

2019 年 2 月 12 日

報道関係者各位

国立天文台
慶應義塾大学

ガス雲を振り回す野良ブラックホール

一天の川銀河中心の近傍に潜む中間質量ブラックホールのより確かな証拠ー

アルマ望遠鏡が、天の川銀河中心付近にある特異な分子雲のこれまでにない詳細な構造を捉えました。その運動を解析したところ、太陽の 3 万倍もの質量を持つブラックホールの存在が明らかになりました。この結果は、天の川銀河の中心付近にこのようなブラックホールが他にも多く潜んでいる可能性があることを示しています。

多くの銀河の中心には、太陽の数百万倍から 100 億倍もの質量を持つ超大質量ブラックホールがあることが知られていますが、これらがどのようにしてできたかは宇宙における大きな謎の一つとされています。理論的には、太陽の数百倍から 10 万倍程度の質量を持つ「中間質量ブラックホール」が“種”となり合体・成長することで、超大質量ブラックホールが形成されると考えられています。しかし、いくつかの報告例はあるものの中間質量ブラックホールの確たる存在証拠はまだ得られていません。

今回、国立天文台野辺山宇宙電波観測所の竹川俊也（特任研究員）と慶應義塾大学理工学部物理学の岡朋治教授らの研究チームは、アルマ望遠鏡を用いて、天の川銀河の中心核「いて座 A*（エー・スター）」から約 20 光年離れた位置に発見された異常な速度を持つ分子ガス雲について、高解像度の電波観測を行いました。そして、この分子ガス雲は複数のガス流から成り、それらが「見えない重力源」に強く引っ張られるように公転運動をしている様子を捉えたのです。詳細な運動解析により、太陽系よりもずっと小さな領域に太陽の 3 万倍にも匹敵する莫大な質量が集中していることが明らかになりました。このことは、天の川銀河中心核の近くに重い中間質量ブラックホールが漂っていることを強く示唆します。

本研究は、超大質量ブラックホールの起源解明や銀河進化の理解につながるだけでなく、周辺のガスの運動を調べるという、ブラックホール探査の新たな扉を開く可能性があるという点で極めて重要な成果です。本研究成果は、1 月 20 日発行の米国の天体物理学専門誌『The Astrophysical Journal Letters』に掲載されました。

1. 本研究のポイント

- 天の川銀河中心核「いて座 A*」の近傍に発見された特異分子雲を、アルマ望遠鏡^{*1}を用いて詳細に観測し、それが軌道回転運動（公転）している複数のガス流の複合体であることが判明した。
- 軌道解析の結果、その回転中心には太陽質量の約 3 万倍にもおよぶ「見えない質量」ー中間質量ブラックホールーが潜んでいると結論。
- 天の川銀河中心を漂う中間質量ブラックホールのより強い存在証拠を得たとともに、これまで発見が困難であった暗い「野良ブラックホール^{*2}」を探し出す新手法を提示。

2. 研究背景

現在、存在が確認されているブラックホールは2種類あります。太陽の数倍から十数倍の質量を持つ軽いブラックホール（恒星質量ブラックホール）と、太陽の100万倍～100億倍にも及ぶ質量を持つ超大質量ブラックホールです。恒星質量ブラックホールは、太陽の30倍よりも重い恒星が燃え尽きて自重を支えきれなくなり、超新星爆発を起こして最期を迎える時に形成されます。いわば星の死骸です。超大質量ブラックホールは、多くの銀河の中心に核として存在することがわかっています。私たちの住む天の川銀河（銀河系）もその例外ではなく、太陽系から約2万5千光年離れた距離にある中心核「いて座A*」には、太陽の400万倍の質量を持つ超大質量ブラックホールが潜んでいることが知られています。しかしながら、この超大質量ブラックホールの起源はまだ解明されておらず、宇宙における大きな謎の一つです。

