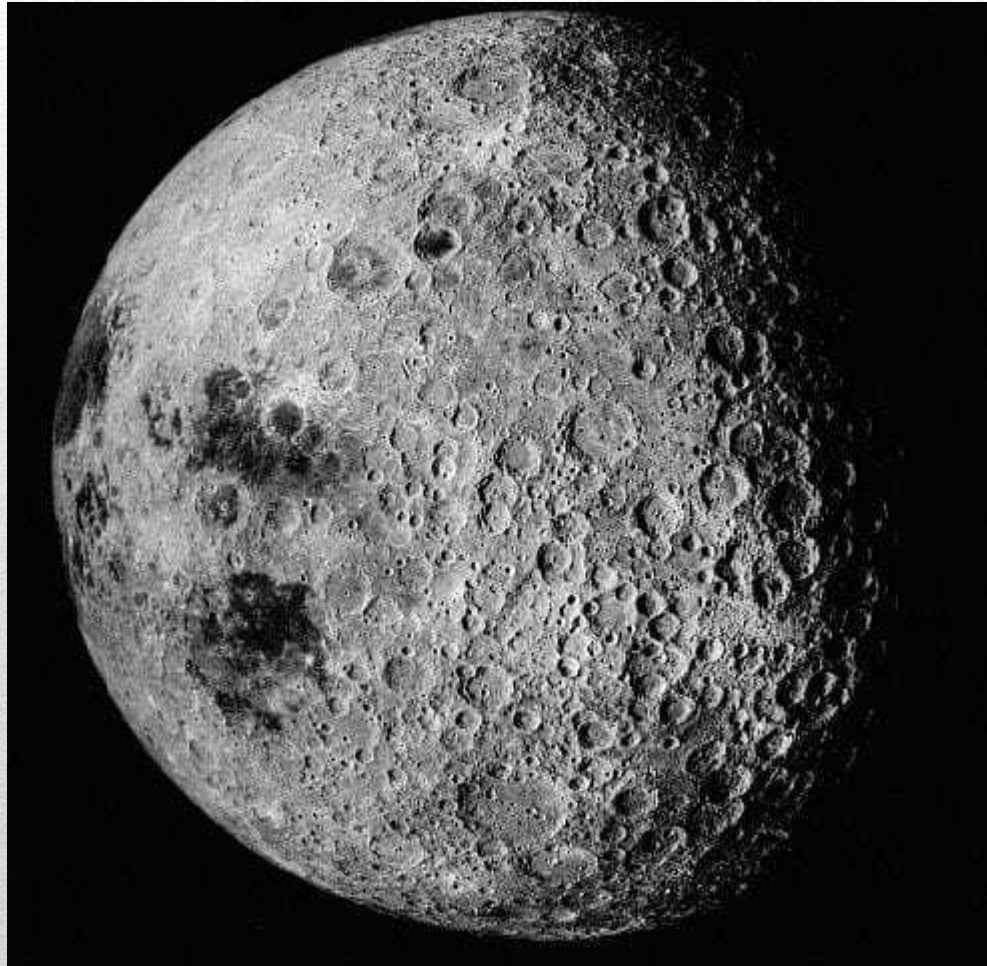


Движение Луны и затмения

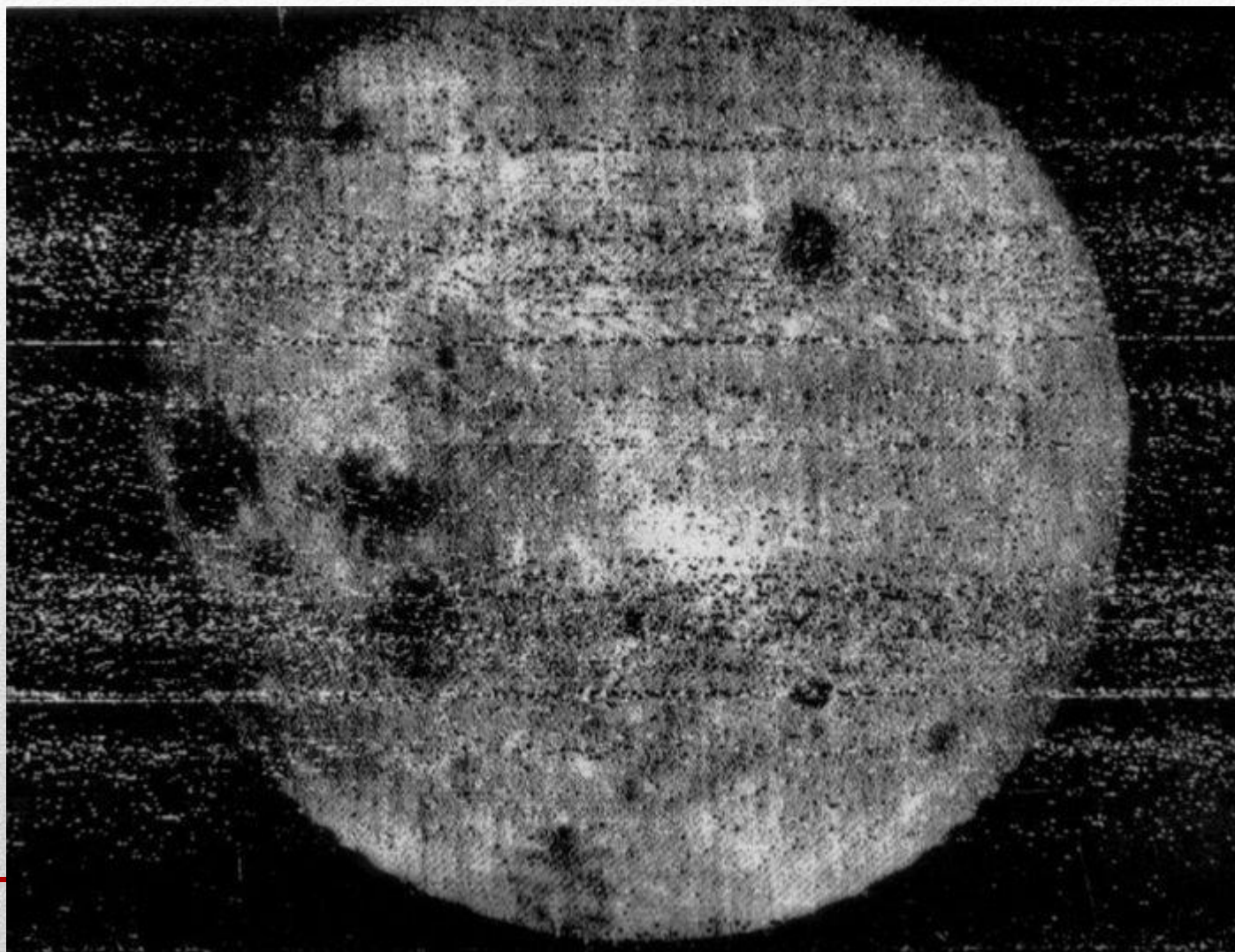


Луна движется вокруг Земли в ту же сторону, в какую Земля вращается вокруг своей оси.



Каждые сутки Луна смещается к востоку относительно звезд примерно на 13° , а через 27,3 сут возвращается к тем же звездам, описав на небесной сфере полный круг.

7 октября 1959 год «ЛУНА-3»



На снимках: вымпел и Государственный герб
Советского Союза, доставленные автоматиче-
ской станцией «Луна-9» на Луну (лицевая
и обратная стороны).

