解説

# レーザー電子光によるクォーク核物理の研究

# 藤原 守,木梨 徹,堀田 智明 大阪大学核物理研究センター\*

# Investigation of Quark Nuclear Physics using Laser-Electron Photons

## Mamoru FUJIWARA, Tooru KINASHI and Tomoaki HOTTA

Research Center for Nuclear Physics, Osaka University

Compton back-scattering of a laser beam by the electrons circulating in Synchrotron Radiation (SR) facilities can provide high energy polarized photons. We show a principle of Compton back-scattering and a brief history on applying a high energy photon beam for physics experiment. Recent development of short wave lasers is shown. In the SR ring at the SPring-8 facility, the circulating electron beam can repeatedly collide with an ultra-violet short-wave laser. This condition allows to yield a 1.5–3.5 GeV polarized photon beam with an intensity of about 10<sup>7</sup>/second, which is an excellent probe to investigate the interior of hadrons and to study how quarks and gluons play a role as essential constituents. We review the new possibilities of physics with the Compton back-scattered photons and the current status of nuclear physics project at the SPring-8 facility.

1. はじめに

高強度,高分解能,低エミッタンスの高輝度放 射光が物性物理,生物物理その他の物質科学研究 に幅広く使用出来る時期が到来しつつある<sup>1)</sup>。こ れらの高輝度放射光は 6-8 GeV 級のいわゆる第 三世代の放射光源によって実現可能であり,X 線領域の高輝度光を使っていままでは実現不可能 であった現象が観測できたり,解析が出来ると期 待されている。SR リングからの高輝度光の利用 は主に,電子が磁場中で曲がる時に発生するX 線である。この方法は,

- 1. 単一磁石を用いたもの2,3)
- 2. Wiggler 磁石によるもの<sup>4,5)</sup>

3. Undulator 磁石によるもの<sup>6,7)</sup>

と大別できる。

原子核の研究に用いられる高エネルギー・ガン マ線としては電子が標的物質に当たって発生する 制動輻射によるものがあり,日本では東北大学核 理研,東京大学原子核研究所の電子線加速器施設 で実験に用いられて来た<sup>8,9)</sup>。その他,飛行中で の陽電子と電子の対消滅に伴う高エネルギーガン マ線発生のアイデアや,単結晶中でのコヒーレン ト光の発生<sup>10)</sup>の試みもあるが実際の実験に実用 されたことはあまりない。

第三世代の高輝度放射光施設では電子ビームが 幅0.2 mm 以下に細く絞り込まれると期待出来

-23---

<sup>\*</sup> 大阪大学核物理研究センター 〒567 茨木市美穂ヶ丘10–1 TEL 06-879-8914 FAX 06-879-8899 e-mail Fujiwara@RCNP.OSAKA-u.Ac.jp

る。この良質の大強度・電子線を用いて,高エネ ルギー・ガンマ線を発生させる方法として電子と レーザー光子の逆コンプトン散乱によるものがあ る。

電子がほぼ静止している時のコンプトン散乱現 象はコンプトン散乱として良く知られており,ま たその微分断面積はクライン・仁科の式として多 くの教科書に紹介されているのでいまさら,その 原理を解説するまでもない。しかし,電子が光速 度にきわめて近いスピードで走り,その電子に光 が正面衝突する場合はどうであろうか? じつ は,この場合はローレンツ収縮効果によって我々 が古典力学から類推する以上に反跳された光は, すごいエネルギーを獲得するのである。

40年以上も前に知られていた,この相対論的 反跳効果は,近年のレーザー技術とSRリングで の低エミッタンス・高エネルギー電子ビームとを うまく組み合わせ,原子核の構成要素である陽子 や中性子の内部構造を調べるための高エネルギー ガンマ線ビーム発生機構として用いられる。

レーザー光と電子のコンプトン散乱・光子によ って得られる準単色光はレーザー光の偏光の性質 をそのまま保持し,高偏極のものが得られる。

このような物理的利点に注目し、わが国が世界 に誇る高輝度放射光施設「SPring-8」ではレーザ ーと8 GeV 電子の逆コンプトン散乱による高エ ネルギー・偏極光子ビームを発生させ、クォーク 核物理実験を行う研究計画が実施されようとして いる。

本解説では,高エネルギー電子とレーザー光と の衝突で発生できる高エネルギー光(レーザー電 子光)の発生と,展開できる物理の可能性を議論 したい。

2. 逆コンプトン散乱

### 2.1 逆コンプトン散乱の歴史

高エネルギー電子ビームに,レーザー光を入射 し,電子と正面衝突させるとコンプトン散乱が起 こる。静止している自由電子の場合と違い, 蹴飛 ばされた光子は電子から信じられないほど大きな エネルギーをもらう。この現象の可能性は Feenberg と Primakoff によって1948年に指摘され た<sup>11)</sup>。1963年に Milburn と Arutyunian らは独立 に, 大強度のレーザー光と高エネルギー電子ビー ムとの衝突によって高エネルギーガンマ線がどれ くらいの強度で実験的に得られるかを評価し た<sup>12,13)</sup>。彼等は最大で10<sup>4</sup> 個/秒の高エネルギー ガンマ線が実験室で得ることが出来,素粒子実験 に使用可能であると結論づけた。

マイマンによるレーザーの製作が1960年であ り、この年代ではレーザー強度も不十分であった ことを思い起こすならば、この時期で下した結論 は合理的であった。その後、逆コンプトン散乱過 程による高エネルギーガンマ線を素粒子実験で利 用したのはアメリカ・SLAC のグループで、ル ビー・レーザーと電子の散乱によって発生した高 エネルギーガンマ線を水素泡箱に照射し、GeV 領域での陽子による光子吸収の全断面積を4.7 GeV まで測定した<sup>14)</sup>。

