# 電子光子衝突における励起 Majorana ニュートリノ

伊藤郁夫\*

Composite Majorana Neutrino in  $e\gamma$  Collision

Iku Ito\*

#### Abstract

The lepton number violating/conserving process  $e^-\gamma \to \overline{\nu}/\nu W$  is discussed in a composite model where excited Majorana neutrinos are exchanged. The differential cross section is calculated for the polarized initial electron beam. If the polarization of the initial electrons is right-handed,  $\overline{\nu}$  and  $\nu$  in the final state cannot be discriminated and hence we cannot infer whether excited neutrino is a Majorana type or not. If the polarization of the initial electrons is left-handed, on the other hand, the process is contaminated with those by standard model process. While the cross section is the sum of those of two processes if the final state is  $\overline{\nu}W$ , the interference term between standard model process is significant if the final state is  $\nu W$ .

**Keywords**: lepton number violation, Majorana neutrino, electron photon collider, composite model

(Received March 26, 2007)

## 1 Introduction

ニュートリノはその質量が非常に小さいという点で、他の フェルミオンと大きく異なっている。標準模型においては厳 密に質量0の粒子として扱われるが、近年、0ではない質量を 持つ粒子であることが実験で検証され [1],標準模型は修正を 余儀なくされている。しかし、標準模型を越える模型は、単に ニュートリノに質量を与えるだけでなく、質量がきわめて小 さい理由も同時に示すものでなければならない。ニュートリ ノは Dirac 質量項と同時に、Majorana 質量項を持つことが 可能である。後者は、Dirac 質量項を与える  $SU_L(2) \otimes U_Y(1)$ 対称性の破れよりも大きなエネルギースケールでのダイナミ クスによるものとすれば、いわゆるシーソー機構 [2] によっ て、ニュートリノ質量が非常に小さくなることを説明できる。

フェルミオンが自分自身の荷電共役と等しいとき、Majorana 粒子と呼ばれる。ニュートリノは QED 電荷が 0 であ るため、理論的には Majorana 粒子であることが許される。 ニュートリノが Majorana 粒子であれば、レプトン数が保存 しない過程が可能となる。たとえば、原子核のニュートリノ 放出を伴わない二重ベータ崩壊(( $\beta\beta$ )<sub>0</sub>, と記す) と呼ばれ る現象を引き起こす。しかし、そのような ( $\beta\beta$ )<sub>0</sub>, は現在ま でのところ観測されておらず、半減期の上限が与えられてい

\*成蹊大学理工学部共通基礎教授 (ito@st.seikei.ac.jp)

るのみである [3]。

高エネルギー加速器実験においても、たとえば電子陽電 子衝突において、Majorana 粒子を交換することによって、  $e^-e^- \rightarrow W^-W^-$ のようなレプトン数非保存の過程が観測さ れる可能性がある。Kinyua らは、この過程への Majorana ニュートリノの寄与を検討した [4]。それによれば、交換す る majorana ニュートリノが励起ニュートリノであれば、磁 気型結合のために ( $\beta\beta$ )<sub>0</sub> $\nu$ の制限はゆるく、散乱断面積は励 起ニュートリノの質量と結合定数のパラメータによっては、 観測可能な程度の大きさになる。建設計画が進められている 将来の電子陽電子衝突型加速器実験 [5] において、このよう な事象が観測されれば、それは直ちに Majorana ニュートリ ノの証拠となる。

この論文では、励起ニュートリノが radiative coupling を 通じて電子光子衝突過程の散乱断面積に対する寄与を検討す る。電子電子衝突型加速器は、一方の電子ビームがレーザー 光と後方散乱することによって得られる高エネルギー光子 ビームを使うと、電子光子衝突型加速器としても利用できる [6]。この衝突では、超対称性粒子の探索や励起電子の探索 などでバックグラウンドの少ないシグナルが得られることが 期待されている [7,8]。光子は後方散乱で得られるため、重 心系でのエネルギーは電子電子衝突の場合に比べて 90%程 度であり、新粒子探索においても電子電子衝突の場合と遜色 ない。

