

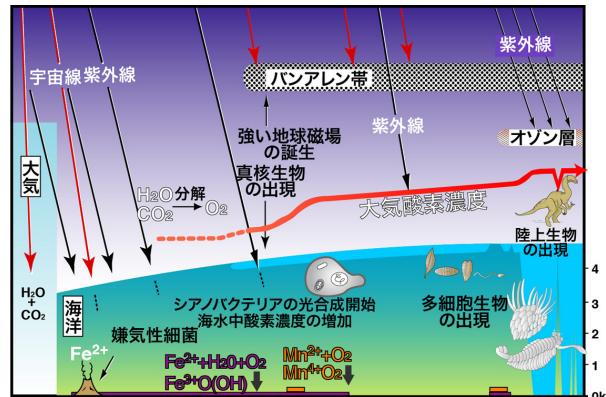
地球環境科学概論

生命地球史： 生命出現からカンブリア爆発まで

東京大学総合文化研究科：

小宮 剛 准教授

2014/11/28



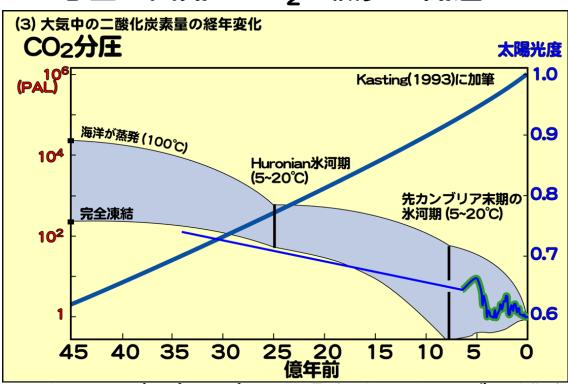
②他の地球型惑星の大気の組成

成分	濃度 (bars)	存在比 (%)
金星 (Venus)	CO ₂ 86.4 N ₂ 3.2 H ₂ O 0.009 Ar 0.0063	96 3.5 1×10 ⁻² 7×10 ⁻³
90 bar		
地球 (Earth)	N ₂ 78 O ₂ 21 H ₂ O 0.01 Ar 0.0094 CO ₂ 3.55×10 ⁻⁴	77 21 1 0.93 3.5×10 ⁻⁴

成分	濃度 (bars)	存在比 (%)
火星 (Mars)	CO ₂ 0.0062 N ₂ 0.00018 Ar 0.00010 H ₂ O 3.9×10 ⁻⁷ CO ₂ , O ₂ , CH ₄	95 2.7 1.6 6×10 ⁻³ <1
水星 (Mercury)	K Na O Ar He	31.7(太陽風+隕石衝突) 24.9(太陽風+隕石衝突) 9.5(太陽風+岩石反応) 7 5.9(太陽風, solar wind) 5.6(太陽風+岩石反応)
10 ⁻⁵ bar		

