## 第7回 高エネルギー物理 春の学校

## ニュートリノ崩壊光探索実験における STJ検出器較正用光源の開発

筑波大学 D1 浅野千紗



- ニュートリノ寿命は 10<sup>43</sup> 年(SM)→ 10<sup>17</sup> 年(LR対称模型)
- 赤外線は大気中の水分で吸収される



## 宇宙背景ニュートリノ (CvB)

- ビッグバンから約1秒後に自由になり、現在まで存在し続けているニュートリノ
  - ・・・宇宙背景輻射(CMB)の30万年後より古い
- 存在量は数100個/cm<sup>3</sup>で、全宇宙で光子についで多い

### 🔜 🔪 🔤 🔤 🔤 🔤 🔤 🔤 🔤 🔤 🔤 🔤



- ・ 質量50meV、寿命10<sup>14</sup>年のニュートリノ 崩壊光のエネルギー分布は、24meVに カットオフがある
- 赤方偏移の影響で低エネルギー側にテール
   を持つ特徴的な分布
- COBE、AKARIの観測によるニュートリノ 寿命の下限値は10<sup>12</sup> 年

## STJ(Superconducting Tunnel Junction)検出器



#### STJ検出器較正用光源への要求

- 波長 λ = 50~200μm
- パルス時間幅~1µs程度







#### 遠赤外分子レーザーの発振線の例

試料ガス(1種類)

- CO<sub>2</sub>レーザーがアルコールガスを励起し分子の 振動回転準位の遷移によりレーザー発振
- 発振波長 *λ* = 40~700μm
- 発振線は約70本。任意の1本を選択可能

崩壊光子のエネルギーをカバー  $(\lambda = 50 \sim 200 \ \mu m, E_{\gamma} = 5 \sim 25 \ meV)$ 

## 発振波長の測定





強度分布のガウシアンフィッティング





ガウスビームの伝播式;

ビーム半径 
$$W(z) = W_0 \sqrt{1 + \left(\frac{\lambda z}{\pi W_0^2}\right)^2}$$
 でフィッティング

→ ウエスト半径:3.5mm、広がり角:5.2mrad (使用分子CH<sub>3</sub>OD、波長λ = 57.2µm)

## 分子レーザーの連続波のパルス化(回転ミラー)



GaAsショットキーバリアダイオード検出器で測定

回転ミラー方式の光学系

ガウスビームシミュレーター





- 凸面ミラーで一旦広げてから凹面鏡で 収束させることで、光学系を長距離化 させずに、回転ミラーからピンホール までの距離を長くし、スポットサイズ を小さくすることに成功
- ミラー面での反射によるガウスビームの崩れを防ぐため、反射角はできるだけ小さく

回転ミラーを用いた光学系の設計



• ピンホール位置でのスポットサイズ(b)を

小さく (*x*を大きく)

実験での位置(1130mm)



回転ミラーからピンホールまでの距離(a)
 を長く(xを小さく)

回転ミラー方式でのスポットサイズ測定



- ・ ビーム強度分布のガウシアンフィット から $\sigma$ を測定し、4 $\sigma$  = 2.47mmをビーム 直径とする。
- ・ 半値幅は、 $2\sqrt{2ln2}\sigma = 2.35\sigma$
- ピンホールサイズの下限はレーザーの 波長57.2µmから、回折の影響を考慮し 0.1mm以上。
- ピンホールサイズの上限はレーザーが ロスなく入射するよう、スポットサイ ズと等しく。

シミュレーション値<sup>:</sup> 2.9 μs (4σ = 2.05mm、ピンホール径 2.05mm)

パルス幅 =  $\frac{2.35}{4} \times \frac{2.47 \text{ mm} + (0.1 \sim 2.47) \text{ mm}}{1084 \text{ mm} \times \cos 7^{\circ} \times 2 \times 377 \text{ rad/s}} = 1.9 \sim 3.6 \,\mu\text{s}$  [FWHM] (ピンホール径を0.1mm ~スポットサイズ2.47mmとして計算)



