高エネルギーガシマ線天文学グループ

3月8日(金) 最終発表 渡邉、宮崎、森田、ケンプ、岸川

Credit: Daniel Ropez / IAC





高エネルギーガンマ線天文学の意義

- ガンマ線は磁場の影響を受けずに宇宙空間を直進
 ガンマ線の生成場所が特定可能
- ・ ガンマ線の生成場所はパルサーや活動銀河核など
 → 宇宙の極限環境における物理がわかる



図. パルサーとガンマ線バースト

(宇宙線研究所チェレンコフ宇宙 ガンマ線グループ)

チェレンコフ望遠鏡でガンマ線を捉える

● 高エネルギーの地球大気に入射したガンマ線 ● 光電子増倍管(PMT)などの光センサーで捉える

図. 左:チェレンコフ望遠鏡アレイ大口径望遠鏡 (宇宙線研究所チェレンコフ宇宙ガンマ線グループ) 右:ガンマ線を望遠鏡で捉えるイメージ (Cherenkov Telescope Array)







- ガンマ線が地球大気に突入し、電子・陽電子対生成と制動放射
 を繰り返し起こす
- 入射粒子が原子核の場合は多様な粒子が生成される(π粒子、 ミューオンなど)



ミューオン(μ)

- 荷電粒子なので計測が容易
- 寿命は2.2×10⁻⁶ s
 耐対論的な速度で運動している粒子は 静止系から見るとγ倍寿命が伸びる

$$\gamma = rac{1}{\sqrt{1-eta^2}} \qquad eta = rac{a}{a}$$

- ミューオンは地上に届きやすく観測しやすい
- π粒子は崩壊する
- 電子は制動放射する



図.空気ンヤリーの概念国

(Wagner 2006)

荷電粒子の出すシグナル(チェレンコフ光)

空気や水などの媒質中を
 (荷電粒子の速度) > (その媒質中を進む光速度)で運動
 v

→ チェレンコフ光が放射





図. 左:チェレンコフ光の広がり (Oishi's slide) 右:チェレンコフ光のモデル(スーパーカミオカンデ, 宇宙線研究所)

ミューオンリング

ミューオンが放出したチェレンコフ光がリング状に投影される





- ミューオンからのチェレンコフ光の検出を行う
- PMTの較正
- 水での測定
 - チェレンコフ角の測定
 - 光量の測定
- アクリルやシンチレータでの測定
 チェレンコフ光の変化の様子



測定の様子







ミューオンによる**水チェレンコフ光**を 光電子増倍管(PMT)で測定

上下のトリガーに反応があった瞬間の 光量を取得







光電子增倍管 (PMT)

高感度の測定が可能





7本で1module



7 module(4 9 本)





・水(深さ2.0cm、4.0cm、5.0cm、7.0cm)

・アクリル板(厚さ3.0cm)

・シンチレータ(厚さ5.0 cm)





PMT較正

PMT較正

・今回のPMT(光電子増倍管)の光電面と初段は350V

で固定されていて、残り6段が等分割されている。

・各ダイノード間で電子は



 $\delta = AE^{k}$ 倍 (E:ダイノード間の電圧, k ~ 0.7)

よって、増倍率Gと電圧Vの関係式は

 $G = G_1 (V - 350)^{\sim 4}$



図. 光電子増倍管内部の仕組み



PMT7本(ピクセル)+ボードで1モジュール





図. 光電子増倍管モジュール



- ・同じ電圧をかけても増倍率はPMTごとに異なる
- ・良い測定のために全てのPMTの増倍率を30000に揃えたい



を求めることで増倍率が30000になる高圧の値を求めることができる。



測定1 PMTに高めの電圧(1400V)をかけて微弱なパルスを10000回測定する



PMT較正

測定1.結果

一つのパルス事象における出力電荷量のデータをあつめてヒストグラムに



電子あたりのADCを算出

表. 1400Vにおける各ピクセルごとの増倍率 (モジュール4)

