

Ядерная физика и Человек



Учебные материалы курса

"Физика атомного ядра и частиц"

- ▶ [Физика ядра и частиц. XX век](#)
- ▶ [Частицы и атомные ядра](#)
- ▶ [Шпиргалка для отличника \(Частицы и ядра\)](#)
- ▶ [Программа курса "Физика ядра и частиц"](#)
- ▶ [Лекции профессора Б.С. Ишханова \(2018\)](#)
- ▶ [Лекции профессора И.М. Капитанова \(2018\)](#)
- ▶ [Семинары](#)
- ▶ [Частицы и атомные ядра \(основные вопросы по курсу\)](#)
- ▶ [Обязательные вопросы для допуска к экзамену](#)
- ▶ [Гончарова. Семинары по физике ядра и частиц](#)
- ▶ [Семинары по физике частиц и атомного ядра](#)
- ▶ [Задачи и решения](#)
- ▶ [Описания задач общего ядерного практикума физического факультета МГУ](#)
- ▶ [Темы курсовых работ для студентов второго курса](#)

Материалы спецкурсов

- ▶ [История атомного ядра](#)
- ▶ [Микромир и Вселенная](#)
- ▶ [Модели атомных ядер](#)
- ▶ [12 лекций по физике атомного ядра](#)
- ▶ [Ядерные реакции](#)
- ▶ [Ядерные реакции \(задачи\)](#)
- ▶ [Квантовая теория столкновений](#)
- ▶ [Фотоядерные реакции. Современный статус экспериментальных данных](#)
- ▶ [Взаимодействие фотонов и электронов с атомными ядрами](#)
- ▶ [Симметрии фотоядерных реакций](#)
- ▶ [Фотоядерные реакции и астрофизика](#)
- ▶ [Гигантский дипольный резонанс атомных ядер](#)
- ▶ [Ядерная резонансная флуоресценция](#)
- ▶ [Электромагнитные взаимодействия ядер](#)
- ▶ [Рассеяние электронов на ядрах и нуклонах](#)
- ▶ [Экзотические ядра](#)

Проект кафедры общей ядерной физики физического факультета МГУ

осуществляется при поддержке [НИИЯФ МГУ](#).

- ▶ [Поиск по сайту](#)
- ▶ [Что нового на сайте](#)
- ▶ [Материалы научного семинара по ядерной физике НИИЯФ МГУ](#)
- ▶ [Нобелевские лауреаты по физике](#)
- ▶ [Фотографии и биографии физиков](#)
- ▶ [Хроника открытий в физике ядра и частиц](#)

Материалы курсов МФК

- ▶ [Микромир и Вселенная \(2018 г.\)](#)
- ▶ [Человек в мире атомных ядер \(2018 г.\)](#)
- ▶ [Тайны атомных ядер \(2017 г.\)](#)
- ▶ [Рождение и жизнь атомных ядер \(2016 г.\)](#)
- ▶ [Ядерная физика и человек \(2016 г.\)](#)
- ▶ [Мир атомных ядер \(2015 г.\)](#)
- ▶ [Рождение и жизнь атомных ядер \(2015 г.\)](#)

