# 自由電子からの渦電磁波の放射

加藤 政博\*1,2

### Vortex Radiation from Relativistic Electrons

## Masahiro KATOH \* 1, 2

#### Abstract

An electron in circular motion radiates an electromagnetic wave possessing a helical wave-front and carrying angular momentum other than spin. I discuss the theoretical background of this process and give an intuitive explanation. I also show some evidences from experiments at a synchrotron light source. Radiation from an electron in circular motion is the basis of various important radiation processes, such as cyclotron/synchrotron radiations, Thomson/Compton scatterings of circular polarized light and so on. This finding indicates that vortex radiations in the VUV, X-rays and gamma-rays can be produced by accelerator based technologies. Moreover, it indicates that vortex photons can be naturally created in various situations in the universe.

# 1. はじめに

通常の光(電磁波)の波面は球面あるいは平面 である.これに対して,螺旋状の波面を有する光 渦というものがあり、それはスピンとは別に軌道 角運動量を運ぶ。1992年の Allen らによる理論 的な研究<sup>1)</sup> 以降,実験領域においても特殊な波長 板やフィルターを用いることで通常のレーザー光 を光渦に変換する手法が開発され、情報通信、ナ ノテクノロジー、イメージングなど様々な分野へ の応用を目指して活発に研究が行われている<sup>2,3)</sup>. 一方, 佐々木らは 2007 年に円偏光アンジュレー タの高次光が螺旋状の波面を有することを理論的 に示し<sup>4)</sup>, その後, 2013 年に Bahrdt らが螺旋状 の波面の検証に成功した<sup>5)</sup>.最近では、分子科学 研究所、広島大学、名古屋大学他の共同研究チー ムは分子研の放射光源 UVSOR-III において、円 偏光アンジュレータからの放射の基本波は通常光 であり、高次光が光渦であること、また次数が上 がるにつれ渦の次数も大きくなることを実証し た<sup>6)</sup>. これらの実験結果の一部は既に本誌にも 佐々木が寄稿しているが<sup>7)</sup>,その後の新しい結果 も含めて後ほど紹介する.

本稿の主題は、これらの実験結果ではなく、そ の背後にある物理である.アンジュレータの磁場 中をほぼ光速度で走る電子が螺旋状の波面を有す る光を出す.レーザー分野で行われているように 通常光を特殊な光学素子を使って変換しているわ けではない.何故このような奇妙な放射が起きる のであろうか.

円偏光アンジュレータの中で電子は螺旋軌道を 描く<sup>8</sup>. 螺旋軌道は円運動と等速直線運動の合成 である. つまり,円偏光アンジュレータ放射とい うのは円運動する電子からの放射をローレンツ変 換したものである. ローレンツ変換で平面や球面 状の波面が螺旋状の波面に変換されることはない だろう. とすると,円運動する電子からの放射が 螺旋状の波面を有しているはずである. 本当だろ うか. これが,筆者が一連の実験に参加して抱い た疑問であった.

円運動する電子からの放射(以下,円軌道放射) はサイクロトロン放射をはじめ様々な重要な放射 過程の基礎である。1904年にO. Heaviside が高 エネルギー電子からの放射に関する一連の論文を 発表しているが,その中の一つで円軌道放射を取 り扱っている<sup>9</sup>. これが最も初期の研究ではない

<sup>\*&</sup>lt;sup>1</sup> 自然科学研究機構分子科学研究所 Institute for Molecular Science, National Institutes of Natural Sciences (E-mail: mkatoh@ims.ac.jp)

<sup>\*&</sup>lt;sup>2</sup> 総合研究大学院大学 Sokendai (The Graduate University for Advanced Studies)

かと思われるが、それ以降も数多くの教科書や論 文で議論されている<sup>10-13</sup>.しかし筆者の知る限 り円軌道放射が螺旋状の波面を持って角運動量を 運ぶというような記述は見たことがない.そこで 学生時代の教科書を引っ張り出し、また、周囲の 古典電磁気学の得意な人たちの助言を受けながら 円軌道放射について再考してみた.計算の詳細は 文献 14)に述べてある.本稿ではその概要を解 説する.

以下,まず,これまでの光渦研究について短く 概観する.次に,円軌道放射が螺旋状の波面を有 することを理論的に示し,その直感的な説明を試 みる.次に円軌道放射の運ぶ角運動量について議 論する.続いて円軌道放射が螺旋状の波面を有す ることを示す実験結果を紹介する.最後に,今後 の展望を述べる.

