

Кометный календарь



От обсерватории «Астерион»

Комета	Блеск	Видимость	Созвездия	Инструмент
C/2011 F1 (LINEAR)	12	Вечер	Волопас, Дева, Змея	20-см рефлектор
185P/Petrew	11-13	Утро	Близнецы, Рак	20-см рефлектор
C/2011 UF305 (LINEAR)	13	Утро	Большая Медведица, Малый Лев	20-см рефлектор
C/2012 K5 (LINEAR)	13.5	Первая половина ночи	Волопас	25-см рефлектор
C/2010 S1 (LINEAR)	13.5	Вся ночь	Лебедь	25-см рефлектор
260P/McNaught	13.5	Вся ночь	Овен, Треугольник	25-см рефлектор

Сентябрь

	3	10	17	24
	4	11	18	25
	5	12	19	26
	6	13	20	27
	7	14	21	28
1	(8)	15	22	29
2	9	(16)	23	(30)

Сентябрь не подарит любителям астрономии комет, доступных для небольших телескопов, однако, обладатели телескопов с диаметрами 25-30 см при условии наличия тёмного неба будут способны увидеть до пяти комет или даже больше.

Новолуние придётся на 16-е число месяца, именно середина сентября будет наилучшим периодом для кометных наблюдений с этой точки зрения. В первые и последние несколько дней месяца проводить наблюдения комет будет невозможно из-за наличия на небе практически полной Луны.

На звание наиболее доступной кометы месяца будут претендовать две хвостатых странницы – C/2011 F1 (LINEAR) и 185P/Petrew, однако обе они будут расположены довольно низко в сумеречном сегменте неба.

C/2011 F1 (LINEAR) можно будет наблюдать сразу же после окончания вечерних сумерек. В течение последних месяцев эта комета наращивала свою яркость очевидно медленнее, чем ожидалось, поэтому предстанет перед наблюдателями объектом лишь 12-й величины. Компактность C/2011 F1 будет способствовать успеху при её наблюдениях, в то время как низкое положение над горизонтом – препятствовать этому. Ещё несколько месяцев отделяют хвостатую странницу от перигелия, вблизи которого она будет недоступна для астрономов из-за близости к Солнцу.

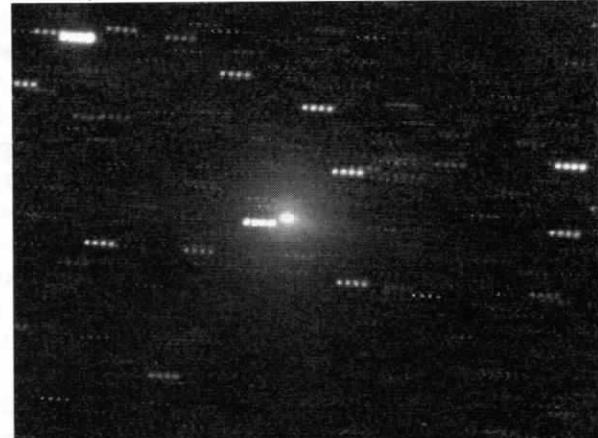
185P/Petrew, напротив, будет перемещаться на утреннем небе, неподалёку от Венеры. В 20-х числах сентября она на три градуса дуги сблизится с рассеянным звёздным скоплением M67 (6.9^m), а в самом конце месяца – менее чем на градус дуги с галактикой NGC 2775 (10.3^m). Здесь, как и в случае с C/2011 F1, наблюдения будут осложнены низким положением кометы над горизонтом, а также её весьма диффузным обликом. Блеск хвостатой гостьи

185P/Petrew Информация

Комета была обнаружена Вэнсом Эвери Петрю (Регина, Саскачеван, Канада) 18 августа 2001 года близ звезды β созвездия Тельца визуально с использованием 51-см ньютона. При открытии она имела блеск на уровне 11-й звёздной величины, а также конденсированную кому диаметром около трёх минут дуги. Интересно отметить, что эта межпланетная скиталица была обнаружена в результате ошибки: первооткрыватель искал Крабовидную туманность, но ошибочно начал поиски не от нижнего, а от верхнего рога Тельца.

Оказалось, что новая комета обладает коротким периодом обращения вокруг Солнца (~ 5.5 года) с близким перигелием (~0.9 а.е.) и быстро наращивает свою яркость при приближении к Солнцу. Вблизи перигелия она становится визуально наблюдаемым объектом, довольно крупным и диффузным.

В течение ближайших 40 лет орбита кометы будет оставаться довольно стабильной, а после начнёт изменяться из-за близких сближений с Юпитером.



© А. Новичонок, В. Герке, 27 июля 2012 года

Наблюдения комет и темнота неба

Любителям астрономии хорошо известен факт, что проводить наблюдения диффузных объектов необходимо в местах, максимально удалённых от света городских огней и прочих источников искусственной засветки неба. Для наблюдателей комет, которые стараются получить научно значимый результат (оценить интегральную яркость кометы, размер комы и степень её конденсации, длину хвоста), вопрос выбора тёмного места наблюдений стоит особенно остро, т.к. они несут ответственность за качество той информации, которую предоставляют. Выбранное место должно быть не светлее зелёной зоны засветки (SQM в зените не ниже $20.8^m/sec^2$), и лишь в некоторых случаях можно проводить наблюдения в худших условиях (например, когда комета звездообразна, или когда нужно получить срочное наблюдение высокой значимости), при этом данные особенности нужно обязательно сообщать в отчётах.

