特集 「惑星地球の形成と進化」 地球マントルの内部構造

赤荻正樹1

1.マントルの地震波速度分布

地球内部の構造やそれを構成する物質についての 理解は近年急速に進んできた.それは、マントル構 造の精密な地震学的観測・解析や、ダイヤモンド・ アンビルとマルチ・アンビルによる超高圧実験技術 の進歩、マントル深部で安定な鉱物の物性(弾性的性 質、熱力学的性質)の精密測定などに基づいている. 本論では、高温高圧実験や物性測定から決められた マントル鉱物の相平衡関係から解釈される、地震学 的不連続面について解説する.

図1には、マントルの標準的な地震波速度分布を 表す,二つの速度モデルが示されている. PREM[1]と iasp91[2]では、約220km以浅の違いを除くと、両方の モデルに共通して、深さ約410kmと約660kmにP波速 度とS波速度の急増が見られる. これらは古くから 知られている地震波速度不連続であり、それぞれ 410km(400kmと呼ぶこともある)不連続面と 660km(650kmまたは670km)不連続面と名付けられて いる. 660km不連続面は上部マントルと下部マントル の境界である。410kmと660kmの二つの不連続面に挟 まれた領域が遷移層であり、遷移層およびその付近 の深さでマントル構成鉱物の高圧高温下における相 転移が起こっていると従来から考えられてきた.こ れが基本的に正しいことは、近年の高温高圧実験に よって実証されてきた. 特に410kmと660kmにある不 連続面は、マントルに最も豊富に存在する鉱物であ るオリビンの相転移で説明することができると考え られる.しかし,地震学的な観測結果とオリビンの 相転移を詳細に比較すると,以下に議論するように まだ多くの解決すべき問題が残されている.

2.マントル鉱物の高圧相転移

岩石学的研究によれば、上部マントルの主要な構 成鉱物はオリビン、斜方輝石、単斜輝石、ガーネッ トである.これらの鉱物が57:17:12:14(重量%)の量比 で混合した"パイロライト"が、上部マントルを構 成する岩石であると考えてほぼ差し支えない.高温 高圧下でこれらの鉱物がどのような相転移を起こす かについては、従来から数多くの研究が報告されて



図1 マントルの地震波速度分布. PREMは[1], iasp91は[2]による.

1学習院大学理学部化学教室

きた. それらの研究を基にして、平均的なマントルの 地温勾配に沿う、パイロライト構成鉱物の相変化を まとめたものが図2である.オリビン(α)は約13-14GPa で変型スピネル(β)に、約17~18GPaでスピネル(γ)に転 移し、さらに約23GPaでMg-ペロブスカイトとマグネ シオウスタイトに分解する.一方、斜方輝石と単斜 輝石は約17GPaの圧力までにガーネットに完全に固溶 し、ガーネット(メジャーライト)固溶体を形成する. このガーネット固溶体から約20GPa以上でCa-ペロブ スカイトが分離し、さらに約23~28GPaでガーネット 固溶体はMg-ペロブスカイト固溶解に転移する.また 少量の未知相が存在する可能性が考えられる.

オリビンと輝石-ガーネット系を比較すると,前 者の相転移は狭い圧力範囲で起こるが,後者は広い 圧力範囲にわたって相転移が進行する.そのためオ リビンの転移は地震波速度の急激な変化に寄与する が,輝石-ガーネット系では地震波速度の急増は見 られず,主に地震波速度の深さに対する増加率を高 める効果があると考えられる.