Фото ТАСС



Луна 2
Луна 9
Луна 24

Звездный или сидерический месяц

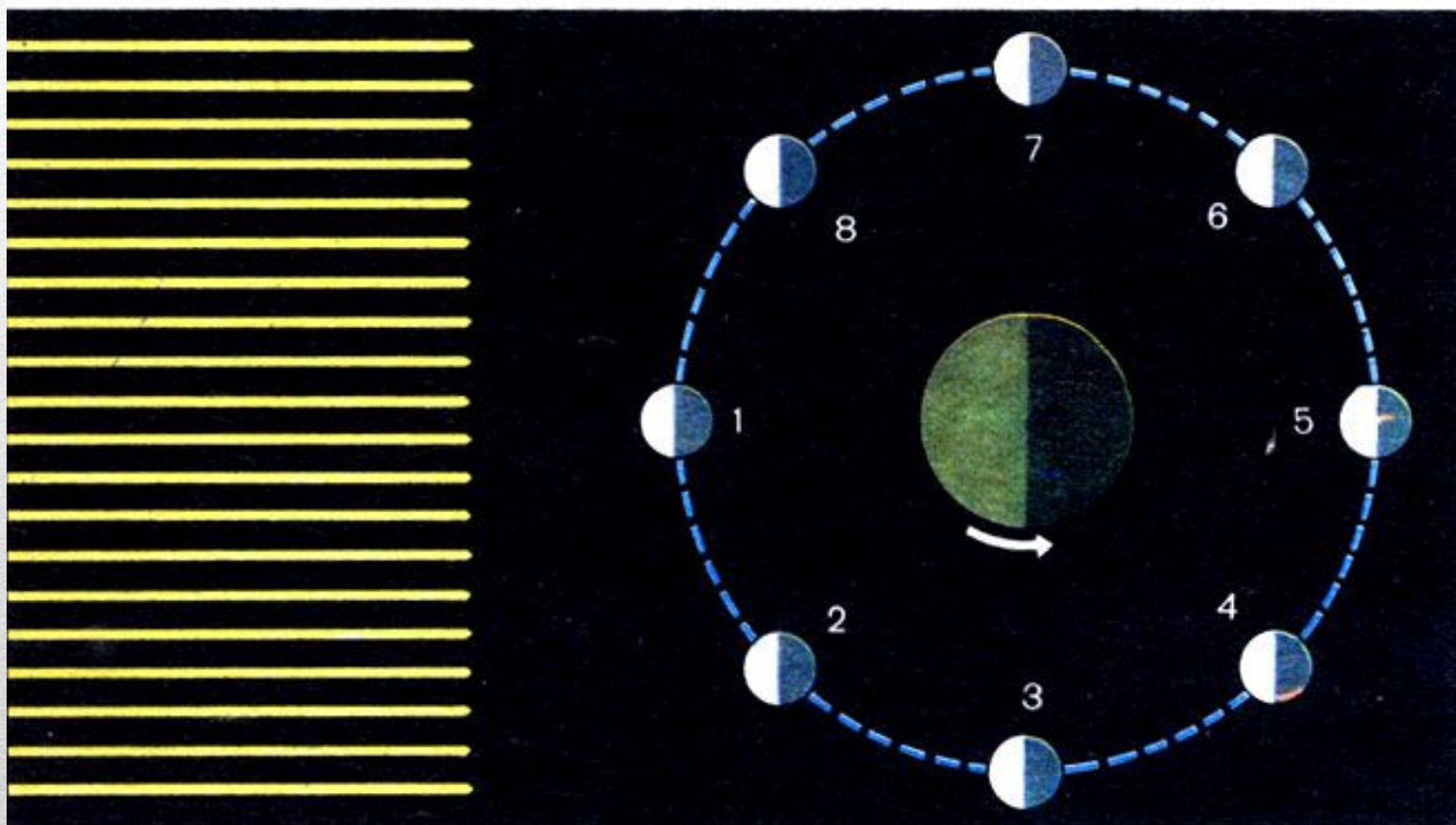
(от лат. sidus - звезда)

период обращения Луны вокруг Земли относительно звезд (в ИСО)

Он составляет **27,3 сут.**

Смена фаз – видимое движение Луны сопровождающееся непрерывным изменением ее вида, т.к. Луна занимает различные положения относительно освещающего ее Солнца и Земли.

Лунная фаза – (от греч. фазис - проявление) – вид Луны на небе.



Смена лунных фаз (солнечные лучи падают слева, вверху изображены лунные фазы, видимые с Земли)

Когда Луна видна нам как узкий серп,
остальная часть ее диска тоже слегка светится.
Это явление называется *пепельным светом* и
объясняется тем, что Земля освещает ночную
сторону Луны отраженным солнечным светом.

