# 格子量子色力学を使った高密度物質の研究

河野 宏明 佐賀大学 大学院工学系研究科 物理科学専攻

# 1. はじめに

物質を構成する原子は原子核とそれを周回する電 子で作られている。原子核は陽子と中性子のまわり に中間子が飛ぶ事で核力が働き結合状態を保ってい る。さらに陽子・中性子などの重粒子(バリオン) と中間子はクォークやその反粒子である反クォーク がグルオンという粒子によって媒介される強い相互 作用によって結合して出来ている。現時点では、ク ォークと(電子などの)レプトンが物質を構成する 最小単位であり、そこに光子やグルオンなどによっ て媒介される4つの基本的相互作用が働いて、物質 さらには宇宙を構成していると考えられている。

クォークは物質の最も基本的な構成粒子である が、そこに作用する強い相互作用が文字通り"強い" ため、通常はハドロン(バリオンと中間子の総称) の内部に閉じ込められているという不思議な性質を 持つ。さらにクォーク(厳密に言うと陽子や中性子 を構成しているuとdのクォーク)は本来ほとんど 質量を持っていないが、カイラル対称性の自発的破 れという現象のために大きな質量を獲得し、それに よって物質の質量のほとんどが生み出されている。

クォークの持つ不思議な性質である「閉じ込め」 や「カイラル対称性の自発的破れ」は強い相互作用 に起因していると考えられている。したがって、こ れらの現象は、強い相互作用の基本的理論である量 子色力学(QCD)を用いて研究される。しかし、こ の理論では相互作用が"強い"ため(厳密に言うと 上記の現象がおこる領域で強いため)、摂動計算が使 えない。このため、上記のような現象の解析には、 QCDを計算機上の離散的4次元空間(格子)上で統 計力学的シミュレーションをする格子 QCD 計算と いう非摂動的方法がとられる。(クォークと反クォー クの数が等しい)零クォーク数密度においては、格 子 QCD の計算方法はほぼ確立し、系の温度があが ると、ハドロンがとけてクォークが自由に動き回る クォーク物質(クォーク・グルオン・プラズマとも いう)という状態に連続的に遷移する事が示された。 このような高温のクォーク物質はかって初期宇宙で 存在し、現在の高エネルギー原子核衝突実験でも生 成されていると考えられている。

低温でもクォーク数(バリオン数)密度が大きくな るとハドロンがつぶれてクォーク物質になる事が現 象論的な解析から予測されている。そのようなクォ ーク物質は中性子星などの高密度天体の内部に存在 すると考えられている。しかし、理論的な第一原理 である格子 QCD 計算は、有限クォーク数密度では 符号問題と呼ばれる計算上の問題のために信頼でき る計算結果を出すことができない。この研究は、符 号問題をうまく回避する事で、格子 QCD 計算から 中性子星内部の高密度物質、特にクォーク物質の情 報を引き出そうとする試みである。

# 2. 符号問題と虚数化学ポテンシャル

2.1 分配関数とインポータンス・サンプリング

格子 QCD 計算による統計力学の計算は、通常、次のように大正準分配関数を場の配位による経路積分の形に書き換えた表式を使って計算される。

# $Z = \int DUDqD\bar{q} \exp(-S_{QG} - S_G)$ $S_{OG} = \bar{q}Mq$

ここで、*U*はグルオン(ゲージ)場、*q*はクォーク 場、*S*<sub>QG</sub>はクォークとグルオンを含む作用、*S*<sub>G</sub>はグ ルオンのみを含む作用である。*M*は、クォークのス ピノル・カラー・フレーバーだけでなく、時空座標 をも行列の足とする行列である。また、この行列は クォーク数についての化学ポテンシャルμを含んで いる。*S*<sub>G</sub>の具体的な形はここでは重要でないので省 略した。

クォーク場については積分を手で実行でき、次の式

が得られる。

# $Z = \int DU \det[M] \exp(-S_G)$

後は、グルオン場の経路積分を行えばよいわけだが、 ゲージ場は4次元時空の各点間の辺(リンク)上に 存在し、それぞれが経路積分の積分変数となる。そ れらの多数の積分変数に対して、すべての可能な値 を足し上げなければならず、厳密な計算は実現不可 能である。そこでモンテカルロシミュレーションを する訳だが、その場合でも十分な数の場の配位につ いて足し上げを行う事は難しい。そこで被積分関数

 $det[M]exp(-S_G)$ 

を規格化したものを確率分布関数と見なし、その確 率に従って、ゲージ場の配位を生成してサンプリン グする事で、少ない配位でよい精度の積分結果を得 る方法(インポータンス・サンプリング)が開発さ れ、零クォーク数密度での計算が実行されている。

2.2 符号問題と虚数化学ポテンシャル

上記では経路積分の被積分関数を確率分布として 解釈し計算を行った。ところが、有限のクォーク数 密度では、被積分関数の中にある行列式が複素数に なり、確率解釈ができなくなる。実際、

