

## 1. Гравитационная постоянная

Локальная гравитационная постоянная (гравитационный параметр) для тел с массами  $m_1$  и  $m_2$

$$\mu = G(m_1 + m_2),$$

если производить вычисления относительно центра тела  $m_1$ , и

$$\mu = G \frac{m_1^3}{(m_1 + m_2)^2},$$

если производить вычисления относительно барицентра системы масс  $m_1$  и  $m_2$ .

## 2. Вычисления характеристик орбит

### 2.1. Обозначения

#### Геометрия орбиты

- $e$  – эксцентриситет
- $p$  – фокальный параметр, расстояние до фокуса при истинной аномалии  $90^\circ$
- $a$  – большая полуось
- $r_p$  – расстояние в перигеуме
- $r_a$  – расстояние в апогеуме
- $b$  – малая полуось

#### Движение по орбите

- $n$  – среднее движение, в угловых единицах / единицу времени (обычно градусы или радианы / сутки)
- $T$  – период обращения
- $v_p$  – скорость в перигеуме
- $v_a$  – скорость в апогеуме
- $v_\infty$  – скорость на бесконечности
- $v_{\text{ср}}$  – средняя орбитальная скорость

#### Сохраняющиеся величины

- $\epsilon$  – удельная орбитальная энергия
- $h$  – интеграл энергии

#### Другие обозначения в формулах

- $r$  – расстояние

- $\nu$  – истинная аномалия
- $v$  – скорость

## 2.2. Связь характеристик и типов орбит

Характеристика	Окружность	Эллипс	Парабола	Гипербола
$e$	$e = 0$	$0 < e < 1$	$e = 1$	$e > 1$
$a$	$a > 0$	$a > 0$	не определена	$a < 0$
$\epsilon, h$	$\epsilon, h < 0$	$\epsilon, h < 0$	$\epsilon, h = 0$	$\epsilon, h > 0$

## 2.3. Формулы

### 2.3.1. Общие формулы

Уравнение конического сечения

$$r = \frac{p}{1 + e \cos \nu}$$

Интеграл энергии

$$\epsilon = \frac{v^2}{2} - \frac{\mu}{r}$$

$$h = 2\epsilon = v^2 - \frac{2\mu}{r}$$

$$h = -\frac{\mu}{a}$$

Скорость

$$v^2 = \frac{2\mu}{r} + h = \frac{2\mu}{r} - \frac{\mu}{a} = \mu \left( \frac{2}{r} - \frac{1}{a} \right)$$

$$v^2 = \frac{\mu}{p} (1 + 2e \cos \nu + e^2)$$

### 2.3.2. Непараболические орбиты

Геометрия

	$p$	$a$	$r_p$
$p$	—	$p = a(1 - e^2)$	$p = r_p(1 + e)$
$a$	$a = \frac{p}{1 - e^2}$	—	$a = \frac{r_p}{1 - e}$
$r_p$	$r_p = \frac{p}{1 + e}$	$r_p = a(1 - e)$	—

Среднее движение

$$n = \sqrt{\frac{\mu}{|a|^3}}$$

$$|a| = \sqrt[3]{\frac{\mu}{n^2}}$$

### 2.3.2.1. Гипербола

Скорость на бесконечности

$$v_{\infty} = \sqrt{h} = \sqrt{-\frac{\mu}{a}}$$

### 2.3.2.2. Эллипс

Геометрия

$$p = r_a(1 - e)$$

$$a = \frac{r_a}{1 + e}$$

$$r_a = \frac{p}{1 - e} = a(1 + e)$$

$$r_p + r_a = 2a$$

$$b = a\sqrt{1 - e^2}$$

Период обращения

$$T = \frac{2\pi}{n} = 2\pi \sqrt{\frac{a^3}{\mu}}$$

$$a = \sqrt[3]{\frac{\mu T^2}{4\pi^2}}$$

### 2.3.2.3. Окружность

Геометрия

$$r = p = a = r_p = r_a = b$$

Скорость

$$v_p = v_a = v_{\text{cp}} = \sqrt{\frac{\mu}{a}} = \sqrt{-h}$$

### 2.3.3. Парабола

Уравнение конического сечения

$$r = \frac{p}{1 + \cos \nu}$$

Геометрия

$$p = 2r_p$$

$$r_p = \frac{p}{2}$$

Среднее движение

$$n = \sqrt{\frac{\mu}{2r_p^3}}$$

$$r_p = \sqrt[3]{\frac{\mu}{2n^2}}$$

Скорость

$$v = \sqrt{\frac{2\mu}{r}}$$

– фактически это II космическая скорость;

$$v = \sqrt{\frac{2\mu}{p}(1 + \cos \nu)}$$

Скорость на бесконечности  $v_\infty = 0$ .

