



# КОМЕТЬ 1910 ГДА

Издание  
книжного магазина  
М. Носутъ.



Цѣна 25 коп.



МС.



В. В. Р-нъ.

# Кометы

# 1910 года.



Издание М. Носуто.

Харьковъ, Типографія „Печадникъ“, Рыбная, 28.

СКЛАДЪ ИЗДАНІЯ:  
КНИЖНЫЙ МАГАЗИНЪ М. НОСУТО-  
Харьковъ, Московская ул.

*Почти одновременное присутствие на ночномъ небѣ  
несколькихъ кометъ, изъ которыхъ одну, именно комету  
Галлея ожидали уже давно, возбудило въ обществѣ  
интересъ къ вопросу о кометахъ и разные толки о  
грозящихъ бѣдахъ, что и побудило составителя  
настоящей брошюры въ сжатомъ видѣ дать интересу-  
ющимся тѣмъ съдѣніемъ о кометахъ, какими распо-  
лагаетъ современная наука.*

*Составитель.*

## В В Е Д Е Н И Е.

Спокойное величие звездной ночи сильно действует на душу каждого. Но когда на небо смотрить человѣкъ, имѣющій нѣкоторыя понятія о томъ, что онъ видитъ, впечатлѣніе становится еще сильнѣе.

Безпределное пространство неба все живеть, полной, кипучей жизнью, въ немъ наполненномъ чрезвычайно тонкимъ, невѣдомымъ, недоступнымъ ни одному изъ нашихъ чувствъ, веществомъ, называемымъ „мировымъ эфиромъ“, несущимъ мириады небесныхъ тѣлъ, по строго предназначенному путемъ орбитамъ, а мировой эфир пронизывается, по прямымъ линіямъ, волнами чистой энергіи. Только она, достигая до земли и давая въ глазу человѣка впечатлѣніе свѣта, действуя на физическіе приборы, ввидѣ теплоты и электричества, даетъ возможность судить о тѣхъ тѣлахъ, на которыхъ она возникла.

Она показываетъ намъ, что нѣкоторыя тѣла подобны нашей землѣ и лунѣ, они не испускаютъ своего свѣта, какъ солнце, а только отражаютъ его, это—планеты. Намъ видны только тѣ планеты, которые вращаются вокругъ солнца, но и онѣ видны лишь стъ неосвѣщенной солнцемъ части земли, днемъ онѣ хотя и на небѣ, но ихъ отраженный свѣтъ такъ слабъ, что теряется въ лучахъ солнца. Только ближайшая къ намъ луна иногда виднѣется, свѣщающая чуть видными свѣтомъ, да и то, или рано утромъ, или въ сумерки. Любимая всѣми вечерняя звѣзда, планета „Венера“, при рассматриваніи въ телескопъ уже является кружкомъ, подобно лунѣ въ полнолуние, или же серпомъ, какъ молодая луна.

Планеты имѣющихъ въ телескопѣ видъ не точекъ, а обладающихъ размѣрами, всего 8, считая въ томъ числѣ и землю. Всѣ онѣ вращаются вокругъ солнца, какъ луна вращается вокругъ земли.

Луна—спутникъ земли, такие спутники есть и у другихъ планетъ. Между землею и солнцемъ найдено еще до 650 мелкихъ небесныхъ тѣлъ, (астEROиды) діаметромъ отъ 25 до 370 верстъ (діаметръ земли около 12.000 верстъ). Всѣ планеты видны благодаря лишь отражаемому солнечному свѣту; неподвижныя же звѣзды это такія же солнца, какъ наше, но во много разъ боль-

шія. Наше же солнце имѣть величину превышающую величину земли въ 1.290.000 разъ по объему.

Звѣзды видимыя простымъ глазомъ, какъ яркія блестящія точки, даже въ сильнѣйшия телескопы видны также въ формѣ блестящихъ точекъ, не мѣняющихъ своего относительного къ другимъ звѣздамъ положенія, это неподвижныя звѣзды, какъ ихъ неправильно называютъ по привычкѣ. Онъ такъ далеки отъ насъ, что ихъ перемѣщенія могутъ быть замѣчены только астрономами, а для простого глаза это будетъ видно черезъ нѣсколько вѣковъ.

Неподвижныхъ звѣздъ видимыхъ простымъ глазомъ въ наше время полушаріи, насчитываютъ до 3000, это только благодаря слабости человѣческаго зрѣнія; астрономы въ своихъ каталогахъ считаютъ 314.925 звѣздъ, но и это капля въ морѣ по сравненію съ общими ихъ числомъ. Кромѣ звѣздъ мы видимъ въ небѣ еще какъ бы клубы свѣтящагося тумана, видимъ проходящую черезъ все небо свѣтлую полосу млечнаго пути. Телескопъ показываетъ, что многія туманности ничто иное, какъ громадныя скопленія звѣздъ, какъ и млечный путь, но есть, и представляющія собою дѣйствительно туманности, громадныя количества газа.

Среди описанныхъ тѣль быстро проносятся по своимъ таинственнымъ путямъ, долго принимавшимся за прямые линии—кометы.

Раньше чѣмъ перейти къ ихъ разсмотрѣнію необходимо хотя въ самыхъ общихъ чертахъ ознакомиться съ тѣми разстояніями, съ которыми имѣютъ дѣло астрономы.

Ближайшее къ намъ небесное тѣло—луна отстоитъ отъ земли на 385.000 километровъ (1 километръ равенъ 0,937 версты). Такъ какъ земля вращается вокругъ солнца не по кругу, а по близкому къ нему эліпсу, и она въ январѣ бываетъ ближе къ солнцу, чѣмъ въ юльѣ, (на 5.000.000 километровъ), то вычислили среднее ея разстояніе, которое нашли равнымъ 149.000.000 километровъ, это разстояніе представить себѣ почти невозможно, такъ оно велико, \*) а астрономы принимаютъ его за единицу сравненія. Часто и эта единица мала и тогда считаютъ свѣтовыми годами, т. е. за единицу мѣры длины берутъ такое разстояніе, которое свѣтъ проходить въ теченіе года, а для того, чтобы свѣту дойти отъ солнца до земли надо 498 секундъ. Скорость свѣта около 300.000 килом. въ секунду.

До ближайшей къ намъ постоянной звѣзды отъ 4 до 6 свѣтовыхъ годовъ. Есть звѣзды, дающія еще отпечатокъ на фотографической пластинкѣ, до которыхъ 3000 свѣтовыхъ лѣтъ и это еще не предѣльные звѣзды, предѣла нѣть.

\*) Чтобы пройти только 1.000.000 килом. съ поѣздомъ идущимъ 80 кил. въ часъ безъ остановки надоѣхать 1 годъ 2 мѣсяца и 6 дней.

## Относительные размеры планетъ.

*Диаметръ въ килом.*

Нептунъ—50000



*Разстояніе отъ солнца  
въ килом.*

4467000000

Уранъ—53000



2851000

Сатурнъ—122400



1418000000

Юпитеръ—141000



773000000

Марсъ—6740      •      228000000

Земля—12000      •      151000000

Венера—12600      •      108000000

Меркурій—4800      •      60000000

На рисункѣ показаны сравнительныя величины планетъ нашей солнечной системы и при каждой изъ нихъ поставлено среднее разстояніе ея отъ солнца. Чтобы изобразить солнце пропорционально землѣ нарисованной въ видѣ круга съ попечникомъ въ одинъ дюймъ, надо нарисовать кругъ въ 1 саж. и 2 фута въ диаметрѣ.

Если изобразить землю помѣщенную въ центръ солнца, то луна еще далеко не вышла бы за его предѣлы.

---

## К о м е т ы.

По временамъ на ночномъ небѣ, среди привычныхъ нашему взору звѣздъ, появляются какія-то совершенно новые и часто своеобразнаго вида тѣла. Такія явленія не могутъ не привлекать къ себѣ вниманія не только ученыхъ, но даже и простого зрителя. Астрономія, будучи одной изъ самыхъ старыхъ наукъ, впервые разрабатывалась азіатскими народами, и уже въ древнейшей китайской книгѣ ученаго Ма-дуанъ-лина подъ назва-



Рисунки кометъ изъ кометологии Гавелля.

вать къ себѣ вниманія не только ученыхъ, но даже и простого зрителя. Астрономія, будучи одной изъ самыхъ старыхъ наукъ, впервые разрабатывалась азіатскими народами, и уже въ древнейшей китайской книгѣ ученаго Ма-дуанъ-лина подъ назва-

ніемъ „Бенціангъ-тункъ-као“ описаны звѣзды имѣющія хвости, направленные на востокъ отъ ядра, когда оно стоитъ къ востоку отъ солнца. Если же такая звѣзда стоитъ къ западу отъ солнца, то хвость ея направленье къ западу. Затѣмъ о кометахъ говорять уже Аристотель, Сенека и др. Ближайшіе къ намъ изъ древнихъ ученыхъ описываютъ кометы, какъ огненные мечи и рисуютъ ихъ въ самыхъ фантастическихъ формахъ, что видно изъ приложенного рисунка, заимствованного изъ космографии Гавеля.

