

格子 QCD シミュレーションで解き明かす核力の謎

土井 琢身*

Unraveling the Mysteries of Nuclear Forces from Lattice

QCD Simulations

Takumi Doi*

Key words: Lattice QCD, Nuclear Forces, Nuclei from QCD

1. はじめに:核力の謎

物理学は、一見様相が異なる様々な現象の背後に、 普遍的な法則や描像を見出し、統合することで発展し てきた.その結果、現代の「標準模型」では、素粒子 間に働く力は、重力、電磁気力、弱い相互作用、強い 相互作用の4つで説明できると考えられている。しか し、素粒子より大きなスケールの世界において、これ らの力が一体どのように示現しているのかという問い は、現在でも非常に大きな謎として残っている。

特に原子核物理においては,陽子・中性子(総称し て核子と呼ばれる)の間に、どのような相互作用(核 力)が働いて原子核が成り立っているのか、長年の大 問題であった、この問題に対する最初の解決が、湯川 秀樹による中間子論である。すなわち、未知の粒子・ 中間子を理論に導入し、核子間でこの中間子を交換す ることで引力の核力が働き、多核子系が自己束縛する と考えたのである.この理論は原子核の性質を良く再 現し、また未知の粒子がパイ中間子(パイオン)として 実験的にも観測されるに及び、核力における基本理論 として確立した.しかし、この成功はまた新たな謎を 呼ぶことになる、核子間に引力が働くなら、なぜ原子 核は潰れてしまわないのだろうか?さらに、現代的な 視点からは、核子、あるいは中間子は、そもそも素粒 子ではなく、クォーク・グルーオンから成る複合粒子 である. では、核力は、クォーク・グルーオン間に働

* 理化学研究所仁科加速器研究センター Nishina Center, RIKEN く力, すなわち強い相互作用(量子色力学(Quantum ChromoDynamics・QCD))の観点からは, どのように 理解されるのだろうか?

従来の原子核物理は、これらの問題を一旦「脇に置 く」ことで発展してきた.特に、実験的に二核子散乱 データを高精度で決定できるようになったため、核力 は、散乱実験データを再現するように構築されてきた. こうして得られた現象論的核力ポテンシャルの例を、 図1に示す.遠距離 ($r \ge 2$ fm, fm = 10⁻¹⁵ m)におけ る引力が、湯川のパイオン交換核力に対応する.一方、 中距離 (1 fm $\le r \le 2$ fm)における引力は、パイオン の2回交換や、他の(より重い)中間子の交換に由来 すると考えられた.そして、近距離 ($r \ll$ lfm)におけ る強い斥力は、斥力芯と呼ばれ、これにより、原子核



図1 散乱実験データから決められた現象論的核力の数例.二 核子系の量子数が、全スピンが0,軌道角運動量が0 (S波)、全角運動量が0の場合(まとめて'S₀チャネルと呼ばれる)のポテンシャルの大きさ(縦軸)を、核子間距 離(横軸)に対してプロット.

- 16 ----

シミュレーション 第32巻第1号

本稿では、このような様々な性質を持つ核力ポテン シャルについて、実験等のインプットを用いることな く、真の基礎理論である QCD に基づき、クォーク・ グルーオンの自由度から第一原理シミュレーションに より決定するという研究について紹介する.この研究 が最終的に完成した暁には、原子核物理が素粒子標準 模型の枠内に統合され、その立脚点の基礎付けが与え られるわけであり、その物理的意義は測り知れない. さらに重要なことは、関連する未知の諸現象をも統一 的に予言が可能になるという点である.この観点で特 に重要なのが、二核子間核力を一般化した、ハイペロ ンと呼ばれる粒子に働く力(ハイペロン力)と、三体 系特有の力、三体力(三核子力・三バリオン力など) の QCD からの予言である.

