

2019 年 4 月 2 日

東京大学国際高等研究所カブリ数物連携宇宙研究機構 (Kavli IPMU)

大阪大学

東北大学大学院理学研究科

国立天文台 (NAOJ)

ダークマターは原始ブラックホールではなかった!?

1. 発表概要

東京大学国際高等研究所カブリ数物連携宇宙研究機構 (Kavli IPMU) の高田昌広主任研究者、大学院生の新倉広子さん、大阪大学大学院理学研究科の住貴宏教授、東北大学大学院理学研究科の千葉柁司教授、プリンストン大学、インド天文学天体物理学大学連携センターの研究者からなる国際共同研究チームは、ハワイのすばる望遠鏡に搭載された超広視野主焦点カメラ Hyper Suprime-Cam (HSC; ハイパー・シュプリーム・カム) で得たアンドロメダ銀河のデータを詳しく解析し、ホーキング博士がその存在を予言した月質量より軽い原始ブラックホール (大きさ 0.1mm 以下) による重力レンズ効果を探索しました。その結果、約 260 万光年の距離にあるアンドロメダ銀河と我々の天の川銀河の間に存在するダークマターが原始ブラックホールではない可能性が高いことを観測的に初めて明らかにしました。

本研究成果は、英国科学雑誌「Nature Astronomy」に 2019 年 4 月 1 日付で掲載されました。

2. 発表内容

宇宙には通常の物質の約 5 倍の総量のダークマターがあることが分かっています。例えば、通常の物質しか存在しない場合、我々が住む天の川銀河に属する星はバラバラに宇宙空間に飛び散ってしまいます。しかし実際には、銀河を取り囲むようにダークマターが存在し、その巨大な重力により、星々はバラバラにならず銀河に留められています。また、現在の標準的なシナリオでは、ダークマターが多く存在するところに星が形成され、またその星々が集まって銀河が形成されてきたと考えられています。しかし、そのような重要な役割を持ちながらダークマターの正体は分かっていません。ダークマターの最有力候補の一つは未発見の素粒子ですが、地下素粒子実験や欧州原子核研究機構 (CERN) の LHC などの加速器実験でも、その手がかりは得られていません。

ダークマターのもう一つの候補が、宇宙が高温かつ高密度だった宇宙初期に形成された

かもしれないブラックホール（以後、原始ブラックホール）です。原始ブラックホールの可能性については、ホーキング博士が 1970 年代に最初に提案しました。例えば月質量（太陽の質量の約 2700 万分の 1）より軽い原始ブラックホールがダークマターである可能性は、従来の観測では否定されていませんでした。

そこで、東京大学国際高等研究所カブリ数物連携宇宙研究機構（Kavli IPMU）の高田昌広主任研究者、大学院生の新倉広子さん、安田直樹教授を中心とする研究チームは、原始ブラックホールがダークマターである可能性を調べるため、ハワイすばる望遠鏡に搭載された超広視野主焦点カメラ Hyper Suprime-Cam (HSC; ハイパー・シュプリーム・カム) で観測されたアンドロメダ銀河の画像を解析しました。アンドロメダ銀河は、我々の最も近傍（距離約 260 万光年）にある、我々の天の川銀河のような巨大渦巻き銀河です。このため、地球とアンドロメダ銀河のあいだの宇宙空間には、大量のダークマターがあるはずです（図 1 参照）。つまり、原始ブラックホールがダークマターであれば、沢山のブラックホールが存在することになるはずです。本研究チームは、光を出さないブラックホールの存在を検証するために、重力レンズ効果に着目しました。この重力レンズは次のような観測現象です。原始ブラックホールがアンドロメダ銀河の星の手前を横切ったとき（原始ブラックホールとアンドロメダ銀河の星が視線方向にほぼ一直線上に並んだとき）、その星に対して原始ブラックホールは重力レンズ効果を引き起こします（図 2 参照）。つまり、空の上で原始ブラックホールがアンドロメダ銀河の星に近づくときには、その星は明るく見え、ブラックホールが遠ざかるときには暗くなるという、星の明るさが特徴的な時間変化を示すことになります。月質量程度の原始ブラックホールの場合は、天球上のアンドロメダ銀河の星とブラックホールの位置関係、あるいはブラックホールの速度に従って、星の明るさの時間変化は典型的に 10 分から数時間にかけて起こります。これは、変光星など明るさが変化する通常の星と比較して、短い時間変動です。この重力レンズ効果では、星の多重像を分解して観測できず、一つの星が明るさだけ変化するように見える現象なので、重力マイクロレンズ効果とも呼ばれます。