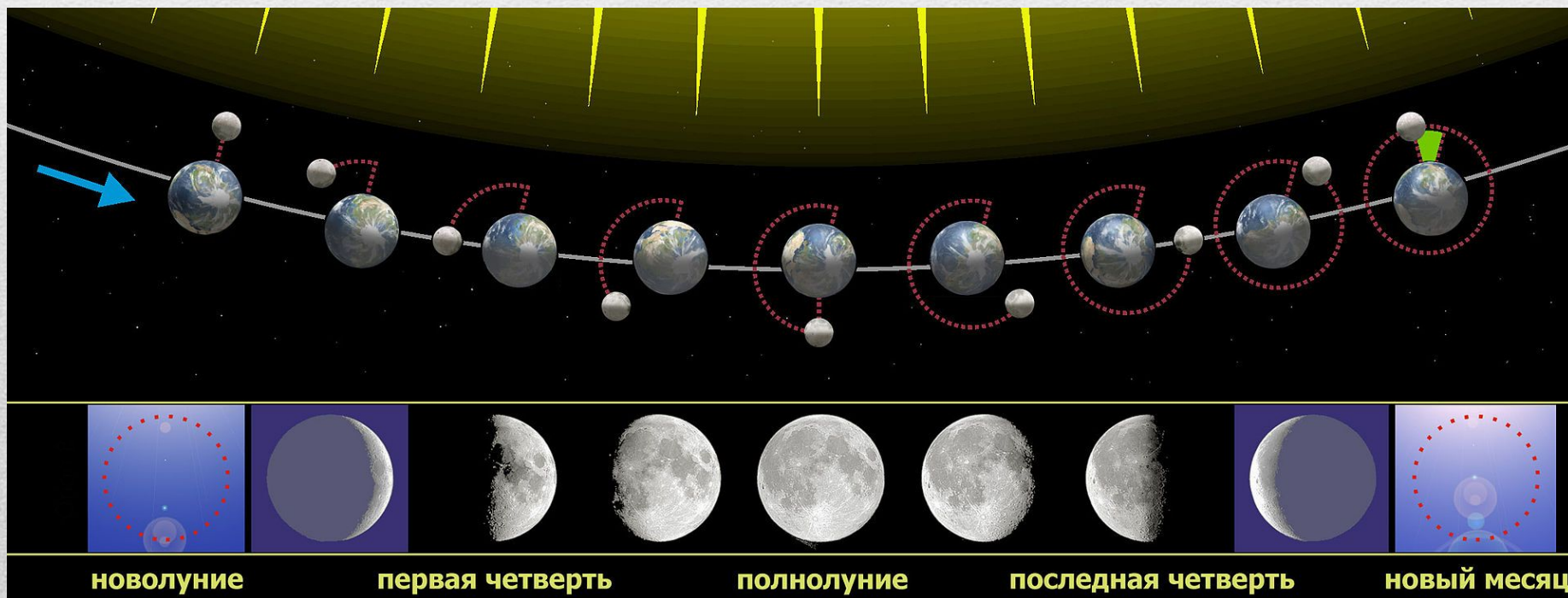


Синодический месяц (от греч. synodos – соединение)

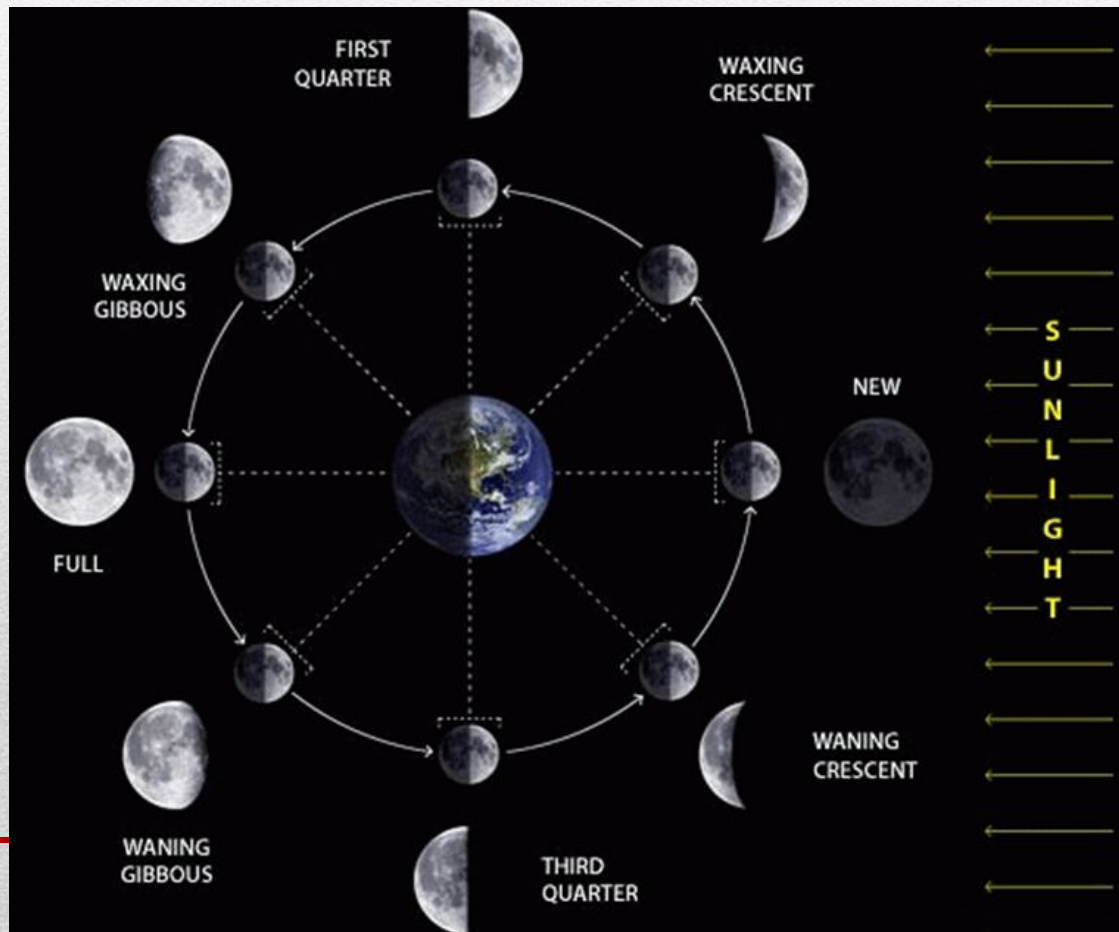
-промежуток времени между двумя последовательными одинаковыми фазами Луны