# 2. 光渦とは

光渦というものが注目を集めるきっかけになっ たのは、Helmholtz 方程式の近軸近似解として知 られる Laguerre – Gauss 解に関する Allen らの 理論的な研究である<sup>1)</sup>. 直線偏光の Laguerre – Gauss 解は光の進行方向をz軸にとりその位相項 だけを陽に書き出すと下記のように表わせる.

$$\vec{A}(\rho,\phi,z,t) = \vec{e}_x u(\rho,z) \exp\left(-i(\omega t - kz - l\phi)\right)$$
(1)

ここで $\rho$ ,  $\phi$ , zは円筒座標系の座標であり,  $\vec{e}_x$ はx方向の単位ベクトル,  $\omega$ , kは角周波数と波数, また*l*は任意の整数である. このベクトルポテン シャルで表わされる電磁波の波面(ある時刻にお ける等位相面)は以下のような式で表わされ,

$$kz + l\phi = const. \tag{2}$$

zの変化につれて $\phi$ が変化する螺旋を表している ことがわかる.これを図示すると図1のようにな る.なおこの模式図には示されていないが,式(1) でlがゼロである場合を除くとLGモードの光の 中心( $\rho = 0$ )は位相の定まらない位相特異点と なり,そこでの光強度はゼロ,すなわちドーナツ 状の強度分布を有する.

Allen らはこの電磁波が z 軸方向に輸送するエ



図1 平面電磁波(左)と渦電磁波(右)の波面.上方へ 進行している.矢印は波面上での電場ベクトルの 向きを示す.

ネルギー量と角運動量を古典論的に見積もり,そ の結果が

$$\frac{dJ_z/dt}{dU/dt} = \frac{l}{\omega} = \frac{\hbar l}{\hbar \omega}$$
(3)

となることを示した<sup>1)</sup>. ここで*U*はエネルギー,  $J_{z}$ は角運動量のz成分である.二つ目の等号は古 典論の結果の分母分子にプランク定数 $\hbar$ をかけた だけであるが,量子論的に解釈すれば,分母が1 光子のエネルギーであることから分子は1光子の 運ぶ角運動量ということになる.式(1)は直線 偏光の解であることから,円偏光に対応するスピ ン角運動量はゼロである.一方1は整数であるが, その大きさに制約はない.このように式(1)で 表わされるような電磁波はスピンとは別の角運動 量を運ぶ.Allenらはこれを軌道角運動量と呼ん だ<sup>1)</sup>.なお,円偏光の場合にも同様な議論ができ, その場合にはスピン角運動量と軌道角運動量の両 方を運ぶということが示されている<sup>1)</sup>.

このような螺旋状の波面を有する光,光渦を作 り出す手法はいくつか考案されている<sup>2)</sup>.ホログ ラフィックフィルターと呼ばれる特殊なフィル ターを用いる手法がよく用いられているようであ るが<sup>15)</sup>,直感的に最もわかりやすいのは,ある 屈折率を有する媒質を用いて光軸のまわりの方位 角に応じて媒質の厚みが連続的に変化するように することで式(1)のような位相の空間構造をも つ電磁波を生成するというものであろう<sup>16)</sup>.

光渦は角運動量を運ぶことから照射した対象物

— 105 — J. Particle Accelerator Society of Japan, Vol. 14, No. 3, 2017 3

にトルクを及ぼす.これを利用して溶液中の微粒 子を回転させたり<sup>17)</sup>,高分子フィルムや金属面 に渦巻き状の微細構造を作り出すなど<sup>18,19)</sup>のナ ノテクノロジーへの応用に向けた研究が行われて いる.また,ドーナツ状の強度分布を利用した顕 微鏡への応用<sup>20)</sup>などイメージング技術へも応用 されている.

Allen らの研究は古典電磁気学に基づいたもの であるが、一方、1個1個の光子をそれが持つ軌 道角運動量の大きさによって分別する手法も開発 され<sup>21)</sup>、光渦を用いた量子もつれの実験が行わ れるなど<sup>22)</sup>、量子論的なレベルでの研究も進め られている。光子1個に軌道角運動量という新た な情報を付与できることに着目した大容量情報通 信への応用も注目されている<sup>23)</sup>.

個々の光子が軌道角運動量を運ぶとすると,それらは原子や分子とどのように相互作用するのだろうか? 角運動量保存則から通常は禁制となるような光励起が起こせるのだろうか? 理論的な研究はいろいろなされているが,実験的な論文は未だ数少ない.その中で,最近になって,特異な光励起や渦二色性が観測できたとする論文も出始めている<sup>24,25)</sup>.また,金安らはアンジュレータからの極端紫外光渦を用いた原子分子との相互作用に関する実験を世界に先駆けて開始している<sup>26)</sup>.