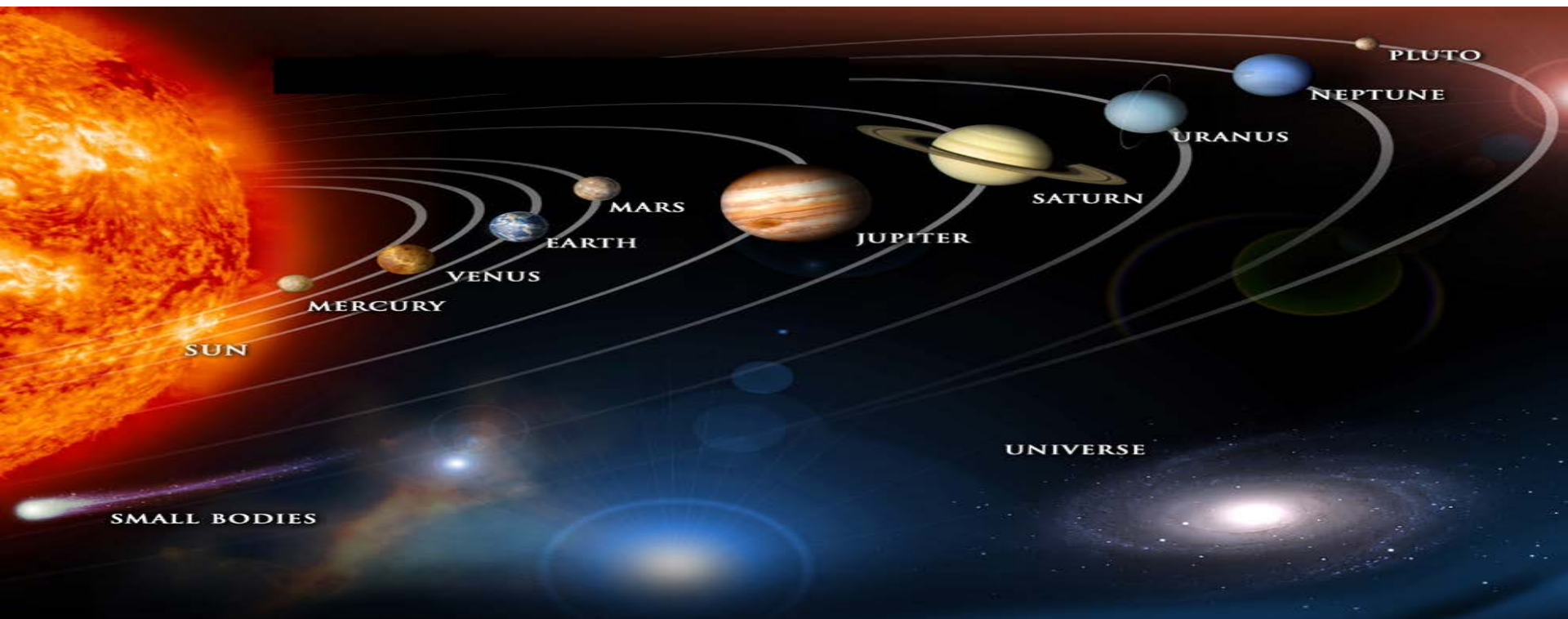
Базы данных

- ▶ [Ядерные данные \(CDFE\)](#)
- ▶ [Характеристики нуклида](#)
- ▶ [База ядерно-спектроскопических данных](#)
- ▶ [База данных по ядерным реакциям](#)
- ▶ [Ядерные данные \(BNL\)](#)
- ▶ [Частицы \(PDG\)](#)
- ▶ [База данных CLAS, JLAB](#)
- ▶ [Атомные ядра и банки ядерных данных](#)
- ▶ [Базы ядерных данных в научных исследованиях](#)
- ▶ [Физика ядра и банки ядерных данных](#)

Справочные материалы

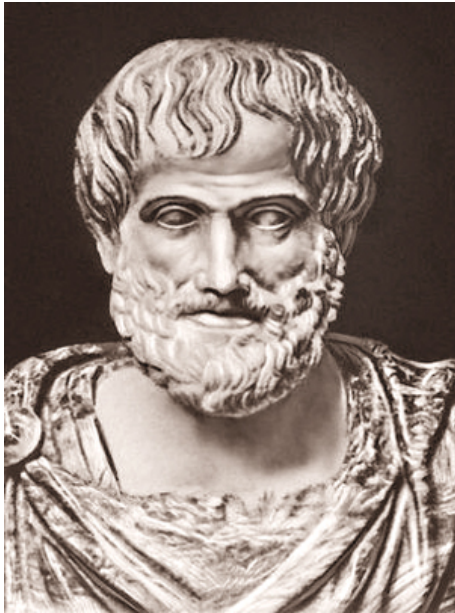
ПРИРОДА МАТЕРИИ

Планеты Солнечной системы



Планета	Среднее расстояние от Солнца, а.е.	Период обращения	Период вращения	Плотность, г/см ³	Диаметр, км	Масса, кг	Кол-во спутников	Температура
Меркурий	0,387	88 сут	58,6 сут	5,44	4878	$3,3 \cdot 10^{23}$	0	350
Венера	0,72	224,7 сут	243 сут	5,5	6050	$4,9 \cdot 10^{24}$	0	480
Земля	1,00	365,24 сут	24 час	5,52	12756,3	$6 \cdot 10^{24}$	1	22
Марс	1,52	687 сут	24,5 час	3,95	6780	$6,4 \cdot 10^{23}$	2	-23
Юпитер	5,2	11,9 лет	10 час	1,33	142600	$1,9 \cdot 10^{27}$	16	-150
Сатурн	9,54	29,5 лет	10,2 час	0,68	120600	$5,7 \cdot 10^{26}$	30	-180
Уран	19,18	84 года	17 час	1,26	51200	$8,7 \cdot 10^{25}$	15	-215
Нептун	30,06	164,8 лет	17,8 час	1,67	49500	$1,03 \cdot 10^{26}$	6	-217
Плутон	39,44	247,7 лет	6,4 сут	0,17	3000	$1,79 \cdot 10^{22}$	1	-223

Элементарные частицы вещества. Из чего всё сделано?



Аристотель
384 – 322 гг. до н.э.



Демокрит
460 – 360 до н.э.

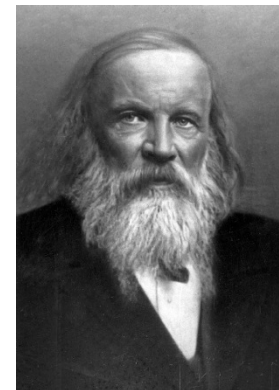


**Атом – неделимая
частица материи**



Антуан Лавуазье
1743 – 1794

Химические элементы



Д. И. Менделеев
1834 – 1907

¹ H							² He		
³ Li	⁴ Be	⁵ B	⁶ C	⁷ N	⁸ O	⁹ F	¹⁰ Ne		
¹¹ Na	¹² Mg	¹³ Al	¹⁴ Si	¹⁵ P	¹⁶ S	¹⁷ Cl	¹⁸ Ar		
¹⁹ K	²⁰ Ca	²¹ Sc	²² Ti	²³ V	²⁴ Cr	²⁵ Mn	²⁶ Fe	²⁷ Co	²⁸ Ni
²⁹ Cu	³⁰ Zn	³¹ Ga	³² Ge	³³ As	³⁴ Se	³⁵ Br	³⁶ Kr		
³⁷ Rb	³⁸ Sr	³⁹ Y	⁴⁰ Zr	⁴¹ Nb	⁴² Mo	⁴³ Tc	⁴⁴ Ru	⁴⁵ Rh	⁴⁶ Pd
⁴⁷ Ag	⁴⁸ Cd	⁴⁹ In	⁵⁰ Sn	⁵¹ Sb	⁵² Te	⁵³ I	⁵⁴ Xe		
⁵⁵ Cs	⁵⁶ Ba	La-Lu	⁷² Hf	⁷³ Ta	⁷⁴ W	⁷⁵ Re	⁷⁶ Os	⁷⁷ Ir	⁷⁸ Pt
⁷⁹ Au	⁸⁰ Hg	⁸¹ Tl	⁸² Pb	⁸³ Bi	⁸⁴ Po	⁸⁵ At	⁸⁶ Rn		
⁸⁷ Fr	⁸⁸ Ra	Ac-Lr	¹⁰⁴ Rf	¹⁰⁵ Db	¹⁰⁶ Sg	¹⁰⁷ Bh	¹⁰⁸ Hs	¹⁰⁹ Mt	¹¹⁰ Ds
¹¹¹ Rg	¹¹² Cn	¹¹³ Nh	¹¹⁴ Fl	¹¹⁵ Mc	¹¹⁶ Lv	¹¹⁷ Ts	¹¹⁸ Og		

