科学研究費助成事業(科学研究費補助金)研究成果報告書

平成25年6月28日現在

機関番号:12701
研究種目:基盤研究(C)
研究期間:2010~2012
課題番号:22540307
研究課題名(和文) 液体キセノンシンチレータの発光波長の精密測定
研究課題名(英文) Precise measurement of emission spectrum of liquid xenon scintillator
研究代表者

中村 正吾(NAKAMURA SHOGO)
横浜国立大学・大学院工学研究院・准教授
研究者番号:50212098

研究成果の概要(和文):約1気圧の気液平衡状態の液体キセノンを γ 線で励起し,真空紫外領域でシンチレーション発光の波長を測定した。その結果,スペクトル形状は160-190 nmの波長域で概ねガウス型であり、中心波長は175.5±0.3 nmと従来の報告より2.5 nm短く,ピークの幅も約10 nm(半値全幅)と従来の報告より4 nm狭いことがわかった。また,圧力を約0.9-1.3気圧で変化させても、発光波長に有意な変化は見られなかった。

研究成果の概要(英文): The emission spectrum of liquid xenon scintillator has been measured in vacuum ultraviolet region with gamma-ray irradiation at 10⁵ Pa under the vapor-liquid equilibrium condition. The spectrum is found out to be almost Gaussian-shaped in the wavelength range 160 to 190 nm, centered at 175.5 ± 0.3 nm with about 10 nm width (FWHM) which are 2.5 nm and 4 nm shorter than conventional values respectively. No significant change has been observed in the emission spectrum in a pressure range between 0.9 and 1.3×10^5 Pa.

交付決定額

(金額単位:円)

	直接経費	間接経費	合 計
2010年度	1,600,000	480,000	2,080,000
2011年度	1,300,000	390,000	1,690,000
2012年度	500,000	150,000	650,000
総計	3,400,000	1,020,000	4,420,000

研究分野:数物系科学

科研費の分科・細目:物理学,素粒子・原子核・宇宙線・宇宙物理 キーワード:液体キセノン,シンチレータ,発光波長,放射線検出器

1. 研究開始当初の背景

(1) 液体キセノンは,発光量が大きく応答が 速いことに加え, γ線に対する自己遮蔽能が 高く,蒸留することによって超低放射能化が 可能であるなど,優れた特性を持つシンチレ ータとして知られている。その特性を活かし て,宇宙物理学の最重要課題である宇宙暗黒 物質の解明のため、国内の神岡鉱山で液体キ セノンシンチレータを大規模に用いた暗黒 物質探索(XMASS 実験)が始まっていた。 また、素粒子の標準理論を超える統一理論の 兆候を得るため、 μ 粒子希崩壊探索(MEG 実験)や2重 β 崩壊探索が、液体キセノンシ ンチレータを用いて進行しつつあった。 (2) このように液体キセノンが最先端の宇宙 素粒子実験に大規模に実用化されつつあっ た一方で、各々の実験で必要となる、液体キ セノンの発光波長、レイリー散乱長などの重 要な光学的定数は過去に精度良い測定がな かったため、標準値が無いまま複数の異なる 実験値が暫定的に引用されて利用されてい た。

(3) このうち,液体キセノンのシンチレーションの発光波長については、そのスペクトルが真空紫外領域の 170-180nm 前後に広がっていることは以前から良く知られていたが、その波長として用いられていた値は、中心値で 174nm (参考文献[1])から 178nm (参考文献[2])まで4nm もの開きがあった。この違いは結果として、実験を行なう上で必要不可欠な以下の重要なパラメータの不定性を 生んでいた:

レイリー散乱長

レイリー散乱長は精度良い実測が難しいが, 屈折率と波長などの実測値を用いることで 理論的に計算される(参考文献[3])。理論的 に波長の4乗に比例することに加えて,液 体キセノンの場合,シンチレーションの発 光波長領域内で屈折率が 1.72 (λ =168nm) から 1.60 (λ =180nm) まで変化する(参 考文献[4]) ことから,結果として上述の4 nm の波長の違いは,散乱長で 37cm (λ =174nm)から 49cm(λ =178nm)まで 20% 以上もの違いを生ずる。