Понятно, что подобныя явленія, представляя собою что-то выходящее изъ ряда, сильно дѣйствовали на психику, вызывали у населенія страхъ, особенно когда хвости кометъ занимали громадная пространства и покрывали собою до  $\frac{3}{4}$  видимаго горизонта. Долго не могли рѣшить, являются-ли кометы изъ небесного пространства или это явленіе чисто земного характера. Аристотель говорилъ, что появленіе кометъ будутъ впослѣдствіи вычислять такъ же, какъ вычисляютъ наступленіе солнечныхъ и лунныхъ затѣмъ.

Мистический взглядъ на кометы держался очень долго; такъ кометѣ 1942 года приписывалась морь скота и животныхъ, но тогда же кометы объяснялись и какъ счастливые предзнаменователи. Мексиканскіе золотоискатели приписываютъ открытие большого, богатаго рудника кометѣ 1811 года, а кометѣ 1819 года—находку обильной серебряной жилы. Вліянія же кометъ, какъ мы увидимъ дальше, на физическую сторону жизни не существуетъ, и только въ средѣ суевѣрныхъ и необразованныхъ людей, даже и въ наши дни, нѣсколько нарушаетъ ихъ психическое равновѣсіе. Впервые точная измѣренія кометы на небѣ и опредѣленіе ея пути было предпринято Регюмонтаномъ въ 1472 г., но до открытия телескопа, когда вообще не легко было точно опредѣлять положеніе даже хорошо знакомыхъ свѣтиль, по отношенію кометъ это становилось почти недостижимымъ.

Только послѣ 1610 года, съ открытиемъ телескопа, Гавель въ Данцигѣ предпринялъ подробное изслѣдованіе и первый показалъ, что кометы описываютъ путь вокругъ солнца. Тогда же предприняли сравненіе времени по стариннымъ записямъ появленія той или другой кометы и въ 1705 г. соотечественникъ Гавеля—Галлей нашелъ точную періодичность появленія одной изъ кометъ, которую называли его именемъ и которая въ настоящее время уже видна на небѣ. Затѣмъ успѣхи фотографии позволили къ тому, что въ 1881 г. Жансенъ 30-го июня могъ представить первую фотографію съ кометы, конечно видъ ея потерялся тогда фантастическую форму и представился такимъ, какъ видно на прилагаемомъ рисункѣ; но все-таки было очень далеко отъ рѣшенія вопроса о физическомъ составѣ кометъ.

Въ 50-хъ годахъ нѣмецкіе физики Бунзенъ и Киргофъ построили аппаратъ, называемый спектроскопомъ, позволяющій съ точностью судить о химической природѣ свѣтящихся тѣлъ. Всѣ эти открытия наравнѣ съ существованіемъ очень сильныхъ телескоповъ послужили къ расширению свѣдѣній о физическомъ и химическомъ составѣ кометъ, а также и о путяхъ, по которымъ онѣ движутся. Описывать подробно спектроскопъ и принципы на которыхъ онъ основанъ, заняло бы слишкомъ много времени, но нельзя не остановиться на этомъ, по истинѣ, творящемъ чудеса приборѣ. Сдѣлать химическій анализъ солнца—это такъ необычно, такъ невозможнно для незнакомаго съ дѣломъ, что невольно вызываетъ сомнѣніе въ истинности показаній, а дѣло въ сущности очень просто. Пропустивъ солнечный лучъ свѣта сквозь призму, мы получаемъ на поставленномъ на его пути экранѣ полоску окрашенную во всѣ цвѣта радуги, такъ называемый спектръ. Тоже получится при пропускании луча свѣта отъ раскаленного тѣла, напримѣръ, платины, но разсматрива при увеличеніи спектръ солнца и спектръ раскаленного тѣла, нашли между ними такую разницу—полоска солнечнаго спектра вся сплошь перерѣзана различной толщины черными поперечными линіями, всегда одинаково расположеннымъ, а спектръ платины ихъ не имѣть. Если между раскаленной платиной и призмой поставить пламя горящаго спирта, въ короткомъ растворена поваренная соль, то на спектрѣ счайасъ же получается черная линія, а если убрать платину, то пламя спирта съ солью даетъ вмѣсто черной линіи на разноцвѣтномъ спектрѣ, только желтую линію въ томъ мѣстѣ, где была черная, а всѣ остальные цвѣта исчезнули.

Этотъ опытъ показываетъ, во-первыхъ, что свѣтъ солнца дойдя до спектроскопа гдѣ-то встрѣчаетъ раскаленные пары натрія (поваренная соль есть хлористый натрій), а во-вторыхъ, что каждая черная линія солнечнаго спектра соотвѣтствуетъ цвѣтной линіи какого-либо тѣла. Послѣ ряда опытовъ нашли, что разныя тѣла извѣстныя намъ на землѣ даютъ дѣйствительно линіи соотвѣтствующія линіямъ солнечнаго спектра; иныхъ тѣла имѣютъ до 280 линій. Нашли также, что поглощеніе свѣта, вслѣдствіе котораго являются черныя линіи, происходитъ въ фотосфера солнца.

Дальнѣйшая усовершенствованія спектроскопа дали возможность фотографировать спектры, а изученіе законовъ образованія ихъ позволило по нимъ заключать не только о химическомъ составѣ, но и многомъ другомъ въ томъ числѣ о направленіи движенія и скорости тѣлъ дающихъ спектръ.

Теперь, возвращаясь къ описанію кометъ, будемъ говорить о томъ, что извѣстно намъ о кометахъ изъ работъ многихъ астрономовъ и въ томъ числѣ нашего русскаго ученаго Бредихина, много занимавшагося кометами.

Настоящій 1910 годъ, въ дѣлѣ изученія кометъ, долженъ дать очень много, такъ какъ съ 1882 года не было наблюдаемо ни одной большой кометы. Въ 1858 году была видна блестящая комета Донати, которую помнить еще нѣкоторые и въ томъ числѣ пишущій эти строки.

Фотографія тогда уже была известна, но работали тогда на колloidіонѣ мокрымъ способомъ, требовавшимъ много времени для выдержки и комета Донати дала на пластинкѣ только очень слабый рисунокъ.

Комета Донати была видна долгое время и хвостъ ея, по измѣрѣніямъ 10 октября 1858 года, имѣлъ длину въ 80,000,000 километровъ. Ея хвостъ, занявъ почти полгоризонта, былъ направленъ вверхъ, свѣтъ же ея немногимъ уступалъ лунному.

Но раньше того комета 1843 года имѣла еще большій хвостъ, длина его достигала 250,000,000 километр. и стоялъ онъ къ горизонту съ небольшимъ наклономъ вверхъ. Кометы имѣютъ иногда два или больше хвостовъ; въ 1744 году была видна комета съ 5-ю хвостами и, когда голова ея заходила за горизонтъ, хвосты направленные къ верху напоминали развернутый вѣеръ.

Подобные хвосты были и у кометъ 1880 и 82 годовъ. Хвосты эти развиваются чрезвычайно быстро, когда кометы подошли близко къ солнцу. Нѣкоторыя кометы противъ обыкновеній имѣли хвосты кроме направленныхъ отъ солнца еще и хвосты по направленію къ солнцу. Хвосты кометъ, не смотря на то, что сами свѣтятся, настолько прозрачны, что сквозь нихъ видны звѣзды и сила свѣта ихъ не ослабляется. Сдѣланнія впервые спектроскопическія изслѣдованія показали, что хвосты кометъ содержатъ газы и именно углеводороды (нефть и сопровождающіе ее газы относятся къ углеводородамъ), окись углерода (газъ производящій угаръ) и по послѣдніямъ свѣдѣніямъ синеродъ, газъ состоящій изъ углерода и азота. Также замѣчены натрій и желѣзо. Бредихинъ подраздѣдилъ хвосты кометъ на три группы: I длинные хвосты, почти прямые, II болѣе короткіе, вѣрообразные, загнутые хвосты и III короткіе загнутые еще больше чѣмъ вѣрообразные. Приписывая образованіе и направленіе хвостовъ электрическому отталкиванію отъ солнца и замѣчая, что хвосты I группы въ составѣ содержать въ преобладающемъ количествѣ водородъ, II группы содержать уже болѣе тяжелые элементы, а хвосты III группы еще болѣе тяжелые; мы въ такомъ распределѣніи элементовъ находимъ подтвержденіе электрической теоріи, такъ какъ наиболѣе легкія частицы и отталкиваться должны дальше.