しかし、重力レンズ効果は非常に稀な現象で、滅多に起こりません。それでも、アンドロメダ銀河の多数の星を観測し、また地球とアンドロメダ銀河の間の広大な空間には大量のダークマター、つまり多数の原始ブラックホールが存在すれば、重力マイクロレンズが起こる確率は非常に高いはずです。この重力マイクロレンズ効果の探索には、HSC の広視野とすばる望遠鏡の口径 8.2m の集光力が威力を発揮しました。HSC の広視野はアンドロメダ銀河全体（星が分布する領域）を一度に見渡すことができます（図 2 の上図を参照）。また、すばる望遠鏡の高い集光力により、90 秒の短い露出時間でもアンドロメダ銀河の個々の星からのわずかな光を捕らえ、約 9000 万個の星を同時測定できました。

本研究チームは、この重力マイクロレンズの現象を見つけるために、2014年の11月23日の快晴の夜に、約7時間にわたり約2分間隔で約190枚のアンドロメダ銀河の連続画像をHSCで取得しました。その画像を詳しく解析し、明るさが変化している星を探したところ、約15,000個もの時間変動する星を発見することができました。さらに、その時間変動する星から、重力マイクロレンズ効果が予言する明るさの時間変動と一致する天体、つまり重力レンズ効果の候補天体を探しました。その結果、ダークマターが原始ブラックホールである場合は1,000個程度の重力レンズ効果を発見できるという予言に対して、たった1個だけの重力マイクロレンズ候補星を見つけました（図3参照）。これが本当の原始ブラックホールの重力マイクロレンズ効果であれば大発見となることから、追観測が待たれます。逆に、たった1個の重力レンズ候補天体しかなかったということは、これが本当の原始ブラックホールであったとしても、原始ブラックホールの総量はダークマターの約0.1%程度の質量にしか寄与していないことになります。

そして本研究により、ダークマターが原始ブラックホールである可能性を検証しました（図4参照）。具体的には、太陽質量の10億分の1（月質量の30分の1程度）の軽い原始ブラックホールがダークマターであるシナリオを初めて棄却しました。一方、今回の観測では、太陽質量の1-10兆分の1程度の原始ブラックホールがダークマターである可能性は棄却できませんでした。今回の成果は天文学だけでなく、素粒子物理学にも影響を与える成果です。

今後、本国際共同研究チームは、アンドロメダ銀河をHSCでさらに観測し、時間変動天体、原始ブラックホールの重力マイクロレンズ効果の探索研究を発展させる予定です。例えば、米国のレーザー干渉計重力波天文台LIGOで観測されたブラックホールが原始ブラックホールかどうか調べようとしており、更なる成果が期待されます。

3. 発表雑誌

雑誌名：Nature Astronomy

論文タイトル：Microlensing constraints on primordial black holes with Subaru/HSC Andromeda observations

著者： Hiroko Niikura (1,2), Masahiro Takada (1), Naoki Yasuda (1), Robert H. Lupton (3), Takahiro Sumi (4), Surhud More (1,5), Toshiki Kurita (1,2), Sunao Sugiyama (1,2), Anupreeta More (1,5), Masamune Oguri (1,2,6), Masashi Chiba (7)

著者所属：

- 1 Kavli Institute for the Physics and Mathematics of the Universe (WPI), The University of Tokyo, Chiba, Japan.
- 2 Physics Department, The University of Tokyo, Tokyo, Japan.
- 3 Department of Astrophysical Sciences, Princeton University, Princeton, NJ, USA.
- 4 Department of Earth and Space Science, Osaka University, Toyonaka, Japan.
- 5 Inter-University Centre for Astronomy and Astrophysics, Pune, India.
- 6 Research Center for the Early Universe, University of Tokyo, Tokyo, Japan.
- 7 Astronomical Institute, Tohoku University, Sendai, Japan.