ここでオリビン-変型スピネル-スピネル転移と スピネル-ペロブスカイト+マグネシオウスタイト分

解反応(ポスト・スピネル転移と呼ばれる)について少 し詳しく見てみよう.オリビンはMg.SiO,とFe.SiO,を 端成分とする2成分系である。1960年代以降,高温 高圧実験によりその相平衡関係が調べられてきた.最 近では、これらの転移に関する詳細な相平衡図が決 定され、それに基づいて410kmと660km不連続面と相 転移の対応が議論されている[3][4].一方,オリビン とその高圧相の熱力学的性質を測定し、相平衡図を 計算によって求める研究が行われている[5][6]. そこ では,熱測定実験によって相転移に伴うエンタルピ -変化や各相の熱容量,固溶体の非理想性などを実 測し, それらを使って熱力学的に相平衡図を計算す る. 高温高圧実験では、様々の異なる温度で相平衡 図を作成することは実験に要する時間からみて容易 でないし、700~800℃以下の比較的低温では反応が 遅いため平衡な結果を得ることが困難である.また 圧力に関して0.1~0.2GPa以上の分解能を得ることは 困難である.一方,熱力学計算ではこれらの問題は ないが、高圧実験で決められた端成分の転移圧力を エントロピーの制約条件に使うことが多いので、高 圧実験と全く独立に相平衡図を決めることは一般に



図2 パイロライトの相変化.Xは未知相.

現在のところ,高圧 実験と熱力学計算の 両方を組み合わせて 相平衡図を決めるこ とが,最を与えるで あろう、結を見いて ような手法を用いて ジーのオリビンー変型ス ピネルースピネル転 1600℃のポスト・ス ピネル転移の相平衡

難しい. そのため.

図を示す[5][6]. マントルオリビンはほぼ (Mg₀₃₉,Fe₀₁₁)₂SiO₄の組成をもつので,この組成の転移 圧力やその幅を図3から読みとればよい.この組成 に関して,オリビンー変型スピネル転移と変型スピ ネルースピネル転移に比べて,ポスト・スピネル転移 では転移圧力の幅が著しく狭いことが特徴的である.



図3 Mg₂SiO₄-Fe₂SiO₄系の、オリビンー変型スピネルースピネ ル転移の相境界線(1400℃、下)とポスト・スピネル転移の相境 界線(1600℃、上).



3.地震学的不連続面とオリビンの相転

図2に示すように、オリビン-変型スピネル転移 とポスト・スピネル転移はそれぞれ深さ約410kmと 660kmで起こるため、1節で述べた410km、660km地 震学的不連続面にそれぞれ対応すると考えることが 可能である.しかし最近,410km不連続面の厚さの地 震学的観測に基づいて、この不連続面がオリビンー 変型スピネル転移には必ずしも対応しないという議 論がなされている. 例えば, Benz and Vidale [7]は 410km不連続面における反射波の解析から、この不連 続面の厚さが4~5km以下であると結論した. また Vidale et al. [8]は同様な解析から、この不連続面の厚 さは10km以下であるとした.これらの厚さは、相平 衡図から求まるオリビンー変型スピネル転移の圧力 幅に対応する深さの幅(約16~19km[3][5])よりも明ら かに薄い. このことに基づいて, 彼らは, 410km不連 統面は単独の相転移によるものではなく, 化学組成 の変化を伴っているという可能性を議論している.こ の問題について、相平衡図の側面から以下で考察し てみよう.

Mg,SiQ₄-Fe,SiQ₄系のオリビン-変型スピネル転移の 相境界線(1400℃)を図4(a)に示す.マントルオリビン を表す(Mg₀,Fe₀₁₁)₂SiQ₄組成の場合,よく知られた"て



この原理"に従って, 二相共存領域でオリビ ン(α)と変型スピネル(β) の量が圧力と共にどの ように変化するかを読 みとった結果を,図4 (b)に示す.(a)の二本の 相境界線は平行でない ので, β のモル分率 (β /(β + α))は圧力に比例 して増加するのではな く,転移の終了に近づ



