

筑波大学数理物質系

梅本篤宏

第2回新学術地下宇宙若手研究会 2021/11/25-26 神戸

ダイヤモンドの物性と粒子検出器として

バンドギャップ	5.47 eV	
密度	3.52 g/cc	
屈折率	2.42	
熱伝導率	900- 2000 (W/m/K)	
ε値	11.8 – 13.1 (eV)	
移動度 電子 (正孔)	4500 (3800) cm/V • s	
絶縁耐圧	10E+07 V/cm	

過去に荷電粒子に対して感度を持つことは報告されている。

- 半導体検出器として 59.5 keV γ線(Am241)を検出。エネルギー分解能 3.8 keV 1)

- α線(5 MeV)とβ線(1MeV)のシンチレータ発光を可視光域で検出 2)
- 高放射耐性を生かした高エネルギー実験への応用検討。ピクセル検出器など3)
 - 1) S. Hirano 博士論文 (2021),
 - 2) P. J. Dean et al., Proc. Phys. Soc. 76 670 (1960)
 - 3) Dirk Meier, CVD Diamond Sensors for Particle Detection and Tracking, CERN, (1999)

ダイヤモンド Nitrogen Vacancy (NV)center

NV center の結晶構造の模式図

炭素原子を置換した窒素原子と隣接する空孔からなる欠陥。

電子を各炭素から1つ、窒素から2つ、周囲から1つ捕獲。 スピン量子数 S=1, 磁気量子数 m=0,m=±1の3重項状態。

伝導帯 $-e_x$ – $a_1(2)$ $-a_1(1)$ 価電子帯 基底状態 励起状態

磁場、圧力によって量子状態が変化。室温・可視光で読み取り可能。 量子センサー・量子コンピュータへの応用研究が進められている。



 $\lambda = 532 \text{ nm}$





NV center の電子準位 の模式図

伝導帯

ダイヤモンド(NV center)作製方法

- 合成ダイヤモンドの研究は1950年代より開始
- High Pressure High Temperature (HPHT) \succeq Chemical Vapor Deposition(CVD)

HPHT: 天然ダイヤの生成条件を再現 ~1500℃, 5 GPa 「原料炭素(黒鉛) 金属溶媒(Ni, Fe, Co等)」 通知 温度差-50℃ 溶解度の違い

産総研などでダイヤモンド作製可能。購入は Element six(E6), 並木精密宝石など。

NV center はダイヤモンド作製時の窒素混入やイオン注入、電子ビームで形成。 高密度になると~100 ppm= 10 /(10 nm)³のNV center を含む。 Phys RevB. 80. 115202 (2009)







①粒子検出器としての特性を生かして 反応したダイヤモンド基板を特定。 ②反跳炭素による格子欠陥の並びをNV centerを圧力センサーとして読み取る。

NV center を用いた粒子飛跡方向検出

群馬大、高崎研が重イオンによる格子欠陥をNV centerの並びとして検出。

⇒新たに生じた格子欠陥と結晶中の窒素で新たにNV center を生成し発光点を読み取る

春山盛善群馬大学修士論文(2016)



暗黒物質による反跳原子核信号に対しても応用が期待。 ⇒格子欠陥の並びから NV center を生成させ、さらに圧力センサーとして機能させて 高分解能な飛跡情報の取得。





ダイヤモンドをシンチレータ+ボロメータとして機能させ位置検出+粒子識別
 E<100 keV の炭素による格子欠陥に対しても NV 生成でTracking

上記課題を解決できれば、暗黒物質の方向探索への応用が可能。

現在行っている研究内容

- ナノスケールの飛跡・単一NV center を検出するための共焦点顕微鏡開発
- NV center を用いた粒子飛跡方向検出の実証(重イオン照射)
- 粒子検出器(シンチレーター、ボロメータ)としての実用化
- 暗黒物質方向探索に適したダイヤモンド開発(窒素不純物量など)





R6231-100

可視光域の発光を見てみた。





- 40 mV でトリガー
- 0.312 ns/ch でデータ取得

減衰時間が短く、発光量も小さい。 ダイヤモンドがPMTに比べて小さいので、PMTで反応するようなノイズも多い

解析パラメータ ADCTotal:立ち上がり(3 mV を超えた点)から最後のチャンネルまでのADCの積算量 ADCTail:ch = 400 から最後のチャンネルまでのADCの積算量

α線(Am)のデータ解析





Am α 40 mV



γ線(Cs)の場合



也のシンチレータとの比較(Cs線源)



同じ実験セットアップで測定したデータ。 ダイヤモンドの発光速度は有機に近い。発光過程は分子(窒素, NV)起因か。 発光量は ADCTotal の比較から、プラシンの1/10程度 (~ 1000 pe/MeV)









Am α と Cs γ の 識別



左のボックス内 をCsγlikeな事象とすると 44%のα事象を生き残したまま γ事象を約99%除去できる

	ボックス内 事象数(全事象に対する割合)	ボックス外 事象数(全事象に対する割合)	全事象
Am α	4702 (55.8%)	3732 (44.2%)	8433
Cs γ	2715 (98.6%)	39 (1.4%)	2754

シンチレーター研究の今後の予定

- 検出すべき発光波長の決定。可視光域以外で強い発光が存在するかを蛍光分光光度計による測定で見積もる。(発光過程の理解にもつながる)。
- 位置決定能力の評価。数cm角のダイヤモンドに対してMPPCなどの光検 出器で発光位置が特定できるかを試す。
- 粒子識別と検出効率について。中性子による反跳原子と電子事象。

暗黒物質方向探索についての予定

- 今年度残りで共焦点顕微鏡開発と、シンチレータ開発に関してもある程度の完遂を目指す。ボロメータとしての評価も開始できれば。
- 2022年度はNV center による飛跡検出の評価を進める。重粒子線(Xe, Fe, Ar, Carbon)の飛跡に対し、検出可能な飛跡長やdE/dx, 厚み方向に対する光学像の違いを定量化。またシンチレータ+ボロメータの評価、検出器構造検討。
- 2023年度は中性子を用いた暗黒物質探索のデモンストレーションを行う。
 結果の理解ができたら、地上で試験的に暗黒物質方向探索を行う。

まとめ

- ダイヤモンドによる暗黒物質探索実験について述べた。
- NV center を用いた超解像な飛跡検出の可能性や、シンチレータなどの粒子検出器としての実績があることから、暗黒物質方向探索への応用は十分に期待できる。
- 今後も暗黒物質を検出するための研究を推進する。