DOI: <https://doi.org/10.1038/s41550-019-0723-1> (2019 年 4 月 1 日掲載)

論文のアブストラクト (Nature Astronomy のページ)

<https://www.nature.com/articles/s41550-019-0723-1>

プレプリント (arXiv.org のウェブページ)

<https://arxiv.org/abs/1701.02151>

4.問い合わせ先

(研究内容について)

高田 昌広 (たかだ まさひろ)

東京大学国際高等研究所カブリ数物連携宇宙研究機構 主任研究者/教授

E-mail: masahiro.takada_at_ipmu.jp TEL : 04-7136-6510

*_at_を@に変更してください

住 貴宏 (すみ たかひろ)

大阪大学大学院理学研究科宇宙地球科学専攻 教授

E-mail: sumi_at_ess.sci.osaka-u.ac.jp

*_at_を@に変更してください

千葉 柊司 (ちば まさし)

東北大学大学院理学研究科天文学専攻 教授

E-mail: chiba_at_astr.tohoku.ac.jp

*_at_を@に変更してください

(報道対応)

東京大学国際高等研究所カブリ数物連携宇宙研究機構 広報担当 小森真里奈

E-mail: press_at_ipmu.jp TEL: 04-7136-5977

*_at_を@に変更してください

大阪大学理学研究科庶務係

TEL : 06-6850-5280 FAX:06-6850-5288

E-mail: ri-syomu_at_office.osaka-u.ac.jp

*_at_を@に変更してください

東北大学大学院理学研究科 広報・アウトリーチ支援室

E-mail: sci-pr_at_mail.sci.tohoku.ac.jp TEL: 022-795-6708

*_at_を@に変更してください

(すばる望遠鏡に関すること)

国立天文台ハワイ観測所

広報担当サイエンティスト 藤原 英明

TEL : +1-808-934-5922 (研究室) E-mail : hideaki_at_aoj.org

*_at_を@に変更してください

※日本との時差は-19 時間です。時差にご配慮願います。

5. 参考画像

画像は <http://web.ipmu.jp/press/201903-M31> からダウンロード可能です。

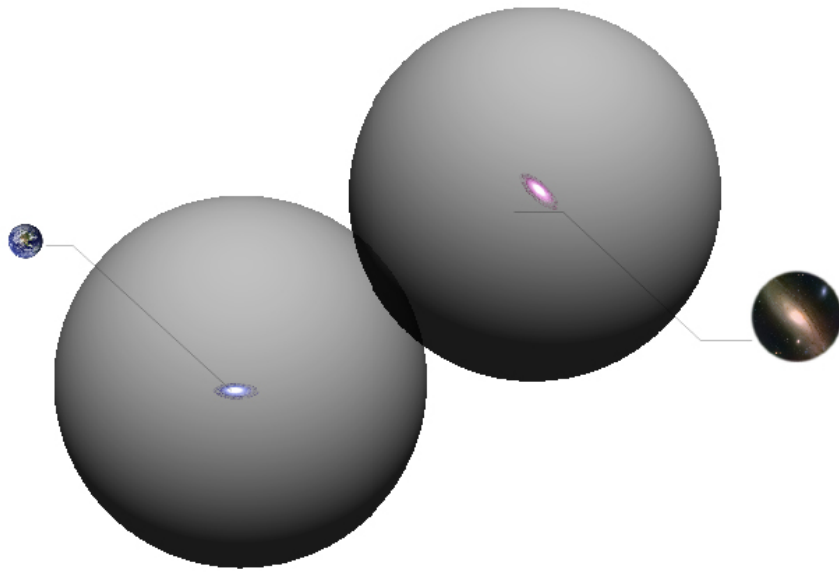


図 1 我々から約 260 万光年の距離にあるアンドロメダ銀河と天の川銀河の位置関係の概念図。アンドロメダ銀河も天の川銀河のような渦巻き銀河である。星が密集している領域（銀河中心のバルジとバルジを囲む円盤に相当。直径にして約 3 万光年）に比較して、半径で約 10 倍以上の広がりでダークマターが分布していると考えられている。このように、我々（地球）とアンドロメダ銀河の間には大量のダークマターが存在し、ダークマターが原始ブラックホールであれば、原始ブラックホールが多数存在すると考えられる (Credit : Kavli IPMU)。