NII-Electronic Library Service

くほど増加が激しいことが理解される、このことは、 相境界線の圧力幅をそのまま不連続面の厚さに対応 させることの危険性を示している、さらに、オリビ ンー変型スピネル転移の相境界線の圧力幅に影響を 与える他の要素として、共存鉱物間のMg-Fe分配が 挙げられる. 共存する輝石やガーネットと比べて、変 型スピネルにはFeが選択的に入りやすいので、パイロ ライトの場合、変型スピネル相はオリビンよりもFeの 多い,ほぼ(Mgon,Feon),SiO,の組成になると考えられる [9]. そのため図4(a)から理解されるように、等温状態 ではオリビンー変型スピネル転移の圧力幅は減少す る. 最近測定[10]された、オリビンと変型スピネルの 断熱体積弾性率(Ks)と剛性率(G)やそれらの圧力微分 係数,温度微分係数を用いて,12.6~14.4GPaにおけ るパイロライトのP波速度とS波速度を計算した結 果を図5に示す(輝石,ガーネットのデータは主に[11] による). 図から明らかなように、転移の起こる深さ の幅は約12kmとなり、相平衡図から読みとられる転 移の起こる深さの幅16-19kmより狭くなる. さらに、 相転移の終了付近と比べて、転移の起こり始めでは



図5 パイロライトのP波速度とS波速度.

P波速度,S波速度の増加率は極めて小さい.この 特徴によって、410km不連続面を地震学的に観測する ときには、その厚さが実際の相転移の起こる深さの 幅より小さく見積もられるであろう.密度に関しても P波速度,S波速度と同様に、相転移の後半で密度 の変化が急激に起こるので、密度と地震波速度の積 はさらに顕著にこのような傾向を持つことになる. [7][8]で用いられた地震波の反射法による観測では、 反射インピーダンスが密度と地震波速度の積に比例 するので、相転移の深さの幅を実際よりも薄く見積 っていると考えられる.

410kmで観測される地震波速度の急増量と、実測さ れた弾性定数から計算されるオリビンー変型スピネ ル転移の地震波速度の急増量との比較においても、同 様な議論が可能である.[10]では、弾性定数から計算 される地震波速度のジャンプと観測値との比較から、 410km付近のマントル中のオリビン含有量は40%以 下であり、その組成はパイロライトとは異なると結 論した.しかし、図5のように相転移の始まりでの P波、S波速度の増加率が小さいことは、地震学的 観測で410kmのジャンプを小さく見積もることを示 唆している.

このように現在のところ、410km不連続面の成因と しては、オリビンー変型スピネル転移が最も合理的 な解釈であると考えられる.なお変型スピネルースピ ネル転移では、両者の物性が類似しているため、地 震波速度の変化をほとんど引き起こさないことが分 かっている.このことは、図1の地震波速度分布で 500-550km付近にはっきりした不連続が見出されない ことと対応する.

次に660km不連続面について述べよう. 地震学的観 測から660km不連続面の厚さが4~5km以下であるこ とが知られている[7][12]. 高温高圧実験によるポス ト・スピネル転移の相平衡図から, $(Mg_{1,x}, Fe_{x})_{2}SiO_{4}$ ($x \leq 0.2$)の組成に対して,スピネルーペロブスカイ ト+マグネシオウスタイト分解反応の圧力幅が 0.15GPa以下であることが示された[4]. この分解反応 の圧力幅は実際にはもっと小さく、約0.01~0.05GPa であることがこの転移の相平衡図の熱力学計算から 決められた[6]. このように幅の狭い相転移の場合、オ リビンー変型スピネル転移で述べた、高圧相/低圧 相の量比と圧力の間の非線形性や共存鉱物間のMg-Fe 分配の効果は無視できるほど小さい、しかし、相転 移に伴う温度変化によって、相転移の圧力幅が影響 を受けることを考慮する必要がある. リソスフェアよ り深いマントルでは、温度分布はほぼ断熱温度勾配 に従っていると考えられる. このような場で相転移が 起こると、転移の潜熱で温度分布に変化が生ずる. 図 6に、マントルオリビンの相転移境界線とそれから推 定される温度分布を示す.相転移に伴う温度変化量 は[5]に示す方法で見積もられた.この図から理解さ れるように、相平衡図上のスピネルーペロブスカイ ト+マグネシオウスタイト分解反応の圧力幅が上記 のようであっても、転移に伴う温度変化のため、転移 の始まりと終わりの間隔はそれよりやや広くなり、約 4kmの幅になる.この結果は地震学的観測と一致して

