

配布先：京都大学記者クラブ、文部科学記者会、科学記者会、千葉県政記者クラブ
報道解禁：2025 年 12 月 18 日（木）19 時（新聞は 19 日朝刊）

2025 年 12 月 18 日

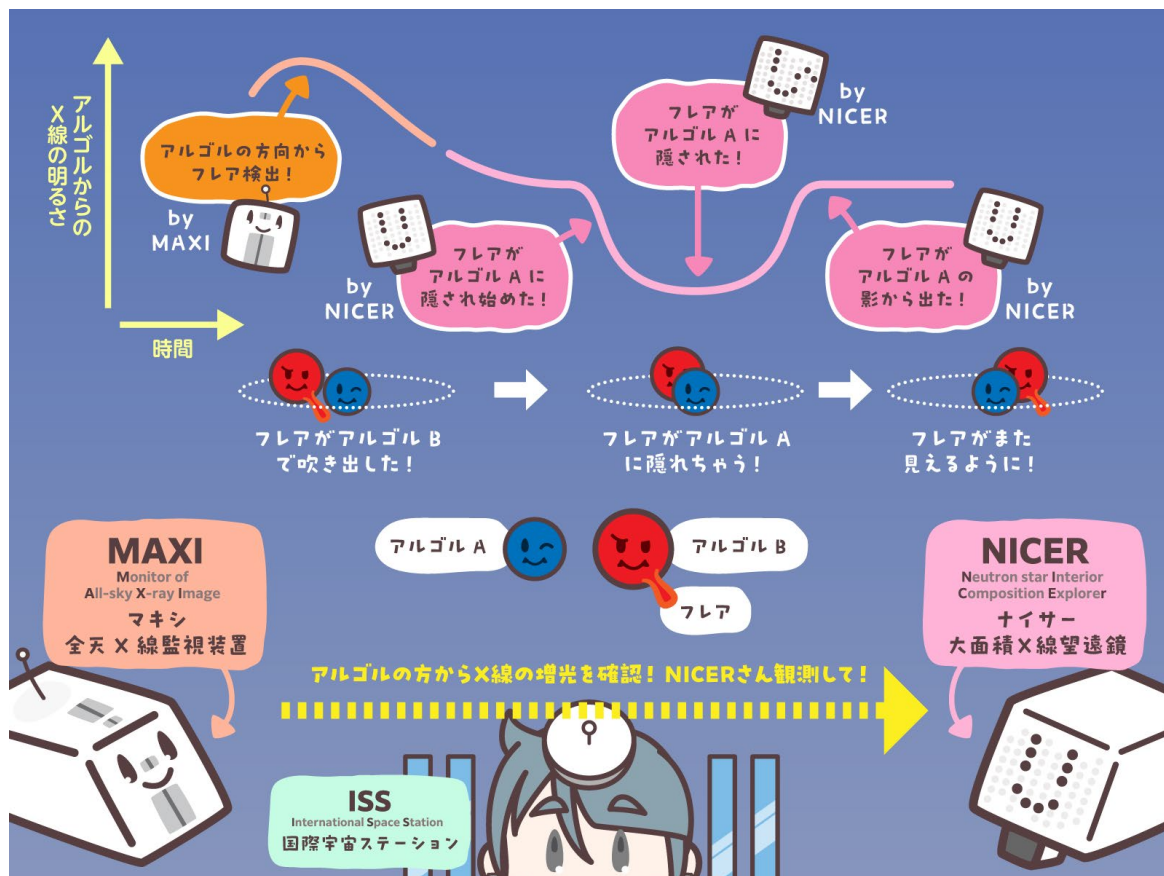
MAXI-NICER 連携で捉えた悪魔のまばたき —アルゴルで発生した巨大恒星フレア食の観測に成功—

概要

京都大学の中山 和哉 大学院理学研究科修士課程学生、千葉大学の岩切 渉 助教、京都大学の榎戸 輝揚 准教授、井上 峻 理学研究科博士課程学生、理化学研究所の三原 建弘 専任研究員、NASA ゴダード宇宙飛行センターの Keith Gendreau 研究員、Zaven Arzoumanian 研究員、濱口 健二 研究員、コロラド大学の野津 湧太 研究員のグループは、国際宇宙ステーションに搭載された日本の全天X線監視装置 MAXI(※1)およびNASAのX線望遠鏡 NICER(※2)の国際連携観測により、悪魔の星と呼ばれる食変光星アルゴル(※3)で発生した太陽フレアの～10万倍の明るさのスーパーフレア(※4)を MAXI で捉え、フレアの食（奥にいる星からの光を手前にいる星が隠すこと）による減光を NICER で捉えることに成功し、その発生位置とサイズを特定することに成功しました。