ピクセル	増倍率
0	5.21×10^{4}
1	4.49×10^{4}
2	7.28×10^{4}
3	4.29×10^{4}
4	7.26×10^{4}
5	6.17×10^{4}
6	6.51×10^{4}

1400Vでの増倍率がもとまる



測定1 結果

測定1で得られた1光電子あたりのADC

ピクセル	増倍率		
0	5.21×10^{4}		増倍率
1	4.49×10^{4}		
2	7.28×10^{4}		
3	4.29×10^{4}		
4	$7.26 imes 10^{4}$		
5	6.17×10^{4}		
6	$6.51 imes 10^{4}$		





測定2 明るいパルス(~20光電子)をさまざまな高圧で測定し、出力の電圧依存を見る

それぞれの電圧でピークのADCカウントを求める。

電圧と増幅率の関係式

$$G = G_1(V - 350)^{\alpha} + c$$

でフィッティング



四: 田乃 9 龟庄 区门上



測定2 結果

 $G = G_1(V - 350)^{\alpha} + c$

ピクセル	G ₁	α	С		電圧(V)
0	1.20×10^{7}	3.53	-2.38×10^{2}	測定1,測定2から、 かけるべき電圧が求 まる。	1256
1	1.18×10^{7}	3.50	-1.97×10^{2}		1291
2	2.59×10^{7}	3.46	-3.50×10^{2}		1177
3	3.68×10^{8}	3.70	-1.69×10^{2}		1306
4	2.72×10^{7}	3.49	-4.35×10^{2}		1179
5	$2.96 imes 10^{7}$	3.45	-3.01×10^{2}		1211
6	3.79×10^{7}	3.43	-4.24×10^{2}		1200

表. 電圧-増倍率間の関係(モジュール4)



チェレンコフ角 光量の測定 ~ 理論と実験~



関係式 粒子が物質中の光速(=c/n) を超えた時に発生 = —, θ = 41.2° cosθ nvheta: チェレンコフ角 n: 水の屈折率(1.33) 粒子の速度 v: *C*: 光速 r: チェレンコフ光の半径

チェレンコフ角hetaの理論



関係式 粒子が物質中の光速(=c/n) を超えた時に発生 $= 41.2^{\circ}$ θ $\cos\theta$ nvheta: チェレンコフ角 水の屈折率(1.33) n: 粒子の速度 v: 光速 *C* : チェレンコフ光の半径 r:





$$\frac{h}{2}\tan\theta_1 + 0.5\tan\theta_2 + 3.2\tan\theta_3 = r$$





$$h' \\ \frac{h'}{2} \tan \theta_1 + 0.5 \tan \theta_2 + 3.2 \tan \theta_3 = r'$$



$$\begin{array}{c} \bullet \bullet \bullet \bullet \bullet \bullet \bullet \bullet \\ \frac{h}{2} \tan \theta_1 + 0.5 \tan \theta_2 + 3.2 \tan \theta_3 = r \end{array} \end{array}$$

の部分 $\frac{h'}{2}\tan\theta_2 + 0.5\tan\theta_2 + 3.2\tan\theta_3 = r'$

チェレンコフ角
$$\theta_1$$
を求める式
 $\frac{h}{2} - \frac{h'}{2}$) $\tan \theta_1 = r - r'$

2024年3月8日(金) 最終発表 渡邉・宮崎・森田・ケンプ・岸川

h



チェレンコフ角



チェレンコフ角は、誤差の範囲内で一致した







光子の数え方、PMTの充填率、媒質中での反射・吸収、 プログラムの計算の不備などが考えられる







- 水チェレンコフ光を見ることができた
- 屈折率nの異なる物質について同様の実験
- 実験に用いた物質
 - アクリル板 (n = 1.49)
 - シンチレータ (n = 1.56)
- チェレンコフ角θ_c
 アクリル板…θ_c = 47.84° ⇔水(θ_c = 41.2°)
 →スネルの法則より全反射
 →チェレンコフ光は見えない?