近年の重力波^{*3}の検出が示したように、ブラックホール同士は合体することで大きくなります。また、周囲の物質を飲み込むことでも成長します。つまり、超大質量ブラックホールは、ブラックホールが周りの物質を大量に飲み込んだり、他のブラックホールとの合体を繰り返したりすることで成長してきたと推論できます。しかし、超大質量ブラックホールより軽く恒星質量ブラックホールより重い、中間の質量（太陽の100倍から10万倍程度の質量）を持つ「中間質量ブラックホール」は、これまでにいくつか報告例はあるものの、まだその存在は裏付けられておらず大きな論争を巻き起こしています。中間質量ブラックホールはいわばブラックホール界のミッシングリンクであり、超大質量ブラックホールの起源解明の鍵でもあるため、その発見は天文学において極めて重要な意味を持ちます。

3. 研究成果

研究チームは、東アジア天文台のJames Clerk Maxwell Telescope (JCMT) を用いた2016年の観測から、天の川銀河の中心核「いて座A*」から約20光年離れた位置に、小型な特異分子雲HCN-0.009-0.044を発見しました。一般に分子雲は、大局的には銀河回転に従って中心核周りを運動するのですが、この分子雲HCN-0.009-0.044は銀河回転に逆行するような異質な挙動を示していました。不自然な方向に局所的に加速を受けたようなその運動から研究チームは、そこには暗い「野良ブラックホール^{*2}」が潜んでおり、分子ガスとの重力相互作用の結果としてHCN-0.009-0.044が生じたという可能性を指摘していました（2017年7月18日 プレスリリース）。

今回、研究チームはHCN-0.009-0.044の正体を突き止める目的で、アルマ望遠鏡（ALMA）を用いて高解像度のサブミリ波帯スペクトル線観測を実施しました。その結果、それまで不明瞭であったHCN-0.009-0.044の詳細な構造と内部運動が明らかになりました（図1）。JCMTによる発見時は、小さな一つの分子雲と考えられていたものが（図1(a)）、アルマ望遠鏡により実は複数の構造から成る（図1(b)）ということが判明しました。視野の中心に気球のような形をした構造（バルーン）があり、向かって左側には南北に伸びる細長い構造（ストリーム）があることがわかります。これらの運動状態は、ドップラー効果による周波数の変化から求められる視線方向での速度（視線速度）から推測できます。各位置での視線速度を色で表したものが図1(c)です。この図を見ると、バルーンは北側から南側にかけて時計回りに、ストリームは南側から北側にかけてやや湾曲しながら、それぞれ連続的に速度が変化している様子がわかります。このような速度の変化パターンは、軌道回転運動をしている天体に典型的なものです。また、軌道回転運動を生み出すには「引力」が必要です。すなわち、バルーンやストリームの運動は「見えない重力源」の存在を強く示唆しています。

さらに研究チームは、観測データに基づいてバルーンとストリームの三次元軌道を決定し、その軌道運動をつくる重力源の質量を算出することに成功しました。解析の結果、バルーンとストリームは共通の重力源を中心とした2つの異なった楕円軌道上を運動しており、その重力源の質量は太陽のおよそ3万倍ということがわかりました（図2）。バルーンの軌道と重力源との最小距離は0.2光年程度です。すなわち、0.2光年よりもずっと小さな領域に、太陽の3万倍にも及ぶ莫大な質量が詰まっているということになります。これほどに超大な質量密度を有する天体はブラックホールと考えるのが

自然です。また、同方向には明るい天体が検出されず、例えば超高密度な星団を重力源として考えるのは困難です。以上より、HCN-0.009-0.044 の中には太陽の 3 万倍の質量を持った「中間質量ブラックホール」が潜んでいると結論できます。

この結果は、これまでの観測結果とは異なり、ブラックホール周辺のガス雲の運動が詳細にわかったことで得られたもので、中間質量ブラックホールのより確かな証拠を掴んだと言えるでしょう。

