

2021年3月10日

記者會、記者クラブ 各位

星は一人では生まれない？ ガス雲衝突から始まる星団誕生の理解が進む

国立大学法人東海国立大学機構 名古屋大学大学院理学研究科の立原研悟准教授、福井康雄名誉教授らの研究グループは、大阪府立大学、国立天文台等との共同研究で、宇宙空間に漂うガス雲^{注1)}同士の衝突が、星団^{注2)}の誕生を引き起こす主要なメカニズムであることを新たに発見しました。

本研究成果は、個々の天体や物理現象を緻密に検証した20編の論文と、それらをまとめたレビュー論文として、2021年1月付の査読付き天文学術雑誌『日本天文学会欧文研究報告 (Publications of the Astronomical Society of Japan)』に、「特集号:分子雲衝突による星形成2」として刊行されました。

今回の成果は、本研究グループが中心となって行ったもので、これまで10年以上にわたる観測で得られた膨大なデータを調べた研究と、観測データを再現する数値シミュレーションなどによる理論的な研究からなります。これらにより、宇宙に存在する様々な重元素を作った質量の大きな星と、それらを含む巨大な星団誕生のメカニズムについての理解が大きく進みました。

宇宙空間に漂うガス雲は、自らの重力で収縮して星を形成します。しかし巨大な星団を作るためには、小さな空間に大量の物質を、短時間に詰め込む必要があります。これまでこのメカニズムは謎とされてきましたが、ガス雲同士が衝突することで、星団誕生に必要な条件を整えることができることがわかったのです。そのような数多くの例を、天の川銀河だけでなく、外の銀河においても発見したことから、普遍的な現象であると考えられます。これらの結果から、天の川銀河は誕生から間もない頃に他の銀河と衝突し、ガス雲衝突が頻繁に起こることで、球状星団と呼ばれる巨大な星団が大量に生まれた可能性が高まりました。

問い合わせ先

<研究内容>

東海国立大学機構
名古屋大学大学院理学研究科
准教授 立原 研悟 (たちばら けんご)
TEL : 052-789-2839
FAX : 052-782-3951
E-mail : k.tachihara@a.phys.nagoya-u.ac.jp

<報道対応>

東海国立大学機構
名古屋大学管理部総務課広報室
TEL : 052-789-3058
FAX : 052-789-2019
E-mail : nu_research@adm.nagoya-u.ac.jp

【ポイント】

- 星の集団の誕生は、宇宙空間に漂う様々な規模のガス雲が衝突することにより、効率的に進むことがわかった。
- これらの成果が 21 編の論文にまとめられ、学術論文の特集号として出版されることとなった。
- 銀河の形成初期に起きた球状星団誕生の謎を解明することと、宇宙における物質の進化の理解につながる。