 $(\det[M(\mu)])^* = \det[M(-\mu^*)] = \det[M(-\mu)]$ となって、有限の $\mu$ では行列式の実性

 $\left(\det[M(\mu)]\right)^* = \det[M(\mu)]$ 

は、保証されない。したがって、行列式は複素数に なり、しかも、その実部の符号も正負定まらない。 このため、インポータンス・サンプリングの方法が 使えず、信頼できる格子 QCD 計算が行えない。こ れが符号問題である。

1つ注意をしておくと、行列式は複素数になるが、 分配関数は実数になる事は厳密に示す事ができる [1]。最終的な答えは実数なのに、計算の途中になぜ 複素数が現れるのかここでは詳しく述べる紙面がな いが、経路積分を数学的にきちんと定義するために、 ゲージ場の時間成分について虚実の役割を反転させ ている事が1つの原因である。

この問題の解決するために様々な提案がなされて いるが、まだ、決定的な方法は開発されていない。 ここでは、そのうち、虚数化学ポテンシャルを使う 方法に着目した。上の導出からわかるように、もし、 µが純虚数であれば、行列式は

 $(\det[M(\mu)])^* = \det[M(-\mu^*)] = \det[M(\mu)]$ となって実数となる。このため、インポータンス・ サンプリングによる格子 QCD 計算が可能である。 もちろん、虚数の化学ポテンシャルは現実的でない ので、得られた計算結果を解析関数を使って $\mu$ の実 数領域に解析接続する必要がある。(参考文献[2]お よびその中の引用文献を参照。)あるいは、未定パラ メータを持った現象論的模型を設定し、そのパラメ ータを虚数領域で決定した後に、実領域の物理を探 究するという方法が提案されている [3]。

ところで、高クォーク数密度のクォーク物質は、 現実世界では、中性子星などの高密度天体内部に存 在すると考えられている。名前からわかるように中 性子星内部では中性子と陽子(あるいは d クォーク と u クォーク)の数にアンバランスが生じている。 このようなアンバランスはアイソスピン化学ポテン シャルという、クォーク数化学ポテンシャルとは独 立な化学ポテンシャルによって記述される。河野ら は、純虚数クォーク数化学ポテンシャルだけでなく、 同時に実数のアイソスピン化学ポテンシャルが存在 する場合でも符号問題がない事を示した [4]。本研 究では、この領域での格子 QCD 計算を実際に行う 事により、そこから中性子星内部のように中性子数 と陽子数にアンバランスがある高密度物質の情報を 引き出す事を試みた。

# 3. 格子 QCD 計算

3.1 格子 QCD 計算のセッティング

ここでは、実際に計算に用いた格子 QCD 計算のプ ログラムやセッティング等について述べる。(細かい 専門用語については参考文献[2]および[5]等を参 照。)

この研究で計算に用いたプログラムは、中村純氏 らのグループが開発したもの[6]をこの研究用に修 正したものである。このプログラムは、ゲージ(グ ルオン)作用としては Iwasaki improved action を、フ ェルミオン (クォーク) 作用としては 2 フレーバの Clover fermion を用いている。また、ハイブリッド モンテカルロ法により配位の生成を行っている。格 子の大きさは、時間方向が 4、空間方向が 12 である。

# 3.2 数値計算の実行

計算を行う大型計算機としては、大阪大学サイバ ーメディアセンター(CMC)の SX-ACE を使用した。 CMC からは、96,000 ノード時間の計算時間をサポー トしていただいた。また、これとは別に大阪大学核 物理研究センターからいただいた計算時間の一部を 計算に使用した。

インプットパラメータとしては、系の温度 T とク オークの質量をコントロールする  $\beta$  と  $\kappa$ 、アイソス ピン化学ポテンシャル  $\mu_1$  および無次元化された虚 数化学ポテンシャル  $\theta = \mu/(iT)$ がある。 $\beta$  と  $\kappa$  につい ては、参考文献[2]と同じ設定を使用し、 $\mu_1$  につい ては、主にの 3 種類について計算した。 $\theta$  について は、 $0 \sim \pi/3$  の領域で 16 点を選び、すべて $\theta$  の値に ついて同時に計算を行う並列計算を行った。

ゲージ配位は 40,000 程度生成し、最初の 4,000 を 熱平衡達成までの過程として除き、配位間の人口的 な相関を避けるために 100 ごとに配位を採用して平 均値を計算した。計算した物理量はプラケット変数、 ポリヤコフループ、クォーク数密度およびアイソス ピン数密度である。

### 4. 数値計算の結果と解析

# 4.1 高温領域

図1に温度におけるクォーク数密度の虚数化学ポ テンシャル依存性を示す。この場合、クォーク数密 度は純虚数であり、その虚部を示している。誤差を 伴った点が格子 QCD 計算の結果で、線が現象論模 型による結果である。温度は零密度における非閉じ 込め転移の擬臨界温度 T<sub>c</sub>=171MeV の 1.35 倍、アイ ソスピン化学ポテンシャルはμ=0.4T である。格子 の有限性を補正するため同じ格子上でのステファ ン・ボルツマン極限(質量のない自由クォークの極 限)でのクォーク数密度で割って、連続的な現象論 模型の同様の値と比較している。現象論模型は、ポ リヤコフループ拡張された南部・ヨナ-ラシニオ (PNJL)模型で、そのパラメータは参考文献[7]で決 定されたものを使っている。高温では現象論模型は 格子 QCD の結果をよく再現していると言える。図 は省略するが、アイソスピン数密度も同じ現象論模 型でよく再現できる。