このようなオプションでの  $e^-\gamma \rightarrow \overline{\nu}W$  過程は, 励起 Majorana ニュートリノが存在すれば,  $e^-e^- \rightarrow W^-W^-$  過程 と比べて始状態のエネルギーは 90%程度になるものの, 終 状態の位相空間が大きくなるため, それだけ大きなシグナル が期待できる。

なお,終状態に励起ニュートリノを生成する過程を直接観 測する提案もされているが [9],そのときは,励起ニュート リノの質量は √s の値によって制限される。これに対して, 励起ニュートリノを交換する過程は √s による運動学的制限 は受けない。

電子光子衝突で励起ニュートリノが Majorana であったと しても、終状態は $\overline{\nu}W$  だけでなく $\nu W$  の場合がある。励起 Majorana をu チャネルで交換する過程の、終状態が $\nu W$  と  $\overline{\nu}W$  の振幅をそれぞれ  $\mathcal{M}_{maj}(\nu W), \mathcal{M}_{maj}(\overline{\nu}W)$  としよう。 さらに、終状態が $\nu W$  であるような事象は標準模型の過程 でも起きる。この振幅を $\mathcal{M}_{std}(\nu W)$  と書くことにする。す ると、二つの終状態に対応する過程の振幅はそれぞれ

$$e^- \gamma \to \nu W : \mathcal{M}_{std}(\nu W) + \mathcal{M}_{maj}(\nu W)$$
  
 $e^- \gamma \to \overline{\nu} W : \mathcal{M}_{maj}(\overline{\nu} W)$ 

となる。こうした加速器実験では、 $\nu \ge \overline{\nu}$  は直接観測で きないので、二つの終状態はそのままでは区別ができな い。つまり、これら二つの過程が同時に観測される。あ とで述べるように、実際にはカイラリティの制限のため、  $\mathcal{M}_{maj}(\nu W)$ か $\mathcal{M}_{maj}(\overline{\nu}W)$ のどちらか一方は0である。か りに、 $\mathcal{M}_{maj}(\overline{\nu}W) = 0$ であれば、観測される断面積は

$$d\sigma \propto |\mathcal{M}_{std}(\nu W) + \mathcal{M}_{maj}(\nu W)|^2$$

のように、振幅で標準模型との和となる。これに対し、 $\mathcal{M}_{maj}(\nu W) = 0$ であれば、観測される断面積は

 $d\sigma \propto \left|\mathcal{M}_{std}(\nu W)\right|^2 + \left|\mathcal{M}_{maj}(\overline{\nu}W)\right|^2$ 

のように振幅の2乗の和となる。

電子光子衝突では始状態の電子および光子の偏極を制御 することが可能である。とくに電子の偏極を右巻に指定すれ ば,標準模型の過程はおきない。したがって,この場合には 観測される断面積は

$$d\sigma \propto |\mathcal{M}_{maj}(\nu W)|^2$$

あるいは

$$d\sigma \propto |\mathcal{M}_{maj}(\overline{\nu}W)|^2$$

となる。

第2章では、励起 Majorana ニュートリノと電子ならび ν ないし ν との相互作用を規定する模型ラグランジアンを述 べる。第3章では、この模型ラグランジアンにもとづいた散 乱断面積の計算結果を示す。励起ニュートリノの質量に応じ て、シグナルがどのように見えるか、バックグラウンドとの 区別、などについて議論する。

## 2 励起 Majorana ニュートリノ

### 2.1 Majorana ニュートリノ

フェルミオン場 $\psi$ の荷電共役場 $\psi$ <sup>c</sup>を次のように定義する:

$$\psi^c \equiv \mathcal{C}\overline{\psi}^T = \mathcal{C}(\psi^\dagger \gamma_0)^T \tag{1}$$

ただし、Cは荷電共役のユニタリー演算子で、Dirac の $\gamma$ 行 列 と

$$C\gamma^{T}_{\mu}C^{\dagger} = -\gamma_{\mu}$$

$$C(\sigma^{\mu\nu})^{T}C^{\dagger} = -\sigma^{\mu\nu}$$

$$C\gamma^{T}_{5}C^{\dagger} = \gamma_{5}$$
(2)

