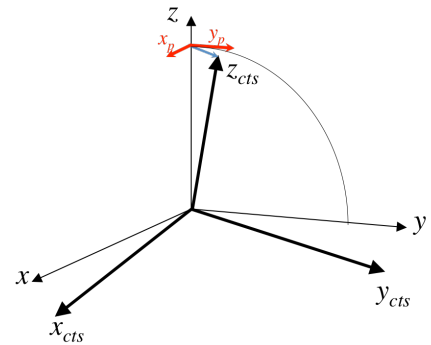


## 「宇宙測地学」 中間試験問題(2016.12.9)

- SLR に関する以下の問いに答えよ. (1)SLR の R が何を示すか, 英語とその和訳を記せ. (2) SLR 用の人工衛星に必ず搭載されている Laser パルスを送受信するための装置を何と呼ぶか. (3) SLR 専用の人工衛星名を一つあげよ.

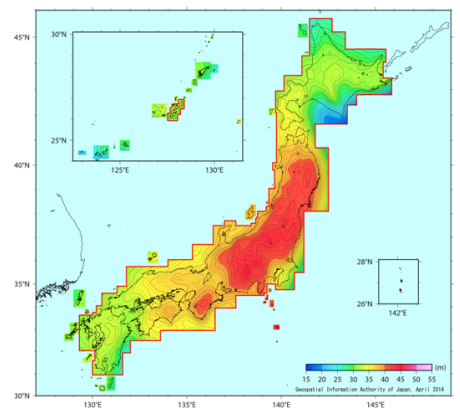
- 地球に固定されて地球と共に自転する座標系(CTS 系:Conventional Terrestrial reference System)から空間に固定された座標系(CIS 系)に変換するためには, 地球全体の運動としての極運動の効果(図の角度  $x_p$  と  $y_p$ )をまず考慮する必要がある. (1) CTS 系を  $x_{cts}$  軸の周りに角度  $y_p$  だけ回転させる回転行列を記せ. 但し  $y_p$  は十分に小さな角度とする. (2)同様に CTS 系を  $y_{cts}$  軸の周りに角度  $x_p$  だけ回転させる回転行列を記せ. 但し  $x_p$  は十分に小さな角度とする. (3)さらに右の  $R_3$  の行列をかけて地球の自転運動そのものを考慮する. ここに現れる  $\Theta$  を何というか (ヒント:角度を示すが「…時」という).



$$R_3(\Theta) = \begin{pmatrix} \cos \Theta & \sin \Theta & 0 \\ -\sin \Theta & \cos \Theta & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

- (4)前問の  $\Theta$  を時間微分したものが自転角速度にあたる. 地球の平均的な自転角速度(rad/s)の数値を求めるための式を記せ (計算はしなくてよい).
- (1) 三次元  $xyz$  座標系(前問の CTS 系)で, 原点に中心を持ち, 長軸方向である赤道半径  $a$ , 短軸方向である極半径  $b$  の回転楕円体の式を書け. (2) 地球を最もよく表現するような  $a$  と  $b$  の回転楕円体を特に地球楕円体とよぶ. 地球楕円体上のある点 P (緯度  $\phi$ , 経度  $\lambda$  とする) の三次元座標  $x, y, z$  の三成分を卯酉線半径  $N$ , 緯度  $\phi$ , 経度  $\lambda$  を用いて表せ. ただし  $N = a^2 / \sqrt{a^2 \cos^2 \phi + b^2 \sin^2 \phi}$  とする. ヒント: まず  $N$  を球の半径だとみなして  $x, y$  から求めるとよい. (3) 卯酉線と子午線の空間的な関係を簡潔に説明せよ(20 字程度).