ハイペロン力・三体力については第四章でも述べる が、これらの精密な決定は、原子核物理のみならず、 宇宙・天文物理に対しても非常に大きなインパクトが ある.例として星の進化を考えてみよう.星の質量が 太陽の約10倍より大きい場合、核融合の燃料が燃え 尽きると、自分自身の重力を支えられなくなって急激 な重力崩壊を起こし、非常に高密度になった後、バウ ンス(反跳,跳ね返り)して大爆発をすると考えられて いる。これがいわゆる超新星爆発であるが、バウンス が起きる理由が、核力における斥力芯の存在である。 しかし、どのタイミングでバウンスするかは、二核子 間での斥力芯の情報のみならず、ハイペロン力や三体 力の詳細に大きく依存するのである.また、超新星爆 発を起こした星は、質量によってはその最終形態とし て中性子星となる。中性子星は、半径 10 km 程度のサ イズであるが質量は太陽と同程度であり、その中心付 近は宇宙で最も高密度な状態にあると考えられてい る. このような高密度系でいかなる物理現象が起こっ ているのか、その謎を解くためには、ハイペロン力や 三体力の情報が必須となる。これらの実験的な決定は 非常に困難なため、シミュレーションによる第一原理 計算への期待は非常に大きい.

このように,QCDによる核力研究は,様々な分野 にまたがる学際的なトピックでもあり,本稿ではその 最前線の一端を紹介していきたい.以下,第二章で核 カポテンシャルの定式化について議論する. 第三章で は、シミュレーションについて、どのようなアルゴリ ズムが用いられているかについて紹介する. 第四章で は、これまでのシミュレーションで得られた核力・ハ イペロン力・三体力について、物理的な結果を議論し、 第五章で今後の発展について述べた上で本稿をまとめ る.

2. 核力「ポテンシャル」の定式化

さて、QCDから厳密に核力ポテンシャルを計算す るにはどうすればよいであろうか.ここで大問題とな るのが、そもそもポテンシャルをどう定義すれば良い か解らないという点である.というのは、QCDのよ うな「場の量子論」においては、仮想的な粒子・反粒 子の対生成・消滅が無限に起こっており、通常ポテン シャルを定義する時に必要な、「××に存在する粒子 間の距離」といった類の概念が明確に定義できないの である.

この問題に対する,いわば発想の転換による解決は, 石井・青木・初田によって与えられた^[1,2].それは, ポテンシャルを直接定義するのではなく,まず二核子 系の散乱問題を考え,相互作用を特徴付ける散乱位相 差を通して,間接的にポテンシャルを定義するという ものである.散乱位相差そのものは観測量なので,場 の量子論でも明確に定義できることがポイントであ る.以下,実際にどのようにしてポテンシャルを定義 するのか,具体的に見ていこう.

定式化において最もキーとなる量は、(同時刻) Nambu-Bethe-Salpeter(NBS)波動関数と呼ばれるもの で、次のように定義される:

 $\psi_k(\mathbf{r},t) \equiv \langle 0|N(\mathbf{r}/2+\mathbf{R},t)N(-\mathbf{r}/2+\mathbf{R},t)|2N;W_k\rangle \quad (1)$

ここで、〈0|は QCD の真空状態、|2*N*;*W*_k〉は相対論的 エネルギー*W*_k = 2 $\sqrt{m_N^2 + k^2}$ を持つ二核子散乱状態である (*m*_N は核子の質量,*k* は相対運動量に対応する).*N*(*x*,*t*) は核子と同じ量子数を持つ演算子であり、クォーク・ グルーオン場の演算子によって記述される. この NBS 波動関数は、二核子間の相互作用が無視できるほど $r \equiv |\mathbf{r}|$ が十分大きい時、ヘルムホルツ方程式 ($-\nabla^2/m_N$) $\psi_k(\mathbf{r},t) = E_k\psi_k(\mathbf{r},t)(E_k \equiv k^2/m_N)$ を満たす. さら に、具体的な解を調べてやると、角運動量*l* に対応す る各成分毎に、

$$\psi_k(\mathbf{r},t) \propto \frac{\sin(kr - l\pi/2 + \delta_l(W_k))}{kr} \cdot e^{-W_k t}$$
(2)

となることが、場の量子論より直接示すことができる.