【研究背景と内容】

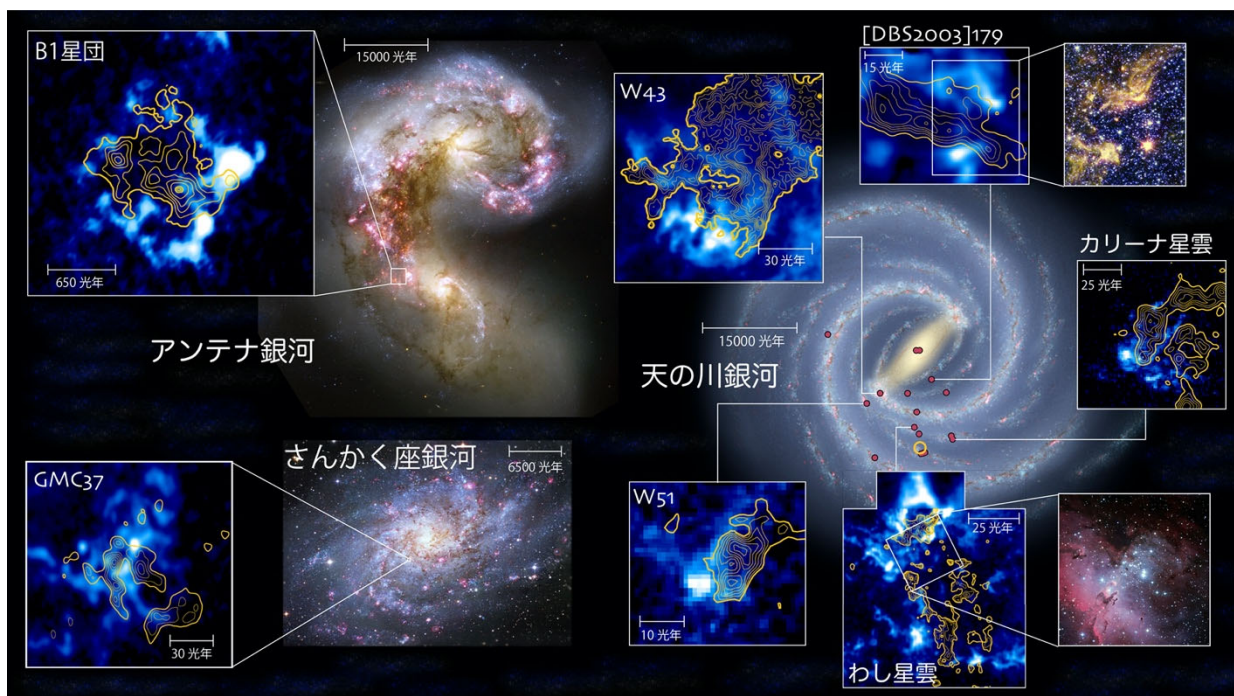


図 1：今回の論文集に収録された、ガス雲衝突により誕生したと考えられる星団の位置と、代表的なガス雲の電波観測結果を示した。右の背景は私たちの住む天の川銀河を上から見た想像図で、赤丸で示したものが本論文集に収録された天体の位置、黄色い丸は私たちの太陽系の位置を示す。わし星雲と[DBS2003]179については、可視光で見ることができる星団とその周囲に輝く星雲の写真も併せて表示している。(クレジット:名古屋大学, 国立天文台, NASA, JPL-Caltech, R. Hurt (SSC/Caltech), Robert Gendler, Subaru Telescope, ESA, the Hubble Heritage Team (STScI/AURA), Hubble Collaboration, 2MASS)

誕生した直後の宇宙には、水素とヘリウムしか存在しませんでした。しかし、現在私たちが住む世界には、酸素や炭素や窒素、鉄などのより重たい元素が豊富に存在しています。太陽より 8 倍以上重たい星(大質量星)は、これらの元素を宇宙の歴史の中で作り続けてきました。私たちがこの世に存在できるのも、これら大質量星のおかげです。星は宇宙空間に漂う、希薄な分子からなるガス雲が収縮し、誕生すると考えられています。中でも大質量星は

多くの星々とともに、星団として誕生することが知られていますが、星団を効率的に作るガス雲の圧縮メカニズムは、未だ解明されていません。

名古屋大学大学院理学研究科の立原研悟准教授、福井康雄名誉教授らと、大阪府立大学の西村淳研究員、藤田真司研究員らを中心とする研究グループは、それまで世界中の天文学者から素朴に信じられていた、星は「1つの」分子ガス雲の中で完結して生まれるのだらう、という常識を疑い、複数の分子ガス雲が巡り合い、その衝突がきっかけとなって効率良くガスが集められているのではないかという仮説に着目しました。この仮説を検証するためには、電波望遠鏡によって星団の母体となったガスを詳細に観測し、星団周辺に残ったガス雲の中で繰り広げられる、複雑で多様な物理現象を考慮した上で、ガスの運動を緻密に紐解いていく必要があります。とても根気がいります。本研究グループは 10 年以上に渡って、分子ガスデータの観測・解析を通して地道に経験を蓄積し、理論整備を行うことで、世界をリードしてきました。