## 3. 円軌道放射

## 3.1 円軌道放射の波面

Helmholz 方程式は電荷や電流の存在しない自 由空間での Maxwell 方程式に基づくものである ことを考えると, Allen らの研究<sup>11</sup>は, 光渦とい う奇妙な電磁波が存在し得ることを示したものと 考えられるが, しかしこのような電磁波がどのよ うにして放射されるのかについては何も言ってい ない. 円軌道放射が光渦であるかどうかを議論す るには荷電粒子の運動を含んだ Maxwell 方程式 を解かなくてはならない.

一般に荷電粒子からの放射場はLiénard-Wiechert ポテンシャルを用いて下記のように表 わすことができる<sup>10)</sup>.

$$\vec{E}(t) = \frac{e}{cR} \frac{\vec{n} \times \left(\vec{n} - \vec{\beta}\right) \times \dot{\vec{\beta}}}{\left(1 - \vec{n} \cdot \vec{\beta}\right)^3} \Big|_{t'}$$
(4)

4 J. Particle Accelerator Society of Japan, Vol. 14, No. 3, 2017

$$\vec{H}(t) = \vec{n} \times \vec{E}\Big|_{t'} \tag{5}$$

ここで t' は遅延時間,

$$t' = t - \frac{R}{c} \tag{6}$$

である.

円軌道放射を取り扱っているほとんどの教科書 や論文もこの表式から出発しているが、ここでの 取扱いがそれらと異なるのは、方位角 $\phi$ を陽に含 んだ形で計算を進める点である。円軌道放射の放 射場は z 軸に対して回転対称であると考えると、 図 2 において原点からの距離 r と天頂角 $\theta$  が同じ であれば方位角 $\phi$ は何処に選んでも放射場は同じ ということになる。確かに放射のパワーや偏光は その通りである。しかし我々は、位相は同じなの か、という点に興味がある。

式(4)に円軌道を描く電子の運動を代入し, 初等的な計算を進めると

という形にまとめることができる. ここで $\vec{e}_{\theta}$ ,



**図2** 座標系<sup>14)</sup>. 電子は xy 平面上を原点を中心に円運動 し, 観測者は球面座標 (*R*, θ, φ)の位置にいる. 方位角は y 軸を基準とする.

-106 -

 $\vec{e}_{\phi}$ は図2に示す観測者の系での単位ベクトルで ある.この式は電子の速度 $\beta$ が小さいときには正 弦波となるが、 $\beta$ が大きくなるにつれ相対論的な 効果により歪みが現れ高調波を含むようになる. それぞれの高調波の位相をみるために式(7)を Fourier 級数に展開すると結果は、

$$E(R,\theta,\phi,\omega t) =$$

$$\operatorname{Re}\sum_{l=1}^{\infty} \frac{e}{cR} l\omega \begin{cases} \varepsilon_{+}^{l}(\theta) e^{i(l-1)\phi} \vec{e}_{+} \\ + \varepsilon_{-}^{l}(\theta) e^{i(l+1)\phi} \vec{e}_{-} \\ + i\varepsilon_{z}^{l}(\theta) \vec{e}_{z} e^{il\phi} \end{cases} e^{-il(\omega t - \frac{R}{c})} \qquad (8)$$

とまとめることができる. ここで,

$$\varepsilon_{\pm}^{l}(\theta) \equiv \frac{\varepsilon_{x}^{l}(\theta) \pm \varepsilon_{y}^{l}(\theta)}{\sqrt{2}}$$

$$= \beta J_{l}'(l\beta\sin\theta) \pm \frac{\cos^{2}\theta}{\sin\theta} J_{l}(l\beta\sin\theta)$$
(9)

$$\varepsilon_z^l \equiv \cos\theta J_l(l\beta\sin\theta) \tag{10}$$

$$\vec{e}_{\pm} = \left(\vec{e}_x \pm i\vec{e}_y\right)/\sqrt{2} \tag{11}$$

である. また J<sub>1</sub> は第一種ベッセル関数である. 式 (8) から,方位角に依存する位相項が現れ ていることが直ちに見て取れる.特に z 軸近傍 ( $\theta \ll 1$ )では第一項が主要となり,放射場は電子 の周回と同じ向きの円偏光であり,その基本波 (l=1)は螺旋波ではないが,高調波(l>1)は螺 旋波であることがわかる.さらに高調波の次数が 大きくなると螺旋の次数も大きくなる.

