## АСТРАДЬ

## Содержание

1	Неб	Небесная механика					
	1.1	Синодический период		2			

## 1 Небесная механика

## 1.1 Синодический период

**Синодический период** — промежуток времени между двумя последовательными одноимёнными конфигурациями планеты или Луны.

Относительная угловая скорость  $(\omega_s)$  планеты равна разности скоростей углового перемещения планеты (360/T) и Земли (360/E) по орбите. Из определения относительной угловой скорости выводится общая формула для синодического периода:

$$\frac{1}{S} = \left| \frac{1}{E} - \frac{1}{T} \right| \tag{1}$$

Для внешних и внутренних планет соответственно формула может принимать следующий вид:

$$\frac{1}{S} = \frac{1}{E} - \frac{1}{T} \tag{2}$$

$$\frac{1}{S} = \frac{1}{T} - \frac{1}{E} \tag{3}$$

Где S — синодический период, T — сидерический период, E — сидерический период обращения Земли.

В случае, если тело обращается по орбите в протвоположную сторону, то связь между синодическим и сидерическим периодами тела выглядит следующим образом:

$$\frac{1}{S} = \frac{1}{E} + \frac{1}{T} \tag{4}$$

Синодический период планет или их спутников является периодом смены фаз.