

令和元年10月及び令和2年4月入学  
広島大学大学院理学研究科（博士課程前期）入学試験問題

地球惑星システム学専攻	専門科目
-------------	------

令和元年8月22日 13:30～16:30

注 意 事 項

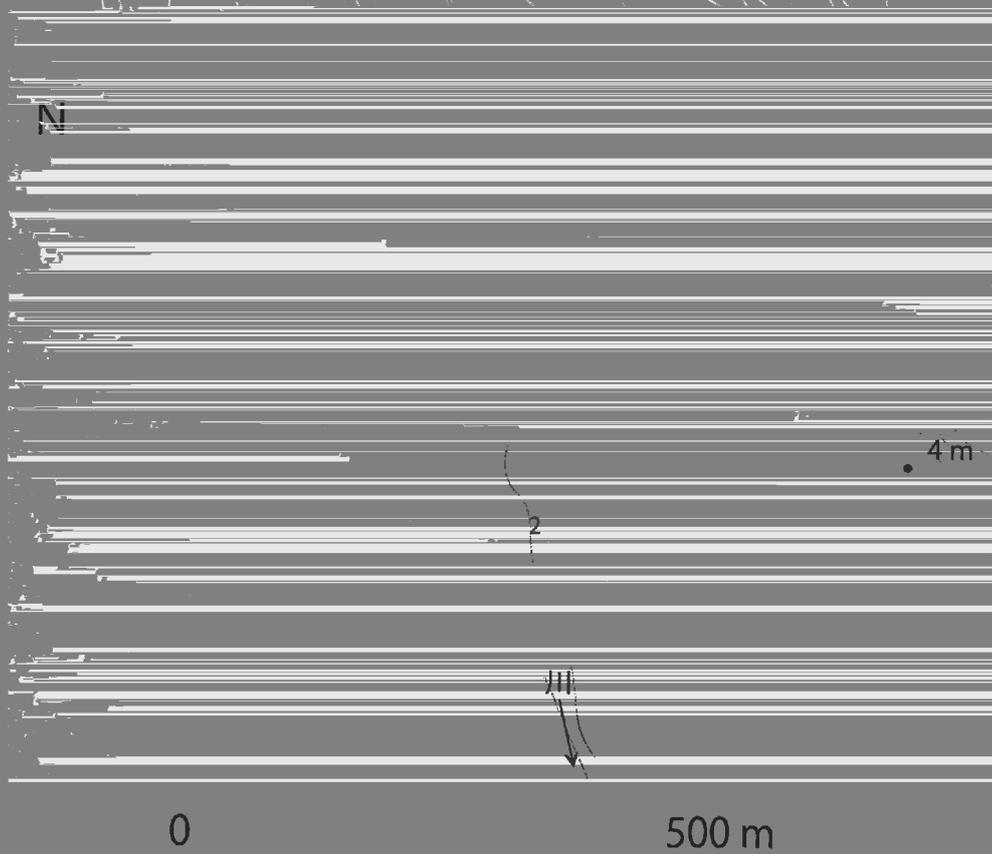
1. 以下の用紙が配布されている。  
問題用紙（表紙を含む8枚）  
解答用紙 5枚（内1枚は問題[1]用）
2. 問題は全部で[1]～[6]の6問ある。この中から4問を選んで解答せよ。ただし、[1]と[2]から1問、[3]と[4]から1問、[5]と[6]から1問を必ず選び、残りの1問は未選択の問題から選ぶこと。
3. 解答は問題ごとに必ず1枚ずつ別々の解答用紙を用い、それぞれの解答用紙に受験番号および問題番号を記入し解答せよ。ただし、問題[1]を選択した場合は、問題[1]用の解答用紙に解答すること。紙面が不足した場合は裏面を使用してよい。
4. 試験終了時には解答用紙を提出すること。

令和元年10月及び令和2年4月入学  
広島大学大学院理学研究科（博士課程前期）入学試験問題

地球惑星システム学専攻 専門科目

[1] 以下の問1に答えよ。

問1 ある地域の地質調査で鍵層となる1枚の薄い層を追跡したところ、一つの軸を持つ褶曲構造が認められ、その褶曲はほぼ東西走向で、北と南へそれぞれおおよそ20°の角度で



(1) 解答欄の図には地質図作成のために 50 m 間隔の東西の補助線が付してある。これを利

(2)

令和元年10月及び令和2年4月入学  
広島大学大学院理学研究科（博士課程前期）入学試験問題

地球惑星システム学専攻 専門科目

[2] 以下の問1と問2に答えよ。

問1 三次元の結晶格子に関する以下の問(1)～(2)に答えよ。

(1) プライマリー格子の格子点の種類は格子の各頂点以外の位置に格子点が追加される場合、

(A)

ある。これらは追加格子点の位置により3種類の格子タイプ（格子型）に大別できる。この3種類の格子タイプそれぞれの名称と追加される格子点の位置を記す。図を描いても良い。



(2) 上記以外にも派生的な複合格子を作ることは可能である。例えば三方晶系を単純





令和元年10月及び令和2年4月入学  
広島大学大学院理学研究科（博士課程前期）入学試験問題

地球惑星システム学専攻 専門科目

[5] 以下の問(1)～(6)に答えよ。

- (1) ある岩石の歪み測定を実施したところ、応力と歪みに表1の関係が得られた。この結果を基に、この岩石のヤング率とポアソン比を計算せよ。なお、有効数字は2桁とし、単位とともに答えること。

