# Календарь астрономических явлений на май 2016 г.

моменты и условия видимости явлений приведены для г. Новокузнецка, время местное (UT+7)

Дата	День нед.	Время	Событие
6	ПТ	10⁴25™	Луна в перигее (видимый диаметр 33'52″)
7	сб	02⁴29™	Новолуние
9	ПН	05⁴	Максимальная северная либрация Луны по широте 7,5°
9	ПН	22⁴06™	Меркурий в нижнем соединении с прохождением по диску Солнца
12	ЧТ	12 <sup>ч</sup>	Максимальная восточная либрация Луны по долготе 8,3°
14	сб	00°02 <sup>™</sup>	Луна в фазе первой четверти
19	ЧТ	04⁴54™	Луна в апогее (видимый диаметр 29´24″)
22	ВС	04 <sup>ч</sup> 14 <sup>м</sup>	Полнолуние
22	ВС	18⁴09™	Марс в противостоянии
23	ПН	15 <sup>ч</sup>	Максимальная южная либрация Луны по широте 6,°
28	сб	12 <sup>ч</sup>	Максимальная западная либрация Луны по долготе 7,1°
29	ВС	19⁴15™	Луна в фазе последней четверти

#### Планеты в мае

Меркурий — не виден. 9 мая — прохождение Меркурия по диску Солнца.

Венера — не видна.

**Марс**  $(-2,1^{m})$  — виден ночью. В течение месяца планета пройдет по созвездиям Скорпиона и Весов. Видимый диаметр диска в противостоянии 22 мая составит  $18,4^{''}$ .

**Юпитер** (-2,0<sup>™</sup>) - виден до предутренних часов в созвездии Льва.

**Сатурн**  $(0,2^m)$  — виден ночью в созвездии Змееносца.

Уран - не виден.

**Нептун**  $(7,9^m)$  — доступен для наблюдений утром невысоко над юго-восточным горизонтом в созвездии Водолея.

#### Метеорные потоки в мае



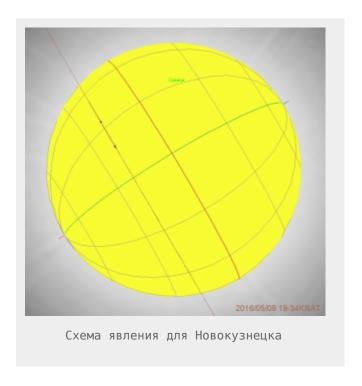
Радиант Эта-Акварид

**η-Аквариды**. Начало активности — 19 апреля, конец — 28 мая. Максимум активности приходится на 5 мая (зенитное часовое число — 60). Сред. скорость — 66 км/с. Координаты радианта:  $\alpha = 22^{4},5$ ;  $\delta = -01^{\circ}$  (ближайшие яркие звезды —  $\alpha$  Водолея,  $\xi$  Водолея).

\*\*\*

## Прохождение Меркурия по диску Солнца 9 мая 2016 г.

9 мая 2016 г. произойдет очередное нижнее соединение Меркурия, сопровождаемое прохождением Меркурия по диску Солнца. Это достаточно редкое явление, так как, несмотря на то, что нижние соединения Меркурия происходят несколько раз в год, из-за заметного наклона плоскости орбиты Меркурия к эклиптике, в подавляющем большинстве случаев Меркурий проходит на небе выше или ниже Солнца. Для прохождения Меркурия по диску Солнца необходимо, чтобы нижнее соединение произошло вблизи одного из двух узлов орбиты Меркурия. В настоящую эпоху это возможно в начале мая и начале ноября. Для средних широт северного полушария наиболее благоприятны майские прохождения, которые повторяются через интервалы в 33 и 13 лет. Предыдущее майское прохождение состоялось 7 мая 2003 г., а последующее за нынешним произойдет в мае 2049 г. Ноябрьские прохождения случаются чаще (из-за заметной эксцентричности орбиты Меркурия), они следуют через 13, 13, 13 и 7 лет, однако их обстоятельства менее благоприятны для наблюдений из нашего региона. Из Сибири можно будет наблюдать ноябрьские прохождения 2032 и 2039 гг., ноябрьское же прохождение 2019 г. не будет видно из Азии и Австралии.