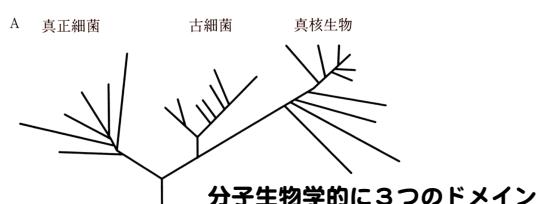
他の惑星はCO₂が多い。地球大気はO₂が特徴的

惑星の大気—CO₂の減少と気温—



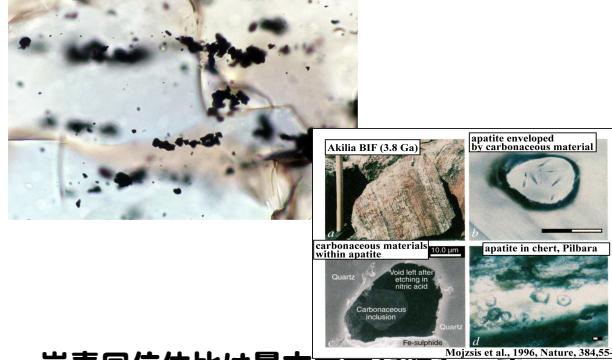
生命とは

- (1) 細胞膜の存在
→半開放的な境界膜に包まれている
- (2) 自己複製／自己増殖
- (3) 自己維持機能をもつ(代謝をする)
- (4) 進化をする



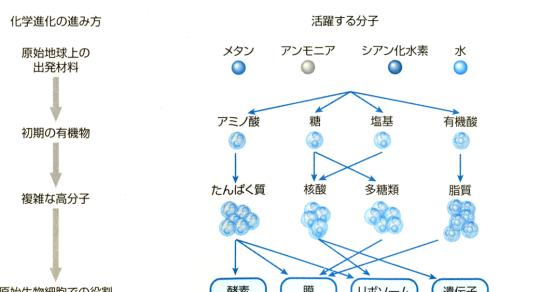
最古生命の痕跡

—38億年前西グリーンランド・イスラー



炭素同位体比は最古生命起源を示す

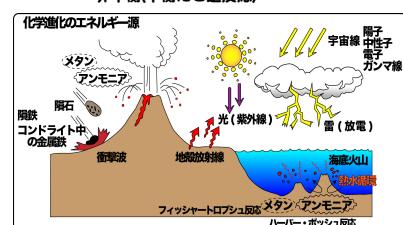
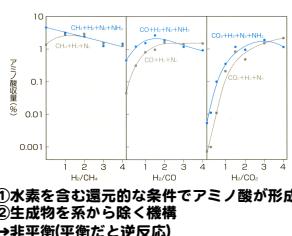
生命的起源—化学進化—



無機物質→生命へ

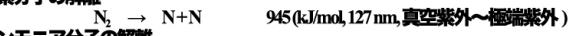


図2 ミラーの実験

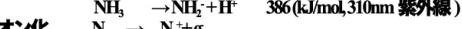


①宇宙線照射によるアンモニアと有機化合物合成

窒素分子の解離



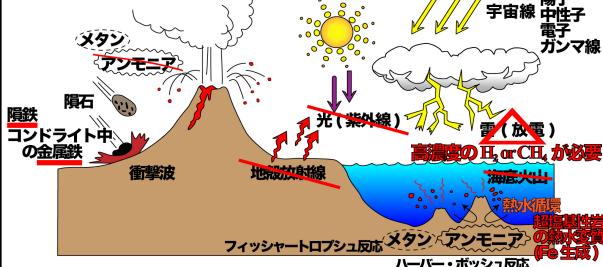
アンモニア分子の解離



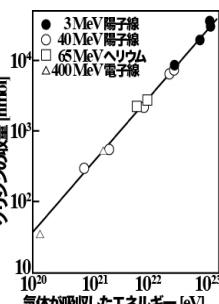
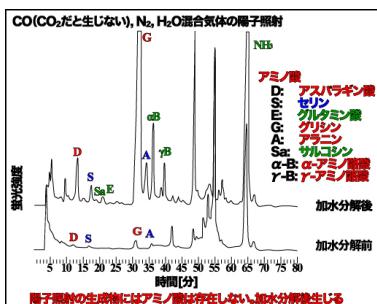
イオン化



化学進化のエネルギー源



①宇宙線照射によるアンモニアと有機化合物合成



①宇宙線照射によるアンモニアと有機化合物合成

種々のエネルギーによる弱還元型原始大気(CO, N₂, H₂O大気)からのアミノ酸生成率

エネルギー源	エネルギー推定値 [eV/m ² /yr]	グリシンのエネルギー吸収率 [分子/eV]	グリシンの生成率 [分子/m ² /yr]
太陽からの輻射全体	6.8x10 ²⁸	0	0
λ<200nm(真空紫外線)	2.2x10 ²⁵	0	0
λ<150nm(真空紫外線)	9.1x10 ²³	0	0
λ<110nm(真空紫外線)	4.2x10 ²²	0	0
λ<10nm(X線)	4.2x10 ²²	8x10 ⁻⁵	3x10 ¹⁷
雷	1.8x10 ³² ~1.0x10 ²⁴	7x10 ⁻⁹	1x10 ¹³ ~7x10 ¹⁵
火山熱	3.4x10 ²²	0	0
宇宙線	2.9x10 ²¹	2x10 ⁻⁴	6x10 ¹⁷
隕石衝突	1.0x10 ²²	2x10 ⁻⁷	2x10 ¹⁵