У большинства кометъ иногда наблюдается истеченіе изъ ядра по направленію къ солнцу, оно достигаетъ того предѣла.

гдѣ отталкивающая сила отбрасываетъ истеченія назадъ. Бесь-  
сель наблюдалъ у кометы Галлея колебанія хвоста относитель-  
но линіи соединяющей голову кометы съ солнцемъ, подобныя ко-  
лебаніямъ маятника. Периодъ колебанія былъ 42/3 сутокъ. Такія  
же колебанія были замѣчены у III-й кометы 1882 года, періодъ  
ихъ былъ трое сутокъ.

Знаменитый физикъ Цельнеръ создалъ свою теорію, припи-  
савъ кометамъ жидкое ядро. Вотъ что говорить Клейнъ, въ своей  
книгѣ „Прошлое, настоящее и будущее вселенной“.—„Цельнерова  
теорія кометъ объясняетъ всѣ явленія, которыя наблюдаются на  
этихъ загадочныхъ небесныхъ тѣлахъ. Нельзя однако забывать,  
что основной ея принципъ, допущеніе капельно-жидкаго состоя-  
нія кометного вещества, является гипотезой недоказанной. Бла-  
годаря классическому излѣданію Скіапарелли, мы знаемъ  
теперь, что существуетъ связи между кометами и падающими звѣз-  
дами: нѣкоторые потоки падающихъ звѣздъ движутся по орби-  
тамъ, которая совпадаютъ съ орбитами отдѣльныхъ кометъ. Съ  
различныхъ сторонъ отсюда прежде временно вывели заключеніе,  
что оба класса небесныхъ тѣлъ вообще тождественны, что если  
рассматривать рой падающихъ звѣздъ съ большого разстоянія,  
онъ представится въ видѣ кометы. Но это заключеніе ошибочно,  
какъ показалъ Скіапарелли. Кометы и метеоры—небесные тѣла  
существенно различные; на совпаденіе же ихъ орбитъ можно  
смотретьъ, какъ на доказательство одинаковости ихъ происхож-  
денія. Скіапарелли представляетъ это такъ. Ядро кометъ состо-  
ить изъ твердаго вещества, которое, вслѣдствіе метеорологиче-  
скихъ процессовъ, совершающихся въ его газообразной оболоч-  
кѣ, подвергается выѣгриванію. Постепенно оно распадается на  
отдѣльные куски. Притяженіе и атмосферное сопротивленіе болѣе  
крупнаго мироваго тѣла заставляетъ ихъ раздѣлиться и превра-  
щаетъ ихъ въ рой метеоровъ. Цельнеръ, напротивъ, думалъ, что  
кометы это—жидкіе, а метеоры или падающія звѣзды—твѣрдые  
остатки болѣе крупнаго небеснаго тѣла. „Представимъ“, гово-  
ритъ онъ, „что наша земля распадется когда-нибудь на отдѣль-  
ные куски въ силу того же процесса, какому, по мнѣнію Оль-  
берса, обязаны своимъ существованіемъ планетоиды. Получится  
множество твердыхъ обломковъ. Но рядомъ съ ними современные  
моря и жидкія углеводородныя соединенія, образовавшіяся въ  
нѣдрахъ земли, должны будутъ собраться въ жидкіе шары. Оби-  
тателямъ этихъ мировъ эти шары будутъ казаться кометообраз-  
ными тѣлами, которые окружены газообразными оболочками раз-  
личной формы“. Оставаясь въполномъ согласіи съ наблюденія-  
ми, Скіапарелли доказалъ, что кометы никакъ нельзя представ-  
лять неизмѣнными, компактными мировыми тѣлами, у которыхъ  
возмущающее дѣйствіе солнца и планетъ отразится только на  
измѣненіи орбиты. Скорѣе это—системы тѣлъ очень малой плот-  
ности, которая съ теченіемъ времени при извѣстныхъ условіяхъ,

подлежать распадению. Если это такъ, конечно, нельзя говорить что эти тѣла могутъ быть населены живыми существами. Или же придется приспособить существамъ такую организацію, что имъ не причиняетъ никакого вреда пребываніе въ горячей жидкости и что имъ безразлично даже если ихъ свѣтило время отъ времени будетъ распадаться на части.

Разъ дана система, состоящая изъ мелкихъ отдѣльныхъ тѣлъ или изъ связной матеріи малой плотности, такое распаденіе, при извѣстныхъ условіяхъ, должно произойти неизбѣжно. Причина—притяженіе со стороны солнца. До Скіапарелли этому обстоятельству не придавали должнаго значенія. И однако, по всей вѣроятности, оно играло крайне важную роль при происхожденіи звѣздныхъ системъ изъ первичной туманной матеріи. Въ настоящее же время оно обуславливаетъ явленія періодическихъ и правильныхъ метеорныхъ потоковъ.

Представимъ шарообразную систему, составленную изъ мелкихъ отдѣльныхъ тѣлъ; припишемъ ей однородное строеніе и плотность. Каждая частица системы притягивается къ центру съ извѣстной силою, которая обуславливается ея разстояніемъ отъ центра. Вся система, въ свою очередь, притягивается солнцемъ. Съ одинаковой ли силой солнце привлекаетъ къ себѣ различныя частицы? Ближайшая точка притягивается сильнѣе всѣхъ остальныхъ,—сильнѣе чѣмъ центръ системы; самая дальняя притягивается слабѣе центра. Эта разница создаетъ возмущающую силу, которая стремится увеличить разстояніе между центромъ и объемами упомянутыми точками. Слѣдовательно, подъ влияніемъ солнечнаго притяженія частицы шарообразной системы раздѣгаются. Въ концѣ концовъ, должно произойти распаденіе системы, если возмущающая сила солнца окажется больше чѣмъ притяженіе, производимое центромъ системы. Предѣль прочности зависитъ не отъ размѣровъ шара, а отъ количества матеріи, заключенной въ немъ, и отъ разстоянія между нимъ и солнцемъ. Представимъ систему съ очень малою массою, вѣсомъ всего въ одинъ граммъ. Помѣстимъ ее на такомъ разстояніи отъ солнца на какомъ находится земля. Спрашивается, велико-ли должно быть среднее разстояніе между ея частями, чтобы вся система при данныхъ условіяхъ, сохранила прочность. Слѣдя Скіапарелли, найдемъ, что она распадается какъ только среднее разстояніе между ея частями окажется больше 1,86 метра. Въ этомъ случаѣ притяженіе солнца заставитъ каждую частицу вѣсомъ въ 1 граммъ, слѣдовательно по независимой орбите.

Примемъ теперь, что шарообразная система состоитъ не изъ отдѣльныхъ частей, а изъ связной матеріи. При помощи вычислений опять можно будетъ определить ту степень плотности и то разстояніе отъ солнца, за которыми начинается распаденіе системы. Для примѣра остановимся на первой кометѣ 1843 года.

Чтобы не распасться при своемъ приближеніи къ солнцу, она должна была обладать плотностью по меньшей мѣрѣ, въ  $\frac{1}{10}$ . если плотность воды принять за 1. Но такой плотности нельзя приписать атмосферѣ ни этой, ни какой либо другой кометы. Вернемся къ воображаемой шарообразной системѣ. Скіапарелли вычислилъ, что она должна обладать плотностью, по меньшей мѣрѣ въ  $\frac{1}{330000}$  для того, чтобы не распасться на такомъ разстояніи отъ солнца, какъ земля. При этихъ условіяхъ каждые 10 кубическихъ метровъ будутъ содержать три грамма матеріи; это плотность нашей земной атмосферы при температурѣ  $0^{\circ}$  и давленіи 0,177 \*) миллиметровъ. Однородное скопленіе матеріи, представляющее такую плотность, начнетъ распадаться, какъ только, приближаясь къ солнцу, перейдетъ за орбиту земли. „Но эта плотность“ говорит Скіапарелли, „гораздо больше той, какую обыкновенно приписываютъ атмосферѣ кометъ“. Если же плотность системы не равномѣрна, а возрастаетъ отъ поверхности къ центру, распаденіе начнется съ поверхности и будетъ постепенно переходить на внутреннія части. Чѣмъ ближе комета къ солнцу, тѣмъ больше разлагающая сила, тѣмъ глубже и плотнѣе слои, на которые простирается ея дѣйствіе. Наконецъ оно проникаетъ въ глубину ядра; тогда комета распадается совершенно.

Надо замѣтить, что и представленія и сужденія наши, привнесенные къ обычному состоянію тѣль на землѣ, невполнѣ могутъ примѣняться къ веществу \*\*) кометъ.

Надо помнить то громадное разрѣженіе, которое существуетъ въ кометѣ, какъ цѣломъ небесномъ тѣль.