<u>2024年3月8日(金)最終発表</u>渡邉・宮崎・森田・ケンプ・岸川

 \Leftrightarrow 7k (n = 1.33)

蛍光(Scintillation)

- 外部からのエネルギー供給
 → 電子が**励起**(別準位へ移動)
- 電子が得たエネルギーが可視光帯の光で"再放出"
 → 蛍光(シンチレーション光)
- 基底状態と励起状態のサイクルに時間がかかる
 →チェレンコフ光に比べ<u>ゆっくりと放出される</u>
- □シンチレーション光は等方的に放出されるため リングが観測されない





• 図のようなセットアップで実験を行う



図:シンチレータの場合



図:アクリル板の場合





 \succ









結果(シンチレーション光とチェレンコフ光の比較)

チェレンコフ光
・急峻な反応(~5ns)



- シンチレーション光
 - なだらかな反応(~10 ns)
 - タイミングが遅い(~10 ns)
 - ピーク前はデルタ関数的に増加し、ピーク 後は指数関数的に減衰





考察

• アクリル板

• シンチレータ

等方的に広がる光

- ミューオンが光電面に当たった →明るい1点が観測
- 粒子の入射角度によって円形が見える





物質に応じた計測装置を選ぶ or 作る必要

図:シンチレータの計測結果 図:アクリル板の計測結果

考察

- シンチレータでもチェレンコフ光は起きているはず
- 光量はシンチレーション光に対して小さい
- 全体では円形は見えていない





まとめ シューオンを用いてチェレンコフ光の検出を行った

水でのチェレンコフ角の測定
 →理論値は誤差の範囲内であり、理論と観測の一致を確認

2 水での光量の測定 →文献値の1/3程度の光量となった

4

3 アクリルでの測定 ✓ 光量は少ないが、チェレンコフ光を確認

シンチレータでの測定
 ✓ シンチレーション光が観測され、
 光量は少ないがチェレンコフ光を確認

2024年3月8日(金) 最終発表 渡邉・宮崎・森田・ケンプ・岸川

予想外の

結果

補足(βの依存性について)



Frank_Tammの公式

 $d^2 E$ <u>R</u>2 ∞ $dxd\omega$





- 入射粒子が
 - ガンマ線 または 電子

のときに起きる

- ガンマ線は 電子・陽電子対生成を起こす $\gamma \rightarrow e^+ + e^-$
- 電子・陽電子は原子核のそばを通るときに軌道が曲がりガンマ線を放出してエネルギーを失う(制動放射) $e^{\pm} \rightarrow e^{\pm} + \gamma$
- 対生成→制動放射→対生成→ 制動 放射を繰り返し、粒子の数が雪崩 的に増える





- 入射粒子が主に
 原子核(陽子、ヘリウム、..鉄)
 のときに起きる
- 大気を構成する主要な元素は
- 窒素(Z=7)、酸素(Z=8)
- 原子核同士の衝突では多様な粒子
 が生成される(次頁)
- 主要なものはπ(パイ) 粒子
 - ✓ 3種類 π[±],π⁰
 - ✓ π⁰:2つのガンマ線に崩壊→電
 磁シャワーへ
 - ✓ π[±]は崩壊するか、また原子核 と衝突してπ[±]を生成する



- クォーク二つから出来ている中間子(メソン)
- 電荷を持った荷電パイ粒子
 π[±]静止質量140 MeV/c²
- 電荷を持たない中性パイ粒子
 π⁰静止質量 134 MeV/c²
- 超高エネルギー宇宙線の衝突では、
 これらの3つは等量生成される
 (一回あたりの衝突では生成はバラつく)
- それぞれ短命で別の粒子に崩壊する



π粒子と湯川秀樹博士
 1947年にパウエルにより
 実験的に存在が実証
 (1949年にノーベル賞)



