

0. はじめに

0-1 地球惑星科学とは

地球惑星科学の対象と位置づけ

地球惑星科学 = 地球科学 + 宇宙科学

	対象	現象・構造	起源・進化
地球惑星科学	地球内部	地震学・測地学・地球電磁気学	地質学・惑星科学
	地球表層	気象学・海洋学・水文学	地質学・惑星科学
	宇宙空間	超高層大気物理学・宇宙空間物理学	
	星・惑星系	宇宙物理学・惑星科学	
	銀河系・宇宙大構造	宇宙物理学・素粒子物理学	

もちろんより細かな学問領域もある。

地球宇宙の科学の特徴

- 自然界の仕組みを自然界に向き合いながら探る
- 単純化した系で同じ条件での実験を繰り返して自然法則を探るのは異なるアプローチ（実証主義であることは共通）
- 総合化が重要：要素還元主義（代表的な科学の手法の一つ）と相補うことで自然界を理解

地球・宇宙を知る意味

- 自然界への興味：好奇心への解答
- われわれはどこから来てどこへ行くのか（見当識）
- 功利的側面：科学技術の源泉・基盤，人間生活・防災・経済活動・軍事・国家戦略

0-2 本講義では

大気と海洋，宇宙と惑星について以下の事柄を学ぶ

- 大気と海洋：組成，物質質量，構造，運動，循環，エネルギー収支，変動性
- 宇宙と惑星：構造と現象，起源と進化
- 生命居住可能惑星（ハビタブル惑星）の成立条件
- これらを知るための方法

1. 大気・海洋の成り立ち

1-1 物質圏としての位置づけ

地球システム

地球は，それぞれ特徴的な物質と固有の運動や循環を持ついくつかの物質圏からなり，それらが結合したシステムとして振る舞っている。

表 1.1 地球の大構造

(外半径 km)	質量 ($\times 10^{24}$ kg)	主要成分	状態	化学結合の主形態
大気 (>6371)	0.00000515	N,O	気体	共有結合
海洋 (6371)	0.00138	H,O	液体	水素結合
地殻 (6371)	0.028	Si,Al,Ca,O	固体	イオン結合
マントル (6350)	4.000	Mg,Si,O	固体	イオン結合
外核 (3480.0)	1.840	Fe	液体	金属結合
内核 (1221.5)	0.100	Fe	固体	金属結合

大気・海洋の特徴

- 地球の総質量 (5.974×10^{24} kg) に占める割合は極めて小さい (海洋=0.023%，大気はさらにその約 1/300)
- 循環運動の時定数が他の物質圏と比べて極めて短い (大気大循環=0.5~2 月，海洋深層循環=1000 年，マントル対流=数億年)
- CO₂ に乏しく，H₂O に富む (1-2 節参照)

- 重要な成分の滞留時間 (問題 1.2 参照) が地球の年齢に比べて極めて短い (大気 $O_2=4500$ 年, 大気 $CO_2=5\sim 200$ 年). 物質循環の影響を強く受けている.
- 生命圏の器になっている

1-2 地球が貧二酸化炭素大気を持つ理由

惑星の大気

地球型惑星 元素組成 \neq 太陽大気. 重元素に富む.

金星・火星: CO_2 が主成分. 金星は厚く, 火星は薄い.

地球: N_2 , O_2 が主成分. 地表に大量の液体の H_2O .

木星型惑星 元素組成 \sim 太陽大気. H は H_2 分子として存在. 極めて厚い.