Общую ея плотность можно сравнивать съ плотностью газовъ наполняющихъ извѣстныя гейслеровскія трубки, дающія эффектное свѣченіе при пропусканіи черезъ нихъ тока индукционной катушки.

Обыкновенно принимаютъ, что матерія является въ трехъ состояніяхъ: твердомъ, жидкому и газообразномъ, лучший примеръ этому ледъ, вода и паръ. Физикъ Круксъ, въ 70-хъ годахъ прошлого вѣка, наблюдая явленія, происходящія въ сильно разрѣженныхъ паражахъ, объяснялъ ихъ четвертымъ состояніемъ матеріи, которое называлъ „чистымъ“. Предложеніе Крукса осталось хотя и не принятимъ, но все-же явленія въ разрѣженной

\*) Нормальное давленіе на землѣ 760 мил.

\*\*) Въ настоящее время профессоромъ Оствальдомъ и др., проводится въ наукѣ совершение нового взгляда на матерію вещества.

Матерія признается не какъ таковая, не какъ особая сущность, а лишь какъ особый видъ энергіи—а именно энергіи протяженности. Поэтому учению то, что мы признаемъ веществомъ можетъ всецѣло обратиться въ энергию тепловую, электрическую и иную. Интересующихся отсылають недавно изданной лекціи Густава Лебонъ „Возникновеніе и исчезновеніе матеріи“.

средь настолько самостоятельны, что невольно должно признать значительную разницу между газомъ подъ обыкновеннымъ давлениемъ и сильно разрѣженнымъ и потому иногда все же говорить о четвертомъ состояніи тѣла.

Такое разрѣженіе въ хвостахъ кометъ очевидно и существуетъ, и тогда свѣченіе ихъ должно признать за результатъ электрическихъ явлений, а при этомъ становятся понятными и многое другое.

Очень интересное наблюденіе было сдѣлано 17 сентября 1882 года астрономами Калской обсерватории и Кордовской въ Аргентинѣ; комета огибала солнце и шла въ разстояніи 1.300.000 километровъ отъ его центра, а отъ поверхности его всего въ 440.000 километровъ, т. е. въ такомъ же разстояніи въ какомъ находится отъ насъ луна. Дѣйствіе солнца на комету было въ 16.600 разъ больше чѣмъ солнце дѣйствуетъ на землю. Блескъ кометы былъ настолько силенъ, что можно было видѣть ее въ телескопъ вблизи солнца, затѣмъ она должна была пройти передъ самымъ солнцемъ и когда она вступила въ его дискъ, то совершенно исчезла изъ глазъ наблюдателя, появившись снова съ другого края солнца. Пока она проходила передъ самымъ солнцемъ на диске его не было видно ея, ни какъ болѣе свѣтлую, ни какъ темную. Изъ этого вывели, что блескъ ея былъ равенъ блеску солнца, болѣе же правдоподобный выводъ это тотъ, что комета вполнѣ прозрачна, и если въ ней и есть отстоящія на большомъ разстояніи другъ отъ друга мелкія твердыя части, то ихъ совершенно не замѣтно по незначительности и размѣровъ и количества.

Усиленіе блеска кометъ вблизи солнца очевидно не зависить исключительно отъ ихъ освѣщенія, а скорѣе оно происходить вслѣдствіе электрическихъ вліяній, подтвержденіе этому видно изъ того, что періодическая комета Понсъ-Брука въ 1883 и 1884 годахъ удаляясь становилась все слабѣе, ядро ея вытягивалось и наконецъ раздѣлилось на три части и комета засіяла настолько ярко, что астрономъ Францъ, въ Кенигсбергѣ принялъ ее за новую звѣзду. Ея яркость возросла сразу въ 25 разъ и она сравнялась съ звѣздами  $3\frac{1}{2}$  класса (по яркости).

Тоже наблюдалось и у кометы Гольмса 1892 года, произошло повышеніе яркости, когда комета проектировалась близъ туманности Андромеды.

Такія же повышенія свѣтимости наблюдали и на другихъ кометахъ; очевидно здѣсь совершаются какія то, вѣроятно, чисто электрическаго характера, измѣненія.

Помимо спектра линейного, даваемаго свѣтомъ присущимъ самой кометѣ, она даетъ и непрерывный спектръ отраженного свѣта.

Все это даетъ право представлять себѣ комету тѣломъ напоминающимъ облако, занимающимъ громадное пространство, это такъ сказать, не одно компактное тѣло, а цѣлая система мелкихъ тѣлецъ, которая имѣютъ помимо общаго движенія всей системы еще много самостоятельныхъ движений внутри этой системы.

Масса (вѣсъ) всей кометы настолько ничтожна, что всѣ разнообразныя попытки опредѣлить ее приводили къ тому, что она для нашихъ астрономическихъ методовъ является невѣсомо-легкой, что дало поводъ астроному Бабину мѣтко опредѣлить выражениемъ „des rien visibles”—видимое ничто, но это ничто надо понимать въ относительномъ смыслѣ, въ абсолютномъ же конечно, кометы материальны и не представляютъ собою только оптическаго явленія, какъ, напримѣръ, радуга, круги вокругъ луны, ложныхъ солнца и т. д.

Замѣчалось увеличеніе и уменьшеніе объема ядра, какъ бы пульсациія его, замѣчалось распаденіе кометъ—такъ было съ кометой Біэллы въ 1846 году, когда она раздвоилась и въ послѣдній разъ наблюдали ее въ Пулковѣ въ 1852 году и затѣмъ комета исчезла, а въ 1872 году, въ то время когда Біэллы должна была появиться наблюдали сильный дождь падающихъ звѣздъ. Комета Біэллы съ тѣхъ поръ, какъ таковая, не появлялась. Нѣчто подобное наблюдалось и на другихъ кометахъ, такъ, большая сентябрьская комета 1882 года такъ далеко выбросила при-  
датокъ, что ясно было видно какъ двѣ кометы одна отъ другой и комета раздробилась.

Въ 1860 году Лізъ открылъ телескопическую комету, состоявшую изъ двухъ туманныхъ массъ. Самое раннєе явленіе раздѣленія кометы было наблюдаемо, вскорѣ послѣ открытия телескопа, въ 1618 году.

Спектры кометъ, дающіе указанія на ихъ химическую природу, тоже не остаются всегда постоянными; присущіе имъ газовые спектры существуютъ одновременно съ сплошнымъ спектромъ отраженного или самостоятельного свѣта негазообразного тѣла. Комета Гольмса дала спектръ, состоящий изъ цвѣтной полосы безъ всякихъ сгущеній или перерывовъ. Комета Вельса давала вначалѣ лишь слабозамѣтный нормальный кометный спектръ (газовъ) и довольно яркій по приближенію къ солнцу сплошной спектръ внезапно замѣнила спектромъ натрія, т. е. желтой линіей, когда комета ушла отъ солнца, спектръ кометы вновь сталъ нормальнымъ. Надо думать, что вблизи солнца отъ его лучей, содержащіихъ въ кометѣ натрій даль пары, которые и закрыли спектры остальныхъ тѣлъ.

По этому поводу былъ сдѣланъ интересный повѣрочный опытъ. Изслѣдовали спектръ раскаленной смѣси паровъ натрія

и углеводородовъ, получилось два спектра, какъ и быть должно, одинъ газовъ и другой натрія; когда же въ смѣсь пропускали электрическія искры, то спектръ натрія усиливался и затмѣвалъ спектръ углеводородовъ.

Такое совпаденіе спектровъ кометы и контрольной смѣси указываетъ на электрическія явленія въ кометахъ, чего и должно было ожидать.

Ознакомившись въ общихъ чертахъ съ физической и химической природой кометъ, посмотримъ, какъ часто они появляются, откуда, и куда дѣвятся.

Всего съ глубокой древности описано около 500 кометъ видимыхъ невооруженнымъ глазомъ. Съ открытиемъ же телескопа только за три вѣка найдено 300 (въ круглыхъ цифрахъ) кометъ. Но изъ этого числа немного больше половины изучены настолько, что можно будетъ опредѣлить пути, по которымъ они движутся.

Явленіе кометъ считалось раньше совершенно случайнымъ, путь ихъ произвольнымъ, но уже комета 372 г. до Р. Х., о которой говорить Аристотель, наблюдалась тогдашними астрономами съ цѣлью выяснить ея орбиту. До изобрѣтенія Галилеемъ трубы было обслѣдовано 54 орбиты, въ 17 столѣтіи еще 11 и къ 1799 году было всего 62 кометы, пути которыхъ были опредѣлены. Къ 1893 году стало извѣстно уже 276 кометныхъ орбитъ.

Для разыскиванія кометъ употребляется специальный приборъ, имѣющійся не на всѣхъ обсерваторіяхъ, и кометами, а особенно открытиемъ новыхъ, занимается ограниченный кругъ учёныхъ. Наиболѣе ретивый изъ числа „охотниковъ за кометами“ Деннингъ говоритъ, что на открытие каждой изъ 5 кометъ онъ потратилъ около 120 часовъ наблюдений.