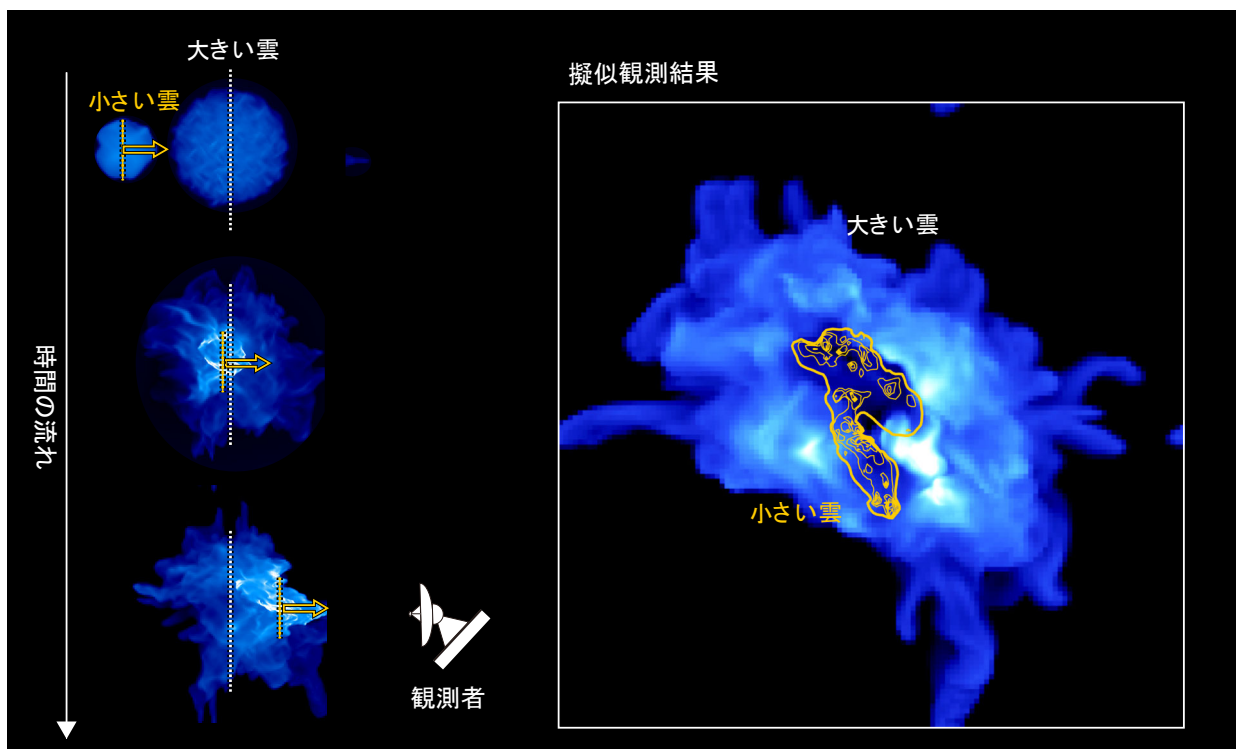


図 2： 数値シミュレーションで再現した 2 個の球状のガス雲が衝突する様子。左は真横から見た様子の時間進化、右は衝突の最後の段階を、正面から見た場合の観測結果を示している。(クレジット：北海道大学, 京都大学)

これらは、独自に開発した NANTEN2 電波望遠鏡や、新受信機 FOREST を搭載した野辺山 45m 電波望遠鏡、さらに、高い分解能を誇るアルマ望遠鏡によってもたらされた、世界的にも卓越した膨大な観測データにより実現されました。



