

PRESS RELEASE -愛媛大学の先端研究紹介-

令和7年6月25日

愛 媛 大 学

ハロゲンが解き明かす月地殻の形成過程 塩素の鉱物ーマグマ間分配が明らかにした月地殻の 形成過程と月表面の二分性の起源

【概要】

愛媛大学先端研究院地球深部ダイナミクス研究センターの Jiejun Jing 研究員と桑原秀治講師らの研究グループは、これまで報告例の乏しい月環境に近い条件で高圧・高温実験を行い、塩素(CI)が鉱物と共存するマグマとの間でどのように分配されるかについて新たなデータを取得しました。こうした実験結果を基に、月の内部進化モデルと組み合わせて地殻形成過程を検討した結果、表側の地殻には異常なほど塩素が多く含まれていることがわかりました。一方で、裏側の地殻にはこのような塩素の濃集は見られませんでした。こうした結果は月表側の地殻は塩素によって変質を受けており、裏側にはより始原的な地殻が残っていることを示唆しています。

【ポイント】

- ・月の地殻中鉱物にはフッ素や塩素といった揮発性元素が存在しているが、これらが地殻形成過程とどのような 関係にあるのかはよくわかっていなかった。
- ・本研究グループは、月環境条件下における塩素の鉱物-マグマ間分配を実験的に調べた。
- ・実験結果をモデル計算と組み合わせた結果、月の表側は裏側に比べて、これまで考えられていたよりも塩素が 多く濃集しており、これは表側で起こった火山活動などによって供給された塩素に起因する可能性が高いことが わかった。
- ・塩素に乏しい月の裏側地殻はより始原的なマントル物質を含み、月地殻の初期状態をよく保存していることがわかった。

※ぜひ取材くださいますよう、お願いいたします。

【本件に関する問い合わせ先】

愛媛大学先端研究院地球深部ダイナミクス研究センター

Jiejun Jing

電話:089-927-8165

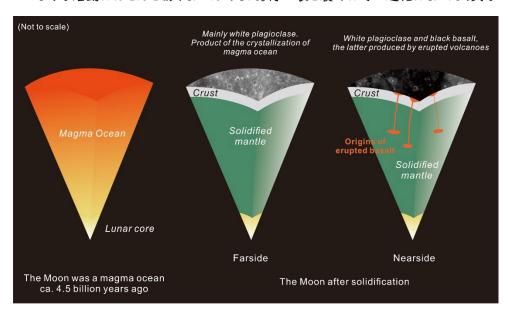
E-mail:jing.jiejun.aa@ehime-u.ac.jp





【詳細】

月は約45億年前、原始地球と火星ほどの大きさの天体「テイア」との衝突によって誕生したと考えられています。この衝突によって膨大なエネルギーが生まれ、地球と月の表面はマグマの海に覆われたと推定されています。そしてマグマが冷却する過程で月全体に均一な地殻が形成したと考えられてきました。しかし、実際の月表面は均一ではなく、地球から見える表側と、見えない裏側では、まったく異なる表情をしています。表側には黒い「海」と呼ばれる地域が広がっていますが、裏側はほぼ全面が白い高地で、「海」はほとんど存在しません。月の「海」は、約35億年前に主に表側で噴出した玄武岩質のマグマによって形成されたことがわかっています。一方で、裏側ではこのような活動はほとんどありませんでした。月の表と裏ではその進化はまったく異なっていたのです(図)。



【月表側地殼(Near side)と裏側地殼(Far side)の形成過程】

この違いのカギは、月の サンプルに含まれるごく微 量のハロゲン元素(フッ素 や塩素)にあるかもしれま せん。愛媛大学地球深部 ダイナミクス研究センター の研究チームは、ドイツの ミュンスター大学とオラン ダのアムステルダム自由 大学と連携し、これまで条 件で高圧・高温実験を行い、 塩素(CI)が鉱物と共

存するマグマとの間でどのように分配されるかについて新たなデータを取得しました。こうした実験結果を基に、月の内部進化モデルと組み合わせて検討した結果、表側の地殻には異常なほど塩素が多く含まれていることがわかりました。一方で、裏側の地殻にはこのような塩素の濃集は見られませんでした。

我々はこうした表裏の塩素量の違いは、気化した塩化化合物(おそらく金属塩化物)が表側の岩石に取り込まれたことに起因すると結論づけました。塩素は揮発性が高く、マグマに溶けにくいため、この現象は表側の月の「海」の広範囲な火山活動や衝突にともなう脱ガス現象と関連している可能性があります。一方で、塩素を含まない裏側の地殻は、約43億年前に月の内部から供給されたマグマから形成されたものであり、月誕生直後のマグマの海(マグマオーシャン)の痕跡を保存していると考えられます。

この研究から、塩素に富む蒸気の存在が、私たちが目にする月の表側を変貌させた大きな要因だったことが分かりました。逆に、私たちには見えない裏側はそうした蒸気にさらされず、より始原的な情報を保存しているのです。この結果は、近年進む月の裏側探査の科学的重要性を支持するものです。



【論文情報】

掲載誌: Nature Communications

 \mathcal{I} \mathcal{I} Halogen abundance evidence for the formation and metasomatism of the primary lunar crust.

(和訳) ハロゲン元素の存在量が示す、始原的な月地殻の形成と変質の証拠

著者: Jing, J. J., Berndt, J., Kuwahara, H., Klemme, S., & van Westrenen, W.

DOI: 10.1038/s41467-025-60849-4

【研究サポート】

Japan Society for the Promotion of Science Postdoctoral Fellowship (No. P23318); Dutch Research Council Vici grant (No. 865.13.006).