その後,高エネルギーガンマ線発生には電子線 を標的原子核ターゲットに照射し,制動輻射によ る連続ガンマ線を発生させる手法を用いるグルー プが主流を占めるようになり,逆コンプトン散乱 による高エネルギーガンマ線が原子核・素粒子実 験に用いられる事は無かった。

1983年ごろ,Sandorfiら<sup>15)</sup>はレーザー技術の 飛躍的発展に目をつけ,ブルックヘブン国立研究 所に出来た,2.5 GeV 放射光リングに原子核研究 用の「レーザー電子光施設(LEGS)」を設置し, ガンマ線による中間エネルギー領域での光核反応 の実験研究を開始した。わが国,日本では1984 年に電子技術総合研究所の電子蓄積リング (200-800 MeV)を用い逆コンプトンの手法でガ ンマ線(1-20 MeV)の発生実験を継続的に行っ て来た。1975年ごろからこの研究の将来性に着 目した富増多喜夫博士が山崎鉄夫博士らと行って 来た基礎技術開発研究が花ひらいてきたものであ る<sup>16)</sup>。現在,偏極ガンマ線を用いて,原子核の E1 遷移,及び M1 遷移の研究を行っている<sup>17)</sup>。 また,強い単色ガンマ線発生に着目し,太陽中心 部で起こっている光核反応を地球上で再現して, 太陽熱発生の機構を探ろうという天体核物理など の応用研究も開始されている<sup>18)</sup>。

フランスでは、グルノーブルの6 GeV 放射光 施設での計画が1994年から稼働を開始している。 残念ながら、これらの計画での電子エネルギーは SPring-8 の8 GeV に比べて相対的に低い電子ビ ーム・エネルギーであるため、3.5 GeV までの高 エネルギー・ガンマ線は得られない。世界の各地 で計画されているガンマ線による中間エネルギー 領域での素粒子・核物理実験プロジェクトを表1 に示す。

超伝導線形加速器を用いて電子線による21世 紀のアメリカの核物理を開拓しようとの意気込み で作られた, CEBAF の4 GeV ビームを用いて も高エネルギー・ガンマ線は発生できるが, 100%の偏極光は得られない。したがって,後述 する SPring-8 での「レーザー電子光によるクォ ーク核物理計画」を早期に実現することが出来た ならば,この物理実験分野でわが国はトップレベ ルにたつことができる。

2.2 逆コンプトン散乱の運動学

Synchrotron Radiation (SR) リングに蓄えら

れた高エネルギー電子(質量 m)にレーザー光 子を正面から入射し,電子と正面衝突させると, 逆方向に光が跳ねかえされる。この現象を逆コン プトン散乱という。

正面衝突で反跳されたレーザー光は相対論的効 果により、もともと持っていた波長が圧縮され、 高エネルギー光子に変換されるわけである。英語 名として極めて長い名前(Compton Backscattered Laser-Induced Photon)が通常用いられて いるが、日常的に呼称するのには極めて不便であ る理由から、我々は便宜的に「レーザー電子光」 と呼んでいる。レーザー電子光発生の概念図を図 1にしめす。

入射レーザー光と反跳されたレーザー電子光の エネルギーの関係は、エネルギーの保存則と運動 量の保存則を用いて容易に導ける。入射電子の全 エネルギー $E_e$ ,運動量 $p_0$ ,反跳電子のエネルギ  $-E'_e$ ,レーザー光子のエネルギー $\omega_0$ ,反跳され た高エネルギーガンマ線のエネルギーを $\omega$ とす



Figure 1. Compton-back-scattering in the laboratory frame.

研究所	電子線 エネルギー	ガンマ線エネルギー (最大)と性能	特徵
西播磨 SPring-8	8.0 GeV	3.5 GeV 強度 10 <sup>7</sup> 100%偏極光	逆コンプトン光, 偏極実験, クォーク核物理
アメリカ BNL-LEGS	2.5 GeV	0.3 GeV	逆コンプトン光, ♪ 励起の物理, 原子核の巨大共鳴
フランス ESRF	6.0 GeV	1.5 GeV	逆コンプトン光, クォーク核物理
アメリカ CEBAF	4.0 GeV	3.0 GeV	制動放射光 クォーク核物理

表1 原子核・素粒子物理のために GeV 領域光ビームでの実験を計画中あるいは建設中の施設

#### れば,

運動量の保存則:

$$\boldsymbol{p}_0 - \boldsymbol{\omega}_0 = \boldsymbol{p}_1 + \boldsymbol{\omega}, \qquad (1)$$

エネルギー保存則:

$$\omega_0 + \sqrt{p_0^2 + m^2} = \omega + \sqrt{p_1^2 + m^2}, \qquad (2)$$

ベクトルの内積:

$$\boldsymbol{p}_0 \boldsymbol{\cdot} \boldsymbol{\omega}_0 = \boldsymbol{p}_0 \boldsymbol{\omega}_0, \tag{3}$$

$$\boldsymbol{p}_0 \boldsymbol{\cdot} \boldsymbol{p}_1 = p_0 p_1 \cos \phi, \qquad (4)$$

 $\boldsymbol{p}_0 \boldsymbol{\cdot} \boldsymbol{\omega} = \boldsymbol{p}_0 \boldsymbol{\omega}, \tag{5}$ 

$$\boldsymbol{\omega}_0 \boldsymbol{\cdot} \boldsymbol{\omega} = \boldsymbol{\omega}_0 \boldsymbol{\omega} \cos \theta, \qquad (6)$$

を用いることにより,容易にレーザー電子光,蓄 積リングでの電子のエネルギー,入射レーザー光 のエネルギーの関係を得る。

$$\omega = E_{\gamma} = \frac{p_0 \omega_0 + \omega_0 \sqrt{p_0^2 + m^2}}{\omega_0 + (\omega_0 - p_0) \cos \theta + \sqrt{p_0^2 + m^2}}.$$
 (7)