-это период обращения Луны вокруг Земли относительно Солнца.

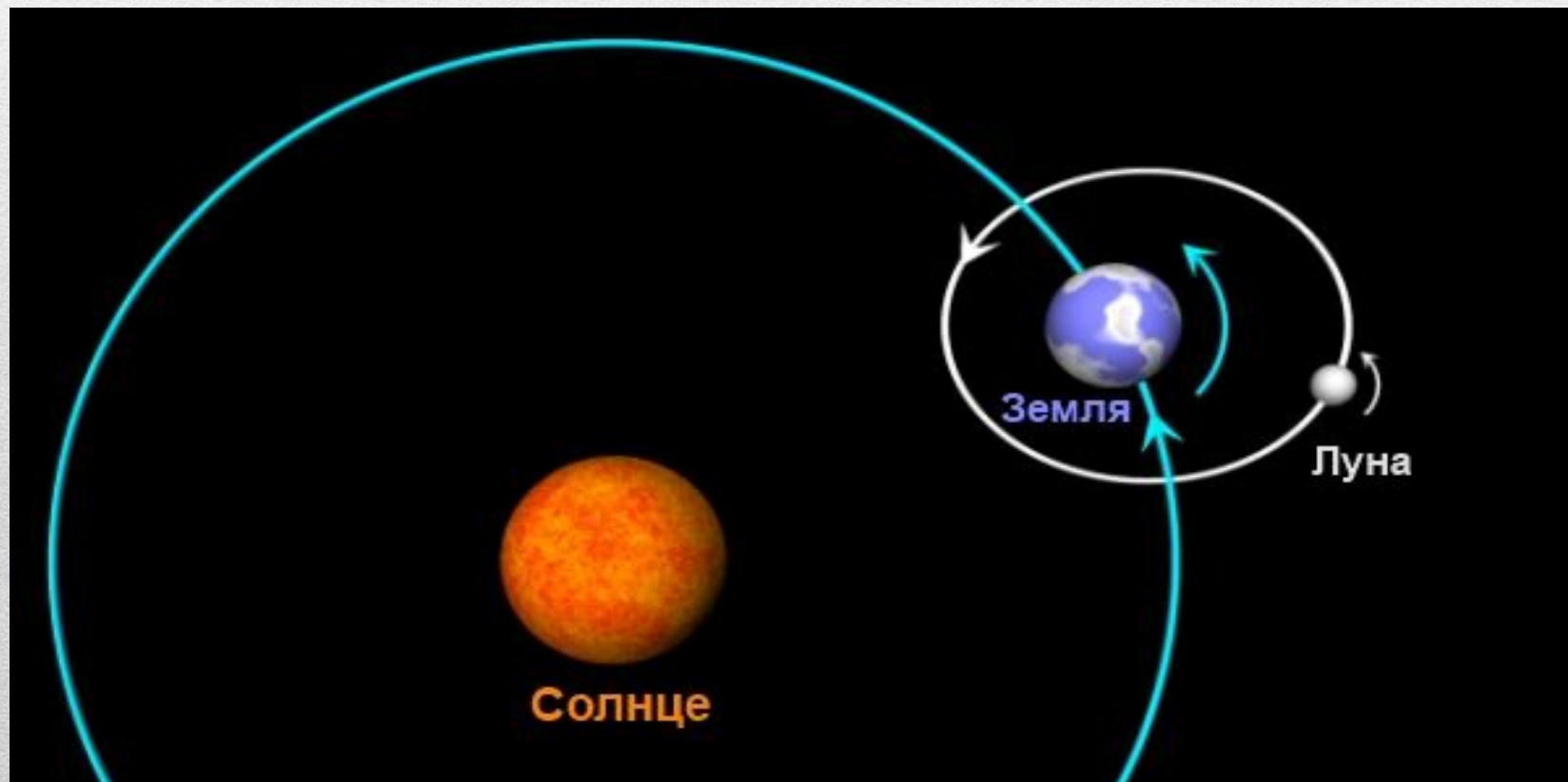
Он равен (как показывают наблюдения) **29,5 сут.**