チョッパー方式の光学系

ガウスビームシミュレーター





- 凸面ミラーで一旦広げてから凹面鏡で 収束させることで、光学系を長距離化 させずに、スポットサイズを小さくす ることに成功
- ミラー面でのビームの崩れを防ぐため、
   反射角はできるだけ小さく



## チョッパー方式でのスポットサイズ測定



- ・ ビーム強度分布のガウシアンフィット から $\sigma$ を測定し、4 $\sigma$  = 0.41mmをビーム 直径とする。
- ・ 半値幅は、 $2\sqrt{2ln2}\sigma = 2.35\sigma$
- ピンホールサイズの下限はレーザーの 波長57.2µmから、回折の影響を考慮し 0.1mm以上。
- ピンホールサイズの上限はレーザーが ロスなく入射するよう、スポットサイ ズと等しく。

シミュレーション値<sup>:</sup>4.3 μs (4σ = 0.29mm、ピンホール径 0.29mm)

パルス幅 =  $\frac{2.35}{4} \times \frac{(0.1 \sim 0.41)\text{mm} + (0.1 \sim 0.41)\text{mm}}{50\text{mm} \times 2 \times \pi \times 250\text{rps}} = 1.5 \sim 6.1 \ \mu\text{s} [FWHM]$ (チョッパーのスロット幅・ピンホール径を0.1mm ~ビーム直径0.41mmとして計算)

## 遠赤外分子レーザーによるSTJ検出器の応答試験

(波長57.2 $\mu$ m : $E_{\gamma}$  = 21.7meV、 $m_1$ =25.1meV、 $m_2$ =26.6meV、 $m_3$ =56meVに対応)



#### STJ検出器の性能評価実験の配置図

JPS第71回年次大会 21pAM-9 森内さん発表資料より

## STJによる遠赤外レーザー検出

#### I-V特性の変化



チョッパーにより40~200HzでON/OFF

λ = 57.2µmの遠赤外レーザーを 200µm角 Nb/Al – STJに照射

- 照射パワー:4~6nW
- 測定された変化:100nA
   (検出効率:0.3~0.4%)
- 予想される電流変化:2.3~3.5µA (検出効率:10%)

まとめ

- 遠赤外分子レーザーの発信領域はニュートリノ崩壊光の領域をカバーしている
- 波長λ = 57.2µmの発信線のウエスト半径3.5mm、広がり角5.2mrad
- 測定したスポットサイズから計算されるパルス幅は、回転ミラー方式では 1.9~3.6µS、チョッパー方式では1.5~6.1µS

←過去のパルス信号の直接測定実験では5~6µsのパルス信号を測定

• STJ検出器の試作品が遠赤外分子レーザーに対して応答した



- ・ パルス時間幅の直接測定
- STJ検出器の検出効率の改善→ STJ表面での反射防止、アンテナで検波etc…

# Back up

## ニュートリノ質量と崩壊光子のエネルギー

崩壊光子のエネルギー :  

$$E_{\gamma} = \frac{m_3^2 - m_2^2}{2m_3}$$
  
(2体崩壊なので、重心系で $E_{\gamma}$ 一定)

<i>m</i> <sub>1</sub> (meV)	m <sub>2</sub> (meV)	m <sub>3</sub> (meV)	<b>E</b> γ (meV)	<b>λ</b> (μm)
0	8.7	50	24	52
50	51	71	17	73
194	194	200	6.1	204

$$m_3^2 - m_2^2 = 2.43 \times 10^{-3} \text{eV}^2$$
$$m_2^2 - m_1^2 = 7.59 \times 10^{-5} \text{eV}^2$$
$$\Sigma m_\nu < 0.59 \text{eV}$$

ニュートリノの寿命(1)

標準模型  

$$\tau^{-1} = \frac{9\alpha G_F^2}{8192\pi^4} \left(\frac{\Delta m_{32}^2}{m_3}\right)^3 \left(m_3^2 + m_2^2\right) \left(\frac{m_\tau^2}{M_W^2}\right)^2$$

$$\tau = 2.65 \times 10^{43} \text{ years}$$

ref. P.B.Pal and L.Wolfenstein, Phys. Rev.D25, 766-773(1982)

