変動する初期火星環境

関根 康人

東京工業大学 地球生命研究所(ELSI)

生命を育む星は宇宙にあるのか？

生命科学の古典的定義

自分と外界と隔離（細胞膜）

自己増殖（DNA）

自己の維持（酵素, たんぱく質）

→ **機能を持つ複雑な物質**

機能を持つ分子は多様性があり、地球生命のものが唯一ではない
だが、共通点はどれも不安定である

→ 変質する前に生命は**絶えず作り替える宿命**

合成する**エネルギー**と**物質循環**が継続的に必要

生命とは何か？ 時計の中の動く歯車

生命は動的平衡にある
システムである

福岡伸一「動的平衡—生命はなぜそこに宿るのか」

生命を育む惑星のシステム

酸化剤 (“酸素”)

SO₄
CO₂
O₂
ClO₄⁻
NO₃...

還元剤 (“食料”)

Fe²⁺
H₂
CH₄
CH₂O
H₂S...

バイオマーカー

$$\Delta G \text{ (kJ/mol)} \times \frac{\text{供給速度 } F \text{ (mol/yr)}}{\text{生成エネルギー } A \text{ (g/kJ)}}$$

$$= \frac{M \text{ (g/yr)}}{\text{バイオマス}}$$

理論

生命を育む惑星のシステム

2015年以降

望遠鏡観測

太陽系探査

地球外試料分析

実証

酸化物

還元物

理論

変動する火星

Evolving Mars

2004-: ME Rovers

Eagle crater (Opp)

Gusev crater (Spt)

2012-: Curiosity

Gale crater

2021-: Mars2020

Jezero crater,

2023?- ExoMars

Mawrth Vallis

1996-2006: Mars Global Surveyor

(TES: 6 km/pix)

2003-: Mars Express

(OMEGA: 0.3-2 km/pix)

2008-: Mars Reconnaissance Orbiter

(CRISM, HiRISE: 18 m/pix, 0.3 m/pix)

火星に広がる水の痕跡

[km/km²]

0.02

0

バレーネットワーク
(河川地形)

火星の河川地形

火星の地層

ゲイルクレータ

標高図

地質図

地球・火星の環境進化史

火星探査車キュリオシティ

約35億年前には湖

硫酸塩を含む堆積物

粘土鉱物を含む堆積物

Drill hole diameter is ~1.6 cm.

Map Produced by NASA/JPL-Caltech, 2016
MAHLI and basemap images courtesy
NASA/JPL-Caltech/MSSS/UofA/USGS-Flagstaff

DRILL SITES AT GALE CRATER

風成層
(Bristow et al., 2021)

トップダウン：湖成層から水環境復元

(Fukushi et al., 2019; Nature Comms)

福士圭介
(金沢大)

- 含水鉱物など含む泥の堆積
- 堆積後に流体貫入、硫酸塩沈殿

トップダウン：湖成層から水環境復元

(Fukushi et al., 2019; Nature Comms)

- 粘土鉱物(saponite)の層間陽イオン組成比
- 自生鉱物組み合わせ
 - 硫酸塩(CaSO₄)存在 $\leftrightarrow K = [\text{Ca}^{2+}][\text{SO}_4^{2-}]$
 - 炭酸塩(CaCO₃)不在 + サポナイトが存在 $\leftrightarrow \text{pH}$
 - アカガネアイト(Fe(III)O(OH,Cl))が存在 $\leftrightarrow [\text{Cl}] > [\text{SO}_4^{2-}]$

トツプダウン：湖成層から水環境復元

(Fukushi et al., 2019; Nature Comms; 2021 submitted)

Bristow et al. (2021: Science)

Na (mol/kg)

Quela

0.14–2.2

Cumberland

0.094–0.12

K (mol/kg)

0.0080–0.31

0.0014–0.0044

Ca (mol/kg)

0.021–0.21

0.024–0.045

Mg (mol/kg)

<0.136

0.035–0.060

Fe(II) (mol/kg)

<0.063

0.00012–0.0058

Cl (mol/kg)

0.096–2.6

0.11–0.25

SO₄ (mol/kg)

0.048–0.33

0.044–0.072

DIC (mol/kg)

N/A

0.0023–0.016

pH

3.6–5.6

6.9–7.3

Eh (V)

>0.22

Disequilibrium

pCO₂ (bar)

N/A

0.006–0.04

二次的な流体による上書き

初生湖水の情報に近い

- 塩分増加の謎：塩湖化？ 二次的な付加？
- 酸性化の謎：湖酸性化？ 二次的な酸性流体？

初生湖水の塩分は何を意味するか：古気候状態

(Fukushi, Sekine, et al., 2019, *Nature Comms*)

Na質量バランス
$$\frac{W_{\text{lake}}}{\text{湖水量}} \times \frac{S_{\text{lake}}}{\text{湖水塩分 (0.14 M)}} = \frac{C_{\text{g.w}}}{\text{地下水塩分 (地球の値)}} \times \frac{F}{\text{水フラックス (GCMから算出)}} \times \text{time}$$

⇒ **time(水循環継続時間) = 0.1–1 Myr**

基本的に温暖

(Ramirez et al. 2017; Ramirez & Craddock, 2018)

VS

基本は寒冷・一時的に温暖 ↔ H₂ CH₄放出 (火山, クラスレート)

(Wordsworth et al. 2017; Bishop et al., 2018)

