万博さんにまかせます。





### Backup



### **S** Potential in Nuclear Matter



Ohnishi, J-PARC Workshop at KEK, 2008/08/07-09

### **Neutron Star**

Ishizuka, AO, Tsubakihara, Sumiyoshi, Yamada, 2008

**Hyperon Effect is DRASTIC** Neutron Star Matter Mmax=2.1 Msun  $\rightarrow$  1.56 Msun Shen (Neµ) 10<sup>0</sup> × 10<sup>-1</sup> **Composition**  $Y_{\Lambda} \sim Y_{n}$ Shen 0 10<sup>-2</sup> Large fraction of  $\Xi$ 10-3 NY(Att.)eu 10<sup>0</sup> Schaffner Thermal (free) pions can admix × 10<sup>-1</sup> at  $\rho > 1.5 \rho_0$ -Mishustin  $10^{-2}$  $10^{-3}$ NYeu 10<sup>0</sup>  $(fm^{-3})$ 0.1 1 New × 10<sup>-1</sup> 2.5 10<sup>-2</sup> mass (M<sub>sun</sub>) 2 10-3 1.5 ΝΥπευ 10<sup>0</sup> 1 × 10<sup>-1</sup> Shen (Neµ) NYeu 10<sup>-2</sup>  $\mathbf{U}_{\Xi} =$ -15<sup>9</sup> Mey ΝΥπεμ NY(Att.)eµ 10-3 0.2 0.4 0.6 0.8 1 1.2 1.4 0  $U_{\rm L} = + 30$  MeV 10<sup>15</sup> 10<sup>16</sup>  $\rho_{\mathbf{R}}$  (fm<sup>-3</sup>) Central Density (g/cc) 42 Ohnishi, J-PARC Workshop at KEK, 2008/08/07-09