質量二乗差: $\Delta m_{32}^2 = 2.43 \times 10^{-3} \text{ eV}^2$   $\nu_3, \nu_2$ の質量: $m_3 = 50 \text{ meV}, m_2 = 8.7 \text{ meV}$   $\tau$ 粒子の質量: $m_{\tau} = 1.78 \text{ GeV}$ 微細構造定数: $\alpha = 7.30 \times 10^{-3}$ フェルミカップリング定数: $G_F = 1.17 \times 10^{-5} \text{ GeV}^{-2}$ Weak Bosonの質量: $M_W = 80.4 \text{Ge}$ 

標準模型では寿命が長すぎ、崩壊現象の観測が不可能 ↓ 右巻きニュートリノと結合するWeakBosonを仮定するL-R対称模型を導入 ニュートリノの寿命(2)

$$\begin{aligned} \tau^{-1} &= \frac{\alpha G_F^2}{32\pi^4} \left(\frac{\Delta m_{32}^2}{m_3}\right)^3 \\ \times \left|U_{32}\right|^2 \left|U_{33}\right|^2 \left[\frac{9}{64} \left(m_3^2 + m_2^2\right) \frac{m_\tau^4}{M_{W1}^4} \left(1 + \frac{M_{W1}^2}{M_{W2}^2}\right)^2 + 4m_\tau^2 \left(1 - \frac{M_{W1}^2}{M_{W2}^2}\right)^2 \sin^2 2\zeta\right] \\ \tau &= 1.10 \times 10^{18} \text{ years} \end{aligned}$$

ref. R.E.Schrock, Nucl. Phys. B206 (1982) 359

ref. M.Czakon, Phys.Lett. B458(1999)355

質量二乗差: $\Delta m_{32}^2 = 2.43 \times 10^{-3} \text{ eV}^2$ 、 $\nu_3$ 、 $\nu_2$ の質量: $m_3 = 50 \text{ meV}$ , $m_2 = 8.7 \text{ meV}$   $\tau$  粒子の質量: $m_{\tau} = 1.78 \text{ GeV}$ 、微細構造定数: $\alpha = 7.30 \times 10^{-3}$ フェルミカップリング定数: $G_F = 1.17 \times 10^{-5} \text{ GeV}^{-2}$   $W_L$ の質量: $M_{W1} = 80.4\text{Ge}$ 、 $W_R$ の質量下限: $M_{W2} = 0.715 \text{ TeV}$  $W_L \geq W_R$ の混合角の上限: $sin\zeta = 0.013$ 

宇宙背景ニュートリノ(CvB)で観測できる可能性





GaAsショットキーバリアダイオード(SBD)検出器



## スリット幅による回折縞の強度分布



回折縞の相対強度

## 遠赤外分子レーザーによるSTJ検出器の応答試験での光子数

波長 57.2µm、出力 5nW中に含まれる光子数・・・1.4×10<sup>6</sup>個/µs



## Nb-AI STJ 検出器

#### AI層の効果

トラッピングゲイン(STJ内での増幅機構) AI層があることにより、絶縁膜付近での準 粒子の存在確率があがる。

トンネルした粒子がクーパー対に戻ろうと するとき、別のクーパー対を解離、新たに 準粒子を生成することで発生準粒子を倍増 させる。

#### 転移温度

Nb単体よりも転移温度が下がり、エネル ギーギャップも小さくなるため、エネル ギー分解能に優れる。

	Nb	Al
転移温度 T <sub>c</sub> (K)	9.23	1.20
エネルギーギャップΔ(meV)	1.550	0.172





生成電荷数  $N = G_{Al} \frac{E_{\gamma}}{1.7\Delta} \begin{pmatrix} G_{Al} : トラッピングゲイン \\ E_{\gamma} : 光子のエネルギー \end{pmatrix}$ 