の関係がある。荷電共役場 $\psi^c$ の $\gamma_0$ 共役は

$$\overline{\psi^c} = \left(\mathcal{C}\gamma_0^T(\psi^{\dagger})^T\right)^{\dagger}\gamma_0 = \psi^T\gamma_0^T\mathcal{C}^{\dagger}\gamma_0 = -\psi^T\mathcal{C}^{\dagger} \quad (3)$$

ここで,式(2)から得られる  $C\gamma_0^T C^{\dagger} = -\gamma_0$ および, $\gamma_0 = \gamma_0^{\dagger}$ であることを使った。式(1)からわかるように,荷電共役場  $\psi^c$ はもとのフェルミオン  $\psi$  と U(1)電荷が互いに反対符号 になる。このため,U(1)電荷が 0 でないフェルミオンとそ の荷電共役場が同じ粒子を表すことはない。しかし,電荷が 0 であれば,同じ粒子になる可能性がある。そのような粒子 のことを Majorana 粒子という。ニュートリノは  $U(1)_{em}$ 電 荷が 0 であるから, Majorana 粒子の可能性がある。そのよ うなニュートリノのことを Majorana ニュートリノという:

$$\nu = \nu^c = \mathcal{C}\overline{\nu}^T \tag{4}$$

あとで必要になる関係式を一つ導いておく。ν が Majorana であれば

$$\langle 0|T\left\{\overline{\nu}^{T}(x)\overline{\nu}(y)\right\}|0\rangle = \mathcal{C}^{\dagger}\langle 0|T\left\{\nu(x)\overline{\nu}(y)\right\}|0\rangle$$
$$= \mathcal{C}^{\dagger}S_{F}(x-y)$$
(5)

ここで, S<sub>F</sub> はフェルミオンのプロパゲーターを表す。

#### 2.2 模型ラグランジアン

励起ニュートリノ場を $\nu^*$ で表す。これと電子および軽い ニュートリノとのゲージ相互作用の Lagrangian を次の形に 書こう [10]:

$$\mathcal{L} = \frac{\lambda e}{2m_{\nu^*}} \overline{\nu^*}(x) \sigma^{\mu\nu} \left(\eta_L \Gamma_L + \eta_R \Gamma_R\right) \nu(x) F_{\mu\nu}(x) + \frac{\lambda' g}{2m_{\nu^*}} \overline{\nu^*}(x) \sigma^{\mu\nu} \left(\eta'_L \Gamma_L + \eta'_R \Gamma_R\right) e(x) W^{\dagger}_{\mu\nu}(x) + h.c.$$
(6)

ここで, e, g は弱電磁相互作用の結合定数,  $m_{\nu^*}$  は励起ニ ュートリノの質量,  $F_{\mu\nu}, W_{\mu\nu}$  は光子と W ボゾン場を表す。

-84-

 $\Gamma_{L(R)} \equiv (1 \mp \gamma^5)/2$ はカイラリティへの射影演算子を表す。 また、 $\lambda, \lambda'$ および $\eta_{L(R)}, \eta'_{L(R)}$ はいずれも dimensionless の 定数である。励起ニュートリノが励起電子と SU(2) 二重項 を組む模型においては  $\eta_L = \eta'_L, \eta_R = \eta'_R$  である。その場 合には、Particle Data Group と同じ notation になる。こ こでは励起電子の質量が大きいとして、その寄与は考えな いことにする。 $\eta_L(R) \ge \eta'_{L(R)} \ge c$ 独立にとっておく。た だし、max( $|\eta_L|, |\eta_R|$ ) = max( $|\eta'_L|, |\eta'_R|$ ) = 1 のように正 規化し、またカイラリティ条件  $\eta_L\eta_R = \eta'_L \eta'_R = 0$  を満た すものとする。とくに  $\eta_L = \eta'_L = 1, \eta_R = \eta'_R = 0$  のと きは Cabibbo, Maiani, Srivastava [11] および、Hagiwara, Komamiya, Zeppenfeld [12] の相互作用に帰着する:

 $\mathcal{L} = \frac{1}{2\Lambda} \overline{L^*} \sigma^{\mu\nu} \left( g f \frac{\tau^a}{2} W^a_{\mu\nu} + g' f' Y B_{\mu\nu} \right) \Gamma_L L + h.c.$ (7)  $\hbar \tau \tilde{\tau} \cup$ 

$$\frac{\lambda}{2m_{\nu^*}} = \frac{1}{4\Lambda}(f - f'), \quad \frac{\lambda'}{2m_{\nu^*}} = \frac{\sqrt{2}f}{4\Lambda}$$

とおいた。

Takasugi は、この相互作用にもとづき、<sup>76</sup>Ge の  $(\beta\beta)_{0\nu}$ の寿命を計算した [13]。そして実験値の上限からパラメー タ  $x = (m_{\nu^*}/M_W)^2$  についてたとえば、励起電子の質量が 500 GeV のとき  $\lambda/x < 4 \,\mathrm{TeV}^{-1}$  というような制限を得て いる。

## 3 電子光子衝突と励起ニュートリノ

#### 3.1 不変振幅

S 演算子のうち,始状態が  $e\gamma$ (それぞれの運動量  $p_1, k_1$ ), 終状態が  $\overline{\nu}W$ (同じく  $p_2, k_2$ )の行列要素をとったときに残る のは

$$S = \frac{(-i)^2 e g \lambda \lambda'}{4m_{\nu^*}^2} T \left\{ \int dx^4 dy^4 \times \left( \overline{\nu^*}(x) \sigma^{\mu\nu}(\eta_L \Gamma_L + \eta_R \Gamma_R) \nu(x) F_{\mu\nu}(x) \right) \times \left( \overline{\nu^*}(y) \sigma^{\rho\tau}(\eta'_L \Gamma_L + \eta'_R \Gamma_R) e(y) W^{\dagger}_{\rho\tau}(y) \right) \right\}$$
(8)

行列要素のうち, lepton にかかわる部分を取り出すと

$$\langle \bar{\nu}(\boldsymbol{p}_{2}) | T \left\{ \overline{\nu^{*}}(x) \sigma^{\mu\nu} (\eta_{L}\Gamma_{L} + \eta_{R}\Gamma_{R})\nu(x) \\ \times \overline{\nu^{*}}(y) \sigma^{\rho\tau} (\eta_{L}^{\prime}\Gamma_{L} + \eta_{R}^{\prime}\Gamma_{R})e(y) \right\} | e(\boldsymbol{p}_{1}) \rangle$$
$$= \langle \bar{\nu}(\boldsymbol{p}_{2}) | T \left\{ \nu^{T}(x) (\sigma^{\mu\nu})^{T} (\eta_{L}\Gamma_{L} + \eta_{R}\Gamma_{R})^{T} \overline{\nu^{*}}^{T}(x) \\ \times \overline{\nu^{*}}(y) \sigma^{\rho\tau} (\eta_{L}^{\prime}\Gamma_{L} + \eta_{R}^{\prime}\Gamma_{R})e(y) \right\} | e(\boldsymbol{p}_{1}) \rangle$$
(9)  
ここで  $\nu^{*}$  が Majorana であれば、式 (5) から

$$\langle 0|T\left\{\overline{\nu^{*}}^{T}(x)\overline{\nu^{*}}(y)\right\}|0\rangle = \langle 0|T\left\{\mathcal{C}^{\dagger}\nu^{*}(x)\overline{\nu^{*}}(y)\right\}|0\rangle$$
$$= \mathcal{C}^{\dagger}S_{F}(x-y)$$
(10)