ここで、入射電子のエネルギーが高い場合、反 跳 ガンマ線はほぼ180度に散乱されるので  $(\theta \approx 0, m^2/p_0^2 \ll 1)$ 、次の近似が成り立つ。

$$\sqrt{p_0^2 + m^2} \sim p_0 \left( 1 + \frac{1}{2} \frac{m^2}{p_0^2} \right),$$
 (8)

 $p_0 \sim E_e. \tag{9}$ 

これから,レーザー電子光のエネルギーが散乱 角度の関数として求まる。

$$\omega = \frac{4\omega_0 E_e^2}{m^2 + 4\omega_0 E_e} \left( \frac{1}{1 + \left(\frac{E_e^2}{m^2 + 4\omega_0 E_e}\right) \theta^2} \right) \quad (10)$$

上記で得られた式はローレンツ因子  $\gamma = E_e/mc^2$  が極めて大きい場合(例えば、8 GeV 電子の場合は  $\gamma = 16000$ ),良い近似となっている。

コンプトン散乱の全断面積はレーザー光の振動 数にほぼ無関係な Thomson 散乱の公式によって 与えられ,

$$\sigma_T = \frac{8\pi}{3} (r_e)^2 = 0.66 \times 10^{-24} \,\mathrm{cm}^2 \tag{11}$$

である (reは古典電子半径2.8×10<sup>-13</sup> cm)。

したがって, 逆コンプトン散乱によって良質の 高エネルギー光子を得るには,

1. 電子のエネルギーが高い (E<sup>2</sup> に比例),

2. レーザーのエネルギーが高い,

3. 電子ビームのエミッタンスが良いこと,

の3要素が必要である。ローレンツ収縮効果の ため、高エネルギー電子によるレーザー電子光は 電子の進行方向に集中する。このため、現実には 反跳されたレーザー電子光は入射レーザーの方向 にはほとんど依らず、高エネルギー電子ビームの 進行方向への反跳が起こる。

この時,直線偏光または円偏光のレーザー光を 使用することにより,偏極ガンマ線を容易に得る ことが出来る。ガンマ線のエネルギーは電子のエ ネルギーの二乗とレーザー光のエネルギーに比例 する。高エネルギーのガンマ線を得るには,短波 長のレーザー光と高エネルギーの電子ビームが必 要になる。

特に、電子のエネルギーは重要なファクター で、例えば、レーザー光として351.1 nm (3.53 eV)のアルゴンレーザーを用いると、電子エネ ルギーが2.5 GeV、6 GeV の時のガンマ線のエネ ルギーはそれぞれ0.3 GeV、1.5 GeV なのに対し て、電子エネルギーが8 GeV の時には、2.49 GeV のガンマ線が得られる。

逆コンプトン散乱で作られるガンマ線のエネル ギーには式(10)によって与えられる角度依存性

26



Figure 2. Relation between the scattering angles and the energies for the Compton back scattered photons. The wave length of the incidence laser is 200 nm. The cases of 8.0, 4.0 and 2.5 GeV electron beams are presented, respectively. The direction of the electron beam is defined as 0°.

がある。電子エネルギーが小さいときには,ガン マ線をコリメートして精度の良い単色ビームを得 ることが出来る。しかし,電子エネルギーが高く なると,ガンマ線は電子の進行方向の狭い角度に 集中するようになる(図2)。電子ビームのエネ ルギーが高い場合に反跳されたレーザー電子光が どのように前方(電子ビームの進行方向)に集中 するかを,具体的に理解するために8 GeV,4 GeV,2.5 GeV の電子に波長200 nm の紫外光を 正面衝突させた時の散乱レーザー電子光の散乱角 度を示した(図2)。

電子エネルギーが8 GeV の時には,0.1 mrad の散乱角度のなかに,1.5 GeV から3.5 GeV まで のエネルギーをもつレーザー電子光が集中する。 100メートル離れた距離に実験装置を設置したと しても,ターゲットでのレーザー電子光の広がり はせいぜい1 cm 程度である。また,生成される 光子のエネルギーはその最大値と最小値の間でほ ぼ平らに分布する。この様子を図3 に示す。もち ろん光はコンプトン散乱で得られるのであるか ら,光子のエネルギーは散乱角度に依存してい



Figure 3. Energy distribution of the Compton back scattered (BCS) photons. The BCS photons are assumed to be scattered at zero degrees.

る。高エネルギー・ガンマ線は正面衝突の時に発生し、大角度散乱のものは低エネルギーとなる。 8 GeV 電子ビームの場合は1 GeV 以上の高エネルギー・ガンマ線はほぼ0.1 mrad の狭い前方角に集中する。

さて、問題は逆コンプトン散乱によって得られ る強度である。これは、入射レーザー光の強度に 依存するが、大型放射光施設でのSRリングへの 電子ビーム入射間隔を10時間以上とし、レーザ 一電子光での原子核・素粒子実験以外の実験を支 障なく遂行するためにはレーザー電子光の強度は 107個/秒が上限である。但し、現在、レーザー 光強度には実用上の制限は無い。必要ならば大強 度レーザーの導入も可能となるであろう。

図4,5にレーザー電子光の直線および円偏光 に関するエネルギー依存性を示す。100%に近い 偏光度の光子が得られるのが,逆コンプトン散乱 の手法によるガンマ線発生の特徴である。これ は、制動輻射の方法では決して得られないユニー クな特徴である。ガンマ線を原子核・核子に照射 し、偏極量を測定する場合の測定精度は一般的 に、強度(I)とその偏極度(P)の2乗に比例



Figure 4. Linear polarization of the CBS photons. Laser lights are assumed to be completely polarized.



Figure 5. Circulr polarization of the CBS photons. Polarization of laser lights are assumed to be +1.

