

天体运行轨道计算方法 v0.4

欧长坤

一、计算基础

多颗行星的运动是一个混沌系统，我们所要模拟的宇宙是建立在以下基础上的：

1、天体是规则的球状。

2、一颗行星所具有的参数分别有：

行星 Q ：质量 M ，半径 R ，密度 ρ ，质心坐标 (x, y, z) ，速度矢量 \vec{v} 。

3、两颗天体相撞后认为仅求其质量的代数和，密度取其对质量的加权平均数。

(i) 对行星 Q_1 的质量 M_1 、半径 R_1 ，则行星的体积： $V_1 = \frac{4}{3}\pi R_1^3$ ，密度 $\rho_1 = \frac{M_1}{V_1} = \frac{3M_1}{4\pi R_1^3}$ ，

该密度对质量的权为 $\overline{\rho_1} = \frac{M_1}{M_1 + M_2} \rho_1 = \frac{M_1}{M_1 + M_2} \frac{3M_1}{4\pi R_1^3} = \frac{3M_1^2}{4\pi R_1^3(M_1 + M_2)}$ 。

对行星 Q_2 的质量 M_2 、半径 R_2 ，则行星的体积： $V_2 = \frac{4}{3}\pi R_2^3$ ，密度 $\rho_2 = \frac{M_2}{V_2} = \frac{3M_2}{4\pi R_2^3}$

该密度对质量的权为 $\overline{\rho_2} = \frac{M_2}{M_1 + M_2} \rho_2 = \frac{M_2}{M_1 + M_2} \frac{3M_2}{4\pi R_2^3} = \frac{3M_2^2}{4\pi R_2^3(M_1 + M_2)}$ 。

碰撞后产生一颗新的行星 Q ，质量为 $M = M_1 + M_2$ ，

密度为 $\rho = \overline{\rho_1} + \overline{\rho_2} = \frac{3M_1^2}{4\pi R_1^3(M_1 + M_2)} + \frac{3M_2^2}{4\pi R_2^3(M_1 + M_2)}$ 。

体积为： $V = \frac{M}{\rho} = \frac{M_1 + M_2}{\frac{3M_1^2}{4\pi R_1^3(M_1 + M_2)} + \frac{3M_2^2}{4\pi R_2^3(M_1 + M_2)}} = \frac{4\pi R_1^3 R_2^3}{3M_1^2 R_2^3 + 3M_2^2 R_1^3}$

所以新的行星半径为： $R = \frac{R_1 R_2}{\sqrt[3]{3M_1^2 R_2^3 + 3M_2^2 R_1^3}}$ (1.3.1)

(ii) 而判断两颗行星是否碰撞的条件：

行星 Q_1 的质量 M_1 、半径 R_1 、行星 Q_2 的质量 M_2 、半径 R_2 ，它们质心（认为是星球

的中心，也就是程序所记录的行星的坐标）之间的距离为 L 。¹

当 $R_1 + R_2 \leq L$ 时，利用式(1.3.1)得到新的星球 Q_3 ，这时清除当前时间点上的行星 Q_1

（质心坐标 (x_1, y_1, z_1) ）和行星 Q_2 （质心坐标 (x_1, y_1, z_1) ），建立新的行星 Q_3 ，它的质心坐

标为： $\left(\frac{x_1+x_2}{2}, \frac{y_1+y_2}{2}, \frac{z_1+z_2}{2}\right)$ ， Q_1 的速度矢量为 \vec{v}_1 ， Q_2 的速度矢量为： \vec{v}_2 ， Q_3 则速

度矢量为： $\vec{v} = \frac{1}{2}(\vec{v}_1 + \vec{v}_2)$

4、物理规律是经典力学下的运动规律，当两颗天体相撞后引力波的变化是瞬间完成的，作用范围即刻更新²，但是为了简化计算量我们考虑由于质量引起的空间弯曲，而导致的每颗行星的引力作用范围。

下面推导作用范围。

根据万有引力定律： $F = G \frac{M_1 M_2}{L^2}$ ， L 是两颗行星质心距。从公式来看， F 无论 L 多大总会存在，但是由于 $F = G \frac{M_1 M_2}{L^2}$ 是关于 L 的二次“衰变”，我们来建立有效作用域的概念，推导有效引力范围 δ 。积分 $\int_{[0,x]} G \frac{M_1 M_2}{L^2} dL$ 或 $\int_{[x,+\infty]} G \frac{M_1 M_2}{L^2} dL$ 不是勒贝格可积的，我们需要重新定义标准：