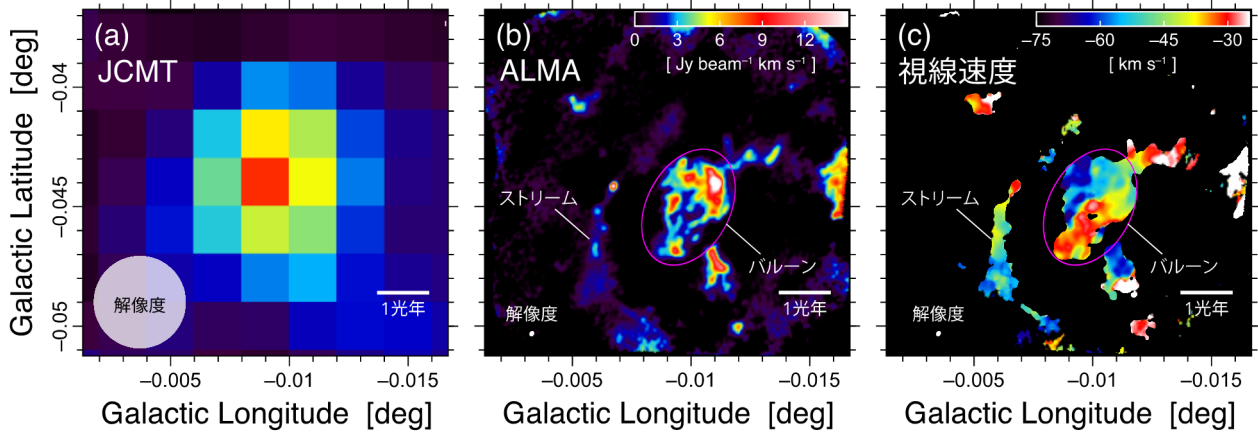


図 1

(a) JCMT で観測された特異分子雲 HCN-0.009-0.044 のシアン化水素 (HCN) 354.6 GHz スペクトル線強度図。雲の広がりに対して解像度が足りず、単一の構造に見える。

(b) アルマ望遠鏡で観測された同スペクトル線強度図。HCN-0.009-0.044 の内部構造が非常に詳細に描き出されている。

(c) 視線速度分布図。HCN-0.009-0.044 の系統的な視線速度は約-50 km/s (黄緑)であり、それに対して遠ざかる速度を赤色側、近づく速度を青色側で示している。

