Пусть рис. 1 представляет положения Солнца S, Земли T и Луны L, и пусть Θ есть центр тяжести Земли и Луны. Делаем следующие обозначения:

$$egin{array}{llll} {
m Macca} & {
m Cолнцa} & \dots & S \\ {
m *} & {
m Земли} & \dots & T \\ {
m *} & {
m Луны} & \dots & L \\ \end{array}$$

Таблица 1: Обозначения

Расстояние:

$$S\Theta = \rho$$
; $ST = \rho_1$; $SL = \rho_2$; $TL = r$

тогда будет:

$$T\Theta = r_1 = \frac{L}{T+L} \cdot r$$

$$L\Theta = r_2 = \frac{T}{T+L} r$$
(1)

Составим теперь выражения ускорений, которые эти тела сообщают друг другу.

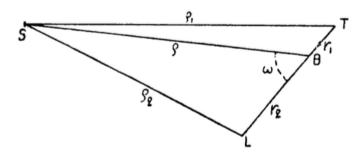


Рис. 1

Солнце S сообщает ускорения:

Земле:
$$f\cdot \frac{S}{\rho_1^2}$$
 по направлению TS Луне: $f\cdot \frac{S}{\rho_2^2}$ » » LS

вследствие чего точка Θ имеет ускорения:

$$\frac{T}{T+L}\cdot f\cdot \frac{S}{\rho_1^2}$$
 по направлению, параллельному TS
$$\frac{L}{T+L}\cdot f\cdot \frac{S}{\rho_2^2} \quad \text{»} \qquad \text{»} \qquad LS$$

Ускорения Солнца, происходящие от притяжения Земли и Луны, соответственно, суть:

$$f \cdot \frac{T}{
ho_1^2}$$
 по направлению ST $f \cdot \frac{L}{
ho_2^2}$ » » SL

поэтому ускорение точки Θ относительно точки S будет:

$$\omega_1 = f \cdot \frac{(S+T+L)}{T+L} \cdot \frac{T}{\rho_1^2}$$
 по направлению параллельному TS

$$\omega_2 = f \cdot \frac{S+T+L}{T+L} \cdot \frac{L}{\rho_1^2} \quad * \quad * \quad LS$$

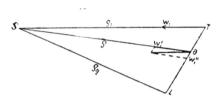


Рис. 2

Разлагая эти ускорения, соответственно, по направлениям ΘS и ΘL , получим, как легко видеть из подобия показанных на рис.2 и 3 треугольников:

$$\omega_1' = \omega_1 \cdot \frac{\rho}{\rho_1}$$
 по направлению ΘS $\omega_1'' = \omega_1 \cdot \frac{r_1}{\rho_1}$ » » ΘL

$$\omega_2' = \omega_2 \cdot \frac{\rho}{\rho_2} \quad \text{``} \quad \text{``} \quad \Theta S$$

$$\omega_2'' = \omega_2 \cdot \frac{r_2}{\rho_2} \quad * \qquad * \qquad L\Theta$$

получим для ускорений точки Θ слагающие:

$$W_{1} = \omega'_{1} + \omega'_{2} = f \cdot \frac{S + T + L}{T + L} \cdot \left[T \cdot \frac{\rho}{\rho_{1}^{3}} + L \cdot \frac{\rho}{\rho_{2}^{3}} \right] \quad \text{fin } \Theta S$$

$$W_{2} = \omega''_{1} + \omega''_{2} = f \cdot \frac{S + T + L}{T + L} \cdot \left[T \cdot \frac{r_{1}}{\rho_{1}^{3}} - L \cdot \frac{r_{2}}{\rho_{2}^{3}} \right] \quad \text{fin } \Theta L$$

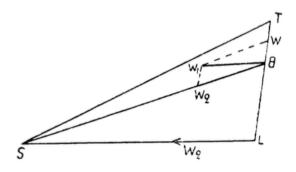


Рис. 3

Заменив r_1 и r_2 их выражениями (1) имеем:

$$W_1 = f \cdot \frac{S+T+L}{T+L} \cdot \rho \cdot \left[\frac{T}{\rho_1^3} + \frac{L}{\rho_2^3} \right]$$
 по направлению ΘS
$$W_2 = f \cdot \frac{S+T+L}{(T+L)^2} \cdot T \cdot L \cdot r \left[\frac{1}{\rho_1^3} - \frac{1}{\rho_2^3} \right]$$
 по направлению ΘL

Но

$$\rho_1^2 = \rho^2 + 2\rho \cdot \frac{L}{T+L} \cdot r \cos \omega + \left(\frac{L}{T+L} \cdot r\right)^2$$

$$\rho_2^2 = \rho^2 - 2\rho \quad \frac{L}{T+L} \quad r \cos \omega + \left(\frac{T}{T+L} r\right)^2$$

следовательно:

$$\frac{1}{\rho_1^3} = \frac{1}{\rho^3} \left[1 + 3 \frac{L}{T+L} \cos \omega + \left(\frac{L}{T+L} r \right)^2 \left(-\frac{3}{2} + \frac{15}{2} \cos^2 \omega \right) + \dots \right]$$

$$\frac{1}{\rho_2^3} = \frac{1}{\rho^3} \left[1 + 3 \frac{T}{T+L} \cos \omega + \left(\frac{T}{T+L} r \right)^2 \left(-\frac{3}{2} + \frac{15}{2} \cos^2 \omega \right) + \dots \right]$$

Подставляя эти выражения, имеем:

$$W_{1} = f \cdot \frac{S + T + L}{\rho^{2}} \left[1 + \frac{T \cdot L}{(T + L)^{2}} \cdot \frac{r^{2}}{\rho^{2}} \left(-\frac{3}{2} + \frac{15}{2} \cos^{2} \omega \right) + \dots \right]$$

$$W_{2} = f \cdot \frac{S + T + L}{\rho^{2}} \left[-3 \cdot \frac{T \cdot L}{(T + L)^{2}} \cdot \frac{r^{2}}{\rho^{2}} \cos \omega + \dots \right]$$

Но отношения

$$\frac{L}{T+L} \approx \frac{1}{80}; \quad \frac{r}{\rho} \approx \frac{1}{400}; \quad \left(\frac{r}{\rho}\right)^2 = \frac{1}{160000}$$

поэтому будет

$$\frac{T\cdot L}{(T+L)^2}\cdot \frac{r^2}{\rho^2}\approx \frac{1}{12800000}$$

и члены, содержащие этот множитель, могут быть отброшены, так что будет:

$$W_1 = f \cdot rac{S + T + L}{
ho^2}$$
 по направлению ΘS

$$W_2=0$$
 по направлению ΘL

Отсюда следует, что точка Θ движется вокруг Солнца по эллиптической орбите по законам Кеплера.

Рассмотрим теперь ускорение Луны по отношению к Земле, для чего к ускорениям, сообщаемым Луне Солнцем и Землею, надо присовокупить ускорение, равное и противоположное ускорению Земли, происходящему от действия Солнца и Луны. Поступив подобно предыдущему, получим:

$$f\cdot rac{T+L}{r^2}+f\cdot S\left[rac{r_2}{
ho_2^3}+rac{r_1}{
ho_1^3}
ight]$$
 по направлению $L\Theta$ $f\cdot S\cdot
ho\left[rac{1}{
ho_2^3}-rac{1}{
ho_1^3}
ight]$ параллельно ΘS

положим:

$$T + L = \mu$$
; $S = M$

Список таблиц

1	Обозначения	1
Спис	ок иллюстраций	
1		1
2		2
3		3