するので、精度良い実験を目指す時、偏極度が高 い事は決定的に重要になる。

アメリカ・ブルックヘブン国立研究所で世界で 初めて本格的な「レーザー電子光」施設を建設し, 中間エネルギー領域での光核反応の研究を進めて いる A. Sandorfi 教授によれば,レーザー照射に よって他のビームコースの実験研究に支障が生じ たことは全く無いとのことである。但し,加速器 側の好意で SR リング内で周回する電子ビームの 寿命がテレビモニターに表示されており,ビーム 寿命が減少すると近辺の研究者から冗談まじりに 「あまり,ビーム寿命を短くしないでネ」などと 笑って声をかけられる事があるようである。

#### 2.3 コンプトン散乱にまつわる話題

ここでコンプトン散乱にまつわる最近の物理実 験の話題を一つ取り上げよう。電子と光子の散乱 では1個の光子は放出・吸収される過程に加え, 量子論では光子が2個以上放出・吸収される過 程も許される。吸収・放出過程は

$$e + \omega \implies e' + \omega' + \omega'' + \cdots,$$
 (12)

$$e + n\omega' \implies e' + \omega''$$
 (13)

と書きあらわせる。ここで、前者の過程は良く知 られている多重コンプトン効果である。これは典 型的な量子効果であり、むかしから"赤外発散の 問題"という量子論特有の重要問題もからみいろ いろな議論を呼んできた。radiative correction の問題もあり、取扱いがきわめて困難である。興 味のある読者は有名な教科書「輻射の量子論」(ハ イトラー・吉岡書店)<sup>19)</sup>を読まれることを薦め る。単純に考えれば、2 重コンプトン過程は1次 のコンプトン過程に比べて微細構造定数 $\alpha = e^2/$  $\hbar c = 1/137$ だけ小さい確率でおこる。2 重コンプ トンもしくは多重コンプトン過程が理論の予想通 りになっているかは量子論のきわめて良いテスト になると長年指摘されていたが、精度の良い実験 はなかなか現われていないのが実情である。

放射光施設での電子ビームとレーザー光との逆 コンプトン散乱では10<sup>7</sup>/秒もの通常の1次コンプ トン散乱が起こり,レーザー電子光が取り出せ る。果たして,2次,3次の逆コンプトン散乱光 は検出されるのだろうか。実験的な試みは未だ無 い。図6に3次のコンプトン散乱のファインマ ン図を示す。

2次の逆コンプトン光は1次のものに比べて1/



Figure 6. Diagram for triple Compton photon emission. One photon is absorbed by an electron and three photons radiate.

137の割合,3次のものは1(/137)<sup>2</sup>=5.3×10<sup>-5</sup> の割合で発生すると考えられ,実験装置の工夫し だいでは,逆散乱コンプトン光のエネルギー分布 およびその相関関係を測定することが出来る。

自由電子による2次のコンプトン散乱につい ての理論的取扱いは,Jauch と Rohrlich により 詳しく紹介されている<sup>20)</sup>。逆コンプトン散乱の 場合にはローレンツ収縮の効果を考えれば現存す る理論計算を少し変更するだけで結果は得られる であろう。量子力学の諸問題は基本的には解ける であろうと期待できるが,赤外発散を含む多重コ ンプトン散乱の実験と理論を比べてみるのは楽し いことではなかろうか? 理論的な真空の概念も QED と QCD では違い,面白い発展も期待出来 そうである。

つい最近, Bula 達はスタンフォードの電子線 形加速器からの46.6 GeV 電子ビームに1054 nm の波長を持つ大強度のレーザー光(約10<sup>18</sup> W/ cm<sup>2</sup>)を照射し $e+n\omega' \Rightarrow e'+\omega''$ の多重光子吸収 を4次のオーダーまで確かめた<sup>21)</sup>。データの質 を向上させる必要があるが,実験精度の向上はま だまだ期待できる。

# 3. レーザー技術の進歩

紫外線レーザー発生は,高エネルギー・レーザ ー電子光を得るための必須要件である。近年の紫 外線レーザーの開発は,大集積度半導体超LSI 製作に必要な基礎リソグラフ技術開発の一環とし て進められている。また,この技術は,光計測, 医療,レーザーを用いた慣性核融合,マイクロマ シンの超微細加工,新素材開発など幅広い分野で 応用が期待されている。紫外線レーザーにとって の重要な技術発展は,

1. 良質な非線形光学結晶の開発,

2. 吸収率10-6にせまる光学ミラー技術,

であろう。これらの技術発展によって,我々,核 物理実験に必要な短波長レーザーが入手可能とな っている。

特に,非線形光学結晶の開発はわが国でも極め て活発な研究アクティビティーがあり,大阪大学 などでもセシウム・リチウム・ホウ素酸化物 (CLBO),バリウム・ホウ素酸化物(BBO)な どの波長変換結晶での短波長レーザーの研究が精 力的に行われている。この技術は,わが国,日本 が最高の技術を誇っている分野である。

短波長レーザーは、半導体の超微細加工や材料 の表面加工などの用途に使われる目的で開発され ているが、この最先端技術が、我々の目的とす る、高エネルギーガンマ線発生に直接に応用でき る。

最近,大阪大学電子工学科佐々木グループで は,赤色レーザー光を紫外光に高効率で変換出来 る新しい波長変換結晶を開発した22,23)。新結晶は セシウム・リチウム・ホウ素酸化物(CLBO)と 呼ばれる。すでに、この CLBO 結晶は YAG レ ーザーの4倍および5倍高調波発生に高効率で 用いられる事が実証されている。我々は, SPring-8 での実験装置完成までに、この CLBO 結晶を用いて、小型で大出力の紫外線レーザー装 置が出来るように開発研究を進めつつある。すで に、佐々木グループは核物理研究センターとの協 カで、この紫外線レーザー装置開発に着手してい る。波長領域として200 nm までのレーザーが数 ワット得られる可能性もある。200 nm の波長は レーザー光子エネルギーにして約6eVとなる。 この紫外線レーザー装置と SPring-8 放射光施設 の8GeV電子ビームを組み合わせれば、レーザ