また,式(9)のT積内で最初の3項の積は

$$\nu^{T} (\sigma^{\mu\nu})^{T} (\eta_{L}\Gamma_{L} + \eta_{R}\Gamma_{R})^{T}$$
  
=  $\nu^{T} \mathcal{C}^{\dagger} \cdot \mathcal{C} (\sigma^{\mu\nu})^{T} \mathcal{C}^{\dagger} \cdot \mathcal{C} (\eta_{L}\Gamma_{L} + \eta_{R}\Gamma_{R})^{T} \mathcal{C}^{\dagger} \cdot \mathcal{C}$   
=  $(-\overline{\nu^{c}}) \cdot (-\sigma^{\mu\nu}) \cdot (\eta_{L}\Gamma_{L} + \eta_{R}\Gamma_{R}) \cdot \mathcal{C}$ 

と書けるので

$$\int \frac{d^4 p}{(2\pi)^4} \frac{i e^{-i p(x-y)}}{p^2 - m_{\nu^*}^2} \times \langle \bar{\nu}(\boldsymbol{p}_2) | T \bigg\{ \overline{\nu^c}(x) \sigma^{\mu\nu} (\eta_L \Gamma_L + \eta_R \Gamma_R) (\not p + m_{\nu^*}) \\ \times \sigma^{\rho\tau} (\eta'_L \Gamma_L + \eta'_R \Gamma_R) e(y) \bigg\} | e(\boldsymbol{p}_1) \rangle$$
(11)

 $\overline{\nu^{c}}(x) \ge e(y)$  ではさまれた部分を  $\Gamma^{\mu\nu\rho\tau}$  とおく。

$$\Gamma_{L(R)}(\not p + m_{\nu^*})\Gamma_{L(R)} = m_{\nu^*}\Gamma_{L(R)}$$
  
$$\Gamma_{L(R)}(\not p + m_{\nu^*})\Gamma_{R(L)} = \not p\Gamma_{R(L)}$$
(12)

となることを使うと

$$\Gamma^{\mu\nu\rho\tau} = \sigma^{\mu\nu} \left\{ m_{\nu^*} (\eta_L \eta'_L \Gamma_L + \eta_R \eta'_R \Gamma_R) + \not p (\eta_L \eta'_R \Gamma_R + \eta_R \eta'_L \Gamma_L) \right\} \sigma^{\rho\tau} \quad (13)$$

したがって  $e\gamma \rightarrow \overline{\nu}W$  の散乱振幅は

$$\mathcal{M} = \frac{ieg\lambda\lambda'}{4m_{\nu^*}^2}\overline{v^c}(\boldsymbol{p}_2)\Gamma^{\mu\nu\rho\tau}u(\boldsymbol{p}_1)\frac{k_{1\mu}\epsilon_{1\nu}k_{2\rho}\epsilon_{2\tau}}{(p_1-k_2)^2 - m_{\nu^*}^2} \quad (14)$$

と書ける。なお、CMS-HKZ の模型では  $\Gamma^{\mu\nu\rho\tau} = m_{\nu^*}\sigma^{\mu\nu}\Gamma_L\sigma^{\rho\tau}$ と簡単になる。

これと同じく励起ニュートリノを交換して,終状態が *w* でなく *w* の過程が可能である。Majorana がこの過程に寄 与する相互作用項は同様にして求められて

$$\mathcal{M} = \frac{ieg\lambda\lambda'}{4m_{\nu^*}^2}\bar{u}(\boldsymbol{p}_2)\Sigma^{\mu\nu\rho\tau}u(\boldsymbol{p}_1)\frac{k_{1\mu}\epsilon_{1\nu}k_{2\rho}\epsilon_{2\tau}}{(p_1 - k_2)^2 - m^{*2}}$$
(15)

ただし

$$\Sigma^{\mu\nu\rho\tau} = \sigma^{\mu\nu} \left\{ m_{\nu^*} (\eta_R^* \eta_L' \Gamma_L + \eta_L^* \eta_R' \Gamma_R) + p(\eta_R^* \eta_R' \Gamma_R + \eta_L^* \eta_L' \Gamma_L) \right\} \sigma^{\rho\tau} \quad (16)$$

 $\overline{\nu}W$ モードの振幅と比べると、 $\eta_L \leftrightarrow \eta_R^*$ であることがわかる。この場合も、CMS-HKZ 模型では $\Sigma^{\mu\nu\rho\tau} = \sigma^{\mu\nu} p \Gamma_L \sigma^{\rho\tau}$ と簡単になる。