- 地球型惑星と木星型惑星の大気組成の差は, 太陽からの距離に応じた両タイプの惑星の成因の違いに由来.
- 惑星は原始太陽を取り巻くガスと塵の円盤から形成した. 塵 ($1 < \mu m$) が付着成長して, まず多数の微惑星 (直径数キロサイズ, 自己重力で固体成分がまとまった天体) となり, 微惑星が相互重力でひきつけあってさらに合体成長し, 原始惑星が形成した.
- 木星型惑星領域では原始惑星が大量の氷・岩石成分を集め大質量化し, 周囲の原始太陽系星雲ガスを重力で大量に引きつけた (ガス捕獲).
- 地球型惑星領域では, 固体物質が少ないため原始惑星があまり大質量化せず, 原始太陽系星雲ガスがほとんど捕獲されない. 一方で, 固体成分に捕らわれていた水分や揮発性成分が, 原始惑星上で気化することで, 重元素に富む大気が形成された.

表 1.2 太陽と代表的な惑星の大気 (National Space Science Center, NASA, USA)

	太陽	地球	金星	火星	木星
質量 M (地球=1)	332946	1	0.8150	0.1074	317.83
半径 R (地球=1)	109	1	0.95	0.53	11.0
表面気圧 P (bar)	0.13 (光球面)	1.013	92	0.004~0.0087	-
表面温度 T_s (K)	6430 (光球面)	288	737	210	165 (at 1bar)
平衡温度 T_{eq} (K)	5780	254.3	231.7	210	110
有効温度 T_{eff} (K)	—	254.3	231.7	210	124
主要大気成分 (vol%)	H (91.0) He (8.9)	N_2 (78.08) O_2 (20.95)	CO_2 (96.5) N_2 (3.5)	CO_2 (95.32) N_2 (2.7)	H_2 (90) He (10)
	O(78ppm)	Ar (0.93)	SO_2 (150 ppm)	Ar (1.6)	CH_4 (0.3)

地球大気からの二酸化炭素の除去

地球の両隣の惑星の大気はCO₂が主成分。対照的に地球の大気にCO₂は約400ppm(0.004気圧相当)しか含まれていない。なぜか？

- 海洋への溶解 (大気CO₂量の50倍=0.2気圧相当)
- 有機物への固定 (大気O₂と等価なら約0.2気圧相当, 地殻中の有機炭素量約6気圧相当)
- 炭酸塩への固定 (地殻中の炭酸塩量=大気CO₂約30気圧相当)

これらには、いずれも海洋を含む物質循環が重要な役割を果たしている。

金星と火星には海洋が存在しない。金星は日射が強いため、仮想的に表面に液体の水を与えても完全に蒸発してしまい、海洋が形成されない。逆に、火星では日射が弱く、表面の水は凍結してしまう（詳しくは後の章で取り上げる）。

問題

問題番号に★が一つ付けてあるものは難しいが現在の知識でもきちんと考えれば解ける問題。★が二つのものは現在の知識+アルファが必要な挑戦問題。間違っても良いのでトライしてみたい。

1.1 地球大気の大規模な東西風と南北風の典型的な地表風速はそれぞれおよそ10 m/s, 1 m/sである。ここから、東西風が赤道を一周するの要するおよその時間と、南北風が赤道から北極まで子午線にそって横断するのに要するおよその時間をそれぞれ求めよ。結果は分かりやすい単位を用いて示すこと。

1.2 ★ 物質圏を構成するある物質の量が、物質循環すなわち供給と除去の釣合で決まっていることがある。このとき、この物質が入れ替わるのに要する時間 t を次のように見積もることができる

$$t = \frac{\text{物質圏中のその物質の総質量}}{\text{単位時間当たりの供給質量あるいは除去質量}} \quad (1)$$

こうして求まる時間を、滞留時間という。また物質の入れ物という意味で、物質圏をリザーバー（貯蔵庫）と呼ぶことがある。

大気・海洋系のもっとも重要な循環に水循環が挙げられる。地球海水量と全球平均年間降水量約 1×10^3 mmから、海水のおよその滞留時間を求めよ。また陸地に存在している水の量は海水量の3.5%に相当する。陸地の平均降水量も全球平均降水量と変わらないものとして陸地の水のおよその滞留時間を求めよ。