Лантаноиды

⁵⁷ La	⁵⁸ Ce	⁵⁹ Pr	⁶⁰ Nd	⁶¹ Pm	⁶² Sm	⁶³ Eu	⁶⁴ Gd	⁶⁵ Tb	⁶⁶ Dy	⁶⁷ Ho	⁶⁸ Er	⁶⁹ Tm	⁷⁰ Yb	⁷¹ Lu
------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------

Актиноиды

⁸⁹ Ac	⁹⁰ Th	⁹¹ Pa	⁹² U	⁹³ Np	⁹⁴ Pu	⁹⁵ Am	⁹⁶ Cm	⁹⁷ Bk	⁹⁸ Cf	⁹⁹ Es	¹⁰⁰ Fm	¹⁰¹ Md	¹⁰² No	¹⁰³ Lr
------------------	------------------	------------------	-----------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	------------------	-------------------	-------------------	-------------------	-------------------

Основные понятия классической физики

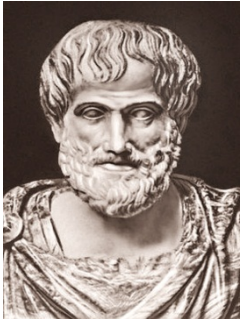
Классическая механика

- Длина
- Время
- Масса

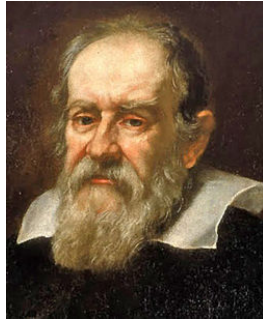
Электромагнетизм

- Электрические заряды
- Электрические поля
- Магнитные поля
- Электромагнитное поле

Классическая механика. Движение



Аристотель
384–322 до н.э.



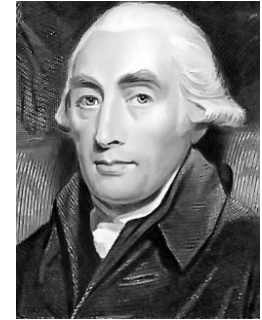
Галилео Галилей
1564 – 1642



Иоганн Кеплер
1571 – 1630



Исаак Ньютон
1642 – 1727



Генри Кавендиш
1731 – 1810

Законы Ньютона

1. Закон инерции

$$F = 0, \quad a = 0, \quad \vec{v} = const$$

2. Ускоренное движение

$$\vec{F} = m\vec{a}$$

3. Если тело 1 действует на тело 2 с какой-либо силой, то тело 2 действует на тело 1 с равной противоположно направленной силой

$$\vec{F}_{12} = -\vec{F}_{21}$$

Закон всемирного тяготения

$$\vec{F} = G \frac{m_1 m_2}{r^3} \vec{r}$$

Электромагнетизм



Шарль Кулон
1736 – 1806



Андре Мари
Ампер
1775 – 1836



Георг Ом
1789 – 1854



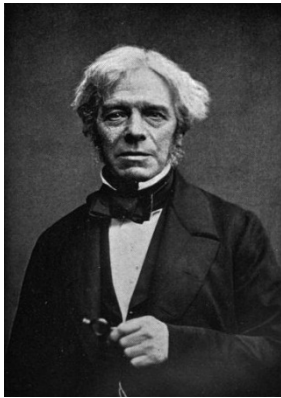
Алессандро
Вольта
1745 – 1827



Ханс Кристиан
Эрстед
1777 – 1851



Гендрик Лоренц
1853 – 1928



Майкл Фарадей
1791 – 1867



Генрих Герц
1857 – 1894



Джеймс Максвелл
1831 – 1879

Уравнения Максвелла

$$\operatorname{div} E = 4\pi\rho$$

$$\operatorname{div} B = 0$$

$$\operatorname{rot} E = -\frac{1}{c} \frac{\partial B}{\partial t}$$

$$\operatorname{rot} B = \frac{4\pi}{c} j + \frac{1}{c} \frac{\partial E}{\partial t}$$

Детерминизм



Пьер Лаплас
1749 - 1827

«Мы можем рассматривать настоящее состояние Вселенной как следствие его прошлого и причину его будущего. Разум, которому в каждый определённый момент времени были бы известны все силы, приводящие природу в движение, и положение всех тел, из которых она состоит, будь он также достаточно обширен, чтобы подвергнуть эти данные анализу, смог бы объять единым законом движение величайших тел Вселенной и мельчайшего атома; для такого разума ничего не было бы неясного и будущее существовало бы в его глазах точно так же, как прошлое».

2 этапа развития физики

Классическая физика

Механика. Термодинамика. Электричество. Магнетизм

XX век

Современная физика.

