トポロジカル相におけるエキゾチック準粒子

佐藤 昌利 / 京都大学 基礎物理学研究所 教授

【強相関トポロジカル絶縁体の理論】(川上)

川上らは、トポロジカル絶縁体への相関効果を系統 的に調べた。特に、トポロジカルモット絶縁体と呼ば れる、相関効果により実現される絶縁相に注目した[1]。 この相では、バルクは通常のトポロジカル絶縁体と同 じであるが、エッジ状態のみがモット絶縁体となる。 特に2次元の場合を系統的に調べ、温度がある程度 高い場合エッジ状態は電子的でありフェルミ統計に従 うが、温度が低下するとエッジ状態はスピン集団励起 に移行しボーズ統計に従う。このように温度変化によ り、エッジ状態の統計性にクロスオーバーがみられる。 これはトポロジーと相関効果により初めて現れる現象 である。この研究を2次元の「弱いトポロジカル絶縁 体」にも応用し、相互作用によるトポロジカル分類の reduction $Z \rightarrow Z_4$ の例を示した [2]。また、トポロジカ ル近藤絶縁体 SmB₆で観測されたスペクトルの奇妙な 温度依存性は、強相関とトポロジーのからみあいによ り説明できることを明らかにした[3]。

【p-波コンタクトテンソルの提案】(上田)

フェッシュバッハ共鳴により s 波散乱長が発散する ユニタリ極限近傍においては Tan の関係式と呼ばれる 普遍的な関係式が短距離の相関を特徴づけること知ら れているが、上田らはトポロジカル超流動が期待され る p 波の場合に同様な関係式が成立するかどうかを調 べた。その結果、軸対称性が自発的あるいは外部ポテ ンシャルなどにより破れている p 波フェルミ気体にお いては、フェッシュバッハ共鳴近傍において 9 成分か らなる p 波コンタクトテンソルによって短距離相関が 完全に特徴づけられることを見出した。また、それを 実験的に観測する方法の提案を行った [4]。

【エフィモフ物理における少数多体物理の汎関数繰り 込み群における研究】(上田)

共鳴的相互作用をする原子気体においては、2体の 束縛状態が存在しない領域で3体の束縛状態が存在 しうることがエフィモフによって指摘されている。エ フィモフ物理は繰り込み群的な観点からは、固定点で はなくリミットサイクルで特徴づけられるという著し い特徴を持つ。更に、各エフィモフ状態に対して1対 の4量体が付随するという興味深い現象が数値的に知 られていた。上田らはこの現象を汎関数繰り込み群を 用いて、エフィモフ状態の半分の周期を持つリミット サイクルとして理解できることを初めて示し、また、 それが理論スペースにおける巻き数というトポロジカ ルな性質から理解できる可能性を指摘した [5]。

【光誘起のカイラル磁気効果】(佐藤昌・田仲(B01))

ワイル半金属において、円偏光によって生じる新し い種類のカイラル磁気効果が存在することを指摘し た。円偏光レーザーを照射するだけで、ワイルフェル ミオンのカイラリティーによって、レーザーの照射方 向と平行あるいは反平行な方向に電気が流れることを 明らかにした[6]。

【蜂の巣格子単層物質のエッジ状態の研究】(佐藤昌・ 田仲(B01))

シリセン、ゲルマネン、スタネンは、グラフェンと 類似の蜂の巣格子単層物質であるが、その構成原子の 大きさゆえに、グラフェンと異なり完全な平坦ではな く、上下方向にわずかに座屈した構造をとる。本研究 では、この座屈構造による軌道混合がこれらの物質の トポロジカル表面状態に大きな影響を与えることを指 摘した [7]。

【ディラック金属におけるトポロジカル超伝導性】(佐 藤昌、前野 (A01)、田仲 (B01))

ディラック金属では、スピン軌道相互作用により異 なる角運動量をもつ軌道混成がディラック点近傍で生 じる。佐藤昌は、田仲(B班)とともにこの特異な構造 によって、トポロジカル超伝導性が発現しうることを 明らかにした[8]。また、前野(A01)らが発見したディ ラック半金属由来の超伝導体 Sr_{3*}SnO にこの理論を適 用し、トポロジカル超伝導体である可能性を示唆した [9]。

【非共形空間群によって守られたトポロジカル超伝導 ノードの研究】(佐藤昌、柳瀬(D02公募))

従来から、スピン軌道相互作用の強い重い電子系で はスピン三重項超伝導体が安定なラインノードを持て ないという定理(いわゆるブラントの定理)が知られ ている一方、実験では UPt₃がラインノードをもつス

TOPICS

ピン三重項超伝導体として振舞っていることが問題と なっていた。本研究では、K 理論を用いて、非共形空 間群を考えるとスピン三重項超伝導であってもライン ノードが安定に存在することを示し、実際に UPt₃ にお いてスピン三重項かつラインノードが安定に存在する 模型を与えた [10]。

【中性子星における³P2 超流動 状態のトポロジー】(水 島、新田)