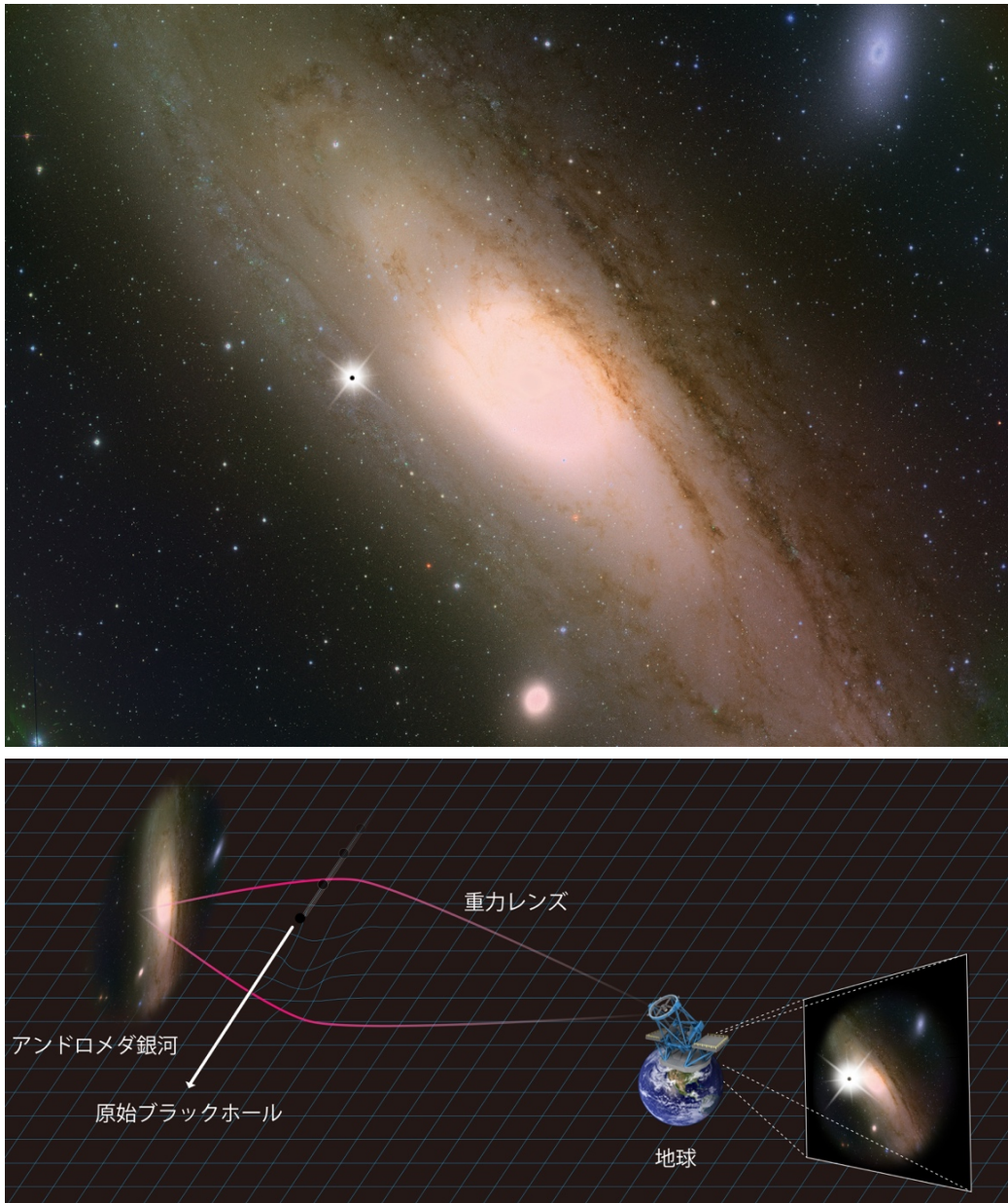


図 2 重力マイクロレンズの概念図。上図の背景のイメージは、すばる HSC のアンドロメダ銀河の画像。地球とアンドロメダ銀河のあいだの宇宙空間に存在するかもしれない原始ブラックホールが、アンドロメダ銀河の星の前を横切った場合、重力レンズ効果が引き起こされる（下の図は説明図）。原始ブラックホールが近づくときには、背景にあるアンドロメダ銀河の星は明るくなって観測され、遠ざかるときには暗くなって観測される。つまり、その星は明るさが時間変動する天体として区別することができる。上図の明るくなっている星は、原始ブラックホールによる重力レンズの概念図。実際には、ブラックホールの大きさは観測できないので、時間変動する星の明るさのみが観測される（Credit：Kavli IPMU）。