Квантовая физика. Релятивистская физика

Классическая физика	Релятивистская физика $c = 3 \cdot 10^{10}$ см/сек
Квантовая физика $h = 4,1 \cdot 10^{-15}$ эВ/сек	Релятивистская квантовая физика

1905 г. Постулаты Эйнштейна



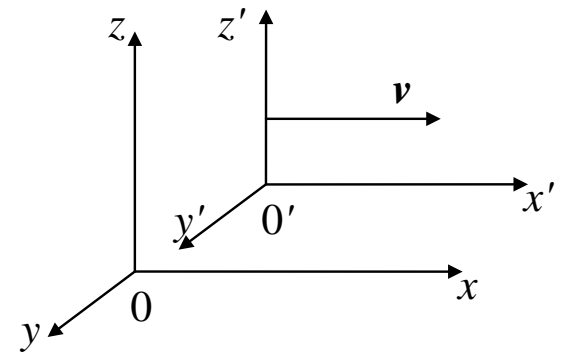
Альберт Эйнштейн
1879 – 1955

$$v = \frac{v_1 + v_2}{1 + \frac{v_1 v_2}{c^2}}$$

1. Все физические законы одинаковы во всех инерциальных системах отсчета, движущихся относительно друг друга поступательно и равномерно.

2. Скорость света в пустоте одинакова с точки зрения всех наблюдателей независимо от движения источника света относительно наблюдателя.

Замедление времени



Интервал времени, измеренный в движущейся системе отсчета S' , длиннее интервала времени в покоящейся системе отсчета S .

$$t' = t \cdot \gamma = \frac{t}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

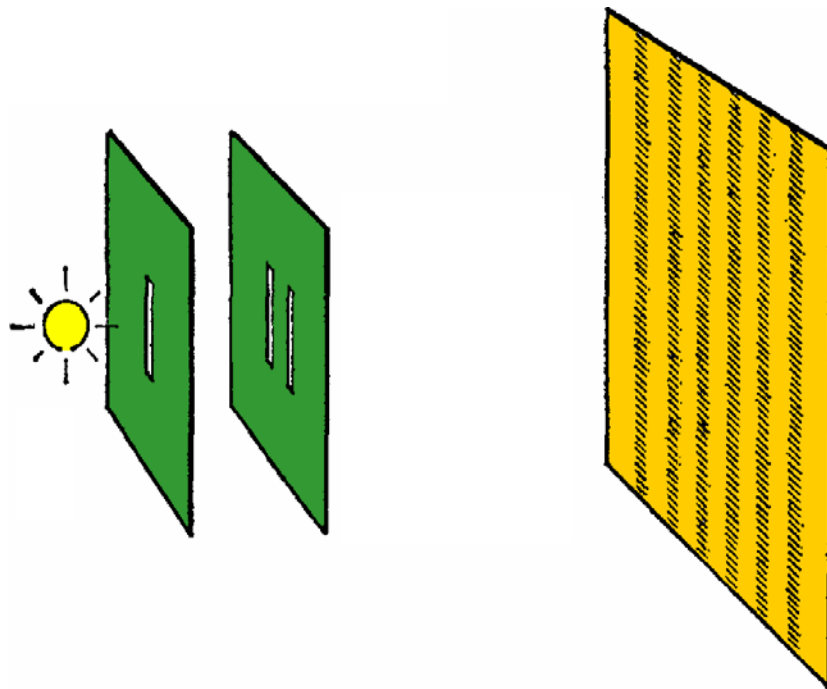
Сокращение длины

Размер линейки, движущейся параллельно своей оси в системе отсчета S' , короче размера линейки в покоящейся системе отсчета S .

$$l' = \frac{l}{\gamma} = l \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$

Свет. Волна? Частица?

1801 г. Т. Юнг. Волновая теория света



В опыте Юнга свет от источника падал на непрозрачный экран с двумя близко расположенными щелями. Оказалось, что изображение на экране состоит из нескольких интерференционных полос, что наглядно демонстрируют волновую природу света. Интерференционная картина явно зависит от двух щелей порождающих две волны, которые накладываются друг на друга. Если закрыть одну из щелей интерференционная картина исчезнет.

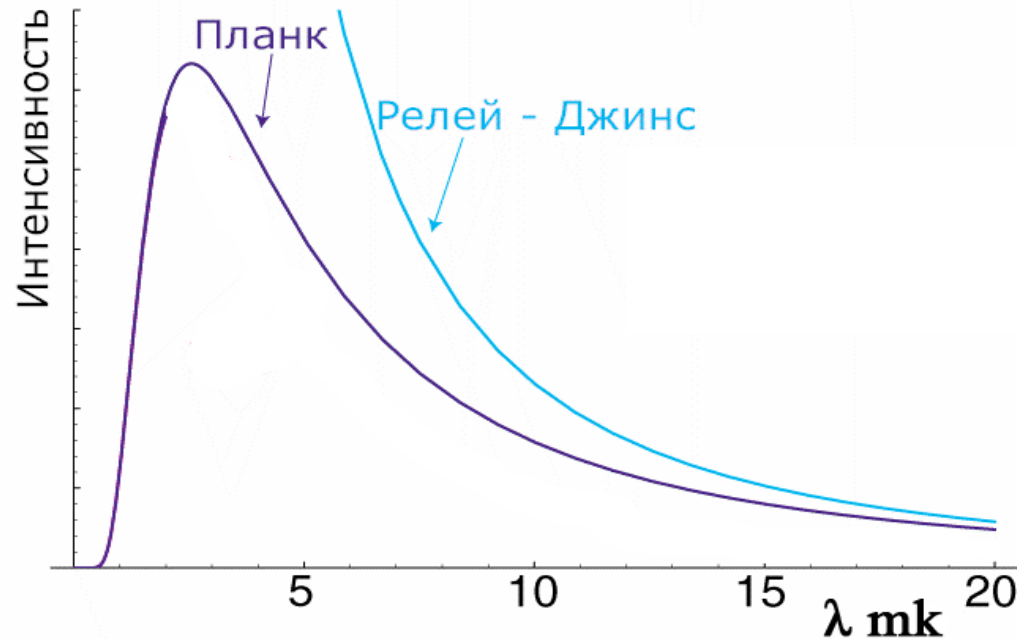
В то же время, если заменить экран детектором, способным к регистрации отдельных частиц (например, фотопластинкой), то обнаружится, что свет, вызывающий почернение фотозмульсии в определённом месте, состоит из отдельных частиц – фотонов.