### 3.2 偏極散乱断面積

前節で求めた振幅から断面積を計算する。まず、 $e^-\gamma \rightarrow \bar{\nu}W$ の過程について、始状態の光子の Stokes パラメータを

 $\xi_2 = 1 とし、電子の偏極を右巻き (e_R)、または左巻き (e_L)$ として計算した結果は次のようになる:

$$\frac{d\sigma}{dt}(e_R) = \frac{\lambda^2 \lambda'^2 (eg)^2}{8\pi m_{\nu^*}^4} |\eta_R \eta_R'|^2 f(s, t, u)$$
(17)

$$\frac{d\sigma}{dt}(e_L) = \frac{\lambda^2 \lambda'^2 (eg)^2}{8\pi m_{\nu^*}^4} |\eta_R \eta'_L|^2 g(s, t, u)$$
(18)

ただし

$$f(s,t,u) = -\frac{um_{\nu^*}^2}{2s^2} \frac{M_W^2 s + 2tu}{(u - m_{\nu^*}^2)^2}$$
(19)

$$g(s,t,u) = -\frac{u^2}{s^2} \frac{su + (s - M_W^2)(u - M_W^2)}{(u - m_{\nu^*}^2)^2}$$
(20)

s,t,uは Mandelstam 変数で、電子およびニュートリノの質量が無視できるエネルギー領域で $s+t+u = M_W^2$ の関係がある。

次に,  $e\gamma \rightarrow \nu W$ の過程について,電子の偏極が右巻きと 左巻きとで断面積はそれぞれ

$$\frac{d\sigma}{dt}(e_R) = \frac{\lambda^2 \lambda'^2 (eg)^2}{8\pi m_{\nu^*}^4} |\eta_L \eta'_R|^2 f(s, t, u)$$
(21)

$$\frac{d\sigma}{dt}(e_L) = \frac{\lambda^2 \lambda'^2(eg)^2}{8\pi m_{\nu^*}^4} |\eta_L \eta'_L|^2 g(s,t,u) 
- \frac{(eg)^2}{8\pi s^3} \frac{u(u-M_W^2)^2}{(t-M_W^2)^2} 
- \frac{\sqrt{2}\lambda\lambda'(eg)^2}{2\pi s^2 m_{\nu^*}^2} (\eta_L^* \eta'_L + \eta_L \eta'_L^*) \frac{u^2(u-M_W^2)}{(u-m_{\nu^*}^2)(t-M_W^2)}$$
(22)

と書ける。ここで、電子が左巻きのときには、標準模型による 過程からの寄与があり、振幅は標準模型の寄与と励起ニュー トリノの寄与の和となる。(22)では右辺の第二項が標準模型 による過程の断面積、第三項は標準模型の過程と $\nu^*$ 経由の 過程の干渉項にあたる。

カイラリティ保存から  $\eta_L \eta_R = \eta'_L \eta'_R = 0$ なので,励起 ニュートリノのシグナルは、始状態の電子の偏極が右巻きか 左巻きのいずれか、そして終状態が  $\nu W$ か  $\overline{\nu}W$  のいずれか のチャンネルでしか観測されない。

まず,  $|\eta'_R| = 1$ であれば,電子の偏極を右巻きにして衝突し たとき,励起ニュートリノ経由の事象が観測される。 $|\eta_R| = 1$ であれば終状態は $\overline{\nu}W$ ,  $|\eta_L| = 1$ であれば $\nu W$  となる。標 準模型では $e_R \gamma \rightarrow \nu W$ の断面積は0なので,いずれの場合 にもバックグラウンドはない。しかし,終状態の $\nu \ge \overline{\nu}$ は 観測によって区別できないので, $|\eta_R| = 1$ なのか,それとも  $|\eta_L| = 1$ なのか,したがって,励起ニュートリノが Majorana かどうかはこれだけでは判断できない。