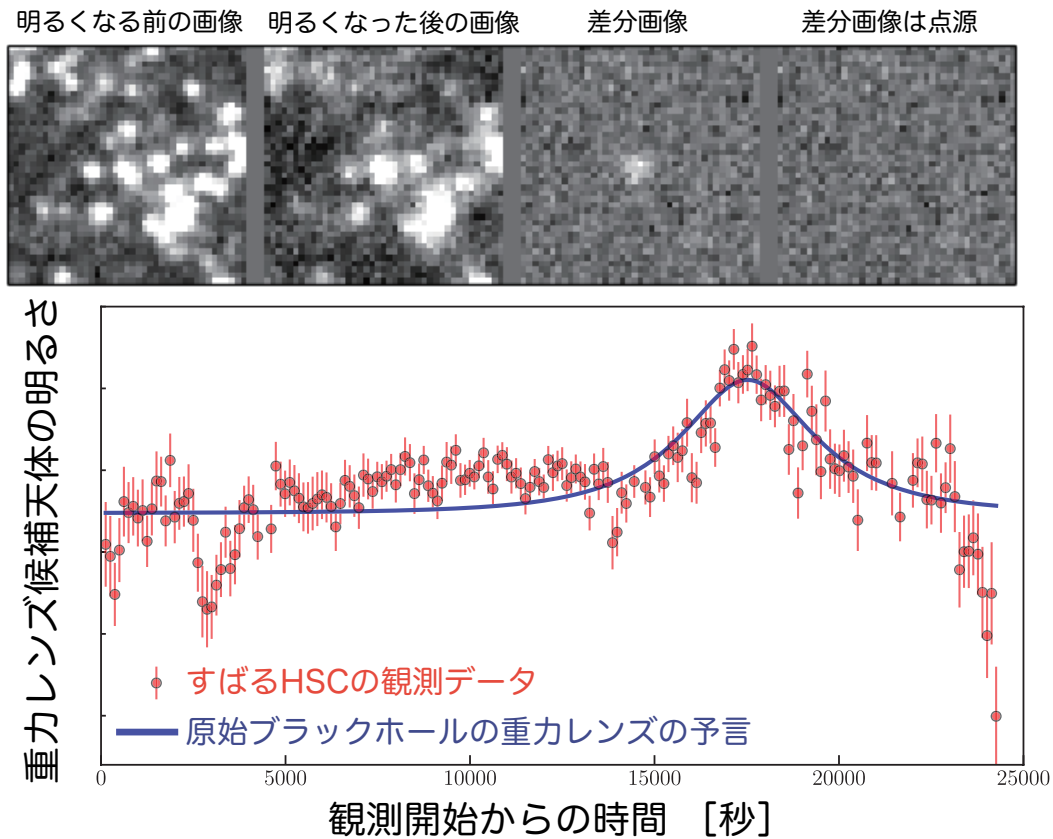


図 3 今回のすばる HSC のアンドロメダ銀河のデータから見つけた、たった一つの原始ブラックホールによる重力マイクロレンズ効果の候補天体。横軸は 2014 年 11 月 23 日の観測開始時間からの時間（秒単位）、縦軸は候補天体の明るさ。観測開始から約 14,000 秒（約 4 時間）後に星が徐々に明るくなり、約 17,000 秒後（約 4 時間 40 分後）に最大の明るさになり、その後徐々に暗くなった（元の星の明るさに戻った）ことを示す。実線は、この観測結果を再現する重力マイクロレンズ効果の予言。上の画像は、候補天体の画像。左から右にかけて、候補天体の明るくなる前の画像、明るくなった後の画像、その 2 つの画像の差分画像（明るさが変わらないまわりの星は消えている）。明るさの変化した星の明るさ変化のみが示されており、差分画像から明るさ変化した天体が点源（星）であること（不正確な解析による系統誤差、間違いではないこと）を示している（Credit : Niikura et. al）。

