

軌道要素

二体問題は、中心質量の周りの test particle の運動として取り扱える。

6つの初期条件（各3つの座標・速度成分）を与えると、楕円軌道の6つの要素が決まる。その軌道要素は、軌道長半径(a)、離心率(e)、軌道面傾斜角(i)、元期での平均近点離角(Ω)の値、近地点引数 (ω)、昇交点経度 (Ω) である。

楕円運動では、軌道上の角速度は一様でないが、その平均角速度を平均運動(n)として定義する。n と a は、ケプラーの第三法則で $n^2 a^3 = GM$ (G は引力定数、M は中心質量) という関係にある。近地点引数は昇交点・近地点間の角度である。なお、近地点から測った真近点離角は f で表し、 $L = f + \omega$ を緯度引数という。

これらの軌道要素は二体問題では定数であるが、他の力による摂動関数 R が加わると、この軌道要素は時間とともに変化する。すなわち、軌道上の各点での、座標と速度成分に対応する軌道要素は異なるのである。座標と速度との関係は二体問題と同じだが、加速度の式はそのままは使えない。

DPF の軌道要素

$a = 1.078x$ {地球赤道半径} (高さ 500km)、 $n = 5150$ 度/日 $i = 98$ 度 $e \sim 0.000$

人工衛星の摂動関数

- 1) 地球の重力ポテンシャルを球関数で展開して表し、 GM/r の項を除いたのが、摂動関数になる。このうち、zonal の二次の項の係数 J_2 は 1/1000 の、その他は、non-zonal な項とともに、10 万分の 1 以下のオーダーである。
- 2) 太陽と月の摂動力のオーダーは $m'(n'/n)^2$ 、 m' は太陽では 1、月では 0.0122。
太陽では $n' = 0.986$ 度/日 で $(n'/n)^2 = 0.37(-7)$ 、
月では $n' = 13.2$ 度/日 で $m'(n'/n)^2 = 0.80(-7)$ 。
- 3) 月・太陽による潮汐で geoid が変化していることの影響。
- 4) 地球の赤道が動くための効果。
- 5) 太陽輻射圧。
- 6) 地球大気抵抗。
- 7) 一般相対論。

摂動の種類

- 1) 人工衛星の位置に直接関係して変化する摂動（平均経度が三角関数の引数に入る）、人工衛星の公転周期と同じオーダーの短周期の変化である。
- 2) 永年摂動、 ω や Ω には、時間に比例した摂動がある。DPF では、 Ω 、 ω は一日当たりそれぞれ、1 度順行、3.2 度逆行する。
- 3) 地球の zonal な項では、 $j\omega$ を引数とする長周期の摂動がある(120 日/J の周期)。振幅は J_j/J_2 のオーダー。Non-zonal な項では、地球の自転のための一日の数分の 1 の周期の長周期項がある。
- 4) 太陽や月による摂動では、太陽や月の経度を引数とする、半年、一年、半月、一月の周期の長周期項がある。

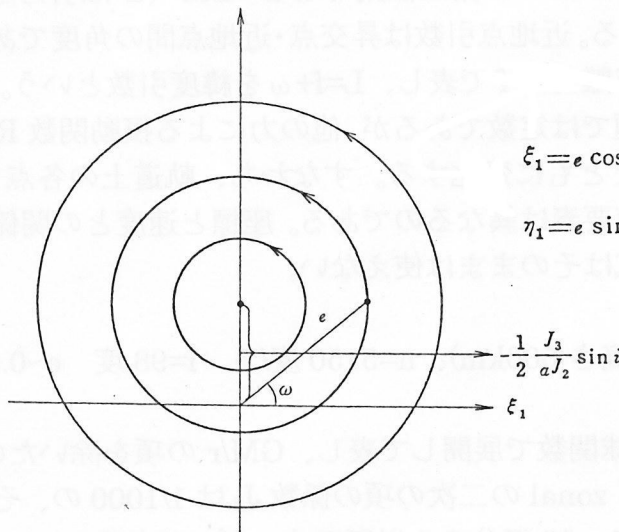
J_2, J_3 のために軌道は円にはならない

1) J_2 を考慮した、 r と L との式

$$r = r_0 - \frac{1}{2} \frac{J_2}{p} \left\{ 1 + \frac{1}{e} (1 - \sqrt{1 - e^2}) \cos f + 2 \frac{r}{a} \frac{1}{\sqrt{1 - e^2}} \right\} \left(1 - \frac{3}{2} \sin^2 i \right) + \frac{1}{4} \frac{J_2}{p} \sin^2 i \cos 2(f + \omega)$$

$$L = L_0 + \frac{1}{4} \frac{J_2}{p^2} \left\{ 3(4 - 5 \sin^2 i)(f - \ell + e \sin f) - (3 - 7 \sin^2 i) \sin 2(f + \omega) \right\}$$

2) J_3 による離心率の変化



$$\xi_1 = e \cos \omega = e_0 \cos(\omega_0 + \dot{\omega} t)$$

$$\eta_1 = e \sin \omega = e_0 \sin(\omega_0 + \dot{\omega} t) - \frac{1}{2} \frac{J_3}{a J_2} \sin i$$

$$-\frac{1}{2} \frac{J_3}{a J_2} \sin i$$

ξ_1

地球ポテンシャルの係数を求めるには

偶数次の zonal な項の係数は、近地点引数（離心率が小さいと決め難い）や昇交点の動きから、奇数次の係数は $j\omega$ を引数とする項の振幅から求めるのが効率的である。しかし、一つの衛星だけからだと、未知数が多すぎる。Non-zonal な項の場合も、同じ事情にある。そこで、短周期の摂動項をすべて使って求める必要がある。しかし、これらの係数間の相関が高く、長期間の観測を必要とする。

現在まで最も精度のよい結果を出しているのは、LAGEOS 衛星であるが、二つとも高度は 5,000km で、DPF に適用すると、誤差は大きくなる可能性があり、これらの係数の改良は当然必要になる。潮汐による geoid の変動による摂動も、LAGEOS より大きくなるので、改良が必要。

新しい現象

なにか新しい現象を見つけようとする場合には、上に述べたのと同じような周期を持つものは避けるべきである。周期項ではないが、人工衛星打ち上げ初期には、その運動から相対論効果がよく求められると書かれていたが、そもそも、地球の偶数次の J_j の値がよく分かっていなかったため、その結果は出ていない。

一方、月や太陽の運動はよく分かっているため、一年、一月に関連した周期のものを見つけるのには、問題が少ない。例えば、 J_2, J_3 の年周、半年周の変化はよい正確に求められるであろう。