В этом проявилась волновая и корпускулярная природа света.

1900 г. М. Планк. Излучение черного тела

Распределение плотности энергии излучения в полости

$$U(T, \nu) = \frac{8\pi h \nu^3}{c^3} \frac{1}{\exp(h\nu/kT) - 1}, \quad U(T, \lambda) = \frac{8\pi h c \lambda^{-5}}{\exp(hc/\lambda kT) - 1}$$



$$\hbar = \frac{h}{2\pi}$$

$$\hbar = 6.58 \cdot 10^{-22} \text{ МэВ} \cdot \text{с}$$

Нобелевская премия по физике

1918 г. – М. Планк.

За открытие кванта энергии

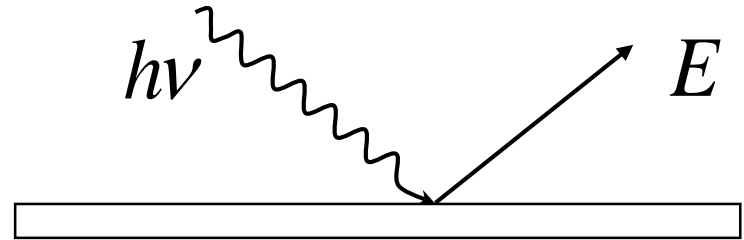
Фотоэффект

1887 г. Г. Герц, А. Столетов.

1905 г. А. Эйнштейн.

$$E = h\nu - W$$

W - работа выхода электронов



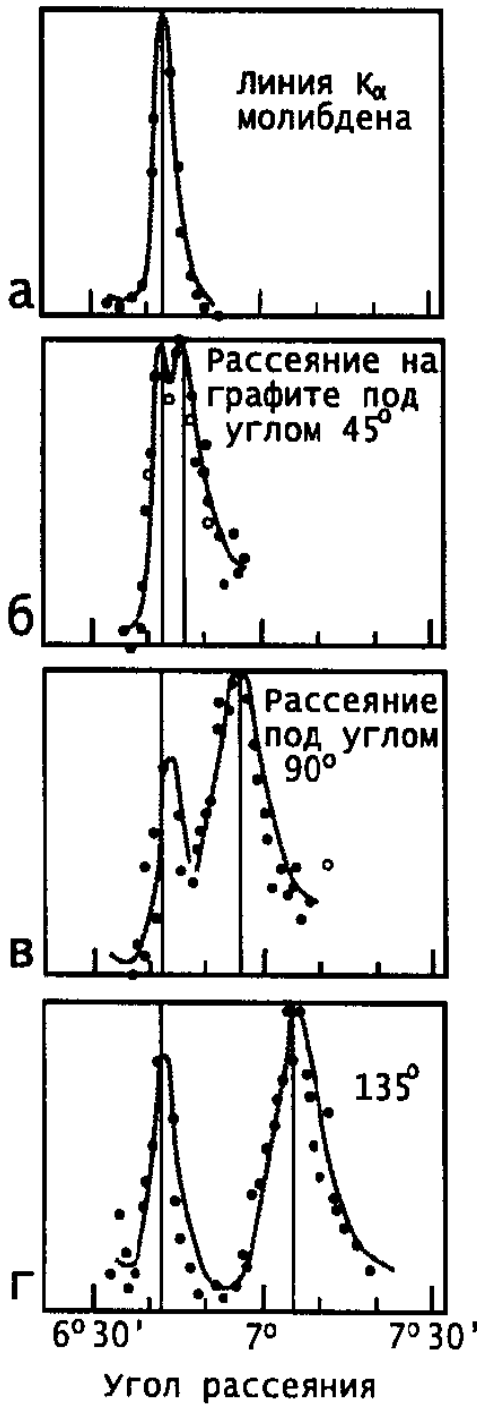
- Число высвобождаемых электронов прямо пропорционально интенсивности падающего света.
- Максимальная кинетическая энергия электронов E зависит от частоты ν и не зависит от интенсивности падающего света.
- Энергия электронов E является линейной функцией частоты падающего света ν .
- Существует граничная частота света ν_0 , ниже которой фотоэффект невозможен.

Нобелевская премия по физике

1921 г. – А. Эйнштейн.

За вклад в теоретическую физику и в особенности за открытие закона фотоэлектрического эффекта

Эффект Комптона

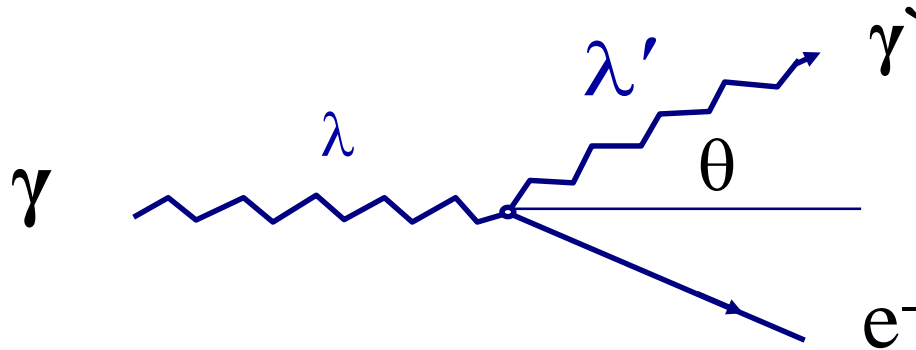


$$\Delta\lambda = \lambda' - \lambda = \frac{h}{mc} (1 - \cos \theta)$$

Зависимость интенсивности комптоновского рассеяния от угла рассеяния фотона. Пики слева на всех графиках отвечают фотонам с исходной длиной волны, которые рассеиваются на сильно связанных электронах с эффективной массой, равной массе атома.