先に述べた通り,円偏光アンジュレータ放射は 円軌道放射を z 軸方向にローレンツ変換したもの と考えることができるが,この場合,相対論的な 効果で,放射パワーは z 軸の近傍に集中する.佐々 木らによる計算<sup>4)</sup>は式(8)の第一項のみをとる 近似に対応している.

円軌道放射が何故このような波面を形成するの かは以下のようにして直感的に理解することがで きる.先に述べた通り,式(7)は電子の速度β が小さい場合には正弦波的であるが,βが大きく なるにつれて図3に示すような歪みが生じる.こ れは電子の瞬間的な運動方向に放射場が集中する 相対論的な効果である.この歪みが高調波を生み 出す.電子が観測者の方向を向いたときに場が顕 著に歪むが,この歪みが観測者に到着するタイミ ングは観測者のいる方位角φに依存する.このよ うにして高調波の位相が方位角に依存するように なる.

### 3.2 円軌道放射の角運動量

放射場の運ぶエネルギーと角運動量は以下のような式で計算できる<sup>10)</sup>.



図3 電場波形の電子速度(β)依存性<sup>6)</sup>.電場強度は電子の速度で規格化している. 点線は電磁場のエネルギー密度(電場の2乗)を示す.

$$\frac{dU}{dt} = \int r^2 d\Omega \vec{n} \cdot \frac{c}{4\pi} \left( \vec{E} \times \vec{H} \right)$$
(12)

$$\frac{dJ}{dt} = \int cr^2 d\Omega \frac{1}{4\pi c} \vec{r} \times (\vec{E} \times \vec{H})$$
  
$$= \int \frac{r^3}{4\pi} d\Omega \Big( \vec{E} (\vec{n} \cdot \vec{H}) - \vec{H} (\vec{n} \cdot \vec{E}) \Big)$$
(13)

Allen らの計算<sup>1)</sup>では z 軸方向に進行する電磁波 を考えていたので,(12),(13)式に対応する式 を z 軸に垂直な平面で積分しているが,円軌道放 射の場合はその等方性から,原点を囲む球面上で 積分を取る必要がある.

式(13)に円軌道放射の電磁場(例えば式(7), (8))を代入すれば電磁場の運ぶ角運動量が求ま りそうなものであるが、残念ながらそう簡単には いかない.式(7),(8)は電磁場が進行方向に垂 直な成分しか持たない、すなわち横波であること を示している.この場合,式(13)に現れる電 場や磁場の進行方向成分(前・声や前・戸)はゼロ になり、角運動量はゼロとなってしまう. ここで 留意すべきは式(13)の中の距離rの次数である. 式(12)にはrの2乗が現れ、エネルギーの流 れに寄与するのは電磁場の 1/r に比例する項まで である,従って放射場というのはそこまで考えれ ば十分である、というのが教科書に書いてあるこ とである. ところが角運動量の流れを表す式(13) ではrの3乗が現れる.これは角運動量自身が原 点からの距離rに比例することからきている. そ うすると、角運動量の流れを計算するには 1/rの 高次の項まで考えないといけない可能性が出てく る.

この問題を取り扱うのに,遅延ポテンシャルを 周波数展開する手法<sup>10)</sup>を用いてベクトルポテン シャルを求めてみる.これも初等的な計算であ り<sup>14)</sup>,結果は以下のようになる.

$$\begin{pmatrix} A_{lr} \\ A_{l\theta} \\ A_{l\phi} \end{pmatrix} = e \frac{e^{i(kr - l\omega l + l\phi)}}{r} \begin{pmatrix} J_l(l\beta\sin\theta) \\ \cot\theta J_l(l\beta\sin\theta) \\ i\beta J_l'(l\beta\sin\theta) \end{pmatrix} + o\left(\frac{1}{r^2}\right)$$
(14)

実際,この式から式 (8) を導出することもできる. このベクトルポテンシャルを用いて電場は以下の ように表わすことができる.

$$\begin{pmatrix} E_{lr} \\ E_{l\theta} \\ E_{l\phi} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (rA_{l\theta}^{(1)}) \\ \frac{1}{r} \frac{1}{\partial r} (rA_{l\phi}^{(1)}) \end{pmatrix}$$

$$+ \begin{pmatrix} -\frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} (\sin \theta A_{\theta}^{(1)}) - \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial}{\partial \phi} A_{\phi}^{(1)} \\ o(r^{-2}) \\ o(r^{-2}) \end{pmatrix} + o(r^{-3})$$

$$(15)$$

省略するが磁場も同様な表式が得られる. なお, ベクトルポテンシャルの肩の数字(1)は式(14) の第一項であることを示す. 式(15)の右辺の 第一項は $r^{-1}$ に比例し,第二項は $r^{-2}$ に比例する.  $r^{-1}$ に比例する項まで考えると進行方向に垂直な 成分( $\theta$ 方向, $\phi$ 方向)のみとなるが, $r^{-2}$ に比 例する項まで考えると進行方向(r方向)の成分 が出てくる. この成分が存在することで式(13) がゼロでなくなる. ここでも計算そのものは初等 的であり詳細は省略するが,最終的な結果は下記 のようにまとめることができる<sup>14</sup>.

