

Определение траектории черных дыр с комплексной массой

Якубовский Е.Г.

Траектория черных дыр с комплексной массой отличается от траектории небесных тел, которые двигаются по эллипсу, дополнительным членом. Этот член при действительной массе равен нулю.

Для вычисления траектории двух массивных дыр с комплексным радиусом нужно определить силу взаимодействия между ними. Она определяется законом притяжения Ньютона и равна

$$F = \frac{GMm}{r^2} = \frac{G[\operatorname{Re} M \operatorname{Re} m - \operatorname{Im} M \operatorname{Im} m + i(\operatorname{Re} M \operatorname{Im} m + \operatorname{Im} M \operatorname{Re} m)]}{r^2}$$

Приведенная масса является комплексной и равна $\mu = \frac{Mm}{M+m}$. Тогда параметры эллипса p, e являются комплексными. Угол φ является действительным. При работе с комплексными параметрами надо знать два пункта. Существуют комплексные макропараметры и микропараметры. Комплексные макропараметры получаются из решения нелинейного уравнений. Микропараметры, это шероховатость поверхности. Под комплексными значениями макропараметров понимается колебание с постоянной амплитудой и частотой, определяемой мнимой скоростью. Под комплексными микропараметрами понимается влияние шероховатости, имеющее случайное значение, и проявляющееся в виде коэффициентов при мнимых макропараметрах. На действительные макропараметры микропараметры не действуют, действительное ламинарное решение не зависит от микропараметров. Усреднять микропараметры надо в действительной плоскости, так как для действительных макропараметров линейные микропараметры являются мнимыми и ламинарное решение усреднять не

надо. Для мнимых макропараметров линейные мнимые микропараметры являются действительными и их модули надо усреднять, что проявляется в образовании коэффициентов при мнимой части макропараметров. Комплексная масса является макропараметром и означает колебание массы вокруг среднего действительного значения с амплитудой равной мнимому значению и частотой, определяемой мнимой скоростью.

Так средняя действительная координата определяется как величина действительной части радиуса, определяющее движение за счет действительной скорости. Мнимая часть координаты определяется как вращение с частотой, равной мнимой скорости, деленной на мнимую координату. Этот вектор частоты умножается векторно на вектор мнимой координаты. Векторное произведение описывает мнимую часть скорости. Причем мнимая скорость определяется по формуле $u_{xIm} = -\omega_z \text{Im } y; u_{yIm} = \omega_z \text{Im } x$

$$\begin{aligned} u_{xRe} &= V_x^0; u_{xIm} = -\omega_z \text{Im } y = -\text{Im } y \text{Im } V_z / \text{Im } z = -\text{Im } y \text{Im } V / \text{Im } r = -\sin \varphi \text{Im } V \\ u_{yRe} &= V_y^0; u_{yIm} = \omega_z \text{Im } x = \text{Im } x \text{Im } V_z / \text{Im } z = \text{Im } x \text{Im } V / \text{Im } r = \cos \varphi \text{Im } V; \\ \omega_z &= \omega = \text{Im } V / \text{Im } r \end{aligned} \quad (1)$$

Зная модуль частоты вращения, можно вычислить его проекции. Имеем следующие формулы

$$\begin{aligned} \text{Im } V &= \text{Im} \sqrt{\left(\frac{dr}{dt}\right)^2 + r^2 \left(\frac{d\varphi}{dt}\right)^2} \\ \omega = \omega_z &= \frac{\text{Im } V}{\text{Im } r}; \omega_x = \frac{\text{Im } V_x}{\text{Im } x}; \omega_y = \frac{\text{Im } V_y}{\text{Im } y}; \\ \text{Im } r &= \text{Im} \frac{p}{1 + e \cos \varphi} \end{aligned} \quad (2)$$