②隕石衝突モデル

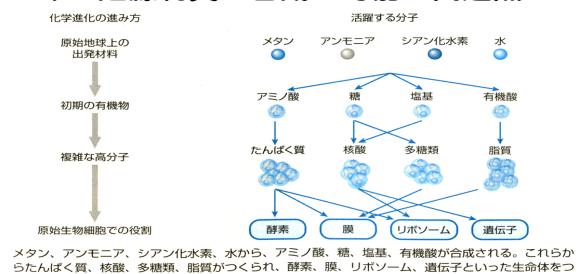
①衝撃波によるアミノ酸合成

②還元物質(Fe)の供給によるアミノ酸合成



試料名	実験試料(N ₂)	実験試料(NH ₃)
Fe (mg)	200	200
Ni (mg)	20	20
¹³ C (mg)	30	30
H ₂ O (mg)	130	130
NH ₃ aq (mmol)	0	1.95
N ₂ (μmol)	15	15
衝突速度 (km/s)	0.9	0.9
¹³ C-エタン酸	1360	2200
¹³ C-プロパン酸	440	1020
¹³ C-ブタン酸	88	136
¹³ C-ベタノン酸	24	22
¹³ C-ヘキサン酸	ND	tr.
¹³ C-2-メチルブローチ酸	検出	検出
¹³ C-メチルアミン	7430	16700
¹³ C-エチルアミン	280	945
¹³ C-プロピルアミン	12	89
¹³ C-ブチルアミン	未検出	微量検出
アミノ酸	¹³ C-グリシン	24

生命の起源物質の合成は可能？問題点は



- ①初期大気の問題
- ②加水分解の問題
- ③高度の実験
- ④最適なpHなどの条件
- ⑤阻害分子の除去

- ⑥ワンポット合成と
ステップワイズ合成
- ⑦正しい結合を必要とする。
異性体が多く生じる。
- ⑧光学異性体

生命原材料物質は宇宙起源？ 一パンスペルミー

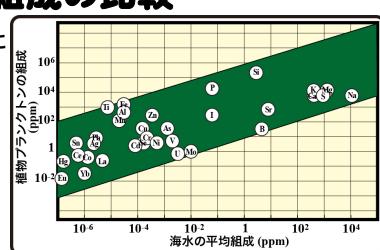


隕石の有機物と放電実験比較		
アミノ酸	マーチソン隕石	放電
グリシン	○○○○	○○○○
アラニン	○○○○	○○○○
α-アミノ-n-酸	○○○	○○○○
α-アミノ酸	○○○○	○○
β-アラニン	○○○	○○○
β-アミノ-n-酸	○	○○
β-アミノ酸	○○○	○○○
γ-アミノ酸	○○○	○○○
サルコシン	○○○	○○○○
N-エチルグリシン	○○○	○○○○
N-メチルアラニン	○○○	○○○○

生物と海水組成の比較

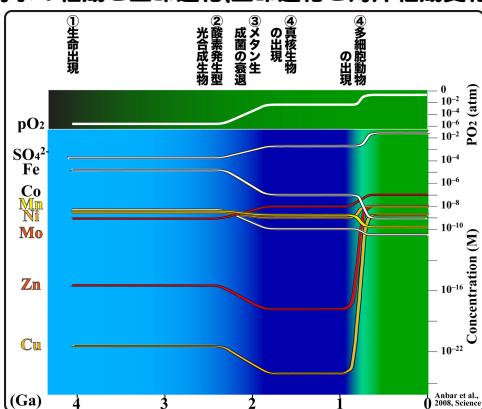
- ①生物組成と海水組成には相関が見られる。
- ②P, Si, Fe, Mn, Znなどが多い。
- ③KがNaに比べて多い。

(Komiyama et al., 2008)



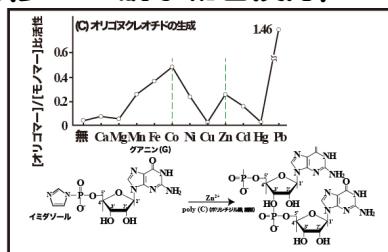
- ①なぜ、生命は海水に少ないPを核酸など重要な部分に使ったのか？
- ②なぜ、生命のK/Naは低いのか？ (cf. ナトリウムポンプ)

海水の組成と生命進化(生命進化と海洋組成変化の関連)



②高分子化(多くは脱水縮合反応)