図1 高温におけるクォーク数密度のθ依存性

図1に示された比率が1にならなかった事は、高 温においても完全に自由なクォークが存在していな い事を意味する。一方、ここで使用した現象論模型 には、クォーク間のベクター型相互作用が取り入れ られている。クォーク間のベクター型相互作用は斥 力を引き起こし、中性子星内部などの高クォーク数 密度状態で星の重力による圧縮崩壊を防ぐ重要な役 割を果たす。上記の格子 QCD 計算結果は、そのよ うな相互作用が存在する可能性がある事を第一原理 計算から導いたもので、大変重要な結果である。

#### 4.2 中間温度領域

図2に中間温度 7=1.08 T。でのクォーク数密度を示 す。温度以外は図1と同じである。中間温度では、 現象論模型は格子 QCD 計算より小さな値を与えてし まう。これは PNJL 模型がクォークを主体とした模型 であり、ハドロンの効果が十分に状態方程式に取り 込めていないからだと考えられる。図は省略するが、 アイソスピン数密度についても同様の事が言える。 温度がさらに低い領域では、模型による再現性はさ らに悪くなる。これらの結果から、現象論模型を改 良して、中間温度領域以下でハドロンの効果を正し く取り込む必要がある事がわかる。



# 5. おわりに

# 5.1 まとめ

符号問題をさけるために、虚数クォーク数化学ポ テンシャルと実数アイソスピン化学ポテンシャルが 同時に存在する場合の格子 QCD 計算を行った。こ れは著者が知る限りにおいて世界最初の計算例であ る。高温領域では、格子 QCD 計算の結果は現象論 模型でよく再現できた。一方、中間温度・低温の領 域では現象論模型は格子 QCD 計算の結果より小さ な値を与え、結果を再現できなかった。これは現象 論模型にハドロンの寄与が十分に取り込まれていな いためと考えられる。しかし、高温で現象論模型が 格子 QCD 計算を再現できた事で、九州大学の管野 淳平氏らが参考文献[7]および[8]で行ったような二 相模型を用いた中性子星の解析は的を得たものだと いう事が言える。

なお、これらの結果は、以下に示すように日本物 理学会で遂次発表されている。(本公募研究期間であ る 2016 年度のものだけを表示。)

# 河野 宏明 他、

格子 QCD を用いた非対称有限密度物質の研究 III、

日本物理学会 2016 年秋季大会、2016 年 9 月 23 日、 宮崎大学(宮崎県宮崎市)

# 河野 宏明 他、

格子 QCD を使った中性子星内物質の探求 II、 第 122 回日本物理学会九州支部例会、2016 年 12 月 10 日、福岡大学(福岡県福岡市)

# 5.2 課題と今後の展望

格子 QCD 計算で、信頼できる結果を得るには、配 位数を増やして統計精度をあげ、格子サイズを大き くして連続極限に近づける事が必要である。特に現 状では、解析関数による解析接続をするには、まだ 精度が足りない部分がある。2017 年度も大阪大学サ イバーメディアセンターから計算時間の割り当てを いただいたので、今後も計算を続けてより高い精度 の結果を導きたい。同時に格子 QCD 計算を定量的 に再現できる現象論模型を構築し、中性子星の解析 等に役立てたい。

# 謝辞

本研究の遂行にあたり様々な助言・助力をいただ いた中村純氏、八尋正信氏、高橋純一氏、石井優大 氏、管野淳平氏、宮原昌久氏、開田丈寛氏に感謝い たします。大阪大学サイバーメディアセンターと大 阪大学核物理研究センターからは計算時間のサポー トをいただきました。ここに謝意を表します。また、 この研究は、科研費(基盤研究 C(No.26400279))のサ ポートも受けております。ここに謝意を表します。

# 参考文献

- T. Hirakida, et al., Phys. Rev. D 94, 014011(1-13), (2016).
- (2) J. Takahashi, et al., Phys. Rev. D 91, 014501(1-11), (2015).
- (3) Y. Sakai, et al., Phys. Rev. D 79, 096001(1-9), (2009).
- (4) H. Kouno, et al., Phys. Rev. D 85, 016001(1-12), (2012).

- (5) 青木慎也,格子上の場の理論,シュプリンガー
   現代理論物理学シリーズ第3巻,シュプリンガー・フェアラーク東京,2005年.
- (6) C. Choe 他,素粒子論研究 108, No.1, 1-43, (2003).
- (7) J. Sugano, et al., Phys. Rev. D 90, 037901(1-5), (2014).
- (8) J. Sugano, et al., Phy. Rev. D 94, 014024(1-9),
  (2016).