$$\left\langle \frac{dU_l}{dt} \right\rangle = \hbar l \omega \frac{l \omega}{4\pi\hbar c} \int r^2 d\Omega \left( A_{\theta}^{(1)} A_{\theta}^{(1)*} + A_{\phi}^{(1)} A_{\phi}^{(1)*} \right)$$
$$= n_l \hbar l \omega \tag{16}$$

$$\left\langle \frac{dJ_{lz}}{dt} \right\rangle = \hbar l \frac{l\omega}{4\pi\hbar c} \int r^2 d\Omega \left( A_{\theta}^{(1)} A_{\theta}^{(1)*} + A_{\phi}^{(1)} A_{\phi}^{(1)*} \right)$$
$$= n_l \hbar l \tag{17}$$

$$n_{l} \equiv \frac{l\omega}{4\pi\hbar c} \int r^{2} d\Omega \left( A_{\theta}^{(1)} A_{\theta}^{(1)*} + A_{\phi}^{(1)} A_{\phi}^{(1)*} \right)$$
(18)

ここで、 $n_l$ はl次の高調波の光子数を表す.上記 の結果を Allen ら<sup>1)</sup>と同様に解釈すれば、円軌 道放射のl次の高調波は光子l個当たり $h\omega$ のエ ネルギーを運び, *lh*の角運動量(の z 成分)を運 ぶということになる(Allen らの論文と異なりこ こでのωは電子の周回角周波数であることに注 意).なお角運動量の z 成分は z 軸方向へのロー レンツ変換に関して不変量である.したがって, 円偏光アンジュレータ放射のように電子が螺旋軌 道を描く場合にも上の関係は成立する.

なお上記で求めた角運動量はスピンと軌道角運 動量の両方を含む全角運動量である.先に述べた ようにアンジュレータ放射などのように放射場が z 軸近傍に集中している場合には,式(8)にお いて第一項が主要となり,放射場は円偏光で且つ exp{ $i(l-1)\phi$ }という位相項を持つ.Allenら<sup>1)</sup> の解釈に倣えば,これはスピン*ħ*,軌道角運動量  $(l-1)\hbar$ ,全角運動量*ħ*を有すると考えることが でき,上記の結果と矛盾しない.なお,近軸近似 が成り立たない一般的な場合にはスピンと軌道角 運動量の分離はできないと言われている<sup>27)</sup>.

# 4. 実験的検証

円軌道放射は等方的であり、その波面の形状を 計測するのは技術的に容易でないが、円偏光アン ジュレータ放射を用いることで、上述した理論が z 軸近傍について成立していることを示すことが できる.分子科学研究所の放射光源 UVSOR-III は、文部科学省の量子ビーム基盤技術開発プログ ラムの支援のもと建設された光源開発専用ビーム ライン BL1U 及び専用アンジュレータを有し、電 子エネルギーが低いことから、紫外線領域で実験 を行うことができる.BESSY での実験<sup>5)</sup> が極紫 外線を用いて超高真空中で行われたのに対し,大 気中で市販品の光学素子や CCD カメラを用いて 系統的な実験を行うことができた.その成果の一 部は既に佐々木が本誌に寄稿しているが<sup>7)</sup>,以下 では,先の理論的考察を実証するという観点から, 新しいデータも含めてあらためて実験結果を整理 して紹介する.これも詳細は文献 6)を参照して いただきたい.

BESSY での実験<sup>5)</sup> は2台のアンジュレータを 用いて、1台のアンジュレータからは渦ではない と思われる1次光、もう1台からは渦であると 思われる2次光を同じ波長で出し、それを分光器 を通して帯域を制限することで波束を干渉させ、 その干渉パターンが特徴的な渦巻き模様にな る<sup>28)</sup> ことを示したものである. 同様な手法で UVSOR-III で行った実験の配置を図4(上)に、 またその結果を図5にまとめる. BESSY での実 験ではアンジュレータの1次光と2次光の干渉 を観測したが、我々の場合は、これに加えて1次 光と3次光の干渉まで観測することに成功し、理 論の示す通り、高調波の次数が上がるにつれ渦の 次数も上がることが初めて実証できた.