下面考虑 $\int_{[x-\varepsilon,x]} G \frac{M_1 M_2}{L^2} dL$ 与 $\int_{[x,x+\varepsilon]} G \frac{M_1 M_2}{L^2} dL$ ， $L_0 > x > \varepsilon > 0$ ，

$$I_1 = \int_{[x-\varepsilon,x]} G \frac{M_1 M_2}{L^2} dL = GM_1 M_2 \left(\frac{1}{x-\varepsilon} - \frac{1}{x} \right) = GM_1 M_2 \frac{\varepsilon}{x(x-\varepsilon)}$$

$$I_2 = \int_{[x,x+\varepsilon]} G \frac{M_1 M_2}{L^2} dL = GM_1 M_2 \left(\frac{1}{x} - \frac{1}{x+\varepsilon} \right) = GM_1 M_2 \frac{\varepsilon}{x(x+\varepsilon)}$$

$$\text{则 } \frac{I_1}{I_2} = 1 - \frac{2\varepsilon}{\varepsilon - x}$$

5、宇宙切片（时间点）概念。把我们理解中基于时间连续的宇宙想象成离散的，即时间并不是连续的，或者说本不存在时间这个概念，我们所说的过去、现在、未来，都只是我们意识形态中的，实际上对整个宇宙的每一个时刻，不妨认为是一整块面包的某一个竖直切片。每一个宏观物体（天体）的下一个时刻的运动本都是已经确定了的。我们的目的是实时计算下一时刻天体的位置，并把天体的当前位置更新到下一时刻的位置。³

6、

¹ 见(2.2.1)

² 后期可以考虑优化引力作用范围的变化并不是瞬时的。

³ 利用这个思想我们在后面建立行星运动的算法，并建立每颗行星的数据库。

二、行星位置更新算法

2.1 位置更新算法

利用前面第 5 点提到的思想，我们的目的是把行星的位置更新到下一个位置，由此而产生算法：

(1) 所有行星已经编号，不妨先记为 $Q_i (i=1,2,\dots,n)$ ；

(2) 初始化 $i=1$ ；

(3) 是否添加行星？若添加则进入 (4)，否则进入 (5)。

//这部分不是每次都提示用户，通过界面按钮来控制

(4) 记录添加行星所具备参数到文件，并 $n++$ ；

//由于新添加行星是人为的改变了整个宇宙的运作，认为是开辟了一个平行宇宙，本已经预先计算好的行星位置从该时刻起全部无效，为了方便读取（用户可以回到添加行星前的状态并观察未添加本该发生的情况），记录行星的文件需要对每个行星新建运行的列表，在添加行星的时间点产生分支（产生平行宇宙），这个时间点可以进入未添加行星的宇宙和添加行星的宇宙。

(5) 计算行星 Q_i 所受引力范围 δ 内的其他行星的的引力合矢 \vec{F} ，该矢量 \vec{F} 在行星 Q_i 的速度矢量 \vec{v}_i 方向上有分力 \vec{F}_v ，在垂直速度矢量 \vec{v}_i 方向上有分力 $\vec{F}_{v\perp}$ ，在误差时间间隔范围⁴ T_e 下的时间内，行星在速度方向和垂直速度方向分别受到力的作用做匀加速运动，计算在经过时间间隔 T_e 后的速度方向运动的位移和垂直速度方向运动的位移，再转化为三维坐标，即得到经过 T_e 后的行星位置；

(6) 记录该位置到行星 Q_i 的文件；

(7) $i++$ ；

(8) 若 $i=(n+1)$ ，返回 (5)，若 $i=(n+1)$ ，更新所有行星的位置，并返回 (2)。

2.2 细化算法计算公式：

(5) 中计算 Q_i 的引力的合矢：

行星 Q_i （位置坐标为 $\vec{x}_i=(x_i, y_i, z_i)$ ）与其他行星 $Q_j (j \neq i)$ （位置坐标为 $\vec{x}_j=(x_j, y_j, z_j)$ ）的质心距：

$$L = \left| \vec{x}_j - \vec{x}_i \right| \quad (2.2.1)$$

⁴ 这个参数在后面会通过计算限定在一个范围之内。

他们之间的引力为：

$$\vec{F}_{ij} = G \frac{M_i M_j}{L^2} \frac{\vec{x}_j - \vec{x}_i}{|\vec{x}_j - \vec{x}_i|} = GM_i M_j \frac{\vec{x}_j - \vec{x}_i}{|\vec{x}_j - \vec{x}_i|^3} \quad (2.2.1)$$