表1

応力	軸方向の歪み	周方向の歪み
48 MPa	0.08%	-0.02%

- (2) ヤング率とポアソン比は、体積弾性率や剛性率と次のような関係がある。表1のデータから、この岩石の体積弾性率と剛性率を求めよ。有効数字は2桁とし、単位とともに答えること。E：ヤング率， $\nu$ ：ポアソン比，K：体積弾性率，G：剛性率

$$K = \frac{E}{3(1-2\nu)}$$

$$G = \frac{E}{2(1+\nu)}$$

- (3) 弾性定数である体積弾性率はどのような性質であるか、圧縮率との関係を述べよ。

- (4) 上記の体積弾性率と剛性率から、この岩石の縦波速度 ( $V_p$ ) と横波速度 ( $V_s$ ) を

Blank area for answer (4)

令和元年10月及び令和2年4月入学  
広島大学大学院理学研究科（博士課程前期）入学試験問題

地球惑星システム学専攻	専門科目
-------------	------

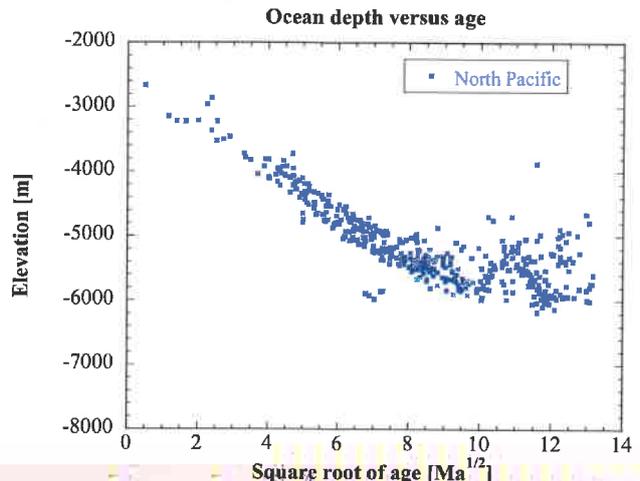
[6] 以下の問1と問2に答えよ。

問1 次の空欄に当てはまる適切な語を答えよ。

- (1) マントルはその（ あ ）が大きく、熱伝導率が小さい。この結果、マントルの温度場は（ い ）とポテンシャル温度が一定の断熱核という2つの部分からなる。一方、外核は（ あ ）が小さいために（ う ）となるので、（ い ）を持たない。
- (2) マントルの鉱物構成の代表的なモデルとして（ え ）モデルがある。
- (3) 外核は（ お ）が伝わらないことから、液体である。また、外核はその密度を考慮すると、酸素やケイ素などの軽元素を含む（ か ）からなると考えられる。このため、外核は高い導電性を持ち、対流によって（ き ）作用が起こるため、（ く ）が生成される。

問2 図は北太平洋におけるプレートの年代と大洋底の水深の関係を表す。これについて次の問（1）～（5）に答えよ。図中の四角が観測値である。

- (1) 水深が深くなることによる地中の単位面積あたりの荷重、すなわち、静岩圧の変化を求めよ。ここで、アセノスフェアの密度を $\rho_M$ 、水の密度を $\rho_w$ 、重力加速度の大きさを $g$ 、中央海嶺からの水深の増加を $d$ とせよ。



- (2) プレートとアセノスフェアの密度差を温度  $T(z, t)$ 、熱膨張係数  $\alpha$ 、および

アセノスフェアの温度  $T(z, t)$  を用いて

表せ。ただし、 $z$  は海面からの深さ、 $t$  はプレートの年代である。

- (3) このとき、プレートの密度が増加することによる静岩圧の変化を、(1)の結果を用いて表せ。

(次項に続く)

令和元年10月及び令和2年4月入学  
広島大学大学院理学研究科（博士課程前期）入学試験問題

地球惑星システム学専攻	専門科目
-------------	------

(4) 半無限体冷却 (Half-space cooling) モデルにおけるプレート内の温度は

$$T(z,t) = T_M + (T_0 - T_M) \operatorname{erfc} \left[ \frac{z}{2\sqrt{\kappa t}} \right]$$

のように表される。ここで、 $T_0$  は地表の温度である。また、 $\operatorname{erfc}[x]$  は相補誤差関数 (complementary error function) であり、誤差関数  $\operatorname{erf}[x]$  を用いて

$$\operatorname{erfc}[x] = 1 - \operatorname{erf}[x] = 1 - \frac{2}{\sqrt{\pi}} \int_0^x \exp[-\xi^2] d\xi$$

と表される。この温度を用いて、静岩圧の変化を求めよ。必要なら、相補誤差関数の定積分、

$$\int_0^\infty \operatorname{erfc}[x] dx = \frac{1}{\sqrt{\pi}}$$

を用いよ。

(5) (1)と(4)の結果を用いて、水深の理論式を求めよ。得られた式に基づいて、観測された大洋底の水深について論ぜよ。