18

ここで、 $\delta_{(W_k)}$ というのは、エネルギー W_k における散 乱位相差であり、上式は、量子力学における波動関数 と、形式的に全く同じ形になっていることがポイント である、つまり、場の量子論においても、NBS 波動関 数 ψ_k を介することで、あたかも系が量子力学である かのように、粒子間の距離や散乱状態の波動関数と いった概念を仮想的に導入することができるように なったのである、その上で、rが小さく相互作用領域 にある ψ_k の情報を使って、

$$-\frac{\nabla^2}{m_N}\psi_k(\boldsymbol{r},t) + \int_{-\infty}^{\infty} d^3\boldsymbol{r}' U(\boldsymbol{r},\boldsymbol{r}')\psi_k(\boldsymbol{r}',t) = E_k\psi_k(\boldsymbol{r},t) \quad (3)$$

というシュレーディンガー方程式を通して、ポテン シャル U(r,r')を定義するのである。通常の量子力学 などでは、ポテンシャルは与えられており、シュレー ディンガー方程式を解いて波動関数を求めることが課 題なわけだが、ここではその逆のプロセスを行ってい ることになる。この定義によるポテンシャルは、散乱 位相差を正しく再現することが自動的に保証される. これは、従来のポテンシャルが、実験で得られた位相 差を再現するように現象論的に決められてきたこと と、良い対照をなしている。なお、このように定義し たポテンシャルは、一般に不定性が残っているが、こ れはポテンシャルそのものは観測可能量ではないから であり, 観測量である位相差については不定性は残っ ていない定式化になっているため問題はない. この事 情も、現象論的ポテンシャルに幾つものバリエーショ ンがあるのと同様である(図1参照).

また, U(r, r') は一般には非局所ポテンシャルであ るが, W_kが, 非弾性散乱が起こらないエネルギー領 域にある場合,エネルギー非依存(すなわちk非依存) な形で定義できる.後者の点は特に有用で,なぜなら 一度シミュレーションでポテンシャルを決めれば, 様々なエネルギーでの散乱位相差を予言できるからで ある. また、ポテンシャルの決定そのものにも役に立 つ. というのは、実際のシミュレーションで直接計算 できるのは、 $\psi_k(\mathbf{r}, t)$ ではなく、4 点相関関数 $G(\mathbf{r}, t)$ で あり、これは一般に様々なエネルギーでの波動関数の 線形和になっている: $G(\mathbf{r}, t) = \Sigma_k A_k \psi_k(\mathbf{r}, t) (A_k は未知)$ の係数). 原理的には, t 依存性から各 k 毎の $\psi_k(\mathbf{r}, t)$ を 取り出せるのであるが、実際にはこれは非常に困難で あり、ポテンシャルの決定において大きな系統誤差を もたらしてしまう. この問題に対して我々は, 式(3) が、 $R(\mathbf{r}, t) \equiv G(\mathbf{r}, t)/\exp(-2m_{\lambda}t)$ に対して

$$-\frac{\nabla^2}{m_N}R(\mathbf{r},t) + \int_{-\infty}^{\infty} d^3\mathbf{r}' U(\mathbf{r},\mathbf{r}')R(\mathbf{r}',t) = \left(-\frac{\partial}{\partial t} + \frac{1}{4m_N}\frac{\partial^2}{\partial t^2}\right)R(\mathbf{r},t)$$
(4)

と書けることを利用することで、各 k 毎の NBS 波動 関数を取り出さずとも、ポテンシャルを決定できるこ とを見出した.これは、時間依存型 HAL QCD 法¹ と 呼ばれるが、 $U(\mathbf{r}, \mathbf{r}')$ の k 非依存性がこの枠組みに本質 的な役割を果たしており、この手法によって信頼性の あるポテンシャルの決定が可能になっている^[3].