Цифра 800 кометъ необычайно мала по отношенію къ числу ихъ не только вообще въ небесномъ пространствѣ, но и по отношенію къ находящимся вблизи насъ.

Теперь ежегодно открываютъ отъ 5—7 кометъ, въ каждыя пять лѣтъ приблизительно одна комета бываетъ видна простымъ глазомъ и только особенно замѣтныя кометы сравнительно рѣдки.

Кометы становятся доступны нашему зрѣнію обыкновенно въ разстояній около двухъ разстояній земли отъ солнца, (приблизительно 300.000.000 километровъ), но какъ исключеніе была комета 1889 г., которую можно было видѣть съ 8,2 разстояніемъ отъ земли до солнца.

Понятно изъ этого, что далеко не всѣ кометы попадаютъ въ поле нашего зрѣнія.

Знаменитый Кеплеръ сказалъ классическую фразу, повторяющуюся чуть-ли не во всѣхъ сочиненіяхъ о кометахъ, что ихъ

также много, „какъ рыбъ въ океанѣ“. Нашъ пулковскій астрономъ И. А. Клейберъ насчитывалъ ихъ только въ предѣлахъ орбиты Нептуна не менѣе 5900 и говорилъ, что около 240 кометъ ежегодно вступаетъ въ эти предѣлы и выходитъ изъ нихъ. Клейберъ же утверждалъ, что въ теченіи 72 лѣтъ одна изъ этихъ кометъ должна описывать орбиту, которая приводить ее къ паденію на солнце. Но такихъ случаевъ не наблюдалось еще ни разу.

Кометы движутся или по замкнутымъ линіямъ—эліпсамъ и тогда они появляются периодически или по открытымъ кривымъ, параболамъ и гиперболамъ. Кометы, идущіе по этимъ линіямъ появляются вблизи земли только одинъ разъ и снова уносятся въ невѣдомую даль.

Но всѣ-ли орбиты, признаваемыя нами за пораболическія, дѣйствительно таковы, съ увѣренностью сказать трудно. Быть можетъ онѣ на самомъ дѣлѣ тоже эліптическія, но насколько велики ихъ размѣры, что кометы могутъ возвращаться черезъ тысячи лѣтъ.

Кометы, идущіе по параболамъ, проходя вблизи большихъ планетъ, напримѣрь Юпитера, подъ вліяніемъ его притяженія могутъ измѣнять свой путь, могутъ стать членами нашей солнечной системы, но могутъ и обратно быть вытолкнутыми изъ системы.

Кометы движутся обыкновенно по тому же направленію, какъ и планеты, но есть и движущіяся обратно. Такъ какъ всѣ кометы огибаютъ солнце, то ихъ перигелии (перигелій—точка положенія кометы въ наименьшемъ разстояніи отъ солнца—афелій, въ наибольшемъ) скучены и орбиты расположенные въ разныхъ плоскостяхъ понятно мѣстами лежать очень близко одна отъ другой, также понятно, что мѣстами они и пересѣкаются. Это обстоятельство, конечно, вызывало неоднократно опасенія встрѣчи кометъ съ землею.

Вотъ что пишетъ по этому поводу В. Мейеръ, авторъ книги „Мірозданіе“—однако на этотъ разъ ея появленіе (кометы Біеллы) не мало взволновало весь свѣтъ. Именно вычисленіе показало, что орбита кометы почти вполнѣ точно должна пересѣчь орбиту земли. Если бы оба небесныхъ тѣла сошлись одновременно въ точкѣ пересѣченія, то столкновеніе, дѣйствительно, было бы неизбѣжно, а отъ такого столкновенія, въ особенности при недостаточныхъ знаніяхъ того времени о природѣ кометъ, люди въ правѣ были ждать ни болѣе, ни менѣе, какъ кончины міра. Суевѣрія относительно кометъ уже давно уступили мѣсто страху передъ возможнымъ столкновеніемъ съ подобными небесными тѣломъ, но катастрофа во всякомъ случаѣ была возможна. Такъ, еще въ 1783 г. изъ за этого весь Парижъ былъ объять ужасомъ. Тогда знаменитый Лаландъ предполагалъ прочесть въ Академіи лекцію о кометахъ, которая могутъ приближаться

къ землѣ. Неизвѣстно откуда распространились слухи, что лекція ученаго запрещена полиціей, такъ какъ въ ней онъ предсказываетъ конецъ свѣта, который долженъ наступить 12 мая того года отъ столкновенія земли съ кометой. Хотя рѣчь была скоро напечатана и въ ней не оказалось ничего подобного, однако, умы не могли успокоиться. Отъ этого пустого слуха распространился такой паническій страхъ, что не только весь Парижъ съ трепетомъ ожидалъ назначеннаго дня, но были даже случаи смерти отъ страха, разныхъ нервныхъ заболѣваній и проч. Самъ великий геометръ Лапласъ не могъ въ свое время удержаться отъ того, чтобы не описать самыми мрачными красками послѣдствій подобной катастрофы: „Чувство ужаса, которое вселяло никогда появленіе кометы, уступило мѣсто страху, что среди большого числа кометъ, проносящихся сквозь солнечную систему по всмъ направлѣніямъ, можетъ оказаться такая, которая столкнется съ землею; и въ самомъ дѣль дѣйствія подобного столкновенія не трудно себѣ представить. Положеніе оси и характеръ вращенія земли должны измѣниться; море покинуло бы свое теперешнее ложе и устремилось бы къ новому экватору; люди и животныя погибли бы въ этомъ всемирномъ потопѣ, если бы они могли бы уцѣлѣть отъ страшнаго толчка, полученнаго земнымъ шаромъ. Всѣ народы были бы уничтожены, всѣ памятники человѣческаго ума разрушены, если бы масса кометы, вызвавшей толчокъ, оказалась сравнима съ массой земли.“

Послѣднее соображеніе относительно сравнимости массы кометы съ земною должно было и въ то время оказать весьма успокоятельное дѣйствіе на астрономовъ, такъ какъ ничтожность кометныхъ массъ была уже и тогда внѣ всякой сомнѣнія, однако большинство не придавало вѣры теоретическимъ выводамъ, пока не было никакихъ наглядныхъ доказательствъ.

Ольберсъ въ Бременѣ, извѣстнѣйший въ свое время знатокъ кометъ, по случаю ожидавшагося въ 1832 г. возвращенія кометы Біэллы, указалъ на то, что 29 октября этого года комета пройдетъ такъ близко отъ орбиты земли, что послѣдняя пересѣтъ ея туманную оболочку. Во всякомъ случаѣ при встрѣчѣ съ землею въ этой точкѣ пересѣченія, комета должна была оказаться въ тринацать разъ ближе къ землѣ, чѣмъ луна. Ослѣпленный страхомъ или жаждой къ сенсационнымъ извѣстіямъ, люди упустили изъ виду это послѣднее обстоятельство; а изъ него было ясно видно, что хотя пути обоихъ небесныхъ тѣлъ сходились съ собою очень близко, однако, въ тотъ моментъ, когда комета должна была пройти черезъ опасное мѣсто, ее отдѣляло бы отъ земли и ея робкихъ обитателей разстояніе въ 11 миллионовъ миль. Стоило много труда предотвратить на этотъ разъ замѣшательство, подобное уже описанному. Особенно успокоятельное дѣйствіе оказалась статья о данномъ предметѣ гениального Литтровы, тогдашняго директора Вѣнскай обсерваторіи.

Приводимъ слова Литтрова; „Если бы въ половинѣ нашего октября встрѣча обѣихъ кометъ (Энке и Біэллы) произошла, то мы въ наши телескопы и даже просто глазомъ могли бы наблюдать еще невиданное зрѣлище борьбы, а можетъ быть и взаимного разрушенія обоихъ небесныхъ тѣлъ. Какъ бы ни было интересно для многихъ изъ настъ такое зрѣлище, однако, большинство, по старой привычкѣ, очень мало, вѣроятно, думало бы о томъ, что присходитъ въ столь большой дали передъ нашими глазами, хотя бы здѣсь дѣло шло объ уничтоженіи миллионовъ существъ и о гибели цѣлаго большого міра: вѣдь только бы настъ жилось хорошо и не приходилось бояться за свое драгоценное существованіе. Но чтобысталось съ хваленнымъ хладнокровіемъ этихъ людей, если бы они вдругъ услышали, что та же комета грозить имъ самимъ, что она можетъ очень невѣжливо нарушить ихъ собственный сонъ“? Литтаровъ показалъ, что хотя земля ежегодно 30 ноября проходитъ черезъ точку орбиты, однако столкновеніе въ этомъ мѣстѣ возможно лишь тогда, когда прохожденіе кометы черезъ перигелій придется на 28 декабря. А такой случай, какъ показываетъ расчетъ возможенъ всего одинъ разъ въ 2500 лѣтъ. Ближайший подобный случай можетъ наступить приблизительно въ 1933 году. \*)

Какъ и слѣдовало ожидать, 1832 годъ прошелъ безъ всякой катастрофы, и комета вновь удалилась отъ настъ, точно слѣдя вычисленному пути. Въ слѣдующее возвращеніе ее нельзя было наблюдать, благодаря слишкомъ неблагопріятному положенію; но въ 1845 г. она появилась снова и на этотъ разъ повсюгда астрономовъ въ немалое удивленіе, такъ какъ почти на ихъ глазахъ испытала раздвоеніе.