ー電子光のエネルギーは一挙に3.47 GeV となる。

ブルックヘブン国立研究所でも紫外線レーザー の研究は長年にわたり発展させられている<sup>24,25)</sup>。 ブルックヘブングループは LBO(リチウム・ホ ウ素酸化物)と BBO を組み合わせて6.5ワット の紫外線レーザー出力(263 nm 波長で2.9ワット と527 nm で3.6ワット)を得ている<sup>24)</sup>。紫外線レ ーザー光がどのような仕組で作られるかを示すた めにブルックヘブングループが1990年に考えた レーザー・リング装置の概要を図7にしめす<sup>24)</sup>。

基本的な考え方は光学ミラーに閉じ込められた 長波長光を非線形結晶で高次高調波(2ω, 3ω, 4ω,…)に高効率で変換することである。ここで は、非線形結晶素子が熱負荷に対して歪の少ない こと、また光学ミラーの反射率のきわめて高い事 などが必須条件である。

ブルックへブングループは1997年には,この 紫外線レーザーと2.5 GeV 電子ビームを衝突さ せ,少しでもエネルギーの高いレーザー電子光 (約400 MeV)を得るため,現在,精力的な開発 研究を進めている。日本側の我々としては,もち ろん, SPring-8 での研究の一貫として阪大の開 発した CLBO 大型結晶を使用すべく研究協力関 係を強化しつつある。

# 4. 高エネルギーガンマ線を用いた物理

SPring-8の8 GeV 電子ビームを用いた,レー ザー光とのコンプトン散乱により,1~3.5 GeV 領域で100%近く偏極したフォトンビームが得ら れる。この施設でのクォーク核物理研究は世界で もユニークであり,計画中の現時点でも世界の研 究者の関心をひきつけつつある。1~3.5 GeV 領 域は核子の励起準位が離散的に現れるエネルギー 領域であり,電磁的プローブを用いた研究はクォ ークの関わる物理の研究に決定的な威力を発揮す ると期待出来るからである。

SPring-8 での実験では, 偏極した高エネルギ ーガンマ線と核子内のクォークとの衝突現象, 及 びクォークのノックアウト現象が観測されると期 待される。偏極現象測定は, クォークの関与する 物理を解明するための有力な武器となる。研究計 画として, 以下のようないろいろな実験課題が検 討されている。

1. 核子中の ss 成分の検出

陽子と中性子の磁気モーメント比(μ<sub>n</sub>/μ<sub>p</sub>)を クォーク模型で計算すると-2/3となり,実験値 -0.685と驚くほど一致していることはクォーク 模型の強いよりどころであった。しかしながら, 最近の欧州原子核研究所(CERN)の偏極レプト



Figure 7. Basic Scheme for the laser ring cabity designed at Brookheaven National Laboratory.

ン核子深部非弾性散乱の実験は,核子スピンのク ォークスピン構造について,「核子スピンには, 10%以下のクォークスピンの寄与が存在するの み,ストレンジクォークの寄与が10%から20% 存在する。」という驚くべき結論をもたらし た<sup>28,29,30)</sup>。これは,核子内部構造の謎にあらため て大きな疑問を投げかけている。また,最近の QCD 理論では,核子の内部は簡単な描像で理解 することは不可能でクォークとグルーオンの渦巻 く混沌とした状態として核子を記述する方が現実 に近いのではないか,という議論もある。

φ中間子(質量1020 MeV)はssの波動関数を
持ち,理想的な反ストレンジ・クォーク-ストレ
ンジ・クォーク対構成の中間子である。偏光
GeV 光ビームで偏極核子中のss成分をノックア
ウトすることにより発生するss中間子,φを測
定することにより、「核子内部のストレンジネス
密度」を測定することができる。特に、光子--核
子間のヘリシティ平行散乱と反平行散乱の断面積
の非対称度などの偏極量に依存する断面積の非対
称性の測定は、ストレンジネス密度に敏感であ
る。

この実験の有用性をより易しく理解してもらう ために、1-3.5 GeV の偏極ガンマ線を用いて、 φ 中間子を生成する時の2つの典型的な場合を図 8に示す。図8a)は、光子が中性ベクトル中間子 ↓ に変化し、その後、核子とのポメロン交換(多) 重グルーオン交換)によって散乱される過程であ る。ポメロンは真空と同じ量子数を持つ事から, この場合は、核子のスピンに関する情報は生成さ れた φ 中間子には影響を与えない事が容易に想 像出来る。図8b)は核子(陽子)の中にあるss 成分をガンマ線が叩き出す過程を表わしている。 この場合は, ss クォーク対は uud クォークと合 わせて、もともとの陽子を構成している要素なの で,図8a)とは異なり,叩き出された sī はもと もと結合していた uud クォークの性質との関連 を持っている。即ち, sī クォーク系の量子数は



Figure 8. Diagrams of the  $\phi$ -meson photo-production processes. a) The  $\phi$ -meson producton in the vector dominance model; The incident photon mixes into the  $\phi$ -meson and then scatters from the nucleon through the exchange of a Pomeron. b) The knockout process of the strange quark anti-quark pair  $s\bar{s}$  from the nucleon.

uud クォークの量子数と合わせて全体で核子の量 子数に等しくならなければいけない。ところで、 我々が観測したいものは核子中に存在する  $s\bar{s}$  ク ォークを叩き出す図 8b)の過程である。但し、ガ ンマ線による  $\phi$  中間子生成では図 8a)の過程が支 配的であると予想される<sup>31)</sup>ため、如何にして過 程 b)の存在を検証するかに焦点が絞られる。

SPring-8 で計画される実験では, 偏極ガンマ 線と偏極核子標的を有効に用い, 過程 a) と過程 b) の干渉効果に敏感な偏極測定量を観測し, 核 子内の ss クォーク成分を極めて鋭敏に検知しよ うとしている。