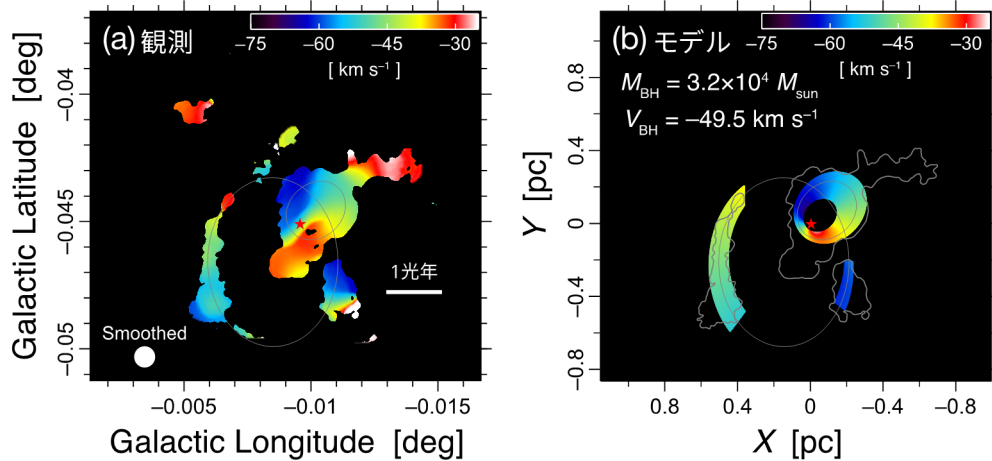


図 2

(a) 観測された視線速度分布図。ただし、解析時にノイズの影響を減らすために平滑化処理をしたデータを用いて作成した (図 1(c)は平滑化処理をしていない)。

(b) バブルとストリームの位置-速度情報を基にモデル化された視線速度分布図。観測結果(a)を非常によく再現していることがわかる。2つの楕円はそれぞれバブルとストリームの運動軌道を示し、赤い星印はブラックホールの位置を示す。モデルの最適値として得られたブラックホールの質量は $(3.2 \pm 0.6) \times 10^4$ 太陽質量、視線速度は $-49.5^{+1.0}_{-0.7}$ km/s である。

4. 本研究成果の意義

本研究により、「見えない質量」を取り囲むガス雲の明瞭な軌道運動を検出することに成功し、その質量が太陽の約3万倍と求められたことで、中間質量ブラックホールのより確かな存在証拠を掴むことができました。本研究成果は、以下に挙げる2つの点で大きな意義があります。1つは、中間質量ブラックホールを天の川銀河中心核「いて座A*」の近傍（約20光年の距離）に発見したという点です。この中間質量ブラックホールは将来的には中心核の超大質量ブラックホールに飲み込まれ、その成長に寄与する可能性があります。中間質量ブラックホールは超大質量ブラックホールの起源解明や銀河進化の理解の鍵であり、発見そのものに重要な意義があります。

そしてもう1つの意義は、今回発見されたブラックホールは「暗い」という点です。これまでに天の川銀河内には数十個のブラックホールが検出されてきましたが、そのほとんどは伴星^{*4}を持つブラックホール連星で、降着円盤が明るく輝いていたものです。理論予測によれば、天の川銀河内には大小含め少なくとも1億個以上のブラックホールがあるとされています。すなわち、天の川銀河内のブラックホールのほとんどは、伴星からの物質供給が十分でないため暗く、それゆえに、降着円盤からの明るい放射を検出するという従来の方法では発見が困難です。しかし、今回のように強い重力により振り動かされたガス雲を検出するという試みは、暗いブラックホールの探査にも有効な手段です。研究チームはこれまでも、天の川銀河の中心核から約200光年の位置に十万太陽質量を持つ中間質量ブラックホール候補天体を発見しています（2016年1月15日 プレスリリース、2017年9月5日 プレスリリース）。本研究と同様に、異常な速度を持つ分子ガス雲に注目していくことで、今後続々とブラックホール候補天体が発見されることが期待されます。これら一連の研究は、ブラックホール探査の新境地を開く礎となり得る先駆的なものです。

5. 研究論文について

本研究成果は、1月20日発行の米国の天体物理学専門誌『The Astrophysical Journal Letters』に掲載されました。論文の題目、および著者と研究当時の所属は以下の通りです。

“Indication of Another Intermediate-mass Black Hole in the Galactic Center”

竹川俊也（国立天文台 野辺山宇宙電波観測所 特任研究員）

岡 朋治（慶應義塾大学理工学部 物理学科 教授）

岩田悠平（慶應義塾大学大学院理工学研究科 博士課程1年）

辻本志保（慶應義塾大学大学院理工学研究科 博士課程1年）

野村真理子（東北大学大学院理学研究科 天文学専攻 学術研究員）

『The Astrophysical Journal Letters』, January 17, 2019, vol. 871, Number 1, L1 (6pp)