二次的な酸性/酸化流体の水質は何を意味するか

(Fukushi, Sekine, et al., 2019, Nature Comms)

- ✓ 還元的な湖成層に酸性・酸化流体貫入
- ✓ $Eh > 0.6 \text{ V} \leftrightarrow$ 強酸化剤
- $\text{O}_2, \text{ClO}_4, \text{O}_3, \text{H}_2\text{O}_2, \text{NO}_3$
- ✓ 光化学反応生成物

高緯度(60N)に着陸したフェニックスが凍土と共存する過塩素酸塩(NaClO_4)発見 (Hecht et al., 2009)

初期火星の動的な酸化還元進化

寒冷期に蓄えられた酸化剤が温暖化に伴って供給？

温暖期にはどんな水環境・物質循環？

謎のシリカ層

Normalized without amorphous component

(Rampe et al., 2020)

全球的な温暖期の水循環モデル

(Wordsworth, 2016)

南部高地から北部平原
へ水の移送

Based on Andrews-Hanna et al., 2007 & Andrews-Hanna and Lewis, 2011

ボトムアップ：3次元流体シミュレーション

多相多成分3次元流体シミュレーションコード“GETFLOWS”
(GEneral purpose Terrestrial fluid-FLOW Simulator) を重力可変改良

インプット

高度マップ
地質情報 (空隙率, 透水率)
気候 (降水/蒸発, 時間変化)

基礎方程式

- ・質量保存則
- ・ダルシー則

$$v = -\frac{k}{\mu}(\nabla P - \rho g)$$

アウトプット

地下水飽和度
表層水量
地下水移動速度・ベクトル
時間進化も計算可能

野田夏実D3 (東大/東工大)

今回は

- ・地下水頭: h (km)
- ・正味蒸発: $netE$ (mm/day)

をパラメタにする

結果：地下水頭 0 km, 正味蒸発率 0 mm/day

- 南から北への水平流(地下)
- 表面水量は合っていない

結果：地下水頭 0 km, 正味蒸発率 1 mm/day

- 地下からの湧昇(+水平流)
- 10 km以深 (200°C熱水)
- 表面水量も比較的好い

結果：地下水頭 1 km, 正味蒸発率 0 mm/day

- 南から北へ水平流(地下)
- 湧昇も多少ある
- 表面水量よい(他の湖はよくない?)

メソスケール地下水循環 数値シミュレーションまとめ

降水/降雪率

cold & icy (雪有) 蒸発率
(Wordsworth et al., 2015)

warm & wet (海有) 蒸発率
(Wordsworth et al., 2015)

地下水頭
0 km

地下水頭
1 km

火星模擬地殻での熱水反応実験

- 溶存 SiO₂: ~2 mM@100-200°C
- 地下水湧昇 ~5 mm/day ⇒ シリカ沈殿 ~0.3 mm/year
ラミナは年稿 (層厚100 m ~ 10⁵⁻⁶ year)
- 湧昇する地下水にはH₂, Fe²⁺など還元剤も含まれる

初期火星の動的な酸化還元進化

寒冷期に充電された非平衡が温暖期にダイナミックに開放
(⇔ 地球のような定常的なシステム)

温暖期
(0.1–1 Myr)

比較的気温が高い場合(?)

内部進化が駆動する動的な酸化還元進化？

(Wordsworth et al., 2021, Nature Geosci.)

- ランダムに脱ガス (H_2)を与える
- 脱ガスに応じた短期間の温暖化
- H_2O の光分解で O_2 (や他の酸化剤) が残り、寒冷化に伴い酸化的大気へ

火星システムの物質循環の特徴づけ

酸化剤 (“酸素”)

還元剤 (“食料”)

- 気候により動的に充電/放電されるシステム
- 地球生命起源へも新概念

還元剤はどう検証？
現在や近過去にも駆動？

現在でもアクセス可能領域に地下水/氷はある？

カオス地形：Hesperian以降にも形成、地下氷の崩壊/融解でも形成

Piecemeal 陥没カルデラ

(e.g., Rodriguez et al., 2005)

(e.g., Luzzi et al., 2020)

機械学習による自動カテゴリ化

庄崎弘基D1 (東工大)

- **VGG19 (画像認識機械学習)** 19層の畳み込みニューラルネットワーク (Simonyan and Zisserman, 2014) .

可視画像 (CTX), 熱慣性 (THEMIS), 高度 (MOLA) に対して修正
水カオス、**火山カオス**、非カオスにカテゴリ化

4000枚以上の画像を学習させ、90%以上の確度で分類する "Classifier" 開発

カオス地形分類結果

水カオス集中域と初期火星の地下水湧昇域は一致する

キュリオシティ検出のCH₄スパイクの推定放出領域と近接 (Giuranna et al., 2019).
 中性子線分光によるH濃集とも重複 (Wilson et al., 2018)

過去の還元的な地下水が凍結し、地質活動に伴い放出？
 現在、アクセス可能地域で現存生命がいる可能性最も大 / 将来の有人基地にも

まとめと今後

惑星群を水環境空間へ投影：汎化学進化論

生命空間
有機化学空間
~2030

水環境空間

惑星空間

まとめ

酸化剤 (“酸素”)

還元剤 (“食料”)

- 気候により動的に充電/放電されるシステム
- 地球生命起源へも新概念

還元剤はどう検証？
現在や近過去にも駆動？