なおこの干渉を利用する手法は巧妙であるが, 厳密に言えば,2つのアンジュレータ放射間の位 相差を見ているに過ぎない.我々はダブルスリッ トを用いた回折実験<sup>29)</sup>によって1台のアンジュ レータからの光だけを用いて,波面が螺旋状であ ることを実証することを試みた.実験配置を図4 (下)に,またその結果を図6に示す.アンジュレー タ1次光では通常のストライプ状の干渉パターン



図4 円偏光アンジュレータからの光渦放射検証実験<sup>60</sup>. 干渉法(上)と回折法(下).



図5 2台のアンジュレータ光の干渉パターン<sup>6)</sup>.(上段)観測結果,(中段)観測結果と解析計算(赤点線),(下段)SRW<sup>30)</sup>によるシミュレーション. 左から右へ,左回り偏光で3次光と1次光,2次光と1次光,右回り偏光で2次光と1次光,3次光と1次光の干渉.実験波長は355 nm.



図6 ダブルスリットによる回折模様<sup>6)</sup>.(最上段)原 理の模式図,(上段)観測結果,(中段)観測結果 と解析計算(赤点線),(下段)SRW<sup>30)</sup>によるシ ミュレーション.左から右へ,左円偏光1次光, 左円偏光2次光,右円偏光2次光.実験波長は 355 nm.

が得られたのに対し,2次光ではストライプに歪 みが生じている.この歪みは光軸,すなわち位相 特異点が2つのスリットの間にあるときにのみ観 測された.この歪みは波面が螺旋状である場合に 予想される結果とよく一致し,アンジュレータ1 次光は通常光であるが2次光は光渦であることが 明確に示すことができた.

なお, 図 5, 6 に示すような明確な干渉パター ンが観測できるのは UVSOR-III の電子ビームが 紫外線領域で回折限界であることが重要である点 を指摘しておきたい<sup>31)</sup>.

## 5. まとめと展望

円軌道を描く電子からの放射は螺旋状の波面を 持ちスピンとは別な角運動量を運ぶことを古典電 磁気学を用いて示した.円偏光アンジュレータの 中で螺旋軌道を描いて運動する高エネルギー電子 からの放射が螺旋状の波面を有することを実証し た.

放射光の技術で光渦が生成できることは,これ まで可視光領域を中心に行われてきた光渦に関す る研究が真空紫外線やX線の領域へ展開可能と なったことを示している.このことは加速器を用 いた光発生技術に新しい飛躍をもたらす可能性が ある.加速器技術的に興味深いのは,このような 空間構造を有する光の特質を100%活用するには 回折限界光源が必要となる可能性がある点であ り,X線渦の有効な利用法が見つかれば回折限界 放射光源の建設推進への動機の一つとなる可能性 がある.

なお、加速器を用いた光渦発生に関しては、ラ イナックと外部レーザーを用いた螺旋状マイクロ バンチングによる手法も実証されている<sup>32)</sup>.円 偏光アンジュレータに大強度レーザーを打ち込み 電子ビームと相互作用させると入射レーザーの2 倍波の波長で螺旋状の密度変調が生じ、時間的に コヒーレントな光渦が放射されることが実証され ている。光発生技術として大変に興味深い研究成 果であるが、これは本稿で述べた円軌道放射に基 づく過程ではない.このことを説明するのに、ま ず,我々がかつてUVSOR-IIにおいて行った,一 様磁場中を運動する電子ビームから単色光を放射 させた実験<sup>33)</sup>について手短に述べる.この実験 では振幅変調のかかったレーザーパルスと電子バ ンチを相互作用させ、テラヘルツの波長程度の周 期でバンチ中に周期的な密度変調を形成した. こ のような電子バンチが偏向電磁石中を通過すると テラヘルツ領域で単色光を放出する. 個々の電子 は広帯域の白色光を放出しているが、バンチ中の 密度変調により、ある特定の波長成分だけが強め 合うように干渉した結果である. 螺旋状マイクロ バンチングによる光渦放射もこれと同様に理解で きる. 個々の電子は通常光を放射しているが、螺 旋状の波面を有する成分だけが強め合うように干 渉した結果,光渦が放射されるのである.