- 右図は「日本のジオイド 2011」として国土地理院から公表されているジオイド高モデルである. 以下の問いに答えよ. (1)ジオイド高  $N$ , 標高  $H$ , 楕円体高  $h$  の3つの「高さ」のそれぞれの基準面(値が 0 の面)がどこかを, 3つのそれぞれについて答えよ. (2) 上の図でジオイド高  $N$  が高いのは概ね本州の山岳地帯に一致するが, 北海道にも同程度の標高の山はあるので, 単に標高を反映しているわけではない. なぜ本州で  $N$  が大きくなるか, その物理的な要因について考察して説明せよ(50-80 字程度). (3)このデータが提供されるようになった理由(背景)を, 「GNSS の普及」に言及して「標高」「楕円体高」の二語も含めて



50-80 字程度で説明せよ。(2)も(3)も語数は厳密でなくてもよい)

5. かつては 24 時間とは仮想的な「(ア) 太陽」の南中から南中までと定義され、24 時間の (イ) 分の 1 をもって 1 秒と定義された。地球から見た現実の太陽 (視太陽) の軌道 (黄道) は赤道面に対して 23.4 度傾いているが、「(ア) 太陽」は赤道面上にあるかのように考える。視太陽と「(ア) 太陽」では、同じ公転速度でも赤経に違いが出るため、均時差 (= 視太陽時 - (ア) 太陽時) が生ずる。以下の問いに答えよ。(1)(ア) と (イ) に当てはまる適当な語句と数値を答えよ。(2) 均時差は 1 年間でどう変化するか。黄道が円軌道だと仮定し、横軸に春分、夏至、秋分、冬至、春分の 5 点を取り、縦軸に均時差を取って、どのように変化するかの概形を示せ。(ヒント: 視太陽と (ア) 太陽の図を描いて、赤経の違いを見て考えること)

6. 質量  $M$ , 半径  $R$  の天体の万有引力ポテンシャルは、この天体内に原点をもつ球座標 (動径  $r$ , 緯度  $\phi$ , 経度  $\lambda$ ) で表現すると、ルジャンドル陪関数  $P_{mm}(\sin\phi)$  と三角関数  $\cos(m\lambda)$  と  $\sin(m\lambda)$  を用いてストークス係数  $C_{mm}, S_{mm}$  で展開される。(1) 特に  $C_{20}$  は

$$C_{20} = \frac{1}{2MR^2} \iiint r^2 (3\sin^2\phi - 1) dM$$

から得られるが、 $C_{20}$  は以下の慣性モーメントを用いて表せることを示せ: 途中の式を省略しないこと。ただし  $x, y, z$  軸の周りの慣性モーメントをそれぞれ  $A, B, C$  とし

$$A = \iiint (y^2 + z^2) dM, \quad B = \iiint (z^2 + x^2) dM, \quad C = \iiint (x^2 + y^2) dM$$

である。(2)  $A=B$  が成り立つとすると、 $C_{20}$  は正になるか負になるか? 理由 (30 字程度) とともに答えよ。

7. 人工衛星 GRACE と GRAIL は、それぞれ地球と月の重力場を測定する双子衛星で、前問 6 のストークス係数とそのデータとして配布されている。(1) 双子衛星で重力場の空間分布をなぜ求めることができるのかを、何を測定しているかに言及して、50 字程度で説明せよ。(2) GRACE と GRAIL では、GRAIL の重力場の方が高い次数  $n$  まで求めることができたのは何故か。20 字程度で簡潔に説明せよ。
8. 一ヶ月おきの時刻  $t_i$  での観測量を  $y_i$  とするようなデータ  $(t_i, y_i)$  の組が、時刻  $t_{180}$  での  $y_{180}$  まである。データには 6 ヶ月周期と 12 ヶ月周期が明らかだったことから、これらのデータを  $y = a\sin(2\pi t/6) + b\cos(2\pi t/6) + c\sin(2\pi t/12) + d\cos(2\pi t/12)$  というモデルで近似して、180 組のデータから  $a, b, c, d$  を最小二乗法で推定したい。(1) 観測値  $y_i$  ( $i=1\dots 180$ ) を 180 行 1 列の列ベクトル  $\mathbf{d}$  とし、推定したいパラメータ  $(a, b, c, d)$  を 4 行 1 列の列ベクトル  $\mathbf{m}$  とする。ここで  $\mathbf{d} \sim \mathbf{G}\mathbf{m}$  と近似するとき、行列  $\mathbf{G}$  は何行何列か。(2)  $\mathbf{G}$  の一行目の要素を全て記せ。(3) 最小二乗法による解  $\mathbf{m}$  は、 $\mathbf{d}$  と  $\mathbf{G}$  を用いてどのように表現されるか。