## Задача 10.1 ЦУП

## Часть 1

**1.1** Пусть  $\omega_3$  — угловая скорость вращения Земли вокруг оси, а  $\omega$  — угловая скорость вращения спутника. И пусть в начальный момент времени спутник пересекает экватор. За время одного оборота спутника ( $T = \frac{2\pi}{\omega} \omega_3$ ) Земля повернется на угол  $\frac{2\pi}{\omega} \omega_3$ .

Если движение спутника и Земли происходит в одном направлении, то следующее пересечение экватора произойдет на:

$$\Delta \varphi = 2\pi - 2\pi \frac{\omega_3}{\omega} = 2\pi \left( 1 - \frac{\omega_3}{\omega} \right) \tag{1}$$

восточнее (на рисунке — правее) предыдущего.

Если же спутник и Земля вращаются в разных направлениях, то за один оборот спутник сместится относительно Земли на:

$$\Delta \varphi = 2\pi + 2\pi \frac{\omega_3}{\omega} = 2\pi \left(1 + \frac{\omega_3}{\omega}\right) \tag{2}$$

в западном (левом) направлении. Т.е. в любом случае больше, чем на 360°.

Согласно рисунку 1 условия задачи, спутник смещается на 14 клеток (280°), т. е. двигается по направлению вращения Земли.

1.2 Уравнение (1) позволяет найти угловую скорость вращения спутника:

$$280^{\circ} = \frac{14}{9}\pi = 2\pi \left(1 - \frac{\omega_3}{\omega}\right)$$
 (3).

Таким образом:

$$\omega = \frac{9}{2}\omega_3 = 3.3 \cdot 10^{-4} c^{-1} \tag{4},$$

$$T_C = \frac{2}{9}T_3 = 5.34 \tag{5}.$$

Радиус орбиты определим, записав Второй закон Ньютона:

$$m\omega_2 r = G \frac{Mm}{r^2} \tag{6},$$

где M - масса Земли,

m - масса спутника.

Подставив  $\omega = \frac{2\pi}{T}$ и  $GM = gR_3^2$ , получим:

$$\frac{4\pi^2}{T^2}r = g\frac{R_3^2}{r^2} \tag{7}.$$

Тогда радиус орбиты:

$$r = \left(\frac{gR_3^2T^2}{4\pi^2}\right)^{1/3} = 1,6 \cdot 10^7 \, M \tag{8}.$$

Линейная скорость движения спутника:

$$v = \frac{2\pi r}{T} = 5.1 \cdot 10^3 \,\text{m/c} \tag{9}.$$

1.3 За половину периода, как следует из (1), спутник смещается относительно Земли на:

$$\Delta \varphi = \pi \left( 1 - \frac{\omega_3}{\omega} \right) \tag{10}.$$

Это и есть расстояние между двумя последовательными точками пересечения экватора. При уменьшении радиуса орбиты угловая скорость увеличивается. Следовательно, увеличивается и искомое расстояние.

Максимальное значение угловой скорости спутника достигается на орбите, проходящей в непосредственной близости к поверхности Земли. Записав Второй закон Ньютона:

$$m\omega_{max}^2 R_3 = mg \tag{11},$$

получим:

$$\omega_{max} = \sqrt{g/R_3} = 1.2 \cdot 10^{-3}$$
 (12).

Тогда максимальное расстояние между двумя точками последовательного пересечения экватора:

$$\Delta \varphi = \pi \left( 1 - \frac{\omega_3}{\omega_{\text{max}}} \right) = 3.0 \, pa \partial = 169^{\circ} \tag{13}.$$

## Часть 2

**2.1** Т.к. спутники одновременно пересекают линию экватора, то периоды их обращения по орбитам одинаковы, а значит, равны и радиусы орбит. Изображенные на рисунке 2 условия задачи траектории соответствуют спутникам, двигающимся по одной орбите в разных направлениях.

Если спутник двигается по направлению вращения Земли («сжатая» траектория), то расстояние, которое проходит спутник относительно Земли за один оборот, равно 180° (9 клеток). Согласно (1), угловая скорость вращения равна:

$$\omega = 2\omega_3$$
 (14).

Аналогично можно рассуждать, рассматривая движение второго спутника. Для него выражение (1) будет иметь вид:

$$\Delta \varphi = \pi \left( 1 + \frac{\omega_3}{\omega} \right) \tag{15}.$$

За один оборот этот спутник смещается относительно Земли на 27 клеток, т. е. на  $540^{\circ}$ . Подставляя это значение в (15), получим тот же ответ (14).

Таким образом, период обращения по орбите равен:

$$T = T_3 / 2 = 124$$
 (16).

Радиус орбит спутников равен:

$$r = \left(\frac{gR_3^2}{\omega^2}\right)^{1/3} = 2.7 \cdot 10^7 \, M \tag{17}.$$

**2.2** Пусть спутники встретились в точке A (рис. 1). Между ними будет возможна прямая связь, пока они не достигнут точек B и B' соответственно. В течение времени, необходимом для перемещения в точки C и C', связь будет отсутствовать.

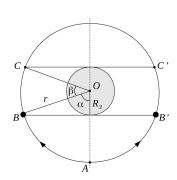


Рис. 1.

Таким образом, связь исчезает на время:

$$\Delta t_1 = \beta / \omega \tag{18}$$

$$\Delta t_2 = T/2 = 64$$
 (19).

Угол  $oldsymbol{eta}$  найдем из равнобедренного треугольника OBC .

$$\sin\frac{\beta}{2} = \frac{R_3}{r} \tag{20},$$

$$\beta = 0.48 \, pa \partial \tag{21}.$$

Тогда время молчания:

$$\Delta t_1 = \frac{T \cdot 0.48}{2\pi} = 0.924 = 55 \text{MUH}$$
 (22).

## Часть 3

Один из возможных траекторий изображены на рис. 2. Спутник двигающийся по направлению вращения Земли пересекает экватор через каждые а двигающийся против — через 300°. «Размах» траекторий в вертикальном направлении составляет 45°.

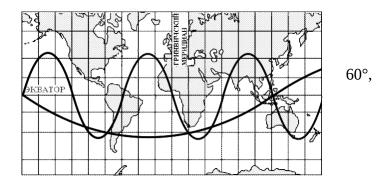


Рис. 2