Действительные координаты траектории определяются по формуле

$$X_{\text{Re}} = \text{Re} \frac{p}{1 + e \cos \varphi} \cos \varphi;$$

$$X_{\text{Im}} = -\int_0^t \text{Im} y(u) \frac{\text{Im} V(u)}{\text{Im} r(u)} du = -\int_0^t \sin \varphi \text{Im} V(u) du = -\int_0^\varphi \sin \varphi \text{Im} \sqrt{\left(\frac{dr}{d\varphi}\right)^2 + r^2} du$$

$$Y_{\text{Re}} = \text{Re} \frac{p}{1 + e \cos \varphi} \sin \varphi;$$

$$Y_{\text{Im}} = \int_0^t \text{Im} x(u) \frac{\text{Im} V(u)}{\text{Im} r(u)} du = \int_0^t \cos \varphi \text{Im} V(u) du = \int_0^\varphi \cos \varphi \text{Im} \sqrt{\left(\frac{dr}{d\varphi}\right)^2 + r^2} du$$

В случае действительных масс радиус является действительный, добавки к движению по эллипсу равны нулю и получаем обычную траекторию вращения по эллипсу.

$$\begin{aligned} X_{\text{Im}} &= \int_0^\varphi \sin \varphi \text{Im} \sqrt{\left(\frac{dr}{d\varphi}\right)^2 + r^2} du = -\text{Im} \int_0^\varphi \sqrt{\frac{e^2 p^2 \sin^2 \varphi}{(1 + e \cos \varphi)^4} + \frac{p^2}{(1 + e \cos \varphi)^2}} d \cos \varphi = \\ &= -p \text{Im} \int_1^{\cos \varphi} \frac{\sqrt{1 + e^2 + 2ex}}{(1 + ex)^2} dx = -8p \sqrt{1 + e^2} \int_{\sqrt{1+e}}^{\sqrt{1+\frac{2e}{1+e^2} \cos \varphi}} \frac{y^2 dz}{[1 - e^2 + (1 + e^2)y^2]^2} \\ &= -\frac{8p(1 - e^2)^{3/2}}{1 + e^2} \int_{\sqrt{(1+e)\frac{1+e^2}{1-e^2}}}^{\sqrt{[1+\frac{2e}{1+e^2} \cos \varphi]\frac{1+e^2}{1-e^2}}} \frac{z^2 dz}{(1 + z^2)^2} = \\ &= -\frac{8p(1 - e^2)^{3/2}}{1 + e^2} \left[\frac{1}{2} \arctan z - \frac{\sin(2 \arctan z)}{4} \right] = \\ &= -\frac{8p(1 - e^2)^{3/2}}{1 + e^2} \left[\frac{1}{2} \arctan \sqrt{\left[1 + \frac{2e}{1 + e^2} \cos \varphi\right] \frac{1 + e^2}{1 - e^2}} - \frac{\sin(2 \arctan \sqrt{\left[1 + \frac{2e}{1 + e^2} \cos \varphi\right] \frac{1 + e^2}{1 - e^2}})}{4} \right] \Big|_0^\varphi \end{aligned}$$

Этот интеграл не равен нулю при условии $e \neq 0$. При условии $e = 0$, интеграл действительный и, значит мнимая часть равна нулю, т.е. имеем $X_{\text{Im}} = 0$, что и получается при вычислении интеграла.

Вычислим следующий интеграл

$$Y_{\text{Im}} = \int \cos \varphi \text{Im} \sqrt{\left(\frac{dr}{d\varphi}\right)^2 + r^2} du = \text{Im} p \int \frac{\cos \varphi \sqrt{1 + e^2 + 2e \cos \varphi}}{(1 + e \cos \varphi)^2} d\varphi$$

Координата X, Y меняются по закону

$$X^2 = \left[\operatorname{Re} \frac{p}{1+e \cos \varphi} \cos \varphi \right]^2 + \left\{ \operatorname{Im} - \frac{8p(1-e^2)^{3/2}}{1+e^2} \left[\frac{1}{2} \arctan \sqrt{\left[1 + \frac{2e}{1+e^2} \cos \varphi \right] \frac{1+e^2}{1-e^2}} - \sqrt{\left[1 + \frac{2e}{1+e^2} \cos \varphi \right] \frac{1+e^2}{1-e^2}} \right] \Big|_0^\varphi \right\}^2 - \frac{\sqrt{\left[1 + \frac{2e}{1+e^2} \cos \varphi \right] \frac{1+e^2}{1-e^2}}}{4(1+e \cos \varphi)} \Big|_0^\varphi \right\}^2$$

$$Y^2 = \left\{ \operatorname{Re} \frac{p}{1+e \cos \varphi} \sin \varphi \right\}^2 + \left\{ \operatorname{Im} p \int_0^\varphi \frac{\cos \varphi \sqrt{1+e^2+2e \cos \varphi}}{(1+e \cos \varphi)^2} d\varphi \right\}^2$$