### 3. Вычисления характеристик орбит по заданным параметрам

	Парабола через $r_p$	Гипербола через $r_p, e$	Эллипс через $r_p, e$	Эллипс через $a, e$	Окружность через $a$	Окружность через $T$
Условия корректности	$r_p > 0$	$e > 1, r_p > 0$	$0 \leq e < 1, r_p > 0$	$0 \leq e < 1, a > 0$	$a > 0$	$T > 0$
$e$	$e = 1$	set parameter	set parameter	set parameter	$e = 0$	
$p$	$p = 2r_p$	$p = r_p(1 + e)$		$p = a(1 - e^2)$	$p = a$	
$a$	—	$a = \frac{r_p}{1 - e}$		set parameter	set parameter	$a = \sqrt[3]{\frac{\mu T^2}{4\pi^2}}$
$b$	—		$b = r_p \sqrt{\frac{1 + e}{1 - e}}$	$b = a\sqrt{1 - e^2}$	$b = a$	
$r_p$	set parameter	set parameter	set parameter	$r_p = a(1 - e)$	$r_p = a$	
$r_a$	—		$r_a = r_p \frac{1 + e}{1 - e}$	$r_a = a(1 + e)$	$r_a = a$	
$r_\infty$	$r_\infty = +\infty$		—			
$n$	$n = \frac{1}{r_p} \sqrt{\frac{\mu}{p}}$	$n = \frac{\sqrt{ h }}{ a }$				$n = \frac{2\pi}{T}$

	Парабола через $r_p$	Гипербола через $r_p, e$	Эллипс через $r_p, e$	Эллипс через $a, e$	Окружность через $a$	Окружность через $T$
$T$	—		$T = \frac{2\pi}{n}$			set parameter
$v_p$	$v_p = \sqrt{\frac{2\mu}{r_p}} = \sqrt{\frac{4\mu}{p}}$	$v_p = \sqrt{\frac{\mu}{r_p}(1+e)}$		$v_p = \sqrt{ h \frac{1+e}{1-e}}$	$v_p = v_a = v_{\text{cp}} = \sqrt{ h }$	
$v_a$	—		$v_a = (1-e)\sqrt{\frac{\mu}{r_p(1+e)}}$	$v_a = \sqrt{ h \frac{1-e}{1+e}}$		
$v_\infty$	$v_\infty = 0$	$v_\infty = \sqrt{h}$	—			
$h$	$h = 0$	$h = -\frac{\mu}{r_p}(1-e)$		$h = -\frac{\mu}{a}$		

Эллипс через  $r_p, r_a$

Условия корректности:  $r_p > 0, r_a \geq r_p$

Формулы, которые отличаются от других вариантов		Формулы, которые общие с другими вариантами (среднее движение, период обращения, интегралы)
Вспомогательные величины	Геометрические характеристики и скорости	
$1+e = \frac{2r_a}{r_a+r_p}$	$e = \frac{r_a-r_p}{r_a+r_p}$	$n = \frac{\sqrt{ h }}{ a }$

$1 - e = \frac{2r_p}{r_a + r_p}$ $1 - e^2 = (1 + e)(1 - e) = \frac{r_a r_p}{a^2}$ $\sqrt{1 - e^2} = \frac{\sqrt{r_a r_p}}{a}$	$p = \frac{2r_a r_p}{r_a + r_p}$ $a = \frac{r_a + r_p}{2}$ $b = \sqrt{r_a r_p}$ $v_p = \sqrt{ h  \frac{r_a}{r_p}}$ $v_a = \sqrt{ h  \frac{r_p}{r_a}}$	$T = \frac{2\pi}{n}$ $h = -\frac{\mu}{a}$
---	---	---