いる。

660km不連続面の厚さについては、このようにスピ ネルの分解反応で合理的に説明できる.しかし、こ のことは下部マントルの組成が上部マントルと同様 にパイロライト的であることを必ずしも意味していな い. すなわち, 660km不連続面でスピネルの分解反応 と化学組成の変化が同時に起きている可能性も考え られる. このように、マントル全体が均一組成である のか、上部マントルと下部マントルで化学組成が大 きく異なるのかという問題は、マントルの対流様式や 地球の化学的進化に関連する重要な問題である. そ のため、下部マントルの大部分を構成するペロブスカ イトとマグネシオウスタイトの弾性・熱物性データ を高温高圧下で測定し、それから計算される密度と 地震波速度をこれらの観測値と対応させ、下部マン トルの組成を決定しようとする研究が最近なされて いる.しかし現時点では、上部、下部マントルの組成 の違いを明確に示すには至っていない、今後、より高 精度の物性測定が望まれる.



図6 マントルオリビンの相転移境界線と温度分布.

118

謝辞

中西一郎氏(京大・理学部)と入船徹男氏(愛媛大・ 理学部)には、本論に関係する問題で議論していただ いた.また大谷栄治氏(東北大・理学部)は本論を書く ことを勧められた.これらの方々に感謝致します.

参考文献

- Dziewonski, A. M. and Anderson, D. L.,1981: Preliminary reference Earth model. *Phys. Earth Planet. Inter.* 25, 297-356.
- Kennett, B. L. N. and Engdahl, E. R.,1991: Traveltimes for global earthquake location and phase identification. *Geophys. J. Int.* 105, 429-465.
- Katsura, T. and Ito, E.,1989: The system Mg₂SiO₄-Fe₂SiO₄ at high pressures and temperatures: precise determination of stabilities of olivine, modified spinel, and spinel. J. Geophys. Res. 94, 15663-15670.
- Ito, E. and Takahashi, E.,1989: Postspinel tranformations in the system Mg₂SiO₄-Fe₂SiO₄ and some geophysical implications. J. Geophys. Res. 94, 10637-10646.
- [5] Akaogi, M., Ito, E. and Navrotsky, A., 1989: Olivine-modified spinel-spinel transitions in the system Mg₂SiO₄-Fe₂SiO₄: calorimetric measurements, thermochemical calculation and geophysical application. J. Geophys. Res. 94, 15671-15685.
- [6] Akaogi, M., Kojitani, H., Matsuzaka, K., Suzuki, T., and Ito, E.,1996: Post-spinel transformations in the system Mg₂SiO₄-Fe₂SiO₄: element partitioning, calorimetry, and thermodynamic

calculation. in *High Pressure-Temperature Research: Properties of Earth and Planetary Materials* (Manghnani, M. H. and Syono, Y., Eds.), submitted.

- [7] Benz, H. M. and Vidale, J. E.,1993: Sharpness of upper-mantle discontinuities determined from high-frequency reflections. *Nature* 365, 147-150.
- [8] Vidale, J. E., Ding, X. Y., and Grand, S. P.,1995: The 410-km-depth discontinuity: a sharpness estimate from near-critical reflections. *Geophys. Res. Lett.* 22, 2557-2560.
- [9] Akaogi, M. and Akimoto, S.,1979: Highpressure phase equilibria in a garnet lherzolite, with special reference to Mg²⁺-Fe²⁺ partitioning among constituent minerals. *Phys. Earth Planet. Inter.* 19, 31-51.
- [10] Duffy, T. S., Zha, C. S., Downs, R. T., Mao, H. K., and Hemley, R. J.,1995: Elasticity of forsterite to 16 GPa and the composition of the upper mantle. *Nature* 378, 170-173.
- [11] Akaogi, M., Navrotsky, A., Yagi, T. and Akimoto,S.,1987:Pyroxene-garnet transformation: thermochemistry and elasticity of garnet solid solutions, and application to a pyrolite mantle. in *High-Pressure Research in Mineral Physics* (Manghnani, M. H. and Syono, Y., Eds.), Am. Geophys. Union, Washington, D. C., 251-260
- [12] Nakanishi, I.,1988: Reflections of P'P' from upper mantle discontinuities beneath the Mid-Atrantic Ridge. *Geophys. J.* 93, 335-346.