<http://iopscience.iop.org/article/10.3847/2041-8213/aafb07/>

doi: 10.3847/2041-8213/aafb07

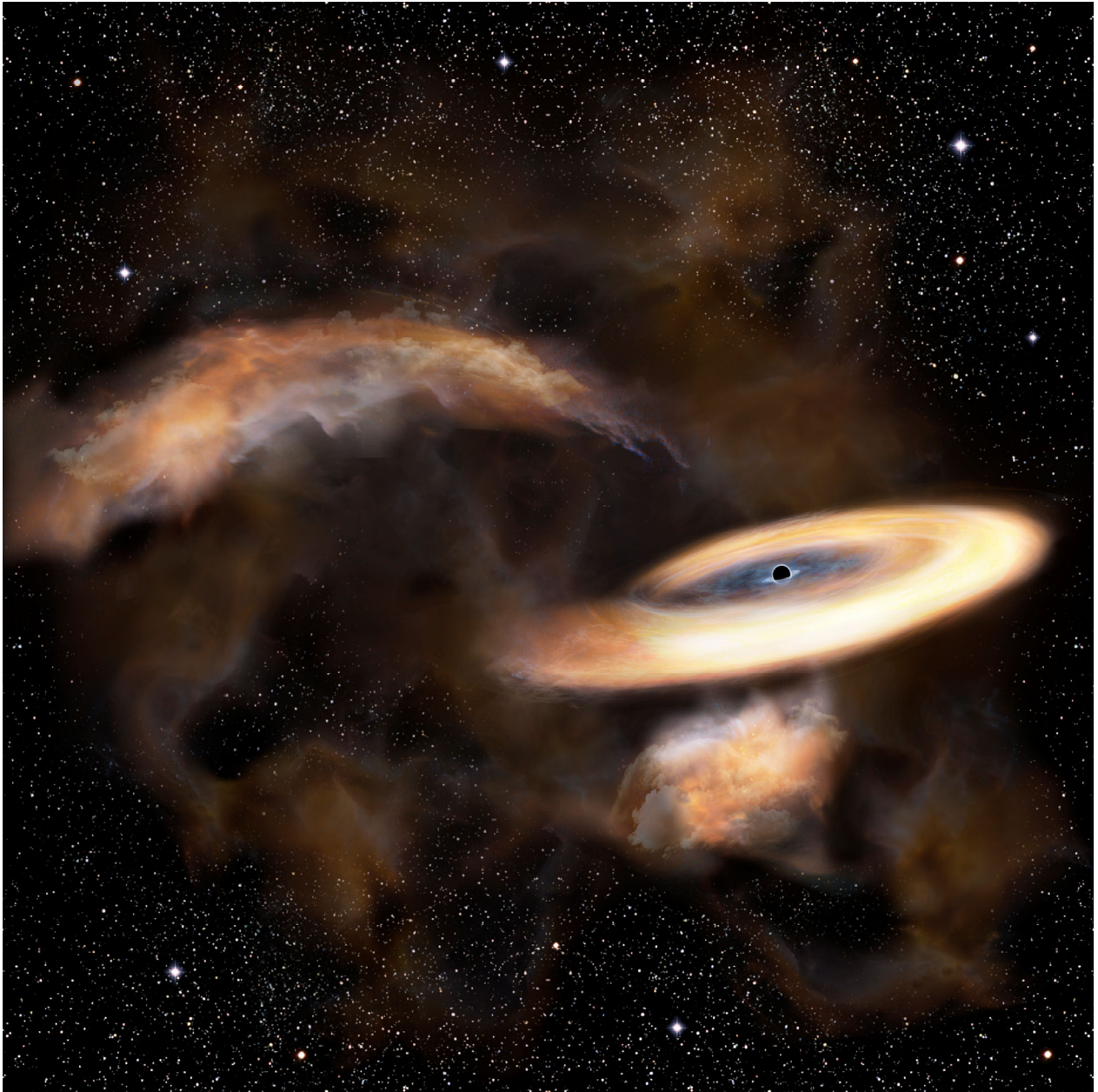


図 3 ガス雲を振り回す中間質量ブラックホールの想像図

< 参考 >

国立天文台野辺山宇宙電波観測所

<https://www.nro.nao.ac.jp>

アルマ望遠鏡

<https://alma-telescope.jp>

慶應義塾大学理工学部 岡 朋治研究室

<http://aysheaia.phys.keio.ac.jp/index.html>

< 関連する研究発表 >

- ・ 慶應義塾大学プレスリリース (2017 年 7 月 18 日)
「天の川銀河中心部で新たに 2 つの「野良ブラックホール」候補を発見」
<https://www.keio.ac.jp/ja/press-releases/2017/7/18/28-21984/>
- ・ 国立天文台+慶應義塾大学プレスリリース (2017 年 9 月 5 日)
「天の川銀河で中質量ブラックホール候補の実体を初めて確認」
<https://www.nao.ac.jp/news/science/2017/20170905-alma.html>
<https://www.keio.ac.jp/ja/press-releases/2017/9/5/28-23915/>

- ・ 慶應義塾大学プレスリリース（2016年1月15日）
「天の川銀河の中で二番目に大きなブラックホールの兆候を発見」
<https://www.nao.ac.jp/news/science/2016/20160115-nro.html>
https://www.keio.ac.jp/ja/press_release/2015/osa3qr000001bq8l.html

<用語説明>

- ※ 1 アルマ望遠鏡：アタカマ砂漠の標高約 5000 メートルの高原に建設された巨大電波望遠鏡。国立天文台を代表とする東アジア、米国国立電波天文台を代表とする北米連合、欧州南天天文台を代表とするヨーロッパなどの国際共同プロジェクトとして進められている。