1922 г. А. Комптон. Эффект Комптона

Упругое рассеяние фотона на свободном электроне



- В рассеянном излучении наблюдаются две длины волны — первоначальная длина волны λ и дополнительная λ'
- Длина волны λ' всегда больше λ
- Длина волны λ' зависит от угла рассеяния θ и не зависит от природы рассеивающего вещества

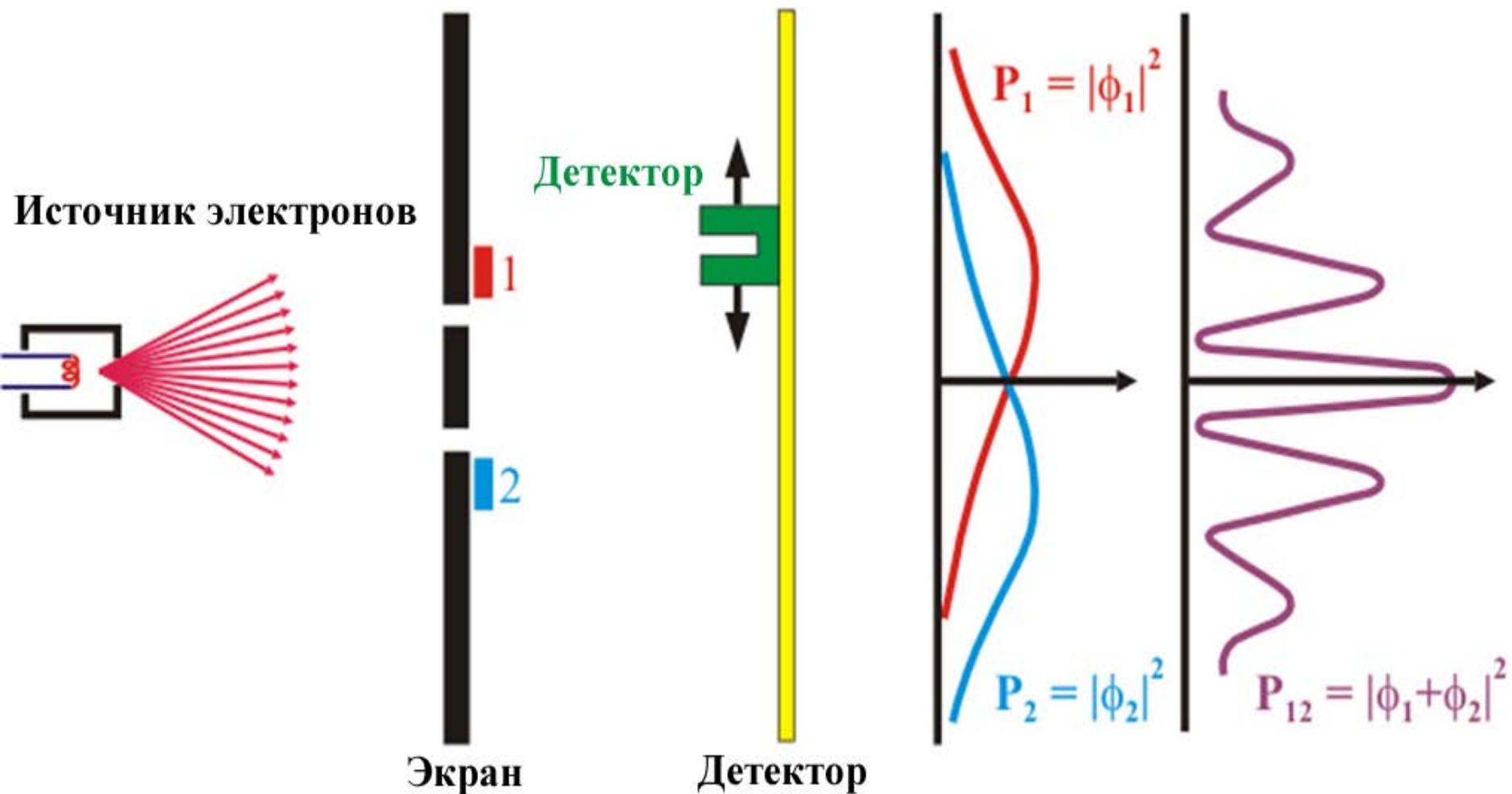
$$\Delta\lambda = \lambda' - \lambda = \frac{h}{mc}(1 - \cos \theta)$$

Нобелевская премия по физике

1927 г. – А. Комптон.

За открытие эффекта, названного его именем

Интерференция электронов на двух щелях



1927 г.

К. Дэвиссон и Л. Джермер и независимо от них Дж. П. Томсон показали, что для пучка электронов, как и для светового пучка, наблюдается явление интерференции.

Волновые свойства частиц



(1892 – 1987)

1924 г. Луи де Бройль. «Когда закончилась первая мировая война, я много размышлял о квантовой теории и о корпускулярно-волновом дуализме. Именно тогда меня осенила блестящая идея. Корпускулярно-волновой дуализм Эйнштейна носит всеобщий характер и распространяется на все объекты».