3. シミュレーションアルゴリズム

次に、前章で述べた理論的定式化による核力を、実際にどうシミュレーション計算するかについて述べていきたい.まず、QCDを第一原理的に計算する枠組みとしては、格子 QCD 理論を用いる.格子 QCD についての詳細は、浮田氏の解説に譲るが、簡単にまとめると、4次元時空を離散化し、クォークやグルーオンの自由度を格子上に配置することで、場の量子論を非摂動的に定義する手法である.クォーク・グルーオンの量子効果は、経路積分によって取り入れるが、そのために、時間をユークリッド(虚)時間としてモンテカルロ積分を行う.モンテカルロ積分に対応する部分は、QCD の真空の生成(ゲージ配位生成)の部分で取り扱われるので、我々がなすべきことは、各ゲージ配位における物理量の計算である.

具体的には、二体核力の場合は、次のように定義さ れる 4 点相関関数 *G*(*r*, *t*) の計算を行う:

$$G(\mathbf{r}, t) \equiv \sum_{\mathbf{R}} \langle 0| \mathbf{T} \Big[N(\mathbf{r}/2 + \mathbf{R}, t) \\ N(-\mathbf{r}/2 + \mathbf{R}, t) \overline{(NN)}(t = 0) \Big] |0\rangle$$
(5)

ここで、T は T 積と呼ばれるものであり、 Σ_{R} は重心系 への射影演算に対応する.核子演算子 N の具体的な形 は、クォーク演算子 q を用いて、N = $\epsilon_{abc}(q_{a}^{T}C\gamma_{5}q_{b})q_{c}$ である.式(5)は、物理的には、クォーク6個が、時 刻 t=0から時刻 t まで伝搬する過程に対応する.この 計算には、主に次のステップが必要である:(1)クォー ク 1 つの伝搬関数の計算・(2)クォーク伝搬関数6つ の積を、希望の二核子状態に対応させるための縮約計 算・(3) ステップ(2)を、全時空間 (r, t) で繰り返す.

(1)については, 格子 QCD 一般に必要な部分であり, 浮田氏の解説を参照されたい.ここでは, 核力計算に おいて特徴的な, (2), (3)について解説する.まず, (3) について考えよう.式(5)を見ると, Nの三次元空間

---- 18 -----

シミュレーション 第32巻第1号

¹ HAL QCD = Hadrons to Atomic nuclei from Lattice QCD は著 者の属する研究グループの名前.

座標の引数**r**,**R**について,畳み込み演算の形になって いることが解る.実際は,演算子は全てクォークの言 葉で書かれているので少々複雑であるが.時刻*t*にお いてクォーク伝搬関数の3つの積が核子の量子数と対 応するような上手な組み合わせを取ってやると,畳み 込み演算を運動量空間で実行できるようになり,計算 の大幅な高速化を達成できる.そのために,高速フー リエ変換を多用するアルゴリズムとなっていることが 特徴である.

続いて、(2)について考えてみよう、縮約計算は、 主に次の二つの部分から成る:(2-a)ウィック縮約(2-b) カラー・スピノール縮約. (2-a)は、物理的には、同 種粒子は区別が付かないということの反映であり、具 体的には、時刻 t=0 での6 個のクォーク場と、時刻 t での6個のクォーク場とを伝搬関数で繋ぐ際に、全て の組み合わせを計算することに対応する. 組み合わせ であるから、クォーク数に対して階乗的に計算コスト が増加する. (2-b)は、例えば、クォークはカラーと いう自由度を持っているが、核子ではカラーの自由度 が無くなっているので、許される組み合わせについて の縮約計算のため必要となる、スピノール自由度につ いても同様である. 組み合わせ計算ではあるが、制限 が掛かっているので、コストはクォーク数に対して指 数関数的に増加する. そして, (2)のトータルコストは, [(2-a) + (2-b)] ではなく、[(2-a) × (2-b)] であるため、特 に三体力(この場合はクォークは9個)では極めて大き な計算コストとなる.

