## АСТРАДЬ

## Содержание

1	Небесная механика													2										
	1.1	Расстояние и размеры																						2

## 1 Небесная механика

## 1.1 Расстояние и размеры

$$r = \frac{1}{\pi} \tag{1}$$

Где r — расстояние до звезды,  $\pi$  — годовой параллакс звезды.

$$r = \frac{R_3}{\sin p_0} = \frac{3438'}{p_0'} R_3 = \frac{206265''}{p_0''} R_3 \tag{2}$$

Где  $R_3$  — радиус Земли,  $p_0$  — горизонтальный экваториальный параллакс.

**Правило Тициуса-Боде** — эмпирическая формула приблизительно описывающая радиусы орбит планет от Солнца:

$$r = \frac{n+4}{10} \tag{3}$$

Где n = 0, 3, 6, 12, 24, 48... или

$$r = \frac{3 \cdot 2^n + 4}{10} \tag{4}$$

Где  $n = -\infty, 0, 1, 2...$ 

$$R = r \frac{\rho'}{3238'} = r \frac{\rho''}{206265''} \tag{5}$$

Где R — радиус объекта, ho — угловые размеры объекта.