ロシアの理論家 Titov らはこの効果をクォーク 模型を使って評価した<sup>31)</sup>。彼等の計算結果では, 2 GeV 付近でのガンマ線による偏極量測定実験 では,干渉効果によって,0.3%のss 成分を抽出 も可能であると結論付けている。

 Baryon の変形とバリオン・スペクトル(ク ォーク波動関数)の研究

バリオンの励起状態の分光学的研究は GeV 電 子光により開かれると考えられる有望な研究であ る。クォークの閉じ込めを引き起こす QCD 真空 から作られるハドロンの励起状態を明らかにする 分光学的研究は、ハドロン構造、QCD 真空を理 解するユニークな手法である。

クォークとグルーオンの多体系である核子及び ハイペロンの励起状態は,原子核の場合と同様に 変形している可能性がある。この変形効果による 特有なバリオン励起状態がスペクトラムに現れて いる。GeV 光を用い調べたいバリオンをクリー ンに励起し,励起バリオンからのガンマ崩壊,メ ソン崩壊を調べる。これら崩壊の精密測定はバリ オンのクォーク・グルーオン構造,ひいては QCD 真空の解明の大きな情報となる<sup>32)</sup>。

3. GDH (Gerasimov, Drell-Hearn) 和則の検 証

スピン1/2のクォークによるスピン1の実光子 の吸収過程では特徴的なガンマ線吸収選択則が現 れる。核子に対するガンマ線吸収断面積のエネル ギー積分を核子のスピンを光子のスピンと平行, 反平行の場合について測定する。この時に予測さ れる GDH 和則値<sup>33,34)</sup>は「核子のスピンの起源」 と関係した重要な測定量である。今日,物理学の 中で最も興味のある課題の一つ「核子のスピンの 起源」の謎にせまり,QCDの理解を深める研究 となる。また,1.5~3.5 GeV の光子による実験 値はクォークを基礎とした理論のモデルの厳密な チェックとなる<sup>35)</sup>。

GDH 実験と相補的な実験は偏極ガンマ線による陽子のコンプトン散乱実験である。偏極ガンマ線と偏極陽子ターゲットの場合の前方コンプトン散乱はすでに、ゲルマン<sup>36)</sup>らによって与えられ、陽子磁気モーメント、陽子内での電荷分布に関係

付けられることが分かっている。ガンマ線の波長 が核子サイズ(1.2×10<sup>-13</sup> cm)よりもっと小さ くなった時,ガンマ線は陽子内の電荷分布の詳細 を見ることになる。したがって,1.5~3.5 GeV 領域でのコンプトン散乱の断面積,偏極分解能測 定は核子の微視構造の詳細な情報を与えることに なる。

4. 重陽子の光分解によるクォーク模型のテス ト

重陽子光分解反応は,核子・核子間相互作用 (強い相互作用)の本質を見極める意味で最も簡 単かつ重要な反応である。歴史的にも古くから実 験が行なわれている。但し,エネルギーがGeV 以上の領域では精密実験は無い。1~3GeVのエ ネルギー領域は,核力の古典的なメソン描像から QCDの必要となるクォーク描像へと移行する領 域である。偏極現象測定の実験結果は,2つの描 像の接点を記述する理論の適用範囲の厳しいチェ ックを促すことになる。2~3GeV領域での偏極 フォトンによる実験が可能な施設は世界中で SPring-8のみであり,特徴のある実験となる。

5. Glue ball (DGL 理論: Dual Ginzburg-Landau 理論)の探索

クォーク核物理にとって最大の課題は, クォー クがいかにしてハドロン内部に閉じ込められてい るかという問題である。近年, 注目されている理 論は, 超伝導状態でのマイスナー効果に双対な機 構によるものとする DGL 理論である<sup>37,38,39)</sup>。 DGL 理論ではクォーク閉じ込めに直接関わる粒 子が出現し, そのグルーボールは約1.5 GeV の質 量をもち $P=1^+$ の量子数を持つ<sup>40)</sup>。さらに QCD ヒッグズ粒子として  $0^+$ のグルーボールの 存在も予言される。これら閉じ込め機構に関わる 粒子の探索は閉じ込め機構の解明に本質的に重要 である。

6. 核媒質における中間子質量,振る舞いの研 究

核子や中間子は原子核中でその質量を変化する



Figure 9. Temperature dependence of  $\rho$  and  $\omega$  mesons.

と予想されている。これは、カイラル対称性の自 発的破れを伴う QCD 理論の特徴である。温度の 上昇或いは核子密度の上昇に伴いカイラル対称性 が回復することにより、ほとんどのハドロンの質 量が変化することになる<sup>41,42)</sup>。図9は、ベクトル 中間子ρとωの質量が原子核内の温度によって どのように変化するかを計算した例である<sup>43)</sup>。

GeV 光ビームを原子核に照射すれば,光生成 反応により原子核内でベクトル中間子を豊富に生 成することが出来る。生成された中間子の崩壊粒 子を捕らえることにより中間子の核内での質量変 化を精密に測定し,カイラル対称性の自発的破れ の機構が検証出来る。もちろん,同様な研究はハ ドロン・ビームを用いた中間子生成実験でも可能 であるが,実験条件としてガンマ線によるものが 有利か,ハドロンによるものがより有利かどうか は明らかでは無い。山形大学・清水グループは, 偏極ガンマ線によるベクトル中間子生成と電子・ 陽電子対の測定が最もきれいなカイラル対称性の 自発的破れの機構の証拠を与えられる可能性に着 目し,SPring-8 での研究計画を推進している。