В случае эксцентриситета равного нулю, имеем движение не по окружности и радиус окружности равен сумме квадратов действительной и мнимой части

$$X^2 = (\operatorname{Re} p \cos \varphi)^2 + (\operatorname{Im} p)^2 0$$

$$Y^2 = (\operatorname{Re} p \sin \varphi)^2 + (\operatorname{Im} p)^2 \sin^2 \varphi$$

$$R^2 = X^2 + Y^2 = (\operatorname{Re} p)^2 + (\operatorname{Im} p)^2 \sin^2 \varphi$$

При этом параметры определяются по формуле с комплексной приведенной массой

$$\alpha = -G[\operatorname{Re} M \operatorname{Re} m - \operatorname{Im} M \operatorname{Im} m + i(\operatorname{Re} M \operatorname{Im} m + \operatorname{Im} M \operatorname{Re} m)]$$

$$p = \frac{M^2}{\mu(-\alpha)}, e = \sqrt{1 + \frac{2EM^2}{\mu\alpha^2}}$$

Величина радиуса имеет комплексное значение $r = \frac{p}{1+e \cos \varphi}$.

Угол определяется величиной при $p = \frac{L^3}{m(-\alpha)}$

$$\frac{d\varphi}{dt} = \frac{L}{mr^2} = \frac{\sqrt{2(-mE)}}{mp\sqrt{1-e^2}} (1+e \cos \varphi)^2 = \frac{\sqrt{m(-\alpha)}}{mp^{3/2}} (1+e \cos \varphi)^2. \text{ Где в случае движения по}$$

эллипсу имеем $\alpha < 0$ и угол является действительный при всех действительных параметрах. Угол при всех действительных параметрах является мнимым при положительной энергии $\alpha > 0$, определяя движение по гиперболе.

$$a = \frac{p}{1-e^2} = \frac{\alpha}{-2E}; \alpha < 0; a > 0, \text{ величина } b = \frac{p}{\sqrt{1-e^2}} = \frac{M}{\sqrt{-2mE}} \text{ при положительной}$$

энергии мнимая. При комплексных значениях параметра, он описывает более общий вид движения, не по эллипсу, и не по гиперболе.

Угол определится из уравнения

$$\int \frac{d\varphi}{(1+e\cos\varphi)^2} = \frac{e\sin\varphi}{(e^2-1)(1+e\cos\varphi)} - \frac{1}{e^2-1} \int \frac{d\varphi}{1+e\cos\varphi} = \frac{\sqrt{m(-\alpha)}}{mp^{3/2}} t + const$$

$$\int \frac{d\varphi}{1+e\cos\varphi} = \begin{cases} \frac{2}{\sqrt{1-e^2}} \arctan \frac{(1-e)\tan\varphi/2}{\sqrt{1-e^2}}, e < 1 \\ \frac{2}{\sqrt{e^2-1}} \ln \left| \frac{(e-1)\tan\varphi/2 + \sqrt{e^2-1}}{(e-1)\tan\varphi/2 - \sqrt{e^2-1}} \right|, e > 1 \end{cases}$$

$$\int \frac{d\varphi}{(1+e\cos\varphi)^2} = \frac{1}{2} \tan^2 \varphi/2 + \frac{1}{4} \tan^2 \varphi/2, e = 1$$

Так как траектории планет являются замкнутыми, угол φ является действительным. При действительном эксцентриситете меньше единицы время является действительным. При условии $e > 1$ имеем $\alpha > 0$ и время является мнимым, что приводит к гиперболическим углам при действительном времени. При комплексном эксцентриситете время является комплексным при периодических траекториях.