①金属イオンの効果

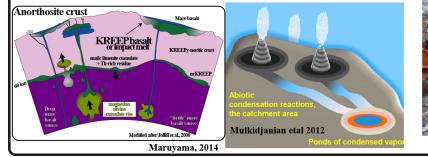


種類	イオン	濃度[M]
陰イオン	$\text{HPO}_4^{2-}, \text{SO}_4^{2-}$	0.01
	Cl^-	0.07
	NO_3^-	0.005
主要成分	Na^+	0.015
金属イオン	K^+	0.05
微量元素イオン	$\text{Zn}^{2+}, \text{MoO}_4^{2-}, \text{Fe}^{3+}, \text{Cu}^{2+}, \text{Co}^{2+}, \text{Mn}^{2+}$	0.0001



生命出現の場所

- ① 深海・熱水環境 脱水縮合反応
- ①' 海底の粘土層 紫外線
- ② 干渴→prebiotic molecule の形成(粘土鉱物、脱水縮合)
- ③ 陸上の熱水環境 (Yellowstone)
- ③' 陸上の熱水環境 + 気液分離 & 気相濃集泥沼
- ④ 初期大陸(斜長岩+KREEP) 仮想的環境



40~35億年前一深海から

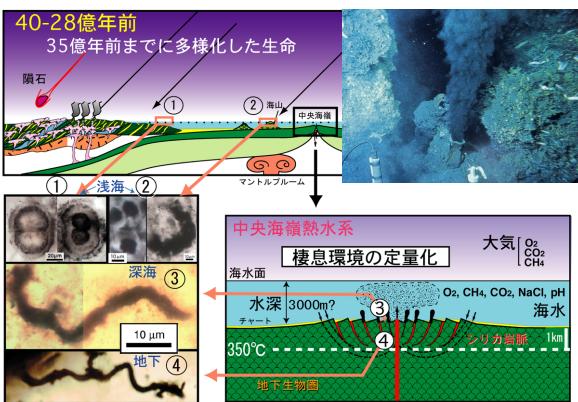
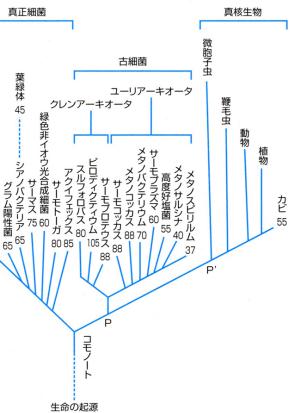
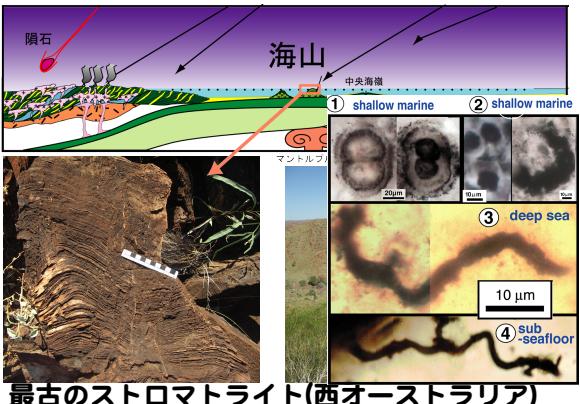


図3-17 原核生物の系統樹と生息温度



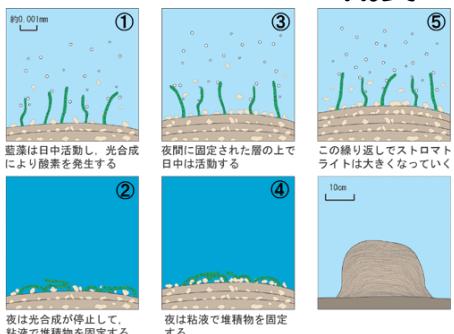
35億年前一生命の多様化、光合成の開始



ストロマトライト 一酸素発生型光合成細菌: シアノバクテリア



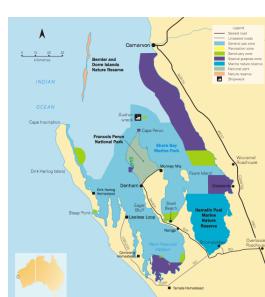
ストロマトライトの成長



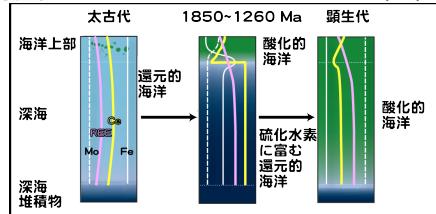
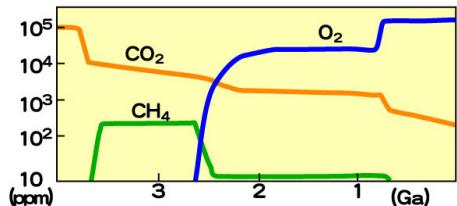
酸素発生型光合成の開始と大気酸素の増加