一方,  $|\eta'_L| = 1$ であれば,電子の偏極を左巻きにして衝突 したとき,励起ニュートリノ経由の事象が観測される。このと きは、いずれの終状態でも必ず標準模型による過程  $e\gamma \rightarrow \nu W$ がバックグラウンドとなる。 $|\eta_L| = 1$ であれば、 $\nu^*$ による終 状態が  $\nu W$  であるから、これは標準模型による  $e\gamma \rightarrow \nu W$ の 過程と可干渉であり、(22)のように、二つの過程の振幅の和 をとったものが断面積に寄与する。これに対して、 $|\eta_R| = 1$  のときには終状態は *wW* なので,この場合は標準模型による過程とは干渉しない。したがって,全体の断面積は標準模型による過程の断面積 ((22)の第二項)と (18)の和となって 観測される。

以上をまとめると、断面積が干渉の特徴を示せば終状態 は $\nu$ W であるが、標準模型との和として観測されるときに は終状態は $\overline{\nu}$ W の事象であり、そのときの励起ニュートリ ノは Majorana ということになる。二つの場合で、実際ど のくらいの差があるのか定量的に示す。図1と2は、いず れも始状態の電子の偏極を左巻きとし、 $|\eta_L| = 1$ の場合と  $|\eta_R| = 1$ の場合について、重心系でのWの角度分布を標 準模型過程との比をとって表したものである。計算は $\sqrt{s} =$ 1 TeV、 $\lambda = \lambda' = 1$ として行った。また励起ニュートリノ の質量は図1では $m_{\nu^*} = 272 \text{ GeV}(\sqrt{x} = 3.4)$ 、図2では  $m_{\nu^*} = 500 \text{ GeV}$ とした。 $|\eta_R| = 1$ の場合は $\eta_R$ の位相には よらないが、 $|\eta_L| = 1$ の場合は $\eta_L$ の位相に応じて干渉項の 大きさが変わるので、図には $\eta_L = \pm 1$ の場合を示した。



図 1:  $e\gamma \rightarrow \nu(\overline{\nu})W$  での W の角度分布。 $\sqrt{s} = 1$  TeV,  $m_{\nu^*} = 272$  GeV。 $\eta_L = \pm 1$ (dashed line)  $\geq |\eta_R| = 1$ (dotted line)。



図 2:  $e\gamma \rightarrow \nu(\overline{\nu})W$  での W の角度分布。 $\sqrt{s} = 1$  TeV,  $m_{\nu^*} = 500$  GeV。 $\eta_L = \pm 1$ (dashed line)  $\geq |\eta_R| = 1$ (dotted line)。

標準模型過程では角度分布が前方に集中する。これは断面 積が  $1/(t - M_W^2)^2$  に比例するためである。これに比べると、 励起ニュートリノの寄与は、g(s,t,u) が $u^2$  に比例するため、 やはり前方にピークがある。しかし、標準模型過程による分 布と比べれば幅が広く、 $|\eta_R| = 1$  のときは角度が大きくなる につれて標準模型過程との差が著しくなる。

一方,  $|\eta_L| = 1$ のときはその符号によって標準模型との差 は異なる。 $\eta_L = 1$ のときは、 $\theta = 0$ から離れるといったん 比が小さくなり、ほかの2つの場合 ( $\eta_R = 1, \eta'_L = -1$ )と は際立った分布を示すことがわかる。

#### 3.3 全断面積

 $|\eta'_R| = 1$ の場合,始状態の電子の偏極を右巻きとすれば,励起ニュートリノ経由で終状態が  $\overline{\nu}W$ または $\nu W$ が観測される。これらの区別はできないので,これだけのことから励起ニュートリノが Majorana かどうかはわからない。しかし,標準模型では起きない事象であり,バックグラウンドなしに観測できるため,励起ニュートリノのシグナルとなる。実際に全断面積がどのくらいの大きさになるのかを数値で示しておこう。

(17) あるいは (21) を許される運動学的領域にわたって積分すれば

$$\sigma = \frac{\lambda^2 \lambda'^2 (eg)^2}{16\pi M_W^2} |\eta_{L(R)}|^2 F(x, y)$$
(23)