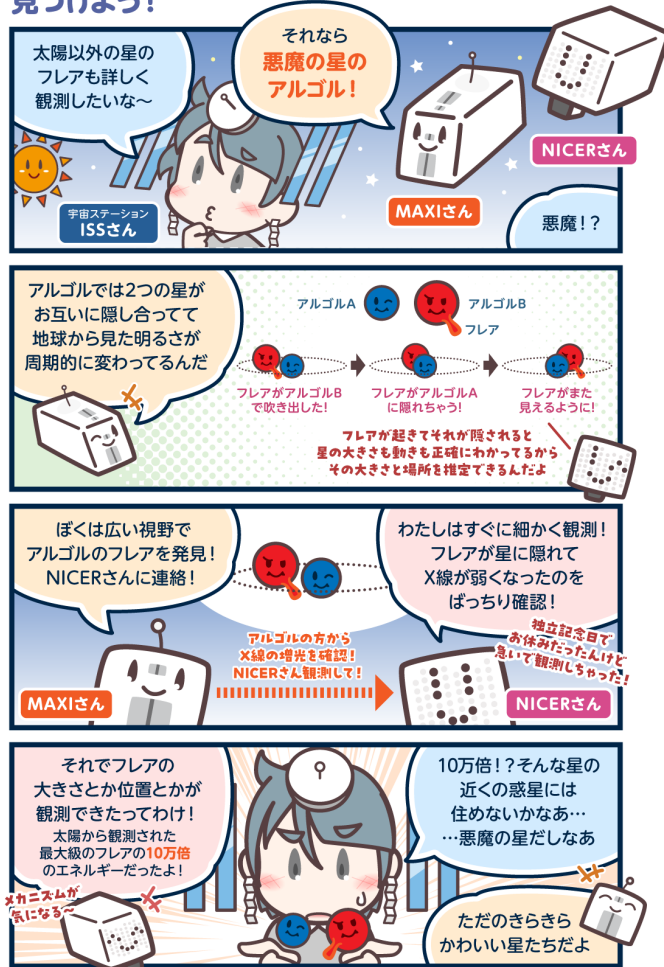
いつ起こるともわからない突発現象であるフレアの食は、これまでは偶然観測された例しかありませんでしたが、今回は事前に突発現象に対する観測体制を整えていた MAXI と NICER によって初めて狙い通りにフレア食を観測することに成功しました。恒星のスーパーフレア現象は、太陽とは違い恒星が非常に遠くにあるためその大きさや位置を決めるのが困難です。今回観測されたフレア食はその減光のタイミングからこれらの情報を推定でき、スーパーフレアの大きさは太陽の直径に匹敵するほど巨大なサイズであることがわかりました。この成果は未解明であるスーパーフレアの発生メカニズムに対して重要な示唆となります。

本研究成果は、2025 年 12 月 18 日午前 10 時（GMT）に米国の国際学術誌「The Astrophysical Journal」に掲載されます。



(credit : ひっぐすたん)

悪魔の星のまばたきを見つけよう！



(credit：ひっぐすたん)

1. 背景

恒星で突発的に発生する大規模な爆発現象であるフレアは、身近な恒星である太陽フレアの研究を通じて、その発生メカニズムの理解が進んできています。一方で遠くの宇宙に目を向けると、人類の観測史上最大の太陽フレアのエネルギー(約 10^{25} ジュール)をはるかに超えたスーパーフレアを起こす恒星があることも、これまでのX線による観測などで知られています。そのようなスーパーフレアの発生メカニズムが太陽と同様のものであるのかは、磁気流体力学の観点からも、近年目覚ましい発展を遂げている系外惑星での居住可能性に関する議論においても鍵になります。発生メカニズムを調べる上で、観測から得られるフレアの発生場所の大きさと位置は重要な情報です。しかし、太陽以外の恒星は地球からの距離が遠いため一般的にそのフレアのサイズ、位置を特定するのが極めて困難です。そのような状況の中で、唯一これらの情報の示唆が得られていたのがアルゴルです。アルゴルは高校地学の教科書に「アルゴル型食変光星」と記載されているように、周期的に明るさが変化する有名な恒星です。アルゴルが有名である理由は、図1に示すようにアルゴルは連星であり、その軌道面が地球から見て揃っているため、お互いの星が地球から見て視線方向に並んだときに、奥にいる星の光を手前にいる星が隠す(食を起こす)ことによって連星の周期に伴った減光が観測されるからです。アルゴルは「悪魔」という意味を持ち、その星座上の位置からそのように名をつけられたと言われます。古代の人々の中で、この明るさの変化に気づいた人は悪魔がまばたきしているように感じていたのかもしれない。

日は米国の独立記念日であり休日でしたが、NICER チームは「独立記念日を祝う花火だ」と表現して予測したフレア食の時刻より前に NICER をアルゴルへと向けることに成功しました。