加速器を用いた光源技術という観点で,興味深 い展開は,逆コンプトン散乱による渦ガンマ線の 生成である.これまで,渦レーザー光を逆コンプ トン散乱することで渦ガンマ線ができるとする理 論的な提案がなされている<sup>34)</sup>.しかし,円軌道 放射に関する我々の研究はこれとは別な過程の存 在を浮かび上がらせた.それは円偏光レーザーを 非線形コンプトン散乱する手法である<sup>35)</sup>.円偏 光の場の中で電子は円運動する.入射光の強度が 強いと円運動の速度は相対論的になり,高調波が 発生する.これが非線形コンプトン散乱であり, この高調波は光渦であるはずである.

この円偏光非線形コンプトン散乱が光渦を生む 過程を量子論的に眺めてみると興味深い. 1次の 非線形過程を考えると、これは1個の光子が入っ てきて1個の光子が出ていく過程である.入射光 子1個当たりのエネルギーはhωであり合計で ιhωのエネルギーが入ってくる. これに対し, 出 ていく光子のエネルギーは Μωであり, エネル ギー保存則は成り立っている. それでは角運動量 保存則はどうか. 円偏光であるので入射光子は1 個当たりれのスピン角運動量を運び、合計でル の角運動量が入ってくる. 出ていく光子はスピン 角運動量としてれを運ぶだろう、それでは残りの (*l*-1) ħ の角運動量は何処へ行ったか. 我々の古 典電磁気学的考察は、散乱光子が残りを軌道角運 動量として運び去ることを示しており、この場合、 確かに角運動量保存則が成り立つのである<sup>14)</sup>.

円軌道放射が光渦を生み出す.このことは加速 器を用いた光発生技術として興味深いことは言う までもないが,筆者はもっと幅広い分野,特に自 然科学にインパクトを与えないだろうか,という 点に強い興味を感じている.加速器中の高エネル ギーの電子が引き起こす現象は宇宙の様々な場所 でも起きるはずである.例えば,磁場を帯びた天 体の磁気圏を運動する高エネルギーの電子はロー レンツ力を受けて円運動・螺旋運動をしながら 様々な波長域で渦電磁波を放出しているのではな いか.

天文学の分野でも宇宙における光渦に関してい くつかレビューが出ている<sup>36,37)</sup>. これらを読む と,回転するブラックホールの周辺の重力場の作 用により通常光が光渦に変わるとする説<sup>38)</sup> など ごく限られた例外を除くと,自然現象で光渦のよ うな奇妙な光が放出されることはないだろう,と いうのが常識となっていることがよくわかる. そ のような光が観測されたらそれは宇宙人が光通信 をしている可能性がある,とする考えまで示され ているのである<sup>36)</sup>.

我々が一連の研究で明らかにしたように,円軌 道放射という極めて一般的な放射現象で光渦が生 み出されるとなると,光渦は自然界に普遍的に存 在するはずである.そのような光がどのような役 割を担っているのか,また,どのような情報を運 んできてくれるのか,これまで自然科学者がほと んど足を踏み入れていない研究領域が存在してい

— 111 — J. Particle Accelerator Society of Japan, Vol. 14, No. 3, 2017 9

るのかもしれない.

最後になるが、本稿は参考文献 6)、14)、35) の共著者らとの共同研究の成果に基づくものであ る. 円偏光アンジュレータ放射に関する実験研 究<sup>6)</sup> については, 佐々木茂美氏(広島大名誉教授) に加え, 宮本篤氏 (現東芝), 保坂将人氏 (名古 屋大),山本尚人氏(現KEK),許斐太郎氏(現 KEK), 藤本將輝氏(分子研)らの貢献が大であっ た. また,円軌道放射に関する理論研究<sup>14)</sup>に関 しては,川口秀樹氏 (室蘭工大),大見和史氏 (KEK), 土屋公央氏 (KEK) らとの議論がとりわ け有益であった. 非線形コンプトン散乱による渦 ガンマ線の生成に関する研究<sup>35)</sup>は平義隆氏(産 総研)が中心となって進めたものである. 誌面の 関係で、具体的に名前を挙げることのできなかっ た方々も含め、この場をお借りしてお礼申し上げ る.

また,これらの研究は科学研究費補助金 (26286081,17H01075),自然科学研究機構分 野融合型共同研究の助成を受けて行われたもので ある.