と書ける。ここで, F(x,y) は無次元パラメータ  $x \equiv m_{\nu^*}^2/M_W^2$ と $y \equiv M_W^2/s$ の関数で

$$F(x,y) = \frac{y(1-4x+4xy-6x^2y)}{x} \log \left| \frac{xy}{1-y+xy} \right| + \frac{(1-y)(1-2y+6xy)}{x} - \frac{y^2(1-x)(1-y)}{x(1-y+xy)}$$
(24)

である。 $\sqrt{s} = 1 \text{ TeV}(y = 0.0064)$ としたとき, Fの値は次のようになる:

x	F(x, 0.0064)
5	0.146
10	$5.98\times10^{-2}$
50	$4.71\times10^{-3}$
100	$1.18 \times 10^{-3}$

(23) で

$$\frac{(eg)^2}{16\pi M_W^2} = 0.13 \times 10^{-6} \text{GeV}^{-2} = 51 \,\text{pb}$$

なので、たとえば  $x = 10(m_{\nu^*} = 253 \,\text{GeV}, 以下同じ) の$  $ときの断面積は <math>|\eta_{L(R)}|^2 = 1$  として、 $3.0\lambda^2\lambda'^2$  pb,  $x = 50(566 \,\text{GeV})$ のときは  $0.24\lambda^2\lambda'^2$  pb となる。 $\lambda, \lambda'$ がいず れも 1 程度の大きさとすると、これは電子の偏極を左巻きに したとき標準模型による  $\nu W$  過程の断面積 80 pb に比べれ ば小さいものの, ルミノシティが  $10^{33} \, \mathrm{s^{-1} cm^{-2}}$  程度あれば 検出可能な範囲にあることがわかる。

## 参考文献

- S. Fukuda et al. [Super-Kamiokande Collaboration], *Phys. Rev. Lett.* **81** (1998) 1562; S.N. Ahmed et al. [SNO Collaboration], *Phys. Rev. Lett.* **87** (2001) 071301; K. Eguchi et al. [KamLAND Collaboration], *Phys. Rev. Lett.* **90** (2003) 021802
- [2] M. Gell-Mann, P. Ramond and R. Slansky, in Supergravity, eds. P.van Neuwenhuizen and D.Z. Freedman (North Holland 1979); T. Yanagida, in Proceedings of Workshop on Unified Theory and Baryon Number of the Universe, eds. O. Sawada and A. Sugamoto (KEK, 1979)
- [3] For a recent review, K. Zuber, Acta Phys. Polon.B37 (2006) 1905
- [4] R. Kinyua and E. Takasugi, *Prog. Theor. Phys.* 100 (1998) 607
- [5] ACFA, JHEPC and KEK, KEK Report 2003-7 (2003)
- [6] C. Akerlof, University of Michigan preprint, UM-81-59 (1981); I.F. Ginzburg, G.L. Kotkin, V.G. Serbo and V.I. Telnov, *Nucl. Instrum. Methods* **205** (1983) 47: I.F. Ginzburg, G.L. Kotkin, S.L. Panfil, V.G. Serbo and V.I. Telnov, *Nucl. Instrum. Methods* **219** (1984) 5
- [7] I. Watanabe et al., KEK Report 97-17 (1997)
- [8] T. Kon, I. Ito and Y. Chikashige, *Phys. Lett.* B287 (1992) 277
- [9] J. Peressutti, O.A. Sampayo and J.I. Aranda, *Phys. Rev.* D64 (2001) 073007; S. Bray, J.S. Lee and A. Piaftsis, *Phys. Lett.* B628 (2006) 250
- [10] Particle Data Group, J. Phys. G33 (2006) 1
- [11] N. Cabbibo, L. Maiani and Y. Srivastava, *Phys. Lett.* **139B** (1984) 459
- [12] K. Hagiwara, S. Komamiya and D. Zeppenfeld, Z. Phys. C29 (1985) 115
- [13] E. Takasugi, Prog. Theor. Phys. 98 (1997) 977