この観測で得られた実際の MAXI と NICER による X 線光度の時間変化が図 1 になります。研究グループの期待通り、副極小の位置でアルゴル B のフレアがアルゴル A によって隠されたフレア食、悪魔がまばたきする過程を見事観測することに成功しました。また、可視光帯域でのアルゴルの食のタイミングは第 3 の連星などの効果でわずかに予想よりもずれることが知られていますが、そのわずかなずれに関してもアルゴルの食のタイミングを長年記録し続けている Mt. Suhola 天文台のデータをいただくことで、X 線フレアの食が発生した際の連星間の位置を詳細に知ることができました。これらのデータを詳細に解析し、連星の位置関係とフレアの発生場所のシミュレーション(図 2) との比較を行うことで、フレアの大きさが約 190 万キロメートルと、過去の観測を超える巨大なサイズであり、発生場所は中緯度から高緯度の位置で今回のスーパーフレアが発生していることを特定することに成功しました。

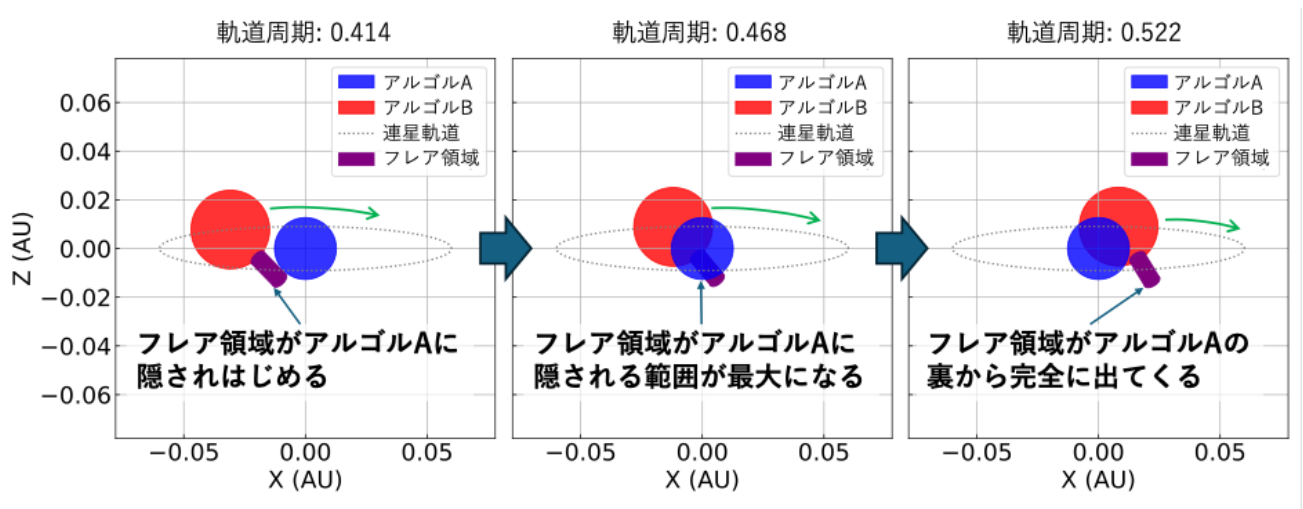


図 2：アルゴルでのスーパーフレア光度と連星の位置関係から推定したフレアの発生位置

3. 波及効果、今後の予定

研究グループは、それぞれ特徴の違う検出器を組み合わせたユニークな MANGA 観測によって、スーパーフレアの食という現象から、そのサイズと発生位置という重要な物理量を導き出すことに成功しました。今回のような、いつ起こるかわからない突発現象を積極的に観測する手法は時間領域天文学と呼ばれ、特にインターネットの発展以前は難しかった今回のような国際連携観測が近年推し進められています。また、2023 年 9 月に打ち上げられた日本の XRISM 衛星による高分散分光観測からもスーパーフレアの情報が引き出されることが期待されており、今後さらなる観測例が増えていくことでスーパーフレアの発生メカニズムが通常の太陽フレアと違うものなのかの議論が発展することが期待されます。スーパーフレアの発生は周囲の惑星での生命の発生、居住環境の議論においても重要な情報となり、このような研究はますます進んでいくことが期待されます。

4. 研究プロジェクトについて

本研究は、中山和哉（京都大学大学院理学研究科修士課程学生）、岩切渉（千葉大学ハドロン宇宙国際研究センター（ICEHAP）助教）、榎戸輝揚（京都大学大学院理学研究科准教授）、井上 峻（京都大学大学院理学研究科博士課程学生）、三原建弘（理化学研究所開拓研究所 専任研究員）、Keith Gendreau、Zaven Arzoumanian（NASA ゴダード宇宙飛行センター研究員）、濱口 健二（NASA ゴダード宇宙飛行センター研究員、メリーラ

