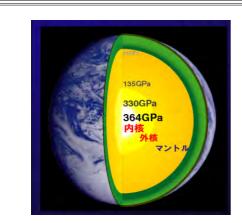
宇宙地球科学 | (第一回目)

惑星地球の構造

東京大学総合文化研究科: 小宮 剛 准教授 2018/9/26

komiya@ea.c.u-tokyo.ac.jp http://www43.tok2.com/home/isua/



地球の内部構造

授業の内容

9/26: 小宮① 惑星地球の構造

10 / 3: 磯崎①沈み込み帯のテクトニクス。造山運動。

10/10: 小宮② 惑星地球の組成と起源 10/17: 小宮③プレートテクトニクス

とプルームテクトニクス

10/24: 小宮④火成活動と地震 10/31: 小宮⑤大気・海洋 11/ 7: 小宮⑥資源・エネルギー

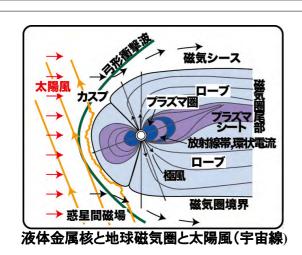
11/ 7: 小呂の貝源・エネルギ 11/21: 磯崎②付加体

11/21: 磯崎②竹加体 11/28: 磯崎③日本列島1 12/5: 磯崎④日本列島2 12/12: 磯崎⑤絶滅と進化

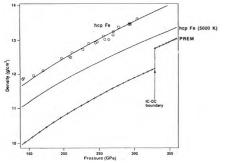
12/19: 磯崎⑥

1/9:テスト(磯崎⑦)

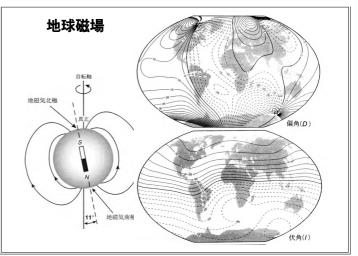
地球内部の地震波速度分布 地環域の速度 (km/s) 12 1000 1

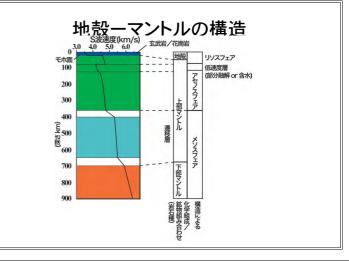


コア:内核(固体)と外核(液体)と 密度欠損

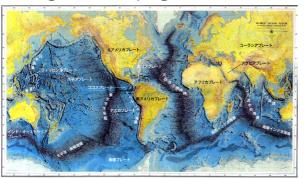


軽元素(Si, O, H, C, S)が溶け込んでいる





地殻の構造 ①大陸地殻, ②海洋地殻



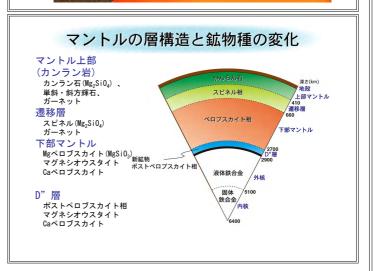
マントルの層構造と鉱物種の変化 マントル上部 (カンラン岩) カンラン石(Mg₂SiO₄)、 単斜・斜方輝石、 ガーネット オリビン構造 (α相) 10 遷移層 ²¹⁹⁷日 スピネル(Mg₂SiO₄) ガーネット GPa) 第15 下部マントル Mgペロブスカイト(MgSiO₃) マグネシオウスタイト ざくろ石 ₽ 20 スピネル構造 (ア相) Caペロブスカイト Mg ペロブスカイト Caペロブスカイト カンラン石成分 輝石成分 β-spinel:ウォズレアイト, γ-spinel: リングウッダイト, Mg-ilmenite: アキモトアイト, Mg-perovskite: ブリッジマナイト

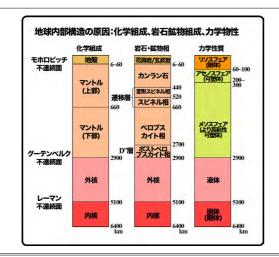
①大陸地殼

上部大陸地殻(花崗岩類,堆積岩,変成岩,付加体) 下部大陸地殻(玄武岩,変成した玄武岩類)

②海洋地殼 玄武岩類+深海底堆積物







7970MBLLbHt

①ダイヤモンド鉱山はクラトンにのみある。 ②それらのクラトンの下にはテクトスフェアと呼ばれる

ダイヤモンド鉱山

地震波の速いマントルが存在する ③ダイヤモンドを運んだマグマ(キンバーライト)は、 大陸分裂時などに噴火

地球の組成を直接推定 -マントル起源の岩石を探す-

どのような所でとれるのか





マントルの石

	(1)	(2)	(3)	
SiO ₂	45.32	44.21	44.20	(4) マントルの主要鉱物は
Al_2O_3	4.41	4.13	2.05	000/ +1-71-7 (44 5) 0:0
Cr_2O_3			0.44	60% カンラン石 (Mg,Fe) ₂ SiO ₄
Fe_2O_3	1.44	1.94		25% 斜方輝石 (Mg, Fe)SiO ₃
FeO	6.37	6.98	8.29*	10% 単斜輝石 Ca(Mg, Fe)Si ₂ O ₆
MgO	38.51	37.68	42.21	5% アルミを含む相 60km以深 ガーネット (Ma. Fe. Mn)。AlaSiaOaa
CaO	2.73	3.13	1.92	60km以深 ガーネット (Mg, Fe, Mn) ₃ Al ₂ Si ₃ O ₁₂ 60~10km スピネル (Mg, Fe ²⁺)(Al, Cr, Fe ³⁺) ₂ O ₄
Na ₂ O	0.30	0.53	0.27	10km以浅 斜長石 (Ca,Na)(AIAI,SIAI)Si ₂ O ₈
K_2O	0.02	0.13	0.06	(Ca,Na)(AIAI,SIAI)SI ₂ O ₈
$H_20 \pm$	0.70	0.95		
CO_2	0.036	0.038		
6	1	1	VI TON	
A	T.	TON	C	cpx
1	sp	A !	A Common of the	
11	1	BIL	7	
Vi-	1	97	ol	
10	1	1	1	
X	1	1	0	
1	1	5. 2	*	OUX
The same	1	1	T	X John John John John John John John John
L-6	1 10	A Comment	1	1 mm 1,-6 1 mm
	1	the to	1	