则行星 Q_i 所受合力大小为：

$$\vec{F} = \sum_{j \neq i, j=1}^n \vec{F}_{ij} = \sum_{j \neq i, j=1}^n GM_i M_j \frac{\vec{x}_j - \vec{x}_i}{|\vec{x}_j - \vec{x}_i|^3} = GM_i \sum_{j \neq i, j=1}^n \frac{M_j}{|\vec{x}_j - \vec{x}_i|^3} (\vec{x}_j - \vec{x}_i) \quad (2.2.2)$$

(5) 中判断行星 Q_i 是否受到其他行星 $Q_j (j \neq i)$ 的影响

在一中第 4 点计算出的引力范围 δ ，在 (2.2.1) 中当 $L = |\vec{x}_j - \vec{x}_i| < \delta$ 时则不考虑行星 $Q_j (j \neq i)$ 对行星 Q_i 的影响。

(5) 中计算 Q_i 在受到合力 \vec{F} 与速度矢量 \vec{v}_i 所在平面上的运动情况：

合力 \vec{F} 与速度矢量的夹角余弦为： $\cos \langle \vec{F}, \vec{v}_i \rangle = \frac{\vec{F} \cdot \vec{v}_i}{|\vec{F}| |\vec{v}_i|}$

夹角正弦为⁵： $\sin \langle \vec{F}, \vec{v}_i \rangle = \sqrt{1 - \left(\cos \langle \vec{F}, \vec{v}_i \rangle \right)^2} = \sqrt{1 - \left(\frac{\vec{F} \cdot \vec{v}_i}{|\vec{F}| |\vec{v}_i|} \right)^2}$

合力 \vec{F} 在速度矢量方向上的分量为： $\vec{F}_v = |\vec{F}| \cos \langle \vec{F}, \vec{v}_i \rangle \frac{\vec{v}_i}{|\vec{v}_i|} = \frac{\vec{F} \cdot \vec{v}_i}{|\vec{v}_i|^2} \vec{v}_i$

大小为： $|\vec{F}_v| = |\vec{F}| \cos \langle \vec{F}, \vec{v}_i \rangle = \frac{\vec{F} \cdot \vec{v}_i}{|\vec{v}_i|}$

在速度 \vec{v}_i 方向上的加速度大小为： $|\vec{a}_v| = \frac{|\vec{F}_v|}{M_i} = \frac{|\vec{F}| \cos \langle \vec{F}, \vec{v}_i \rangle}{M_i} = \frac{\vec{F} \cdot \vec{v}_i}{M_i |\vec{v}_i|}$

同理，在垂直速度方向上的加速度大小为：

⁵ 不需要考虑锐角或钝角或直角的情况。

$$\left| \overrightarrow{a_{v\perp}} \right| = \frac{\left| \overrightarrow{F_v} \right|}{M_i} = \frac{\left| \overrightarrow{F} \right| \sin \langle \overrightarrow{F}, \overrightarrow{v_i} \rangle}{M_i} = \frac{\left| \overrightarrow{F} \right|}{M_i} \sqrt{1 - \left(\frac{\overrightarrow{F} \cdot \overrightarrow{v_i}}{\left| \overrightarrow{F} \right| \left| \overrightarrow{v_i} \right|} \right)^2}$$

在速度 $\overrightarrow{v_i}$ 方向上经过 T_ε 的时间后，速度 $\overrightarrow{v_i}$ 大小变为：

$$\left| v_{iT_\varepsilon} \right| = \left| \overrightarrow{v_i} \right| + \left| \overrightarrow{a_v} \right| T_\varepsilon = \left| \overrightarrow{v_i} \right| + \frac{\overrightarrow{F} \cdot \overrightarrow{v_i}}{M_i \left| \overrightarrow{v_i} \right|} T_\varepsilon$$