 7. 偏極フォトンによるハイパー原子核の研究 高エネルギー GeV 光は (y, K) 反応によりハ イパー核を作ることが出来る。この方法は従来の (π, K), (K, π) 反応と相補的である。光の偏光 を利用して, 偏極ハイパー核を作る。そこからの 弱崩壊の研究は原子核内部でのフレーバー変化弱 相互作用を明らかにする。カイラル対称性の回 復, 原子核内でのクォーク閉じ込め等の予期現象 を明らかにすることが出来る。

SPring-8 での偏極光子での偏極現象測定の実 験は,陽子などのハドロンのクォーク・グルーオ ン構造がどうなっているかという素朴な疑問に答 を出せる重要な実験の一つである。GDH 和則の 検証実験は直接的に陽子スピンの性質と結びつく 実験であり,世界のレプトン加速器で競って実験 が企画されている。また,偏極光子による¢中 間子生成と,その崩壊の偏極現象測定は陽子中の ss 成分検出に極めて感度の高い実験になるであ ろうと理論的に予想されている。これらのテーマ での実験結果は世界の科学者の注目を浴びること になろう。

クォーク核物理理論の発展は素晴しいものがあ る。QCD 有効理論を用い、バリオン(核子の励 起状態)構造が議論されているようになってきて いる。2 GeV 以下の1.7 GeV 付近にグルーボー ルが存在するらしいことも最近の LATTICE QCD の計算結果で予言されている。

原子核物理では,原子核の励起準位が1940年 代に続々と発見され,陽子・中性子の集合体とし て原子核準位を理解し,かつ,核分光学的手法 で,より精密な原子核準位の構築を行ってき た<sup>26)</sup>。

クォーク・グルーオンの集合体として核子をと らえ、その励起モードを理解し、集団的運動を予 測する理論も現れつつある。過去、原子核の分光 学的研究で原子核の励起準位が実験的に整理整頓 され、原子核物理が大いに発展した<sup>26,27)</sup>。

バリオン分光学が,さらに発展した延長線上 で,我々は核子(クォーク)の運動の基本的理解 に到着することが出来るだろうか? 原子核の運 動をクォークを基礎とした理論から出発し,その 接点の上で理解出来るのだろうか? これらの疑問を解決する糸口を見つける新実験が SPring-8 で行える。

## 5. おわりに

逆コンプトン散乱による高エネルギー光子を核 物理研究に用いるアイデアは1980年代に欧州原 子核研究所(CERN)で22~91 GeVの電子一陽 電子のコライダーの建設計画(LEP)が議論さ れた当時から議論されている<sup>44)</sup>。1991年には, イタリア・フランスのグループがフランス・グル ノーブルに完成する ESRF(最大電子エネルギー 6 GeV)での高エネルギーガンマ線による実験を 提案し,現時点で実験が稼働状態になった<sup>45)</sup>。 残念ながら,フランスで得られるガンマ線のエネ ルギーは2 GeV 止りであり,SPring-8 での3.5 GeV には,およばない。

日本の過去のフォトン・レプトンビームによる 物理研究の水準は極めて高かった。原子核研究所 の電子シンクロトロンは放射光リングの生みの親 となり,放射光分野とガンマ線による原子核・素 粒子研究をリードした。また,東北大学核物理学 研究施設の電子線ライナックによって原子核の 「巨大共鳴の研究」など,原子核物理研究の重要 な一分野において世界をリードする時期を築いた 研究もあった。残念ながら,原子核研究の主流が ハドロンビームによるものとなったために,我が 国でのフォトン・レプトンによる素粒子・原子核 の研究環境は遅れてしまった。一方,素粒子物理 の研究は,ますます高エネルギー大型化の方向に 傾き,すでに,クォークの集合体としての核子及 び核子の励起状態を研究する方向には無い。

この様な日本の情勢にあって,高輝度大型放射 光施設 SPring-8 での高エネルギー電子とレーザ ー光子の正面衝突による「レーザー電子光」は新 しい放射光源として有用となっている。この方式 の高エネルギー・ガンマ線発生は電子ビームのエ ネルギーが高くなればなるほど有利に働く。8 GeV 電子と200 nm の波長を持つ紫外光では3.5 GeV までの高エネルギーガンマ線が発生できる。 また,赤外線レーザーを用い,10 MeV 程度のガ ンマ線を発生させ,原子核の E1, M1 共鳴を研究 する検討も行われている。

レーザー光と電子ビームの光の吸収・放出過程 は電磁量子力学の必要となる基本過程である。多 重コンプトン過程の精度良い実験的測定は今だに 行われていないので,逆コンプトン過程での実験 が望まれる。

高エネルギー「レーザー電子」光の波長は核子 サイズ(直径・約1.2×10<sup>-13</sup> cm)よりはるかに 小さくなり,核子のなかで運動しているクォーク と作用するようになる。これが,第3世代の大 型放射光施設において原子核・素粒子実験を行う 強い動機である。

「レーザー電子光によるクォーク核物理」の研 究は,全世界の核物理研究者が大型放射光施設 SPring-8 で JASRI (高輝度光科学研究センター) の協力のもとで,物質の極微の世界の根源である 核子の構造を探る研究である。これは,文部省, 科学技術庁という省庁の枠を越え,我が国,日本 の最高技術水準を用い,ほぼ100%偏光した高エ ネルギー光を十分に利用し偏極現象測定によっ て,「クォーク核物理」研究を進めようという計 画である。偏極現象測定による実験結果を出そう というのが世界にかつて無かったユニークな特徴 であり,SPring-8 リングの性能を最大限に引き 出せる。

この,魅力あふれた研究を実現しようとの意気 込みで,現在,全国の40名以上の研究者との協 力とSPring-8側研究者の協力で計画が実現に向 かっている。科学の発展とは本来,狭い学問分野 に閉じこもらず既成概念を突き破り,研究分野を 越えて伸びて行く性質を持っている。SPring-8 での広い意味の放射光を用いた原子核物理実験 が,研究分野を越え国際協力研究を生み育て,多 くの研究分野間の研究協力のモデルとして発展し ていくことを願っている。