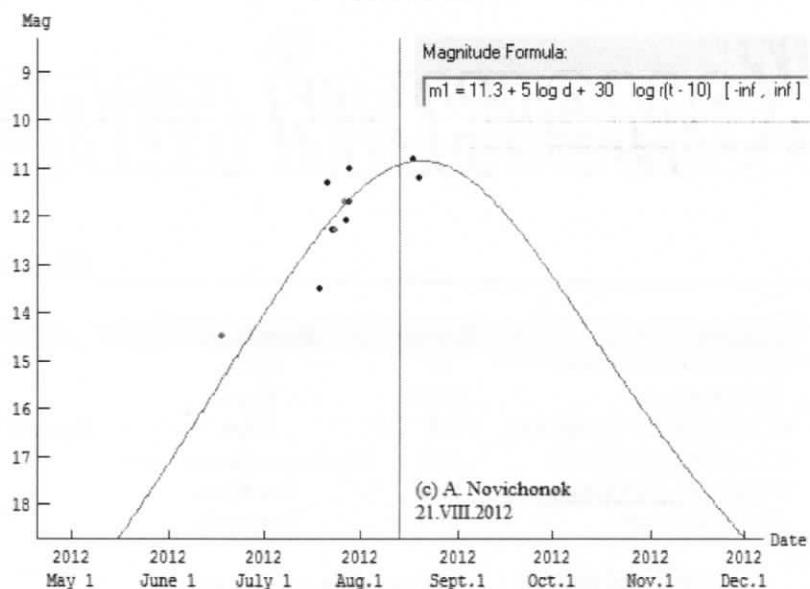
в течение сентября будет падать от 11^m до 13^m .

В течение месяца всё выше и выше в утреннем небе будет подниматься комета **C/2011 UF305 (LINEAR)**, блеск которой будет держаться на уровне 13-й звёздной величины. В ближайшие месяцы снижение яркости этой кометы будет только продолжаться, хотя и не очень быстро.

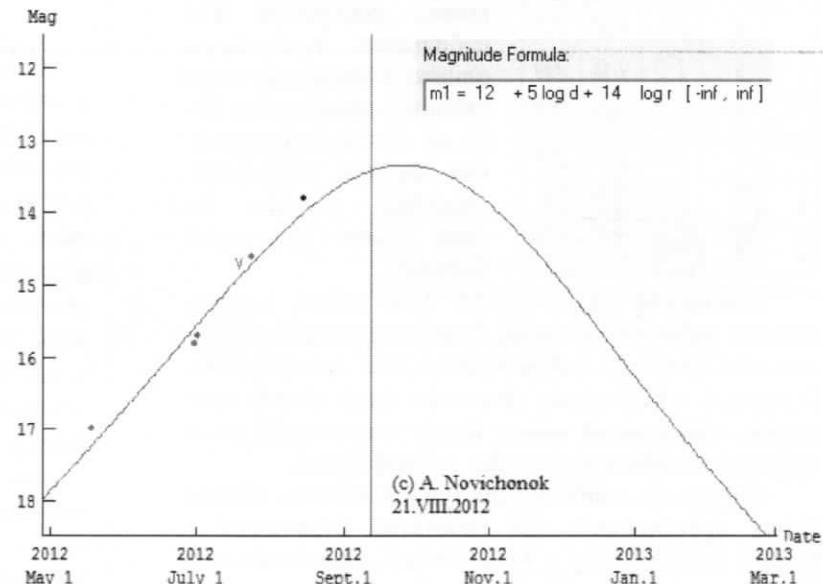
В сентябре может стать доступной для телескопов диаметром около 25 см комета **C/2012 K5 (LINEAR)**, которая будет перемещаться в северной части созвездия Волопаса. В течение ближайших месяцев комета будет довольно быстро наращивать свою яркость; на стыке 2012 и 2013 годов она сблизится с нашей планетой на расстояние менее 0.3 а.е. и при яркости на уровне $8-9^m$ будет наблюдаться в околосолнечной части неба в средних широтах северного полушария. Вероятно, в этот период комету можно будет легко отыскать даже с самыми небольшими телескопами, её скорость движения по небу достигнет 5.5 градуса дуги в сутки ($14''/минуту$), а это значит, что при наблюдении в телескоп смещение объекта относительно звёзд можно будет заметить практически сразу же.

Возможно, для наблюдений с 25-см телескопами в течение месяца станет доступна и короткопериодическая комета **260P/McNaught**, которая будет

185P/Petriew



260P/2012 K2 (McNaught)



перемещаться на фоне созвездий Овна и Треугольника. В течение сентября-октября яркость этой хвостатой звезды будет максимальной.

Расположенная высоко в созвездии Лебедя слабая и отдалённая комета **C/2010 S1 (LINEAR)** будет иметь яркость на уровне 13.5^m . Эта странница пройдёт точку своего перигелия в первой половине 2012 года, возможно, к тому времени она увеличит яркость ещё на полвеличину, однако сейчас комета является весьма стабильной в фотометрическом отношении.



Автор-составитель: **А.О. Новишинок**,
м.н.с. обсерватории «Астерион» (Петр-ГУ), активный наблюдатель комет, один из первооткрывателей кометы P/2011 R3 (Novichonok-Gerke)
E-mail: artnovich@inbox.ru

Корректоры: М. Шаповалова, С. Плакса
Календарь лунных фаз получен в программе «Астрономический календарь» (автор – А. Кузнецов)