Въ 1872 г. это удивительное блуждающее свѣтило вновь напомнило о своемъ существованіи великолѣпнымъ фейерверкомъ, который освѣтилъ ночное небо въ толь самый день, въ который земля ежегодно проходитъ точку пересѣченія орбиты. Дождь падающихъ звѣздъ, какого, вѣроятно, не видали до тѣхъ поръ, привель въ восхищеніе весь міръ. Хорошо, что тогда еще никто не зналъ, что это чудесное явленіе есть ничто иное, какъ результатъ столкновенія земли по крайней мѣрѣ съ одной частью кометы Біэллы, чего прежде такъ боялись; можетъ быть и въ нашъ просвѣщенный вѣкъ послѣ этого восхищеніе смѣнилось бы ужасомъ“.

Кометы, какъ видно изъ этого, стоять въ тѣсной связи съ падающими звѣздами, а потому, хотя бы въ общихъ чертахъ, необходимо познакомиться и съ ними. Каждый видѣль, и не разъ въ своей жизни, падающія звѣзды, но не каждый замѣчаетъ, что есть ночи въ которыхъ звѣзды падаютъ очень много и что ночи эти бываютъ въ апрѣль, августѣ и ноябрѣ, при чёмъ звѣзды

\*) Въ 1856 году Біэллы исчезла.

вспыхивают въ одномъ и томъ же участкѣ неба (радиантъ) разлетаясь изъ него по всѣмъ направлѣніямъ.

Иногда, но уже рѣдко, появляются ярко свѣтящіе шары, оставляющіе за собою слѣды; нѣкоторые шары лопаются и разсыпаются, какъ ракеты, очень въ рѣдкихъ случаяхъ слышанъ звукъ, а еще рѣже можно прослѣдить паденіе на землю камня.

Какъ доказано теперь совершенно несомнѣнно, въ міровомъ эфирѣ носятся тучи легкихъ тѣлецъ, метеорной пыли, вѣтъ эти тучи не плаваютъ кое какъ, беспорядочно, а движутся тоже по своимъ орбитамъ; величина метеоритовъ бываетъ отъ ничтожно малой до нѣсколькихъ пудовъ.

Въ Мексикѣ найдены куски одного и того же метеорита въсомъ въ 1500 пудовъ.

Когда такие метеориты влетаютъ въ нашу атмосферу, со скоростью превышающей скорость земли (земля имѣть скорость около 30 килом. въ секунду), то встрѣчая нашу атмосферу движение ихъ задерживается, механическая энергія обращается въ тепловую и если метеоръ малъ, то онъ сгораетъ, если же размѣры его значительны, то падаетъ на землю. Наша атмосфера прекрасно предохраняетъ насъ отъ многихъ случайностей.

Въ составѣ метеоритовъ обыкновенно находятъ желѣзо, никель, уголь, углеводороды, т. е. тѣла такія, какія есть и на землѣ и что особенно интересно—это сходство спектра ихъ съ спектромъ кометъ.

Метеориты расположены почти по всему своему пути болѣе или менѣе равномѣрно.

Особенно интересно наблюденіе надъ дождемъ падающихъ звѣздъ 27 ноября 1875 года, въ каждую секунду появлялось по звѣзда. Клинкерфорсъ вычислилъ орбиту этого потока падающихъ звѣздъ и она совпала съ орбитой исчезнувшей кометы Біэлы. Онъ задался вопросомъ не встрѣтилась ли земля съ кометой Біэлы, тѣмъ болѣе, что именно 27 ноября и можно было ждать этой встрѣчи. Если рой падающихъ звѣздъ имѣть видъ кометы, то его надо рассматривать съ большого разстоянія и при томъ въ направленіи противоположномъ тому, по которому онъ летѣлъ къ намъ.

Клинкерфорсъ телеграфировалъ въ обсерваторію на южномъ полуширіи, въ Мадрасъ и тамъ 2 декабря, директору обсерваторіи Погсону удалось замѣтить, въ указанной депешей точкѣ неба, комету съ хвостомъ въ 8 минутъ длины.

Это наблюденіе установило фактъ прохожденія земли сквозь комету Біэлы или по крайней мѣрѣ черезъ ея часть и показала на близкое родство кометы и метеорныхъ потоковъ. За послѣдніе дни въ газетахъ сообщаютъ, что въ Музелло, близъ Флоренціи, 21 января настоящаго года, когда была на небѣ комета, наблюдался обильный дождь мелкихъ, раскаленныхъ метеоритовъ.

## Кометы 1910 года.

Самая интересная комета настоящего года, комета Галлея. Эдмунд Галлей, родившийся въ 1656 г., на 13 лѣтъ позже



Древнѣйшее изображеніе кометы Галлея (въ 1656 г.) на коврѣ, въ городѣ Вайе (Франція).

Ньютона, занимавшійся наблюденіемъ звѣздного неба, прохожденія Венеры по диску солнца, указавшій методъ для опредѣленія разстоянія земли отъ солнца, явился и первымъ продолжателемъ работы Ньютона въ области „кометной астрономіи“. Онъ приспособилъ графіческій методъ къ ариѳметическимъ вычисленіямъ, что дало ему возможность опредѣлять пути кометъ съ большою точностью. Онъ вычислилъ параболическія орбиты для 24 кометъ, которые наблюдались съ 1337—1698 г. Изъ этихъ 24 кометъ 3 кометы обратили на себя его особенное вниманіе, это кометы, наблюдавшіяся въ 1531 г., въ 1607 г.

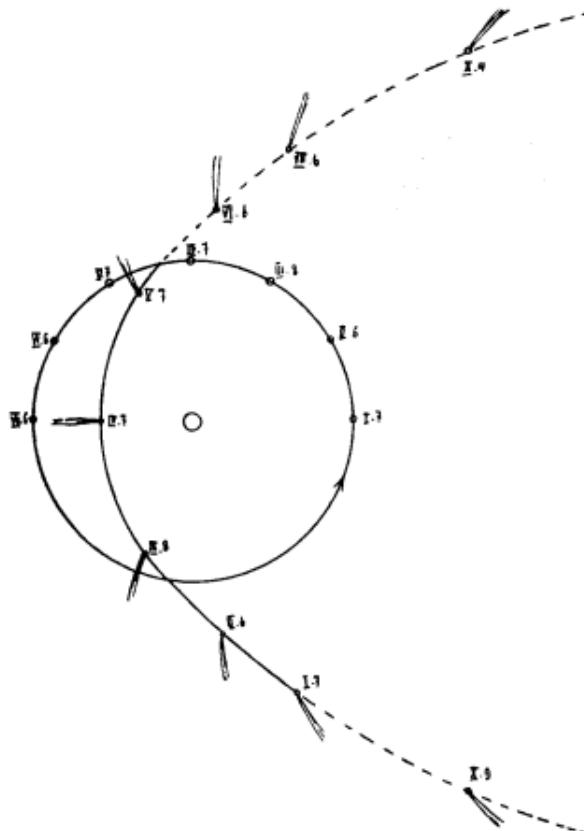


Голова кометы Галлея по рисунку Швабе.  
15 окт. 1835 г.

и въ 1682. Орбиты этихъ кометъ были сходны между собою по расположению и размѣрамъ, и промежутки времени между прохождениями ихъ черезъ перигелій (76 л. 2 мѣс. 74 г. 11 мѣс.) также подходили другъ къ другу. Поэтому Галлей заподозрилъ, что это была одна и та же комета, которая обращалась вокругъ солнца по эллиптической орбите съ периодомъ около 75 лѣтъ и предсказалъ появление ея въ 1758 г. Галлей, между прочимъ, пишетъ: „такое согласие въ элементахъ З-хъ кометъ было бы близко къ чуду, если бы это были 3 различные кометы; если же это были три различные приближенія къ солнцу одной и той же кометы, движущейся по эллипсу, то она опять вернется около 1758 г., чего должно ждать, надѣясь, что беспристрастное потомство не откажется признать, что это впервые было открыто анимчаниномъ“.