Таким образом, синодический месяц длиннее сидерического. Это легко понять, зная, что одинаковые фазы Луны наступают при одинаковых ее положениях относительно Земли и Солнца.



Действительно, Луна проходит за сутки $360^{\circ}:27,3 \text{ сут} = 13^{\circ}/\text{сут}$, чтобы пройти дугу в 27° , ей необходимо $27^{\circ}:13^{\circ}/\text{сут}=2 \text{ сут}$. Так и получается, что синодический месяц Луны составляет около 29,5 земных суток.



Солнечные затмения

астрономическое явление, которое заключается в том, что Луна (спутник Земли) закрывает (затмевает) полностью или частично Солнце от наблюдателя на Земле.

Солнечное затмение возможно только в новолуние, когда сторона Луны, обращённая к Земле, не освещена, и сама Луна не видна.

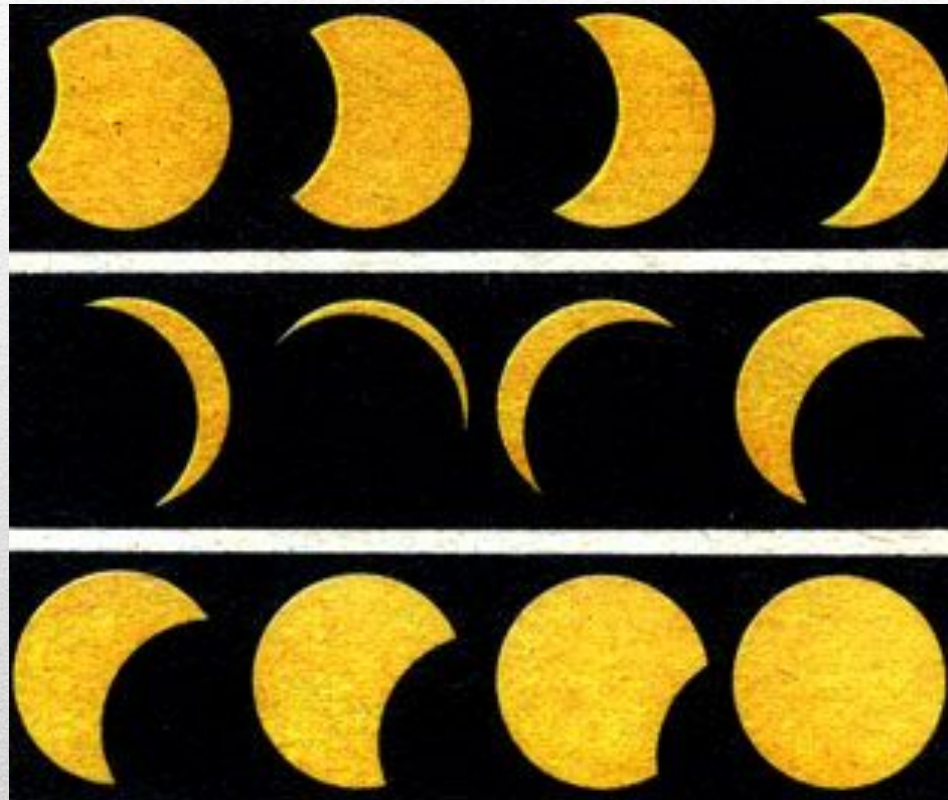


Кольцеобразное солнечное затмение

Кольцеобразное затмение происходит, когда в момент затмения Луна находится на большем удалении от Земли, чем во время полного затмения, и конус тени проходит над земной поверхностью, не достигая её. Визуально при кольцеобразном затмении Луна проходит по диску Солнца, но оказывается меньше Солнца в диаметре, и не может скрыть его полностью.