#### 6. 謝辞

本原稿執筆は大橋裕二博士の推薦が動機であ る。レーザー関係のいろいろな知識はおもに,佐 々木孝友博士,森 勇介博士および阪大レーザー 研・三間センター長との会話によるものである。 SPring-8 大型放射光施設・上坪宏道博士には「レ ーザー電子光によるクォーク核物理」計画立案当 初から暖かい励ましを頂いた。深く感謝いたしま す。核物理研究センター・江尻宏泰センター長に は,研究計画全般にわたる有益な助言と討論を頂 いた。なお,本研究の大部分は文部省の科学研究 費などの研究助成による成果である。

#### 参考文献

- H. Kamitsubo: in Procceedings of FRONTIER96, edited by H. Toki, T. Kishimoto and M. Fujiwara, Word Scientific, March 7–9, 1996, pp. 147.
- D. D. Ivanenko and A. A. Sokolov: Doklady Akad. Nauk (SSSR) 59, 1551 (1948).
- 3) J. Schwinger: Phys. Rev. 75, 1912 (1949).
- 4) W. K. Robinson: CEA Report 14 (1956).
- 5) Wiggler magnets, eds. H. Winick and T. Knights: SSRP Report 77/05, Stanford (1977).
- 6) H. Motz: J. Appl. Phys. 22, 527 (1951).
- V. L. Ginzburg: Izv. Akad. Nauk SSSR, Ser. Fiz. 11, 165 (1947).
- M. Kimura, Y. Torizuka, K. Shoda, M. Sugawara, T. Saito, M. Oyamada, K. Nakahara, K. Ito, K. Sugiyama, M. Gotoh, K. Miyashota and K. Kurahashi: Nucl. Instrum. Methods 95, 403 (1971).
- TAGX Collaboration, T. Emura et al.: Phys. Rev. C49 (1994) R597; Phys. Rev. Lett. 73 (1994) 404; Phys. Rev. Lett. 74, 1035 (1995).
- H. Uberall: Phys. Rev. 103 (1956) 1055; G. Barbeiellini et al.: Phys. Rev. Lett. 8, 454 (1962).
- E. Feenberg and H. Primakoff: Phys. Rev. 73, 449 (1948).
- 12) R. H.Milburn: Phys. Rev. Lett. 10, 75 (1963).
- 13) F. R. Arutyunian and V. A.Tumanian: Phys. Lett. 4, 176 (1963).
- 14) J. Ballam et al.: Phys. Rev. Lett. 23, 498 (1969).
- A. M. Sandorfi, M. Levine, C. E. Thorn, G. Giordano, G. Motone and C. Schaerf: IEEE Trans. Nucl. Sci. NS-30, 3083 (1983).
- T. Tomimasu:電子技術総合研究所紀報 42,96 (1978).

- H. Ohgaki and T. Noguchi:日本物理学会誌 50, 381 (1995).
- 18) 永井泰樹, 私信.
- 19) ハイトラー:「輻射の量子論」(吉岡書店) pp. 229.
- A. M. Jauch and F. Rohrlich: "The Theory of Photon and Electrons", (Springer-Verlag 1976) pp. 228.
- 21) C. Bula et al.: Phys. Rev. Lett. 76, 3116 (1996).
- 22) 森 勇介, 佐々木孝友:日本結晶成長学会誌 22, 20 (1995).
- 23) Y. Mori et al.: Applied Physics Letters 67, 1818 (1994).
- 24) S. C. Tidwell, J. F. Seamans, D. D. Lowenthal, G. Matone and G. Giordano: Optics Letters 18, 1517 (1993).
- G. Giordano and G. Matone: IL Nuovo Cimento 12, 927 (1990).
- 26) 例えば,森永晴彦:日本物理学会誌 51,795 (1996).
- 27) 有馬朗人:日本物理学会誌 51,706 (1996).
- 28) EMC Collaboration, J. Ashman et al.: Phys. Lett. B206, 364 (1988).
- 29) SMC, D. Adams et al.: Phys. Lett. B329, 399 (1994).
- 30) 若松正志:日本物理学会誌 45,580 (1990).
   若松正志:日本物理学会誌 45 (1990) 580.
- A. I. Titov, Shin Nan Yang, Y. Oh, JINR, preprint (1996): A. I. Titov, private communication.
- 32) H. Fujimura, H. Toki and H. Ejiri: in Procceedings of FRONTIER96, edited by H. Toki, T. Kishimoto and M. Fujiwara, Word Scientific, March 7-9, 1996, pp. 110.
- S. B. Gerasimov: Sov. J. Nucl. Phys. 2, 430 (1966).
- 34) S. D. Drell and A. C. Hearn: Phys. Rev. Lett. 16, 908 (1966).
- 35) A. M. Sandorfi: in Procceedings of FRONTI-ER96, edited by H. Toki, T. Kishimoto and M. Fujiwara, Word Scientific, March 7-9, 1996, pp. 17.
- 36) M. Gell-Mann, M. Goldberger and W. Thirring: Phys. Rev. 96, 1612 (1954).
- 37) Z. F. Ezawa and A. Iwazaki: Phys. Rev. D25, 2681 (1982).
- 38) Y. Nambu: Phys. Rev. D10, 4262 (1974).
- 39) T. Suzuki: Prog. Theor. Phys. 80, 929 (1988).
- 40) H. Suganuma, S. Sasaki and H. Toki: Nucl. Phys. B435, 207 (1995).
- T. Hatsuda and T. Kunihiro: Phys. Rev. Lett. 55, 158 (1985).
- 42) G. E. Brown: Nucl. Phys. A488, 689 (1988).
- 43) T. Hatsuda et al.: Nucl. Phys. B394, 221 (1993).
- R. Chrien, A. Hofmann and A. Molinari: Physics Reports 64, 249 (1980).
- GRAAL collaboration report, M. Aughinolfi et al., 1991.