ンド大学研究員)、野津 湧太(コロラド大学研究員)を中心に行われました。また本成果に至る研究において、科学研究費補助金 JP23K22547、JP24K00673、JP 16K17717 の支援を受けています。

<用語解説>

※1 **MAXI**: 2009 年 8 月から掃天観測を継続している ISS に搭載された全天 X 線監視装置 MAXI(Monitor of All-sky X-ray Image)。3 度×160 度の扇型の視野を持ち、約 90 分の ISS 軌道周期に合わせて 2-20 キロ電子ボルトの X 線帯域で全天を走査観測し、フレアのような突発現象を察知した場合は、ただちにそのデータを解析し、世界に向けて報告している。

※2 **NICER**: 2017 年 6 月に ISS に搭載された NASA ゴダード宇宙飛行センターの X 線観測装置。視野は MAXI と比べてはるかに狭く突発現象を察知することはできないが、感度が抜群によいため MAXI では捉えきれない突発天体の詳細な減光やスペクトルの情報を得ることができる。

※3 **アルゴル**: 連星の軌道面が地球の方向にあるため、地球から見て、連星をなす 2 つの星が視線方向に並ぶときに減光を示す食変光星の代表的な星。

※4 **スーパーフレア**: 恒星が起こすフレアの中でも過去に観測された最大級の太陽フレア(10^{25} ジュール)と比べて 10 倍以上のエネルギーを解放するフレアのこと。今回アルゴルで観測されたような 10^{30} ジュールという桁違いの規模のスーパーフレアは太陽では発生しないであろうことは多くの太陽型星の観測結果から示唆されている(一方、太陽についても最大 10^{28} ジュール程度のスーパーフレアの発生可能性は示唆されている)。

<研究者のコメント>

スーパーフレアは興味深い研究対象ですが、太陽では見られないため、その空間情報を得るのは困難な現象です。本研究で連星の特性を活かしてそのようなフレアの空間情報を得る方法を確認することができました。これは他の連星系にも適用できる一般性の高い手法です。今後は電波などを用いた多波長同時観測を行うことでさらにスーパーフレアの機構に迫っていきたいと考えています。(中山)

MAXI の広視野、NICER の感度というお互いのもっていないものを補う、非常にユニークな連携観測に成功しました。自分で予測したタイミングで、バッチリ X 線の食が起きているデータが NASA から送られてきたときにはとても感動しました。このような装置や国を超えた連携観測は、さらにニュートリノや重力波といった光ではない宇宙の情報を伝えてくれるメッセンジャーと合わせることで、未開拓領域であるマルチメッセンジャー天文学を切り拓いていくことができますので、まだまだ精進していきたいです。(岩切)

国際宇宙ステーションに搭載されている 2 つの X 線天文装置、日本の MAXI とアメリカの NICER は、それぞれ広視野探査と精密観測という特徴を持ち、それらが連携すると強力な観測装置となります。本研究は、通信衛星による軌道上・地上の常時接続、コンピュータによる自動処理、インターネットによる国境を越えた速報性を利用して、日米の研究者が協力して成し遂げた成果です。今回の「悪魔の星」は、古代アラビアから明るさが変わる不気味な星として知られ、アルゴル(悪魔)と名付けられた星。最新技術により、その素顔がまた 1 つ明らかになりました。(三原)

<論文タイトルと著者>

タイトル: Eclipsing Stellar Flare on the Demon Star Algol Binary System Observed during the MAXI-NICER Follow-up Campaign in 2018 (MAXI-NICER 連携で観測された悪魔の星アルゴルでの恒星フレア食)

著 者：Kazuya Nakayama, Wataru Buz Iwakiri, Teruaki Enoto, Shun Inoue, Yuta Notsu, Keith Gendreau,
Zaven Arzoumanian, Kenji Hamaguchi and Tatehiro Mihara

掲 載 誌：The Astrophysical Journal DOI：10.3847/1538-4357/ae1699

<研究に関するお問い合わせ先>

岩切 渉（いわきり わたる）

千葉大学ハドロン宇宙国際研究センター（ICEHAP）・助教

TEL：043-290-3969

E-mail：iwakiri@hepburn.s.chiba-u.ac.jp

<報道に関するお問い合わせ先>

京都大学 広報室 国際広報班

TEL：075-753-5729 FAX：075-753-2094

E-mail：comms@mail2.adm.kyoto-u.ac.jp

千葉大学 広報室

TEL：043-290-2018 FAX：043-284-2550

E-mail：koho-press@chiba-u.jp

理化学研究所 広報部 報道担当

TEL: 050-3495-0247

E-mail: ex-press@ml.riken.jp