現在の地球にある“太古”的海

- (1) 高塩分濃度
一シアノバクテリア
ストロマトライト



大気・海洋の酸素濃度の上昇



(3) 縞状鉄鉱層型

(1) 鉄



縞状鉄鉱層

18億年前以前

海水中の Fe^{2+}
が酸化されて、
 Fe^{3+} になり、
沈殿(FeO(OH))

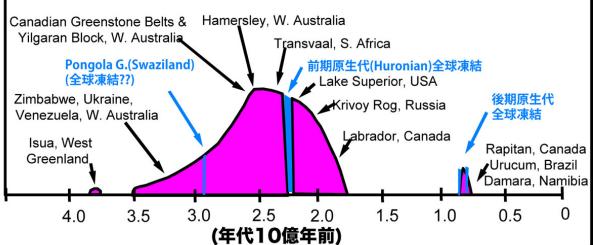


縞状マンガン層

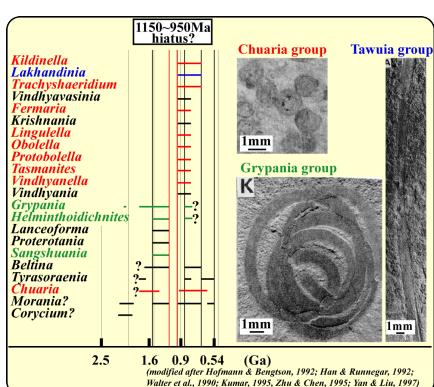
23億年前

海水中の Mn^{2+}
が酸化されて、
 Mn^{3+} または Mn^{4+} になり、
沈殿

縞状鉄鉱層(BIFs)の形成時期 (Klein & Beukes, 1992)



19億年前、macrofossilsの出現。



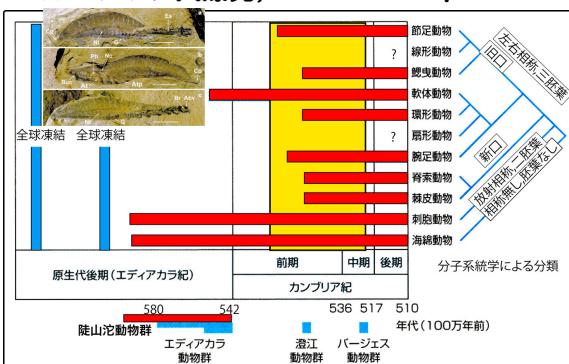
大きさ的に
も真核生物

全球凍結 (6.4億年前)

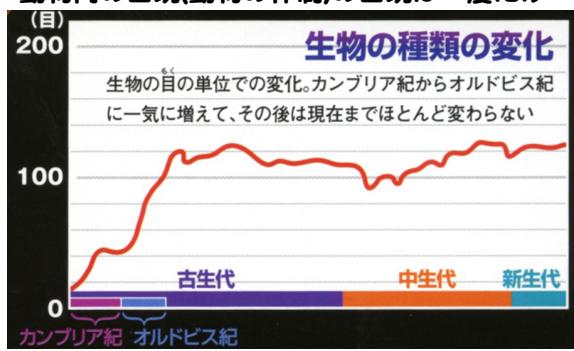


(1) 地球表面での
生命活動の停止
→(酸素発生型)
光合成の停止
海洋循環の停止
→海洋の成層化
→還元的深層水

カンブリア紀に現世の生物の祖先がほぼ出揃う —カンブリア大爆発, Cambrian explosion—



動物門の出現(動物の体制)の出現は一度だけ



● 動物門の出現(動物の体制)の出現は一度だけ
● 目レベルの増加もカンブリア～オルドビス紀