水島・新田らは中性子星内部で実現されていると される³P₂超流動状態のトポロジーについて議論した [11]。中性子星内部は高密度の中性子で構成されてお り、クーパー対の全角運動量が J=2 であるスピン3重 項p波超流動状態の存在が示唆されている。弱結合極 限のゼロ磁場下では³He-Bと類似したトポロジカル構 造を持つ1軸性ネマティック相が安定化するが、磁場 下では D₂対称な2軸性ネマティック相と D₄対称な2 軸性ネマティック相が安定化する可能性があることが わかった。さらに、強結合効果を取り込むことで非ユ ニタリ状態であるサイクリック相が安定化する。ネマ ティック相では2次元マヨラナ粒子が表面などに局在 するが、サイクリック相では3次元マヨラナ粒子が現 れることが明らかとなった。

【³P₂ 超流動における渦】(新田)

中性子星内部では中性子が超流動状態になっている が、特に内部の高密度領域では³P₂ペアリングと呼ば れる、スピントリプレット、軌道角運動量が2で全角 運動量が2という状態になっている。この領域におい てGinzburg-Landau 理論の範囲において、任意の大 きさの外部磁場下での基底状態を決定し、整数渦の構 造を詳しく調べた[12]。また、マグネターと呼ばれる 非常に強い磁場をもった中性子星では、D₄二軸性ネマ ティック相が基底状態となり、半整数非アーベリアン 渦が現れることを指摘し、半整数渦の構造を詳しく調 べた[13]。さらに、整数渦の低エネルギー有効理論が ダブル・サイン・ゴルドン模型になること示し、その 上のキンクの上で自発磁化が反転することを見出した [14]。

【カラー超伝導における渦】(新田)

物質が非常に高密度になるとクォークがペアを組ん でカラー超伝導状態になる。そこでは、金属超伝導 の類似として、Meissner 効果によって非アーベリア ン渦と呼ばれるカラー磁束が存在する。そこで、非 アーベリアン渦の周りには Aharanov-Bohm 効果があ ることを発見した [15]。また、非アーベリアン渦に は、マヨラナフェルミオンが局在するが、同時に南部 Goldstone モードも局在する。これらの相互作用を決 定した [16]。さらに、渦に局在する南部 Goldstone モー ドの低エネルギー有効理論はこれまで特異ゲージで構 成されていたが、特異ゲージを取らずに構成した [17]。

【超流動ヘリウム 3-B 相におけるホール応答】(西田)

超流動ヘリウム 3-B 相の低エネルギーの有効場の理 論を構築することで、系に外部磁場を印加した際に ホール粘性が現れることを示した。特に、ホール粘 性は系に誘起される軌道角運動量密度により決まる こと、その軌道角運動量密度の大きさは外部磁場と帯 磁率により決まることを示した。また、系にホール粘 性が生じたことの物理的帰結として音波に横波成分が 混ざることを示し、その大きさを定量的に見積もった [18]。

川上は野村健太郎(B01)著「トポロジカル絶縁体・ 超伝導体」(丸善,2016)の編集を行った。また、佐藤 昌は藤本(A01)[19]および安藤(B01連携)[20]それぞ れとトポロジカル超伝導体に関するレビュー論文を執 筆した。

- T. Yoshida and N. Kawakami, Phys. Rev. B 94, 085149 (2016); H.-Q. Wu et al., Phys. Rev. B 94, 165121 (2016).
- [2] T. Yoshida and N. Kawakami, arXiv:1610.04650.
- [3] R. Peters et al., Phys. Rev. B 93, 235159 (2016).
- [4] S. M. Yoshida and M. Ueda, Phys. Rev. A 94, 033611 (2016).
- [5] Y. Horinouchi and M. Ueda, Phys. Rev. A 94, 050702(R) (2016).
- [6] K.Taguchi, T. Imaeda, M. Sato, and Y. Tanaka, Phys. Rev. B 93, 201202(R)(2016).
- [7] A.Hattori, S. Tanaya, K. Yada, M. Araidani, M. Sato, Y. Hatsugai, K. Shiraishi, and Y. Tanaka, arXiv:1604.04717.
- [8] T. Hashimoto, S. Kobayashi, Y. Tanaka, and M. Sato, Phys. Rev. B 94, 014510 (2016).
- [9] M. Oudah et al, Nat. Commu. 7, 13617 (2016).
- [10] S. Kobayashi, Y. Yanase, and M. Sato, Phys. Rev. B 94, 134512 (2016).
- [11] T. Mizushima, K. Masuda, and M. Nitta, arXiv:1607.07266.
- [12] K.Masuda, and M.Nitta, Phys.Rev. C 93 035804 (2016).
- [13] K.Masuda, and M.Nitta, arXiv:1602.07050.
- [14] C.Chatterjee, M.Haberichter, and M.Nitta, arXiv:1612.05588.
- [15] C.Chatterjee, and M. Nitta, Phys.Rev. D 93,065050 (2016).
- [16] C.Chatterjee, N.Cipriani, and M.Nitta, Phys. Rev. D 93, 065046 (2016).
- [17] C.Chatterjee, and M.Nitta, arXiv:1612.09419.
- [18] K. Fujii and Y. Nishida, arXiv:1610.06330.
- [19] M. Sato and S. Fujimoto, J. Phys. Soc. Jpn. 85, 072001