Интересный вопрос, как меняется модуль энергии системы, остается ли он неизменным при вычислении с помощью комплексных параметров. Модуль энергии системы равен $E = \alpha \frac{1-e^2}{2p}$. Если считать энергию в комплексной плоскости, по формулам для действительной энергии, то получим закон сохранения энергии. Тогда энергия равна

$$E = \frac{mV_r^2}{2} + \frac{L^2}{2mr^2} + \frac{\alpha}{r} = \frac{L^2}{2mr^4} \left(\frac{dr}{d\varphi}\right)^2 + \frac{(-\alpha)}{2p} (1+e\cos\varphi)^2 + \frac{\alpha}{p} (1+e\cos\varphi) =$$

$$= \frac{(-\alpha)p}{2r^4} \left(\frac{dr}{d\varphi}\right)^2 + \frac{\alpha}{2p} (1-e^2\cos^2\varphi) = \frac{(-\alpha)e^2\sin^2\varphi}{2p} + \frac{\alpha}{2p} (1-e^2\cos^2\varphi) = \frac{\alpha}{2p} (1-e^2)$$

Но тогда надо использовать комплексные значения энергии, и брать от вычисленного значения энергии модуль.

Желательно получить действительные координаты, причем чтобы их энергия совпадала с вычисленным модулем энергии. Чтобы энергия сохранялась при эллиптическом движении в виде

$$E = \frac{mV_r^2}{2} + \frac{L^2}{2mr^2} + \frac{\alpha}{r} = \frac{L^2}{2mr^4} \left(\frac{dr}{d\varphi}\right)^2 + \frac{L^2}{2mr^2} + \frac{\alpha}{r} = \alpha \frac{(1-e^2)}{2p}$$

$$\int_{r_0}^r \frac{\frac{|L|}{r^2} dr}{\sqrt{2|m|E - \frac{|L|^2}{r^2} - \frac{2\alpha|m|}{r}}} = \varphi - \varphi_0, E = \alpha \frac{1-e^2}{2p}, p = \frac{L^2}{m(-\alpha)}$$

где скорость и радиус действительные. Тогда эти действительные координаты будут являться истинными действительными координатами, пересчитываемые из комплексных координат. Это выражение соответствует изменению значения радиуса, при вращении тел с использованием модуля всех комплексных коэффициентов.

Имеется три алгоритма вычисления траектории небесных тел с комплексной массой. Первый удовлетворяет уравнению сохранения энергии в комплексной форме и описывает не эллиптическое движение тел. Второй описывает действительное уравнение сохранения энергии, хотя параметры комплексные. Приведем график первого алгоритма.

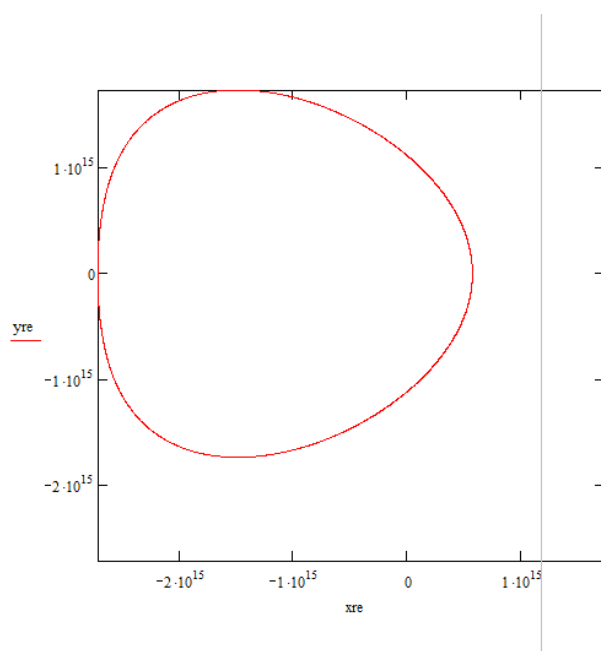


График определяют следующие значения параметров $e = 0.9 + 0.4i, |e| = 0.985$,
 $p = (1 + 0.5i)10^{15} \text{ cm}$, $m = (4 + 0.5i)10^{33} \text{ g}$, $\alpha = -Gm^2$.

Это алгоритмы с постоянной энергией тел с комплексной массой и периодической траекторией. Имеются алгоритмы с не периодической траекторией и как следствие уменьшением энергии системы. Где мнимые части массы играют роль затухание траектории и не периодического движения, когда комплексные массы сближаются. Они описываются формулами (1) и (2).