②光センサの効率 光電子増倍管などの光センサの効率は、窓 材料の透過率や検出部の量子効率を通じて、 入射光の波長の関数として変化する。

③シンチレーション光の反射率と吸収係数 キセノン容器内面での光の反射率と吸収係 数は,複素屈折率を通じて,入射光の波長 の関数として変化する。

(4) 上記の各パラメータの精度が悪ければ, 例えば液体キセノンをシンチレータとして 大規模に用いる放射線検出器では,検出器で 測られる光量分布から,シンチレーションの 発生点(放射線の反応点)と総発光量を推定 することなどが正確には出来ないことにな る。従って,シンチレーションの発光波長を 精度良く決めることは大変重要である。

(5) 従来,キセノンの発光波長の値について 最も頻繁に引用された文献は、今から48年前の1965年のJortner等の論文(参考文献
[5])であった。同論文では、同一装置で気体・液体・固体の三相で線源からのα線によりキセノンを発光させ、スペクトルを分光器で測定し、発光の中心波長を液体で178nm、気体 で174.5nm であることを報告した。しかし, このキセノン気体の中心波長は,最近の精密 な測定値である172nm(参考文献[6])と比 べて2.5nm も長い値である。この違いの原因 は明らかではないが,Jortner 等が用いた実 験装置に問題がある可能性が疑われた。

(6) Jortner の装置では、キセノン容器内の下 部に励起用に取り付けられた α 線源の位置 がシンチレーションの発光点となっていた が, そこから光が分光器に向かうまでの距離 が長かったと推測され、その際に、キセノン 容器内部で光が反射されたり吸収されたり することの影響が無視出来ないほど大きか った恐れがある。もしそうであったとすれば, 発光波長スペクトルの短波長側がカットさ れたスペクトル形状が測定されたかもしれ ず,結果として,液体キセノンの発光波長に ついて波長を 2-3nm 長めに誤ったかもしれ ない。以上の推測が正しければ、より信頼度 の高い高精度な結果を得るためには、誤差の 原因となりうる内部反射と吸収とを極力排 除した実験装置を構築し, さらに装置の各構 成部品の光学定数の波長依存性を適切に補 正して実験を行わなければならないと我々 は考えた。

(7)研究代表者等は、2003年から2006年に かけて、液体キセノンの屈折率を過去に例の ない世界最高精度で測定した(参考文献[4]) 経験があり、それをもとに実験装置の改造を 行なうことで、懸念される内部反射と吸収を 最小限に抑え、シンチレーション光について 精度の高い発光波長測定を実現することが 可能と考え、本研究を実施した。

参考文献

 [1] 例えば, http://www.shef.ac.uk/physics/ research/pppa/research/dm/zeplin.php など。
 [2] 例えば, A.Baldini et al., IEEE Trans. Diele. and Elec. Insul. 13 (2006) 547 など。
 [3] 例えば, ランダウ・リフシッツ, "理論物 理学教程 電磁気学2"東京図書(1987)など。
 [4] 例えば, S.Nakamura et al., Proc.of Workshop on Ionization and Scintillation Counters and Their Uses (2007) 27-34 など。
 [5] J.Jortner et al., J. Chem. Phys. 42 (1965) 4250.

[6] K. Saito et al., JSAP The 68th Autumn Meeting (2007) 6p-ZC-14.

2. 研究の目的

(1) 特性の優れたシンチレータとして最先端 の様々な宇宙素粒子実験に用いられつつあ る液体キセノンについて、シンチレーション 光の波長を精度良く測定する。これにより、 シンチレーション光の波長から計算される 液体キセノン中のレイリー散乱長や,種々の 検出器材料の透過率や反射率,光センサの量 子効率などが精度良く決定出来るようにし て,液体キセノンを用いた検出器の応答の理 解の精度を向上させ,様々な先端的宇宙素粒 子実験の推進を目指す。

(2) 具体的な目標としては,液体キセノンシンチレータの発光波長を,誤差1nm 以内という実用上十分な測定精度で実測することとした。この精度を達成すれば,散乱長他の各パラメータの誤差を必要十分な精度で決めることが可能になる。

3. 研究の方法

(1) 実験装置は、以前に液体キセノンの屈折 率の測定のために開発した装置を改造して 用いた。

実験装置の光学系の主要部について,平面 図を図1に,側面図を図2に示す。



(2) 液体キセノンを貯める光学セルには,逆 T字型をした横長の円柱型セルを SUS 材で 製作した。同セルの両端には,ICF34 規格の フッ化マグネシウム窓のビューポートを取 付け,シンチレーションの真空紫外光を高い 効率で取り出せるようになっている。この光 学セルは,真空槽内に上部の蓋を貫通して槽 内部に導いたキセノンガス系の下端に取付 けて,真空槽に横から直結させた真空紫外領 域対応の分光器(Acton,VM-502-S)の入射 スリットに十分に近付けた。これにより,分 光器に不要な反射光が入ることを極力抑え た。