# 参考文献

- 1) L. Allen, M. W. Beijersbergen, R. J. C. Spreeuw, J. P. Woerdman, Phys. Rev. A. 45, 8185-8189 (1992).
- 2) M. Padgett, et al., Physics Today 57(5), 35 (2004).
- G. Molina-Terriza, J. P. Torres, L. Torner, Nat. Phys. 3, 305-310 (2007).
- S. Sasaki & I. McNulty, Phys. Rev. Lett. 100, 124801 (2008).
- 5) J. Bahrdt, et al., Phys. Rev. Lett. 111, 034801 (2013).
- M. Katoh, M. Fujimoto, N. S. Mirian, T. Konomi, Y. Taira, T. Kaneyasu, M. Hosaka, N. Yamamoto, A. Mochihashi, Y. Takashima, K. Kuroda, A. Miyamoto, K. Miyamoto, S. Sasaki, Sci. Rep. 7, 6130 (2017).
- 7) 佐々木茂美,加速器 11, 4, 221 (2014).
- 8) B. M. Kincaid, J. Appl. Phys. 48, 2684 (1977).
- 9) O. Heaviside, Nature 69, 293 (1904).
- 10) L. D. Landau & E. M. Lifshitz, The classical theory of fields. (4th Rev. English Ed.) Elsevier Ltd. (1975).
- J. D. Jackson, Classical Electrodynamics. (3rd ed.) John Wiley & Sons, Inc. (1999).
- 12) J. Schwinger, Phys. Rev. 75, 1912-1925 (1949).
- 13) T. Takakura, Solar Phys. 1, 304-353 (1967).
- M. Katoh, M. Fujimoto, H. Kawaguchi, K. Tsuchiya,K. Ohmi, T. Kaneyasu, Y. Taira, M. Hosaka, A.

Mochihashi, Y. Takashima, Phys. Rev. Lett. 118, 094801 (2017).

- 15) N. R. Heckenberg, R. McDuff, C. P. Smith, A. G. White, Opt. Lett. 17, 221-223 (1992).
- M. W. Beijersbergen, R.P.C. Coerwinkel, M. Kristensen, J. P. Woerdman, Opt. Comm. 112, 321-327 (1994).
- 17) H. He, et al., Phys. Rev. Lett. 75, 826 (1995).
- 18) A. Ambrosio, et al., Nat. Comm. 3, 989 (2012).
- 19) T. Omatsu, et al., Opt. Exp. 18 (17), 17967 (2010).
- 20) T. A. Klar, E. Engel, S. W. Hell, Phys. Rev. E. 64, 066613 (2001).
- J. Leach, M. J. Padgett, S. M. Barnett, S. Franke-Arnold, J. Courtial, Phys. Rev. Lett. 88, 257901 (2002).
- 22) A. Mair, A. Vaziri, G. Weihs, A. Zeilinger, Nature 412, 313 (2001).
- 23) A. E. Willner, IEEE Spectrum (2016). http:// spectrum.ieee.org/telecom/wireless/twisted-lightcould-dramatically-boost-data-rates
- 24) C. T. Schmiegelow, et al., Nat. Comm. 7, 12998 (2016).
- 25) W. Brullot, M. K. Vanbel, T. Swusten, T. Verbiest, Sci. Adv. 2, e1501349 (2016).
- 26) T. Kaneyasu, Y. Hikosaka, M. Fujimoto, T. Konomi, M. Katoh, H. Iwayama, E. Shigemasa, Phys. Rev. A 95, 023413 (2017).
- 27) S. M. Barnett & L. Allen, Opt. Comm. 110, 670-678 (1994).
- 28) J. Vickers, et al., J. Opt. Soc. Am. A 823, 25, 3, 823-827 (2008).
- 29) H. I. Sztul & R. R. Alfano, Opt. Lett. 31, 999-1001 (2006).
- O. Chubar, Nucl. Instr. Meth. Phys. Res. A 435, 495-508 (1999).
- T. Kaneyasu, Y. Hikosaka, M. Fujimoto, H. Iwayama, M. Hosaka, E. Shigemasa, M. Katoh, J. Synchrotron Rad. 24, 934-938 (2017).
- 32) E. Hemsing, et al., Nat. Phys. 9, 549-553 (2013).
- 33) S. Bielawski, C. Evain, T. Hara, M. Hosaka, M. Katoh, S. Kimura, A. Mochihashi, M. Shimada, C. Szwaj, T. Takahashi, Y. Takashima, Nat. Phys. 4, 390-393 (2008).
- 34) U. D. Jentschura, V. G. Serbo, Phys. Rev. Lett. 106, 013001 (2011).
- 35) Y. Taira, T. Hayakawa, M. Katoh, Sci. Rep. 7, 5018 (2017).
- 36) M. Harwit, Astrophys. J. 597, 1266-1270 (2003).
- 37) N. M. Elias II, Astron. & Astrophys. 492, 883-922 (2008).
- 38) F. Tamburini, B. Thidé, G. Molina-Terriza, G. Anzolin, Nat. Phys. 7, 195-197 (2011).