Соотношения де Бройля

$$\nu = \frac{E}{h} \quad \lambda = \frac{h}{p}$$

В случае фотонов аналогичные соотношения следуют из условия квантования энергии и релятивистской связи между энергией и импульсом для частиц с нулевой массой покоя.

$$E = cp = h\nu = \frac{hc}{\lambda}$$

Нобелевская премия по физике

1929 г. - Л. де Бройль.

За открытие волновой природы электронов

Корпускулярные и волновые свойства частиц.

Принцип неопределенности

Экспериментальное подтверждение идеи корпускулярно-волнового дуализма привело к пересмотру привычных представлений о движении частиц и способе описания частиц. Для классических материальных точек характерно движение по определенным траекториям, так, что их координаты и импульсы в любой момент времени точно известны. Для квантовых частиц это утверждение неприемлемо, так как для квантовой частицы импульс частицы связан с ее длиной волны, а говорить о длине волны в данной точке пространства бессмысленно. Поэтому для квантовой частицы нельзя одновременно точно определить значения ее координат и импульса. Неопределенность в значении координаты частицы Δx и неопределенность в значении компоненты импульса частицы Δp_x связаны соотношением неопределенности, установленным В. Гейзенбергом в 1927 году.

$$\Delta x \cdot \Delta p_x \approx \hbar$$

Если время жизни некоторого состояния равно Δt , то неопределенность величины энергии этого состояния ΔE не может быть меньше $\Delta E / \hbar$.

$$\Delta E \cdot \Delta t \approx \hbar$$

Нобелевская премия по физике

1932 г. - В. Гейзенберг.

За создание квантовой механики



В. Гейзенберг
1901 – 1976

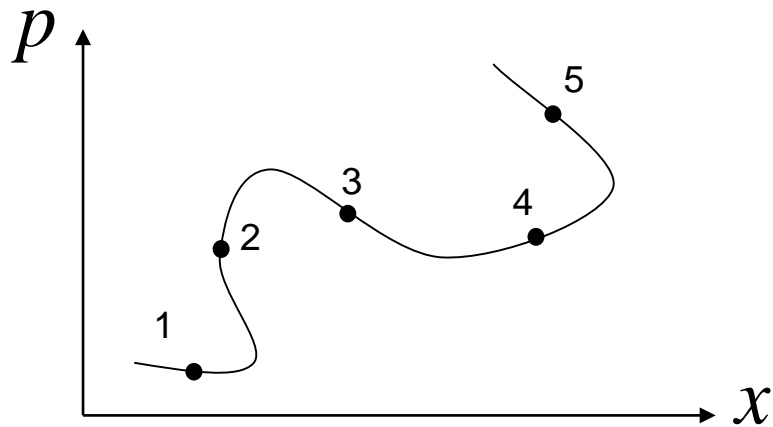
Классическая физика

x, p, t

$$\vec{F} = m\vec{a}$$

$$\frac{dU}{dx} = m \frac{d^2x}{dt^2}$$

$$H = U + E$$



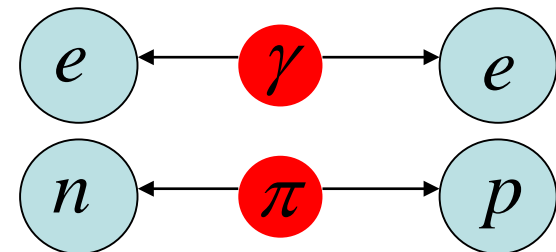
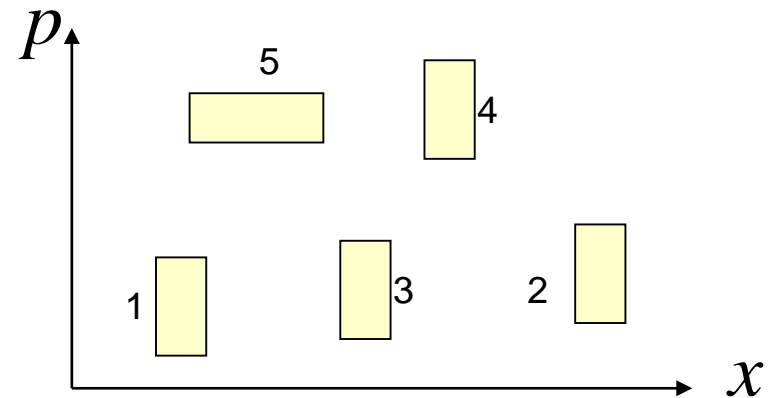
Квантовая физика

$\psi(x, t)$

$$i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} = (\hat{U} + \hat{E})\psi$$

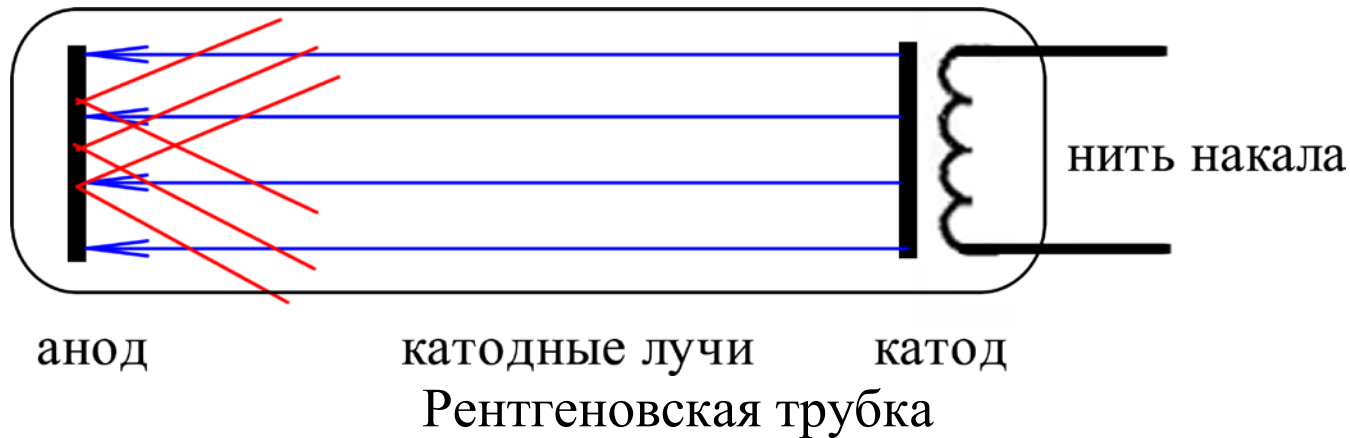
$$\Delta p_x \cdot \Delta x \approx \hbar$$