光学セルからのシンチレーション光は2 つの窓から出るが,分光器側の窓から出た光 は分光器により分光され,出射スリットの下 流に取り付けた光子計数用の低ノイズの光 電子増倍管(HAMAMATSU, R6836)で測 光した。また,もう一方の窓から出た光は, 窓の近くの真空槽内に置かれた光電子増倍 管(HAMAMATSU, R7600)により測光し た。

各光電子増倍管からの信号は最初にそれ ぞれ2つに分けて、そのままのアナログ信号 と時間情報を持つ NIM 信号を生成し、両方 の NIM 信号が同時に発生した時のみ、アナ ログ信号を ADC で処理して CAMAC で PC に取り込むデータ取得を行なった。この方法 により、常温でも光電子増倍管自身の熱ノイ ズの影響をじゅうぶんに抑制した光子計数 が可能になり、高い SN 比で微弱な光の波長 スペクトルを取得することが可能になる。 (図3、参考文献[7])



図3 信号処理回路系の概要

(3) 液体キセノンは、図のように真空槽のす ぐ脇に固定した 60 Co 線源 (1.8 MBq)からの 1.17MeV および 1.33 MeV の γ 線で励起した。 液体キセノンの原料には、市販の高純度キ セノンガス (Japan Air Gases Co., >99.999%) を用い、実験の開始時に純化装置 (SAES, St707Pill/4-2/50)を通して純化したのち、パ ルス管冷凍機 (IWATANI, PDC08Y)を用い て約-105℃に冷却し液化して光学セル内に 貯めて用いた。キセノンの圧力と温度は、そ れぞれ、ガス系に接続した圧力計 (YOKOGAWA, MT110)とセル内に取り付 けた白金抵抗温度センサ (LakeShore, Pt-111)を用いて測定した。

(4) 実験系は、2つの光電子増倍管からの時間情報の NIM 信号の同時計測における時間幅や、分光器のスリット幅とスリット高、測定時間など、様々な設定で比較して良い条件を探した。

また,光学系の波長校正として,主に,重 水素光源からの 184.9nm の線スペクトルを 用いて,液体キセノンのデータ取得の前後と 途中で随時,複数回の校正作業を実施した。

(5) データ取得は、分光器の設定波長を約 1nm 前後の間隔で160-190nm の間でスキャ ンし、1波長当たりおよそ1,000-1,500 秒間 測光した。そして、このような一連のデータ 取得を、キセノン状態を変化させるなどして、 複数回繰り返した。取得した生データは、光 学系の各部材の波長依存性の影響を補正し, 分光器の有限のスリット幅の影響を逆たた み込みで評価して,真の波長スペクトル形状 を求めた。

参考文献

[7] J.E.McMillan and C.J.Martoff, Meas. Sci. Technol. 17 (2006) 2362-2366

4. 研究成果

(1) 気液平衡状態の約1気圧(10⁵Pa)の液体 キセノンについて、γ線励起した時のシンチ レーション発光の波長を真空紫外領域(波長 範囲:160-190 nm)で高い精度で測定するこ とに成功した。

(2) 本研究で得られた典型的な波長スペクトルを図4に示す。



図4 液体キセノンの発光スペクトル

液体キセノンシンチレータの発光波長に ついて、本研究で現在までに明らかになった ことは、主に次の通りである:

- ①スペクトル形状は概ねガウス型である。
- ② ピーク波長は、175.5±0.3 nm であり、過 去の報告値より 2.5 nm 短い。
- ピークの幅は、約 10 nm (FWHM) であり、 過去の報告値より約4 nm 狭い。
- ④ 圧力は約 0.9-1.3 気圧で変化させても、
 発光波長に有意な変化は見られない。

(3)得られた上記の発光波長の値と,我々が 以前に得た屈折率の値とから液体キセノン 中のシンチレーション光の散乱長を計算す ると約40cmとなり,最近の実測値である約 60cmと有意に食い違う。この原因として,従 来見過ごされてきた,真空紫外領域よりも長 波長領域での発光成分の存在が疑われるこ とから,近紫外・可視・赤外領域までの発光 の有無を高感度で測定することが急がれる。