Теперь эта комета и называется *кометой Галлея*. Клеро, по предложению Лаланда, рѣшилъ вычислить то вліяніе на движение кометы, которое долженъ быть оказывать Юпитеръ въ 1681 г. и 1683 г., когда комета проходила близъ него, съ цѣлью опредѣлить время прохожденія ея черезъ перигелій. Если бы комета двигалась подъ дѣйствіемъ притягательной силы одного только солнца, то она описывала бы вокругъ него эллипсъ опредѣленного размѣра. На движение кометы вліяютъ солнце, прочія планеты и больше другихъ Сатурнъ. Въ силу этого движение кометы—путь перестаетъ быть такимъ правильнымъ, какимъ онъ былъ бы въ отсутствіи ихъ. Планеты не возвращаются на прежнія мѣста на своихъ орбитахъ по истечениіи одного обращенія кометы. Возмущающее вліяніе планетъ нужно вычислять для каждого обращенія особо и вычисленія эти весьма сложны. Въ юнѣ 1759 г. комета Галлея ушла отъ наблюденія и вернулась въ 1835 г. Къ этому времени трудами выдающихся геометровъ были изслѣдованы разнообразныя отступленія отъ Кеплеровыхъ законовъ, которые вызываются взаимнымъ притяженіемъ планеты. Притягательные силы планетъ въ это время стали извѣстны гораздо точнѣе и астрономы могли заняться вычисленіями предстоящаго возвращенія кометы Галлея съ большою точностью. Появление кометы въ 1910 г. заставляетъ астрономію въ положеніи, которое еще больше разнится отъ положенія ея въ 1835 г. Усовершенствованіе оптическихъ и механическихъ частей астрономическихъ инструментовъ, которое привело къ постройкѣ гигантскихъ рефракторовъ и рефлекторовъ, открытие спектрального анализа, громадное значеніе для астрономическихъ изслѣдований фотографіи, о которой въ 1835 г. не было и рѣчи,—увеличили точность наблюденій. Обширныя изслѣдованія О. А. Баклунда, директора Пулковской обсерватории, охватывающія всѣ появленія кометы Энке до настоящаго времени, показали, что аномаліи ея движенія зависятъ не отъ вліянія сопротивленія мірового эфира, а отъ какой то иной причины, пока еще не выясненной. Вотъ

при какихъ обстоятельствахъ мы встрѣчаемъ въ этомъ году комету Галлея. Уже много сдѣлано вычислений ея пути при предстоящемъ возвращеніи къ солнцу. Въ 1864 г. Понтекуланъ, вы-



Путь кометы Галлея 1910 г. \*)  
числяя получилъ для прохожденія ея черезъ перигелій 16 мая 1910 г.. принимая при этомъ во вниманіе дѣйствія земли, Юпитера, Сатурна и Урана. Кроме этого вычисления были сдѣланы членами Русского Астрономического Общества въ 1894 г. и аст-

\*) Римскія цифры обозначаютъ мѣсяцы, а арабскія числа.

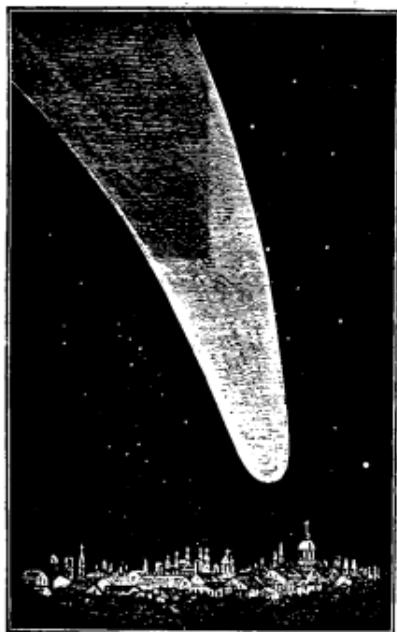
рономами Коузлемъ и Кроммелиномъ въ Лондонѣ. Работа послѣднихъ двухъ еще не опубликована полностью, но судя по имѣющимся въ литературѣ свѣдѣніямъ, они вычислили возмущенія кометы за періодъ 1759 г.—1910 г. и получили для прохожденія черезъ перигелій моментъ 1910 г. 16 апрѣля. Комету начали искать въ первые мѣсяцы 1909 г. и только 28 авг. новаго ст. проф. Максъ Вольфъ въ Гейдельбергѣ могъ получить первыя фотографіи кометы. Въ началѣ сентября ея свѣтъ былъ равенъ свѣту звѣзды 16 величины. Затѣмъ яркость постепенно увеличивалась; въ началѣ ноября она была уже 13 величины. Судя по первымъ наблюденіямъ ея, она должна пройти черезъ перигелій 19 или 20 апрѣля нов. ст. 1910 г. Что касается яркости кометы Галлея, то можно предположить на основаніи прошлыхъ ея появленій, что потеря ея вещества во время прохожденія ея близъ солнца не очень велика сравнительно съ остающимся еще у нея запасомъ. Астрономъ Голечекъ въ концѣ 19 вѣка произвелъ изслѣдованія ея яркости и пришелъ къ тому заключенію, что сила свѣта, испускаемаго кометой, когда она находится вблизи отъ перигелія, мало мѣнялась отъ одного ея появленія къ другому и одинаково ослабѣвала по мѣрѣ удаленія кометы отъ солнца; яркость ея зависѣтъ также и отъ разстоянія между нею и землею. Большое значеніе въ этомъ случаѣ имѣть и яркость фона той части неба, где находится комета. Если комета на фонѣ темнаго ночного неба производить впечатлѣніе, какъ звѣзда первой величины, то на фонѣ зари или при лунѣ впечатлѣніе отъ нея можетъ ослабѣтъ. Сдѣланныя вычислениа ея видимой яркости показываютъ, что она должна быть,

1910 г. Января	7	—	11	величины
.	27	—	9	.
Февраля	16	—	7	.
Марта	8	—	6	.
.	28	—	4	.
Апрѣля	7	—	3	.
.	27	—	2	.
Мая	7	—	0	.
.	27	—	6	.
Июня	16	—	9	.
Июля	6	—	11	.

Самое интересное время для наблюденій—Апрѣль; около 7 апр. она проходитъ черезъ перигелій, около 24-го она находится въ наиболѣшемъ видимомъ удаленіи отъ солнца, достигающемъ 45°; по яркости она будетъ, вѣроятно, производить впечатлѣніе звѣзды 3-й или 2-й величины. Видна она будетъ передъ восходомъ солнца.

Что касается хвоста кометы Галлея, то изслѣдованія Голечека показываютъ, что хвостъ въ своей болѣе яркой части, достигаетъ въ длину, при различныхъ появленіяхъ,  $\frac{1}{10}$  доли раз-

стоянія земли отъ солнца, т. е. около 14 миллионовъ верстъ. Хвостъ кометы въ этомъ году, по всѣмъ вѣроятіямъ, будетъ простираться по небу градусовъ на 12 въ болѣе яркой своей части и до  $25^{\circ}$  въ слабыхъ частяхъ, которая будутъ видны въ южныхъ широтахъ. Ближайшее разстояніе кометы отъ земли будетъ свыше 20 миллионовъ верстъ. Укажемъ теперь на тѣ годы, когда комета была наиболѣе ярка и велика. Въ 837 году хвостъ ея былъ необычайной длины, который 10 апр. раздѣлился на два луча. Въ 1066 г. она была до того ярка, что ее сравнивали съ полной луной. О комете Галлея говорять и русскія лѣтописи. Появленіе ея на нашихъ предковъ наводило ужасъ и уныніе. Кометы были страшными предвѣстниками всякихъ неизгодъ и несчастій. Связь кометы съ грядущими бѣдствіями под-



Комета 1811 г. надъ Москвой,  
черкивается всѣми-нашими лѣтописями\*). „Въ лѣто 6980 явися

\*.) Появленіе кометы, конечно, не связано ни съ какими историческими, событиями, но такъ въ жизни народовъ всегда чтонибудь да случается, независимо отъ того видна или не видна комета, то люди и приписывали кометамъ то значеніе, котораго онъ не имѣлъ.

звѣзда страшная; посемь много зла быша на землѣ, гладъ, моръ и браны". „Явися на небеси звѣзда хвостатая: сія бо знаменіи являются не на добро, но на зло, или на моръ, или развратіе, или на гладъ". „Явися звѣзда на востоцѣ хвостатая, образомъ страшнымъ отъ видѣнія—же сея звѣзды страхъ объя вся человѣкы и ужасъ".

Въ лѣто 6772. „Явися звѣзда страшная... и потомъ бысть великій моръ на скотѣхъ". (Ипатьевская лѣтопись). „Се же является грѣхъ ради нашихъ". (Новогородская лѣтопись).