この問題については、過去様々な研究にも関わらず、 長年の大問題であり続けたが、最近我々は、全く新し いアルゴリズムを開発し、大幅な高速化に成功した^[4]. 勘の良い方は、先の説明で、(2-a)も(2-b)も、本質的 には組み合わせ問題なのだから、統合できないか?と 思われたかもしれないが,我々のアルゴリズムはまさ に,(2-a)と(2-b)を統一空間で扱うことを可能とする ものである.これにより,従来は解らなかった,計算 の重複を系統的にあぶり出し,削減することが可能に なった.Unified contraction algorithm と名付けられたこ の手法の威力は瞠目すべきもので,2体系では2~3倍, 3体系では192倍,4体系では2万倍,8体系では10¹¹ 倍の計算高速化が達成された.その上で,実際のプロ グラム実装を行っているが,これらの計算は,バンド 幅がボトルネックとなるため,キャッシュチューニン グなどを施して,高い実行効率での計算を行っている。

4. シミュレーション結果

4.1 核力

それでは、実際の格子 QCD シミュレーションによ る核力の結果を見ていこう. 最初の核力計算は文献[1] でなされたが, ここでは最新の, フル QCD 計算によ る結果を紹介したい^[3]. ここで, フル QCD というのは, クォーク・反クォークの対生成消滅効果が正しく入っ ていることを意味する.ただし,アップ・ダウンクォー ク質量の大きさに関しては、現実世界よりかなり重い セットアップを用いた. (通常, クォーク質量 mgの代 わりに、観測量であるパイオン質量 $(m_{\pi} \propto m_{a}^{1/2} \sigma$ 関係 がある)を用いて、シミュレーションに用いた質量の 指標とする. パイオン質量 m_a = 140 MeV (1 MeV ~ 1.8 ×10⁻³⁰ kg) が現実世界であるが、本シミュレーション では,パイオン質量は m_π ≈ 700 MeV である.)図 2(左) が. 'S。チャネルにおいて得られた格子核力ポテンシャ ルである.ここで,ポテンシャル U(r,r') は一般に非 局所であるが、非局所性を直接取り扱うのは大変なた め, 微分展開 $U(\mathbf{r}, \mathbf{r}') = V(\mathbf{r}, \nabla)$ $\delta(\mathbf{r}-\mathbf{r'})$ を行い、その最低次のポテンシャル(中心力)



図2 (左)格子 QCD シミュレーションによって得られた ${}^{1}S_{0}$ チャネルにおける核力ポテンシャル.パイオン質量 $m_{\pi} \simeq 700$ MeV での計算. 実線はデータのフィットを表す. (右)フィットした格子 QCD 核力を用いて計算した散乱位相差. 横軸は実験室系でのエネルギー. 実線は実験値を表す.

20

を求めている.(なお,この展開が良く収束している ことは、村野らの計算によって確かめられた^[5].)格子 核力は、遠距離から中距離の引力、近距離の斥力芯と いった性質を定性的に良く再現していることが解る. ただし、先にも述べたように、ポテンシャルの定義に は任意性があり、格子核力と現実的核力がぴったり一 致するかどうかは意味のある問いではない. 最終的に は、観測量である散乱位相差を通じて定量的な議論を すべきである.格子核力から求められた位相差を図2 (右)に示す.実験値と比べて、やはり定性的な振る舞 いはよく再現されている.同時に、実験とずれがある ことも解るが、これは、シミュレーションに用いた クォーク質量が、現実世界より重いことを考えれば、 むしろ自然である、今後、物理的(に小さな)クォーク 質量での計算を行うことが重要である.格子核力につ いては、重陽子の量子数に対応する³S₁-³D₁チャネル において、中心力やテンソル力の計算も行われ、現象 論的核力の性質を定性的に良く再現している結果が得 られている.

4.2 ハイペロン力

シミュレーションによって、QCDから、核力の大きな謎、斥力芯が実際に導出されることは解ってきた. それでは、斥力芯の物理的起源は何だろうか?この問いに答えるべく、我々は、核力をより一般化して、斥力芯の振る舞いを系統的に研究した.これまでは、アップ(u)・ダウンクォーク(d)3 個から成る核子を対象にしていたが、ここでは一般にクォーク3 個から成る粒子(バリオン)間の力を対象にする、特に、ストレンジクォーク(s)が入ったバリオン(ハイペロン)を考える.