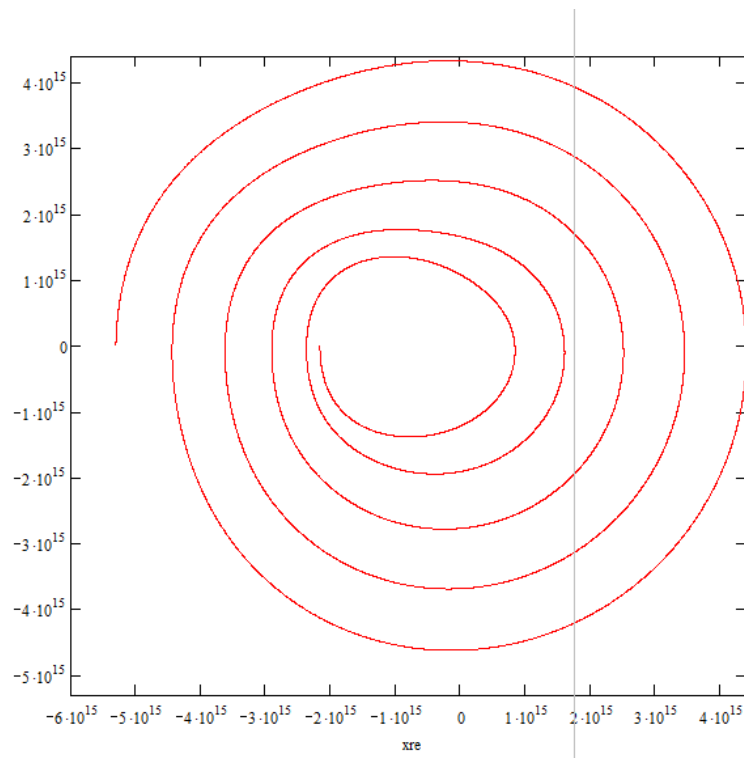


График определяют следующие значения параметров $e = 0.7 + 0.2i, |e| = 0.728$,
 $p = (1 + 0.1i)10^{15} \text{ cm}$, $m = (4 + 0.01i)10^{33} \text{ g}$, $\alpha = -Gm^2$.

Энергия системы, подсчитанная по этому алгоритму в первый момент времени по модулю больше вычисленной энергии системы по формуле $E = \alpha \frac{1-e^2}{2p}$ и далее убывает по модулю, т.е. энергия системы растет и растет радиус

системы. Это особенность полученных уравнений. Интеграл

$\int_0^{2\pi} \frac{\cos \varphi \sqrt{1+e^2+2e \cos \varphi}}{(1+e \cos \varphi)^2} d\varphi$ не равен нулю, и при интегрировании по

бесконечному верхнему пределу стремится к бесконечности. Т.е. энергия системы растет, убывая по модулю. Полная энергия системы стремится к нулю. Радиус системы стремится к постоянному большому значению, равному

$r = \lim_{\varphi \rightarrow \infty} \frac{\varphi}{2\pi} \text{Im } p \int_0^{2\pi} \frac{\cos \varphi \sqrt{1+e^2+2e \cos \varphi}}{(1+e \cos \varphi)^2} d\varphi$. Но при непрерывном изменении угла,

увеличивается полная энергия системы, энергия из отрицательной становится равной нулю

$$E = \frac{(-\alpha)p}{2r^4} \left(\frac{dr}{d\varphi} \right)^2 + \frac{L^2}{2mr^2} + \frac{\alpha}{r} =$$

$$= \frac{(-\alpha)p}{2r^4} \left[\frac{1}{2\pi} \text{Im } p \int_0^{2\pi} \frac{\cos \varphi \sqrt{1+e^2+2e \cos \varphi}}{(1+e \cos \varphi)^2} d\varphi \right]^2 + \frac{L^2}{2mr^2} + \frac{\alpha}{r} \rightarrow 0, r \rightarrow \infty$$

При этом эксцентриситет равен единице и получаем параболическое удаление небесного тела, что соответствует бесконечному радиусу системы. Согласно этому алгоритму энергия системы растет, и тело выталкивается на бесконечность. Этот алгоритм описывает движение небесных тел после Большого взрыва. Энергия сообщается небесным телам с комплексной массой и те удаляются на бесконечность.

Если первые два алгоритма описывают движение тел с постоянной энергией, то третий алгоритм действителен при сообщении энергии небесным телам.