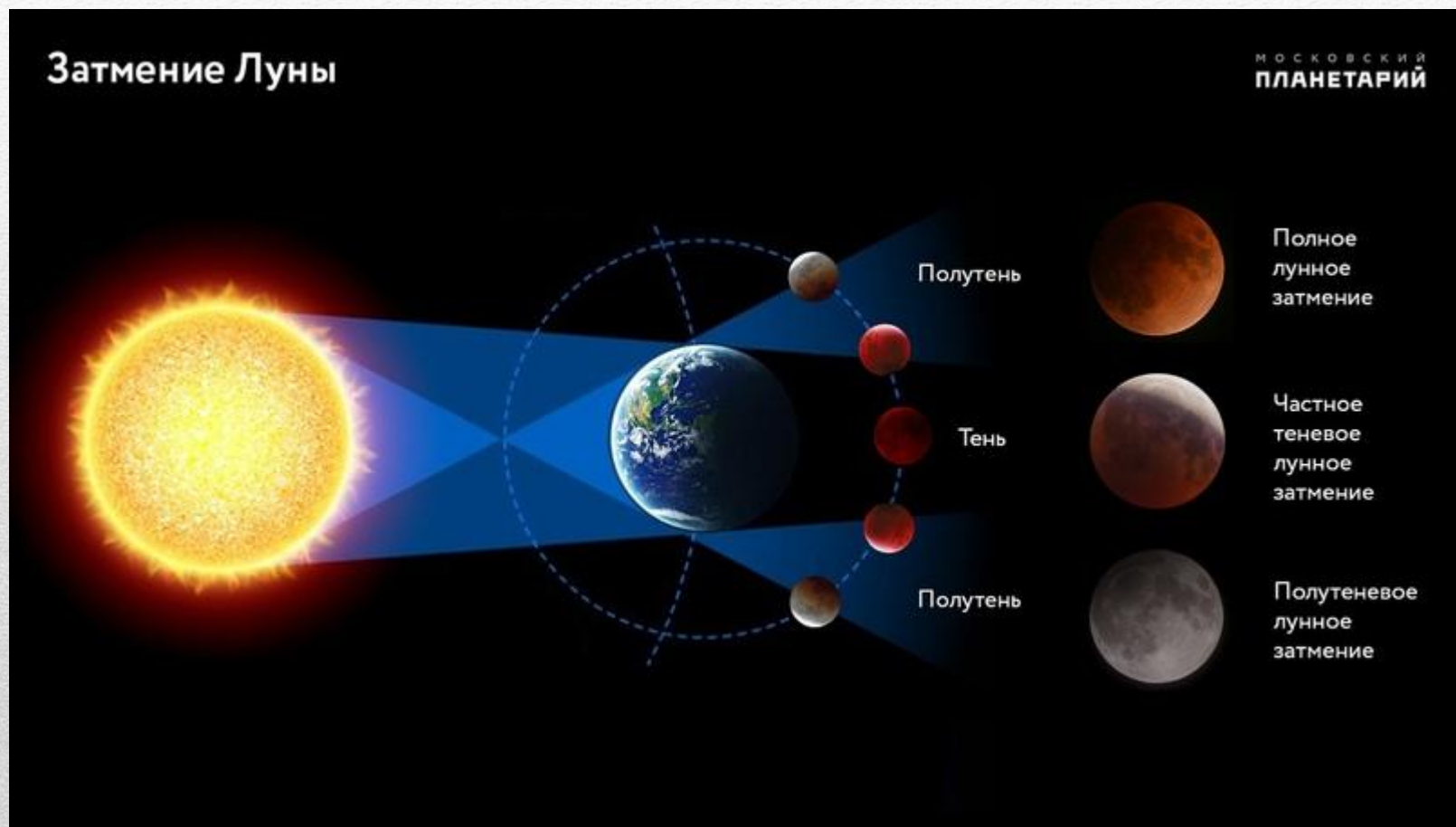
Там, где на Землю падает полутень Луны,
наблюдается частное затмение Солнца




Последовательность фаз частного затмения Солнца

Лунное затмение

наступает, когда Луна входит в конус тени, отбрасываемой Землёй.





Солнечных затмений в году для Земли может быть от двух до пяти, в последнем случае непременно частных. В среднем в одном и том же месте полное солнечное затмение бывает видно чрезвычайно редко - лишь однажды в течение 200-300 лет.