図 3：分子ガスの観測に使われた電波望遠鏡群（クレジット：名古屋大学, 国立天文台）

これら研究の1つの節目として、ガス雲衝突による星形成についての現状の理解をまとめたレビュー論文を含む、21編の新たな論文が1冊の特集号として2021年1月に刊行されました。この特集号の意義は大きく2つあります。1つ目は、これまでわずか数天体でしか知られていなかった現象が、近年の発見により92個にまで増えたことです。特に、大規模な星団はその多くからガス雲の衝突の痕跡が見つかっています。これにより、大質量星を含む星団は、複数のガスが巡り合い、衝突しなければ誕生できない可能性が高まってきました。宇宙物理学の一つの重要課題である星団誕生のきっかけは、ガス雲の衝突なのかもしれません。2つ目に、ガス雲衝突による星団誕生の痕跡が、私たちの住む天の川銀河内で場所を問わず、さらには他の銀河でも普遍的に発見されつつあることです。星団は宇宙誕生から今日に至るまで、ガス雲の衝突によって起こり続けてきたのかもしれません。

今後の研究には、2つの展開が考えられます。1つ目は、100数十億年前の銀河誕生期に生まれた星団が、どのように形成されたかを明らかにすることです。これにより、私たちの住む銀河もかつて他の銀河との衝突や合体を経験し、それがガス雲衝突を引き起こし、巨大な星団を生んだという仮説を検証します。もう1つは、より小規模な衝突現象の解明です。宇宙に存在する星のほとんどは太陽のような軽い星で、それらはより小規模なガス雲衝突が引き起こした可能性があります。しかしこれまでに分かっているガス雲衝突の痕跡は、質量の大きな星を含む星団が誕生した場所に限定されています。太陽系の誕生も、小規模なガス雲衝突がきっかけとなったのかもしれません。

【成果の意義】

銀河の進化における謎の一つ、大質量星と星団誕生のメカニズムについて、ガス雲同士の衝突を示す観測結果が多数得られ、宇宙における普遍的な事象である可能性が高まりました。一連の研究により、21編もの学術論文が出版され、一冊の論文集としてまとめられました。

【用語説明】

注1) ガス雲: ほぼ真空と言われる宇宙空間にも、わずかに原子や分子などの物質が存在しており、それらが集まり、雲(星間雲)として観測される。密度は希薄だが、質量は大きなものでは太陽の数10万倍、大きさは数100光年にものぼり、自らの強い重力で収縮し、新たな星を作る。

注2)星団:数10個以上、多いものでは数100万個以上の星の集団。特に球状星団として知られているものは、天の川銀河の周囲に150個ほど発見されており、それらを構成する星は、誕生から100億年以上経っていることが知られている。天の川銀河で過去に起きた爆発的な星形成の名残であろうと考えられている。

【発表概要 web ページ】

<http://www.a.phys.nagoya-u.ac.jp/press/20210310/>

【論文情報】

掲載紙: Publications of the Astronomical Society of Japan

論文タイトル: Special issue: Star Formation Triggered by Cloud-Cloud Collision II

著者及び DOI: 一覧は右記参照→https://academic.oup.com/pasj/issue/73/Supplement_1

【研究者連絡先】

国立大学法人東海国立大学機構 名古屋大学大学院理学研究科

准教授 立原 研悟(たちばら けんご)

TEL:052-789-2839 FAX:052-782-3951

E-mail:k.tachihara@a.phys.nagoya-u.ac.jp

公立大学法人大阪 大阪府立大学大学院理学研究科

研究員 西村 淳(にしむら あつし)

TEL:0422-34-5163

E-mail:nishimura@p.s.osakafu-u.ac.jp

公立大学法人大阪 大阪府立大学大学院理学研究科

研究員 藤田 真司(ふじた しんじ)

TEL:072-254-9484

E-mail:fujita@p.s.osakafu-u.ac.jp

【報道連絡先】

国立大学法人東海国立大学機構 名古屋大学管理部総務課広報室

TEL:052-789-3058 FAX:052-789-2019

E-mail:nu_research@adm.nagoya-u.ac.jp

公立大学法人大阪 大阪府立大学法人企画部広報課

TEL:072-254-9103 FAX:072-254-9129

E-mail:koho_prmagazine@ml.osakafu-u.ac.jp

大学共同利用機関法人自然科学研究機構 国立天文台野辺山宇宙電波観測所

TEL:0267-98-4300 FAX:0267-98-3579

E-mail:nro-nroweb@nao.ac.jp