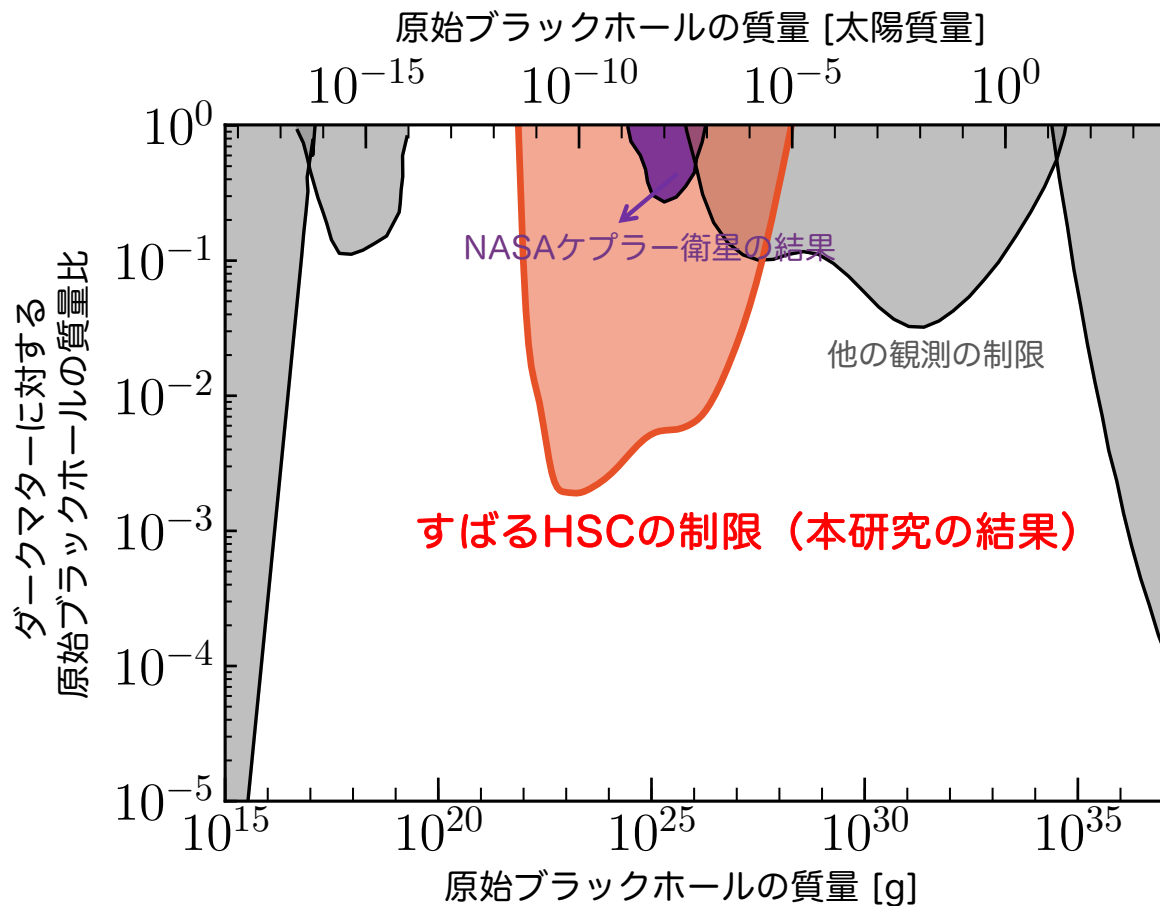


図 4 オレンジ色の塗られた領域は、本研究の重力マイクロレンズ効果の探索から得られた、原始ブラックホールの存在量の制限（塗られた領域は許されない領域）。横軸は原始ブラックホールの質量（下側の数値の単位はグラム（g）、上側の数値は太陽質量の単位）、縦軸は天の川銀河とアンドロメダ銀河のあいだに存在するダークマターの総量に対する原始ブラックホールの質量比。縦軸が 1 (10 の 0 乗) の場合は、すべてのダークマターが原始ブラックホールである場合に対応する。他のグレーの領域は他の観測による制限。本研究のたった 1 晩の HSC のデータを使った解析から、NASA のケプラー衛星の 2 年間のデータよりも厳しい制限が得られたのが分かる (Credit : Niikura et. al) 。