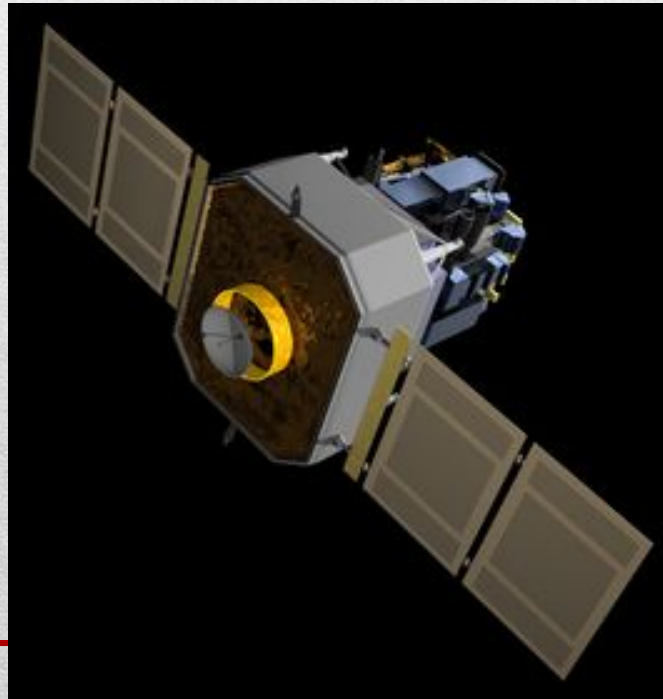
Особый интерес для науки представляют полные затмения Солнца, наводившие ранее суеверный ужас на невежественных людей. Такие затмения считали предзнаменованием войны, конца света.

В период с 2001 по 2100 год произойдёт 224 солнечных затмения, из которых 77 будут частными, 72 кольцеобразными, 68 полными и 7 гибридными^[1]. Наибольшее количество затмений приходится на 2011, 2029, 2047, 2065, 2076 и 2094 годы. На каждый из этих годов приходится по 4 солнечных затмения

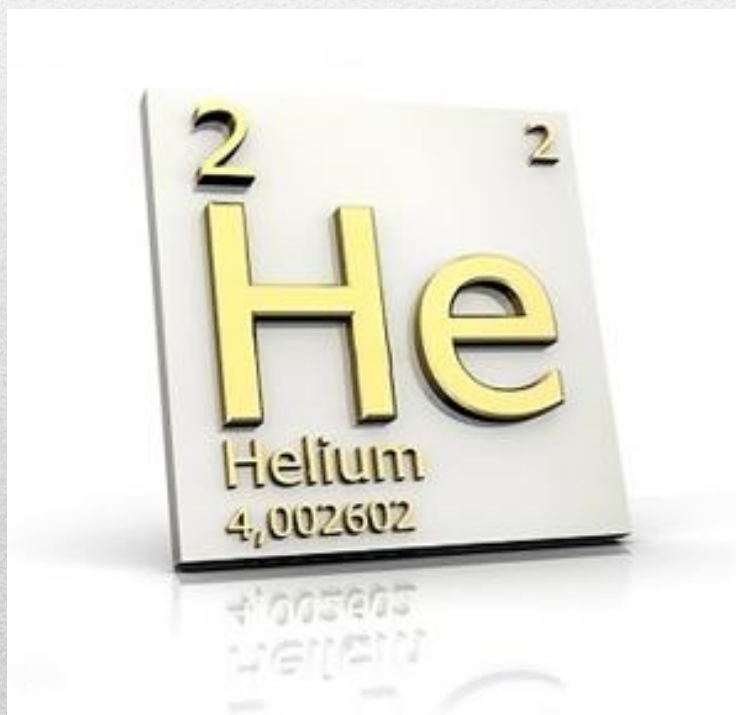
16 октября 2126 года в Москве -7 минут

Открытия, сделанные благодаря солнечным затмениям

Полные солнечные затмения позволяют наблюдать корону и ближайшие окрестности Солнца, что в обычных условиях крайне затруднено (хотя с 1996 года астрономы получили возможность постоянно обзирать окрестности нашей звезды благодаря работе спутника SOHO (англ. *Solar and Heliospheric Observatory* — солнечная и гелиосферная обсерватория).



Французский учёный Пьер Жансен во время полного солнечного затмения в Индии 18 августа 1868 впервые исследовал хромосферу Солнца и получил спектр нового химического элемента (правда, как потом выяснилось, этот спектр можно было получить и не дожидаясь солнечного затмения, что и сделал двумя месяцами позже английский астроном Норман Локьер). Этот элемент назвали в честь Солнца — гелием.



В 1882 17 мая , во время солнечного затмения наблюдателями из Египта была замечена комета, пролетающая вблизи Солнца. Она получила название Кометы затмения, хотя у неё есть ещё одно название — комета Тевфика (в честь хедива Египта того времени).