(4) なお、本研究で用いた液体キセノンは、 原料のガスを純化装置で必要十分に純化し たと考えており,不純物の発光スペクトルへ の影響は無視出来ると考えているが,慎重を 期すためには,不純物の定量化を行なうテス ト実験を実施することを検討中である。

5. 主な発表論文等 (研究代表者、研究分担者及び連携研究者に は下線)

〔雑誌論文〕(計2件)

- 1) FUJII Keiko, TORIGOE Yui, ENDO Yuya, NAKAMURA Shogo, TAWARA Hiroko, SASAKI Shinichi, KASAMI Katsuyu, MIHARA Satoshi, SAITO HARUYAMA Kiwamu. Tomivoshi. MEASUREMENTS FOR EMISSION SPECTRUM OF LIQUID XENON, Proceedings of the 25th Workshop on Radiation Detectors and Their Uses, 查 読 有 2011, 84-89 , http://www-lib.kek.jp/tiff/2011/1125/112 5008.pdf
- 2 FUJII Keiko, NAKAMURA Shogo, KATADA Yuki, TORIGOE Yui, ENDO Yuya, YAGISAWA Kazuho, KASAMI Katsuyu, SAITO Kiwamu, SASAKI Shinichi. TAWARA Hiroko. Tomiyoshi, HARUYAMA MEASUREMENTS FOR EMISSION SPECTRUM OF LIQUID XENON, Proceedings of the 24th Workshop on Radiation Detectors and Their Uses, 查 読 有 2010 , 82-88 . http://www-lib.kek.jp/tiff/2010/1025/102 5010.pdf

〔学会発表〕(計10件)

- 村山育子、シンチレーション光の測定回路における時間特性の評価、日本物理学会第68回年次大会、2013年3月28日、広島大学
- ② 中村正吾,液体キセノンのシンチレーションの減衰時間の研究,平成24年度東京大学宇宙線研究所共同利用研究成果発表会,2012年12月7日,東京大学柏キャンパス柏図書館メディアホール
- ③ 村山育子,液体キセノンシンチレーション光の減衰時間特性の測定,日本物理学会2012年秋季大会,2012年9月13日,京都産業大学
- ④ 中村正吾,液体キセノンのシンチレーションの減衰時間の研究,平成23年度東京大学宇宙線研究所共同利用研究成果発表会,2011年12月16日,東京大学宇宙線研究所

- ⑤藤井景子,液体キセノンの発光スペクトルの測定-5,日本物理学会2011秋季大会,2011年9月16日,弘前大学
- ⑥ 村山育子,光子計測(フォトンカウンティング)によるシンチレーション光の時間分解分光法,日本物理学会2011秋季大会,2011年9月16日,弘前大学
- ⑦ 遠藤裕也,液体キセノンの発光スペクトルの精密測定,第71回応用物理学会学術講演会,2011年8月30日,山形大学
- ・中村正吾,液体キセノンの発光スペクト ルの測定-3,第58回応用物理学会学関係 連合講演会,2011年3月9日,第58回応 用物理学会学関係連合講演会講演予稿集 (DVD)
- ⑨ 鳥越唯,液体キセノンの発光スペクトルの測定,第25回研究会「放射線検出器とその応用」,2011年2月2,3日,高エネルギー加速器研究機構
- ・<u>中村正吾</u>,液体キセノンの発光スペクトルの研究,平成22年度東京大学宇宙線研究所共同利用研究成果発表会,2010年12月17日,東京大学宇宙線研究所

〔その他〕

ホームページ等

http://kenkyuin.eng.ynu.ac.jp/enterpr ise/study_group/study_group1/imgs/stu dy_group01-25.pdf

6. 研究組織

- (1)研究代表者
- 中村 正吾 (NAKAMURA SHOGO)横浜国立大学・大学院工学研究院・准教授研究者番号:50212078

(2)研究分担者

)

(

研究者番号:

(3)連携研究者

俵 裕子 (TAWARA HIROKO)
 高エネルギー加速器研究機構・放射線科学
 センター・准教授
 研究者番号:30188453
 春山 富義 (HARUYAMA TOMIYOSHI)
 高エネルギー加速器研究機構・素粒子原子
 核研究所・教授
 研究者番号:90181031