Прохождение 9 мая 2016 г. географически будет наблюдаться целиком из обеих Америк, Африки, Западной Европы, приполярья Азии. Австралия и большая часть Азии, однако, будут погружены в ночь. В Кузбассе можно будет увидеть начало явления и проводить Меркурий примерно до трети диаметра солнечного диска, прежде чем Солнце зайдет за горизонт. В более западных пунктах продолжительность наблюдаемого транзита будет больше. Явление начнется в  $11^412^m$  UT, а закончится в 1842m UT.

Для Новокузнецка явление начнется в  $18^{\circ}12^{\circ}$  по местному времени при высоте и азимуте Солнца  $22,5^{\circ}$  и  $269^{\circ}$  соответственно. Позиционный угол Меркурия (отсчитываемый от северной точки солнечного лимба против часовой стрелки) при первом контакте  $45^{\circ}$ , угловой диаметр планеты составит  $12^{\circ}$ . Солнце зайдет в  $20 \sqrt[4]{57}$  на азимуте  $301^{\circ}$ .

Так как диаметр диска Меркурия сравнительно мал, для наблюдений явления требуется применять оптические инструменты с увеличением от 10 крат и более. При этом абсолютно необходимо использовать специальные фильтры, ослабляющие солнечный свет. Фильтры из «подручных материалов» могут не обеспечивать достаточного ослабления на широком интервале длин волн, а кроме того, могут разрушиться под действием концентрированного солнечного света. НАБЛЮДЕНИЯ СОЛНЦА БЕЗ НАДЕЖНЫХ СПЕЦИАЛЬНЫХ ОСЛАБЛЯЮЩИХ ФИЛЬТРОВ МОГУТ ПРИВЕСТИ К ПОТЕРЕ ЗРЕНИЯ!

\*\*\*

### Противостояние Марса 22 мая 2016 г.

**22 мая** в **18 18 109** по местному времени произойдет очередное противостояние Марса. Расстояние между Марсом и Землей составит **76,2 млн км**, видимый угловой диаметр планеты — **18,4** . Для Новокузнецка высота Марса в кульминации, которая наступит около часа ночи 23 мая, составит **14,6** . Марс можно легко найти невооруженным глазом в созвездии Скорпиона как красноватую звезду с блеском **—2,1** . Его «мифологический

оппонент» — красная звезда Антарес будет расположен на 9° юго-восточнее Марса, но планета будет в 21 раз ярче. В любительский телескоп можно увидеть полярную шапку Марса и контрастные детали на поверхности диска, хотя его низкое расположение над горизонтом существенно затрудняет наблюдения.

Из-за заметной эксцентричности орбиты Марса момент его противостояния не совпадает с моментом наибольшего сближения планеты с Землей, который произойдет 31 мая в  $04^{\circ}36^{\circ}$  по местному времени, когда расстояние составит 75,3 млн км, а видимый диаметр диска достигнет  $18,6^{\circ}$ .

Вне периодов близ противостояний для земного наблюдателя с небольшим телескопом Марс слишком мал, чтобы можно было наблюдать подробности на его диске. Противостояния Марса повторяются примерно через 2,1 земных года, причем раз в 15 лет происходит так называемое Великое противостояние, когда расстояние между Землей и Марсом сокращается до 55 млн км. Следующее такое противостояние произойдет в июле 2018 г.

\*\*\*

См. также: «Календарь наблюдателя на май 2016 г.»; astroalert.su.

# Прохождение Венеры по диску Солнца 8 июня 2004 г.



Фильм основан на фото- и видеоматериалах, полученных при наблюдении прохождения Венеры по диску Солнца 8 июня 2004 г. Также в него включены модели, иллюстрирующие причины явления.

Для загрузки доступны две версии фильма, отличающиеся разрешениями и степенью сжатия. Для просмотра потребуется кодек DivX 5 или выше.

Версия с уменьшенным разрешением ( $384 \times 288$ , ~5,5Mb); версия с полным разрешением ( $720 \times 540$ , ~65Mb); фильм на YouTube .