歴史的には、根村らによる、グザイハイペロン・核 子間力の計算が最初に行われたが、ここでは理論的に 綺麗な系である, u,d,sクォーク質量が全て等しい, フレーバー SU(3) 極限と呼ばれる系での計算結果を紹 介する^[6].この極限では、バリオン間力は、この理論 の持つ対称性であるフレーバーSU(3)群の6つの表現 に分類できることが知られている.図3は、そのうち の一つ,フレーバー1重項表現に対応するバリオン間 力である、驚くべきことに、斥力芯ではなく、引力芯 が存在することが解る.我々は他の5つの表現も全て 系統的に調べ上げ、近距離での斥力芯・引力芯の強さ は、表現に大きく依存することが解った、その結果を 既存のモデルと比較すると、クォークがフェルミオン であることに由来する,パウリ排他律に基づいた斥力 芯の説明とよく一致していることが解った. 長年の謎 であった、斥力芯の由来が、ついに明らかになったの



図3 フレーバー SU(3) 極限での格子 QCD シミュレーション によって得られた、 S_0 チャネルにおけるフレーバー 1 重項ポテンシャル(とその拡大図).パイオン質量 $m_{\pi} \simeq$ 470 MeV での計算.

である.

また、ここで得られたハイペロン力は、それ自体に も重要な物理的意義がある。第一章で触れた、中性子 星を始めとする高密度系の物理の他にも、ハイパー核 と呼ばれる、ハイペロンが入った原子核の性質とも密 接に関係し、さらに、全く新しい存在形態の粒子の発 見に繋がる可能性もある。実際、先に示したフレーバー 1 重項のポテンシャルから、クォーク6つ(uuddss)か らなる状態、Hダイバリオンが、($m_u = m_d = m_s$ では) エキゾチックな束縛状態として存在することが明ら かになった。今後、より現実的なクォーク質量 ($m_u \approx m_d \ll m_s$)でさらに研究を進める必要がある。現 在、茨城県にある大強度陽子加速器施設(J-PARC)に おいて、ハイペロン力に関連する大規模な実験が行わ れているが、格子 QCD の予言は大きな役割を果たす であろう。

4.3 三体力

二体核力を、クォークの種類(フレーバー)に対して 一般化したものがハイペロン力だとすれば、核子の数 に対して一般化したものが三体力である.これは、粒 子三体系内部に働く力を考えた際に、二体力の和では 表せない、三体系特有の力として定義される.イメー ジしにくいかもしれないので、卑近な男女間の「力学」 を例に取ってみると、男1・女1ペア間に働く力は二 体力、しかし三人目の男(or 女)が現れて引き起こる三 体系特有の力、「嫉妬」、これが三体力である.実は、 現代の原子核物理において、三体力は中心的な課題で あって、第一章で述べた中性子星の物理の他にも、元 素合成についての物理と密接に関わる.我々の身の回 りに普通に存在する(鉄より重い)重元素は、大昔の超 新星爆発時に合成されたと考えられているが、その詳

_____ 20 _____

シミュレーション 第32巻第1号

細の理解には、やはり三体力の情報が必要なのである、

格子 QCD においては、三体系の NBS 波動関数を計 算し、二体力の和の効果を引き算することで、三体力 を決定することができる。第三章で述べたアルゴリズ ム開発により、我々は、全系の量子数が三重陽子チャ ネルで、三核子が等距離直線上に並んだ場合の三体力 の計算に成功した^[7].図4は、中心と端の核子間距離 に対して三体力をプロットしたものである.ここで, クォーク質量は現実よりかなり重い(パイオン質量 m_x ≃ 1130 MeV) 設定でシミュレーションした. 三核子 が互いに離れている時は三体力は見えていないが、互 いに近づいた時, 斥力の三体力が見えている. このよ うな近距離三体斥力は、中性子星など高密度物質で、 まさに現象論的に必要とされてきた力であり、第一原 理計算でそれが見えたという結果は大きなインパクト がある.現在,三体力や,超新星元素合成については, 理研の RI ビームファクトリー(RIBF)等で精力的な実 験が行われているが、格子 QCD シミュレーションの 役割は、今後益々大きくなるであろう.