速度矢量：

$$\overrightarrow{v_{iT_\varepsilon}} = \left(\left| \overrightarrow{v_i} \right| + \frac{\overrightarrow{F} \cdot \overrightarrow{v_i}}{M_i \left| \overrightarrow{v_i} \right|} T_\varepsilon \right) \frac{\overrightarrow{v_i}}{\left| \overrightarrow{v_i} \right|}$$

产生的位移为：

$$S_v = \left| \overrightarrow{v_i} \right| T_\varepsilon + \frac{1}{2} \left| \overrightarrow{a_v} \right| T_\varepsilon^2 = \left| \overrightarrow{v_i} \right| T_\varepsilon + \frac{1}{2} \frac{\overrightarrow{F} \cdot \overrightarrow{v_i}}{M_i \left| \overrightarrow{v_i} \right|} T_\varepsilon^2$$

在垂直速度 $\overrightarrow{v_i}$ 方向上经过 T_ε 时间后，产生在垂直方向上的速度为：

$$\left| v_{iT_\varepsilon\perp} \right| = \left| \overrightarrow{a_{v\perp}} \right| T_\varepsilon = \frac{\left| \overrightarrow{F} \right| T_\varepsilon}{M_i} \sqrt{1 - \left(\frac{\overrightarrow{F} \cdot \overrightarrow{v_i}}{\left| \overrightarrow{F} \right| \left| \overrightarrow{v_i} \right|} \right)^2}$$

速度矢量⁶：

$$\overrightarrow{v_{iT_\varepsilon\perp}} = \left(\frac{\left| \overrightarrow{F} \right| T_\varepsilon}{M_i} \sqrt{1 - \left(\frac{\overrightarrow{F} \cdot \overrightarrow{v_i}}{\left| \overrightarrow{F} \right| \left| \overrightarrow{v_i} \right|} \right)^2} \right) \left(\overrightarrow{F} - \frac{\overrightarrow{F} \cdot \overrightarrow{v_i}}{\left| \overrightarrow{v_i} \right| \left| \overrightarrow{v_i} \right|} \overrightarrow{v_i} \right)$$

产生的位移为：

$$S_{v\perp} = \frac{1}{2} \left| \overrightarrow{a_{v\perp}} \right| T_\varepsilon^2 = \frac{\left| \overrightarrow{F} \right|}{2M_i} \sqrt{1 - \left(\frac{\overrightarrow{F} \cdot \overrightarrow{v_i}}{\left| \overrightarrow{F} \right| \left| \overrightarrow{v_i} \right|} \right)^2} T_\varepsilon^2$$

故产生的总位移：

$$S = \sqrt{S_v^2 + S_{v\perp}^2} = \sqrt{\left(\left| \overrightarrow{v_i} \right| T_\varepsilon + \frac{1}{2} \frac{\overrightarrow{F} \cdot \overrightarrow{v_i}}{M_i \left| \overrightarrow{v_i} \right|} T_\varepsilon^2 \right)^2 + \frac{\left| \overrightarrow{F} \right|^2}{4M_i^2} \left(1 - \left(\frac{\overrightarrow{F} \cdot \overrightarrow{v_i}}{\left| \overrightarrow{F} \right| \left| \overrightarrow{v_i} \right|} \right)^2 \right) T_\varepsilon^4} \quad (2.2.3)$$

⁶ 这里的法向单位量的找法可以在后期改进

新的速度矢量：

$$\vec{V}_i = \vec{v}_{iT_\varepsilon} + \vec{v}_{iT_\varepsilon^\perp} = \left(\left| \vec{v}_i \right| + \frac{\vec{F} \cdot \vec{v}_i}{M_i \left| \vec{v}_i \right|} T_\varepsilon \right) \frac{\vec{v}_i}{\left| \vec{v}_i \right|} + \left(\frac{\left| \vec{F} \right| T_\varepsilon}{M_i} \sqrt{1 - \left(\frac{\vec{F} \cdot \vec{v}_i}{\left| \vec{F} \right| \left| \vec{v}_i \right|} \right)^2} \right) \left(\vec{F} - \frac{\vec{F} \cdot \vec{v}_i}{\left| \vec{v}_i \right| \left| \vec{v}_i \right|} \vec{v}_i \right) \quad (2.2.4)$$

(5) 中将速度矢量与合矢所在平面的位移转化为三维坐标：

三、产生误差的修正及 T_ε 限定范围推导