- ※ 2 野良ブラックホール：ブラックホールに落下する物質は、ブラックホール周りに降着円盤と呼ばれる構造を形成する。一般に、降着円盤は加熱されて光り、降着円盤に堆積する物質の量が多いほど明るく輝く。すなわち、ブラックホールが「大食い」であるほど降着円盤は明るくなる。一方で、あまり物質が供給されないブラックホールは、明るい降着円盤を持たず、当然ブラックホールそのものも光を発することはないので、発見は困難である。このように、「食料」が十分に与えられていない孤立したブラックホールのことを研究チームは「野良ブラックホール」と呼んでいる。
- ※ 3 重力波：非軸対象の物体が動くことで、時空の歪みが光速で波として伝搬する現象。ブラックホールの存在と同じく、アインシュタインの一般相対性理論により予言され、その検出は「アインシュタインの最後の宿題」といわれていた。一般相対性理論が完成したちょうど 100 年後の 2016 年に初検出が公表され、その発生源がブラックホール同士の合体であることが突き止められた。
- ※ 4 伴星：二つの恒星が互いの重力で引き合い、両者の重心周りを軌道回転運動している天体を「連星」といい、一般に明るい方の星を「主星」、暗い方の星を「伴星」という。連星のパートナーとしては恒星だけではなく、中性子星やブラックホールの場合もある。

※ご取材の際には、事前に下記までご一報くださいますようお願い申し上げます。

※本リリースは文部科学記者会、科学記者会、各社科学部等に送信させていただいております。

・ 研究内容についてのお問い合わせ先

国立天文台野辺山宇宙電波観測所 特任研究員 竹川俊也（たけかわ しゅんや）

TEL: 0267-98-4320 E-mail: shunya.takekawa@nao.ac.jp

慶應義塾大学 理工学部 物理学科 教授 岡 朋治（おか ともはる）

TEL: 045-566-1833 E-mail: tomo@phys.keio.ac.jp

・ アルマ望遠鏡についてのお問い合わせ先

国立天文台アルマプロジェクト 平松正顕（ひらまつ まさあき）

TEL: 0422-34-3630 E-mail: hiramatsu.masaaki@nao.ac.jp

・ 本リリースの配信元

慶應義塾広報室（村上）

TEL : 03-5427-1541 FAX : 03-5441-7640

Email : m-pr@adst.keio.ac.jp <https://www.keio.ac.jp/>