5. 今後の展望

本稿では様々なシミュレーション結果を紹介してき たが、真に格子 QCD が予言能力を持つためには、実 は次の3ステップが残されている:(1)物理的クォー ク質量での計算(2)熱力学極限(体積無限大)(3)連続 極限(格子間隔無限小)、中でも、核力はクォーク質量 依存性が大きいと予想されるため、(1)が極めて重要 である、従来は物理的クォーク質量での計算は難しい



図4 三重陽子チャネルにおいて、三核子が等距離直線上に並んだ場合の三体力ポテンシャル、横軸は、中心の核子と端点の核子との距離、色の違いは、計算に用いた相関関数の時間差に対応するが、結果はそれによらず安定している、パイオン質量 m_π ≃ 1130 MeV での計算.

とされてきたが, 浮田氏の解説にあるような格子 QCDにおける発展, また, 核力に関しては第2章で 述べた時間依存型 HAL QCD 法の開発等によって, 困 難が克服されつつある.現在, 京コンピュータでの大 規模計算により,物理点ゲージ配位生成が進んでおり, そのゲージ配位を用いて核力を物理点で決定すること が, 我々の当面の大目標である.そこで得られた格子 核力が,素粒子・原子核物理・宇宙天文物理にどのよ うなインパクトを与えるのか, そしてまたどのような 新しい謎を呼び起こすのか, 今から興味は尽きない.

本稿で紹介した内容の多くは HAL QCD Collaboration により行われた研究であり、メンバーに感謝した い.紙幅の関係で紹介できなかったが、スピン・軌道 力や、負パリティ力の研究、メソン・バリオン力など、 様々な研究が進行中である.詳しくは、最近のレビュー 文献を見ていただきたい^[8].

References

- N. Ishii, S. Aoki and T. Hatsuda, "The Nuclear Force from Lattice QCD," Phys. Rev. Lett. 99, 022001 (2007) [nuclth/0611096].
- [2] S. Aoki, T. Hatsuda and N. Ishii, "Theoretical Foundation of the Nuclear Force in QCD and its applications to Central and Tensor Forces in Quenched Lattice QCD Simulations," Prog. Theor. Phys. 123, 89 (2010) [arXiv: 0909.5585[hep-lat]].
- [3] N. Ishii et al. [HAL QCD Collaboration], "Hadron-Hadron Interactions from Imaginary-time Nambu-Bethe-Salpeter Wave Function on the Lattice," Phys. Lett. B 712, 437 (2012) [arXiv: 1203.3642[hep-lat]].
- [4] T. Doi and M. G. Endres, "Unified contraction algorithm for multi-baryon correlators on the lattice," Comput. Phys. Commun. 184, 117 (2013) [arXiv: 1205.0585[hep-lat]].
- [5] K. Murano, N. Ishii, S. Aoki and T. Hatsuda, "Nucleon-Nucleon Potential and its Non-locality in Lattice QCD," Prog. Theor. Phys. 125(2011)1225[arXiv: 1103.0619[hep-lat]].
- [6] T. Inoue et al. [HAL QCD Collaboration], "Two-Baryon Potentials and H-Dibaryon from 3-flavor Lattice QCD Simulations," Nucl. Phys. A 881, 28 (2012) [arXiv: 1112.5926[heplat]].
- [7] T. Doi et al. [HAL QCD Collaboration], "Exploring Three-Nucleon Forces in Lattice QCD," Prog. Theor. Phys. 127, 723 (2012) [arXiv: 1106.2276[hep-lat]]; T. Doi [HAL QCD Collaboration], "Nuclear physics from lattice simulations," PoS LATTICE 2012, 009(2012) [arXiv: 1212.1572[hep-lat]].
- [8] S. Aoki et al. [HAL QCD Collaboration], "Lattice QCD approach to Nuclear Physics," Prog. Theor. Exp. Phys. 2012, 01A105 (2012) [arXiv: 1206.5088[hep-lat]].