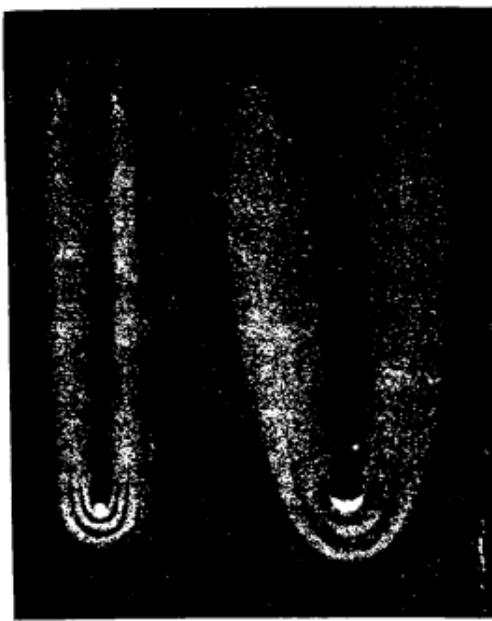
Ужаснула всю Русь и комета 1531 г. О ней лѣтопись по-вѣствуетъ такъ: „Въ лѣто 1531. Явися звѣзда великая надъ лѣтнимъ восходомъ солнечнымъ, по многія заутренія, лучи отъ нея сіяша велики, и вверхъ идяще не по обычному теченію на полуночную страну, и послѣ являющіяся на вечерней зарѣ червленымъ образомъ надъ лѣтнимъ западомъ". Объ этой кометѣ упоминается и въ Воскресенской лѣтописи, и въ лѣтописи по Ни-



Комета 1910 г. Альфа.

колоу списку. Комета 1531 г., по словамъ нашихъ лѣтописей появлялась въ Августѣ, въ теченіи многихъ дней. Комета появлялась по утрамъ, на утренней зарѣ, на востокѣ, тамъ, где

восходитъ лѣтнєе солнце, т. е. на съверо-восточнїй части небосклона. Затѣмъ комета стала появляться по вечерамъ, тотчасъ же послѣ заката солнца, на съверо-западнїй части небосклона. Ядро кометы имѣло красноватый, кровавый оттѣнокъ. Это и была комета Галлея въ одно изъ своихъ раньше бывшихъ появленій.



Кометы Коджіа и Донати.

Особенность кометы Галлея это направленіе ея движенія въ сторону обратную теченію планетъ и большинства кометъ. Скорость кометы Галлея вблизи солнца 54, а вдали отъ него 0,9 килом. въ 1'.

Въ 1910 году кроме кометы Галлея видны еще двѣ кометы: появившаяся совершенно неожиданно въ январѣ комета альфа 1910 года открытая Драке, именемъ котораго и будетъ названа. Комету видѣли во многихъ мѣстахъ вскорѣ послѣ заката солнца.

Въ Харьковѣ 20 января, единственный вечеръ когда было небо сравнительно чисто, въ седьмомъ часу вечера, правѣ и выше Венеры, показалась комета альфа 1910 года, блескъ ея былъ не сильнѣе блеска млечнаго пути, хвостъ, конецъ котораго сливался съ фономъ неба, былъ около 30° длины, слегка склонялся на лѣво и расширялся. Въ бинокль была видна довольно ясно голова, къ 7 часамъ комета перестала быть видимой, но трудно сказать, заволокся ли горизонтъ тучами или же комета закатилась.

Появилася совершенно неожиданно и открыли ее 4 января въ Іоганнсбургѣ (Австралія) Ворсиль и Инесъ.

12 января она была сфотографирована Г. А. Тиховымъ въ Пулковѣ. По сличенію ее орбиты съ орбитами извѣстныхъ кометъ оказалось, что она появилась впервые и увидѣть-ли ее земля снова сказать теперь нельзя, быть можетъ она появлялась тысячи лѣтъ тому назадъ и снова черезъ тысячи лѣтъ появится на нашемъ горизонте.

Кромѣ кометъ Галлея и Альфа 1910 г., астрономомъ Пиду въ Женевѣ, открыта третья комета въ созвѣздіи Рыбъ въ 7 градусахъ и 50 минутахъ отъ экватора, быстро къ нему приближающаяся, такъ что она скоро скроется въ лучахъ солнца. Директоръ Туринской обсерваторіи полагаетъ, что это комета Ворсиля и Джонса.

Затѣмъ Берберикъ сообщаетъ еще о 5-ти слѣдующихъ кометахъ, которые будутъ видны въ настоящемъ году, а именно: 1) комета Тампли II-я, въ послѣдній разъ бывшая въ 1894 году, время ея обращенія 5,22 года, перигелій ея 1,35 разстояній земли отъ солнца, т. е. 202.000.000 километровъ; 2) комета Спиталлера, бывшая въ 1890 году, она будетъ видима въ сентябрѣ; 3) комета д'Арре, появившаяся въ 1897 году, перигелій ея почти такой же, какъ кометы Спиталлера; 4) комета Брукса, періодъ которой 7,10 года, перигелій нѣсколькоъ большій, равный 1,95 и наконецъ 5) комета Жакобини.

## ЗАКЛЮЧЕНИЕ.

Настоящий краткий обзоръ, далеко не исчерпываетъ всего, что стало известно по отношенію къ кометамъ и ихъ мѣсту въ мірозданіи.

Не смотря на нерѣшенные до сихъ поръ нѣкоторые вопросы, все же астрономы и физика неба располагаютъ уже громаднымъ матеріаломъ, позволяющимъ съ увѣренностью сказать, что кометы — тѣлья безобидныя и опасаться ихъ нѣтъ основаній.

Представлять комету, какъ плотное, компактное тѣло, не смотря даже на ея громадную скорость — нельзя.

Мы уже видѣли, что плотность кометъ ничтожна, не только сквозь хвосты, но и сквозь головы кометъ видны звѣзды, причемъ нельзя замѣтить пониженія ихъ яркости.

Размѣры кометъ видимыхъ простымъ глазомъ, особенно ихъ хвостовъ — громадны по сравненію съ землей, и ужъ никакъ нельзя говорить о столкновеніи кометъ съ землей, о паденіи кометы на землю, если ужъ говорить, то слѣдуетъ сказать о прохожденіи земли сквозь комету.

Запугивание пожаромъ атмосферы въ виду содержанія въ кометныхъ хвостахъ горючихъ водорода, ацетилена и т. п., удущеніе ядовитыми газами — синеродомъ, окисью углерода и т. п. бѣдами отъ кометныхъ хвостовъ не имѣтъ подъ собою научнаго основанія. Запугиваютъ же не только романисты и разсказчики, но и такие астрономы, какъ Фламаріонъ, но онъ въ Январскомъ и Февральскомъ номерахъ *Bulletin de la Société astronomique de France* отказывается отъ своего предсказанія гибели земли отъ встрѣчи съ кометой. Посмотримъ насколько основательно опасеніе пожара. Въ земныхъ условіяхъ водородъ въ воздухѣ горитъ, а смѣсь 2 объемовъ водорода и 1 объема кислорода даетъ извѣстный гремучій газъ, взрывающійся съ страшной силой отъ электрической искры или при зажиганіи. Но стоитъ прибавить на одинъ объемъ смѣси 7 объемовъ воздуха и смѣсь уже не горитъ. Если гремучій газъ взять при уменьшенному давленіи, то уже при  $\frac{1}{18}$  атмосферного давленія взрыва не бываетъ, а въ кометномъ хаосѣ давленіе куда меньше, тамъ оно какъ мы видѣли всего  $\frac{1}{1000}$  атмосферного давленія, слѣдовательно никакого взаимодѣйствія между газами хвоста и верхнихъ слоевъ атмосферы и произойти не можетъ, а поэтому и эта опасность отпадаетъ.

Все что можетъ произвести комета это блестящій дождь падающихъ звѣздъ, увеличеніе числа сѣверныхъ сіяній и ихъ

сили, да можетъ быть магнитныя бури, которыя отразятся только затрудненіями въ работе телеграфовъ. Возможны такъ же продолжительныя зори и др. оптическія явленія, но и это все можетъ случиться, если земля пройдетъ хвостъ кометы, чего предполагать тоже нѣтъ солидныхъ основаній.

Земля несомнѣнно прошла уже 27 ноября 1885 году сквозь комету и это замѣтили только спустя нѣкоторое время. Тоже было и въ 1861 году и конечно уже много разъ до этого земля проходила сквозь кометы и ихъ хвосты, но прохожденія эти остались незамѣченными, какъ будуть незамѣтны и будущія встрѣчи.

Появленіе кометъ не только не грозитъ намъ никакими бѣдами, но напротивъ позволяетъ наблюденіями надъ ними увѣличивать нашъ запасъ знаній, все больше и больше открывать тайны вселенной и все больше дивиться стройности законовъ управляющихъ міромъ.

В. Р-нь.

---

---