$$\hat{H}\psi = E\psi$$



1895 г. Рентгеновские лучи

1895 г. В. Рентген открыл X-лучи, впоследствии названные его именем. Рентген обнаружил, что когда катодные лучи падают на стекло трубки или на мишень, внутри трубки возникает излучение, которое проникает через непрозрачные для обычного света материалы, воздействует на флюоресцирующие материалы и фотопластины.



Длина волны рентгеновского излучения $3 \cdot 10^{-9} - 10^{-10}$ м.

Длина волны видимого излучения $4 \cdot 10^{-7} - 8 \cdot 10^{-7}$ м.

Нобелевская премия по физике

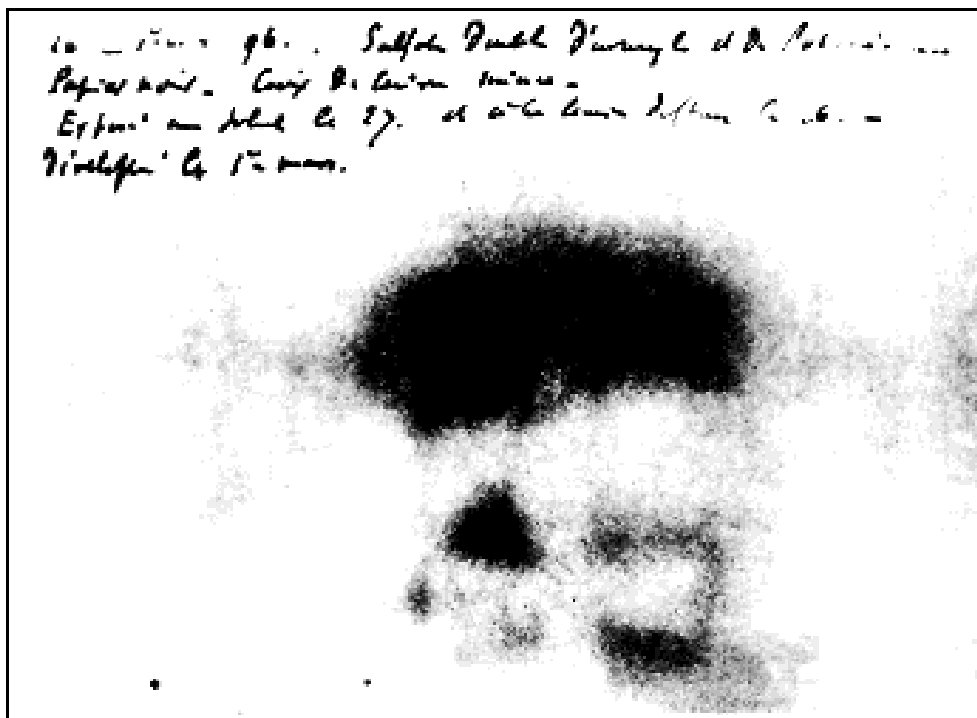
1901 г. - В. Рентген.

За открытие лучей, названных его именем

Радиоактивность

1896 – А. Беккерель.

Открытие радиоактивности



Antoine Henri Becquerel
1852 – 1908

Нобелевская премия по физике

1903 г. – А. Беккерель.

За открытие радиоактивности

1903 г. – П. Кюри, М. Кюри-Склодовская.

За исследования радиоактивности

Радиоактивность

1898 г.

Мария и Пьер Кюри выделили и изучили радиоактивные элементы радий Ra ($Z=88$) и полоний Po ($Z=84$).

Нобелевская премия по физике

1903 г. - П. Кюри и М. Кюри-Склодовская
За исследования радиоактивности

Нобелевская премия по химии

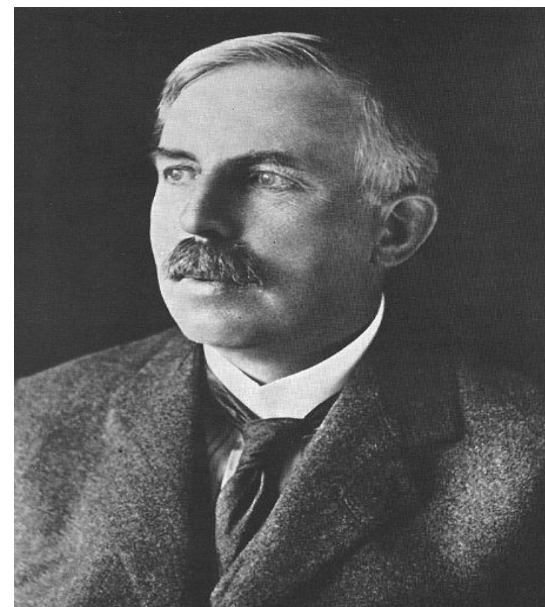
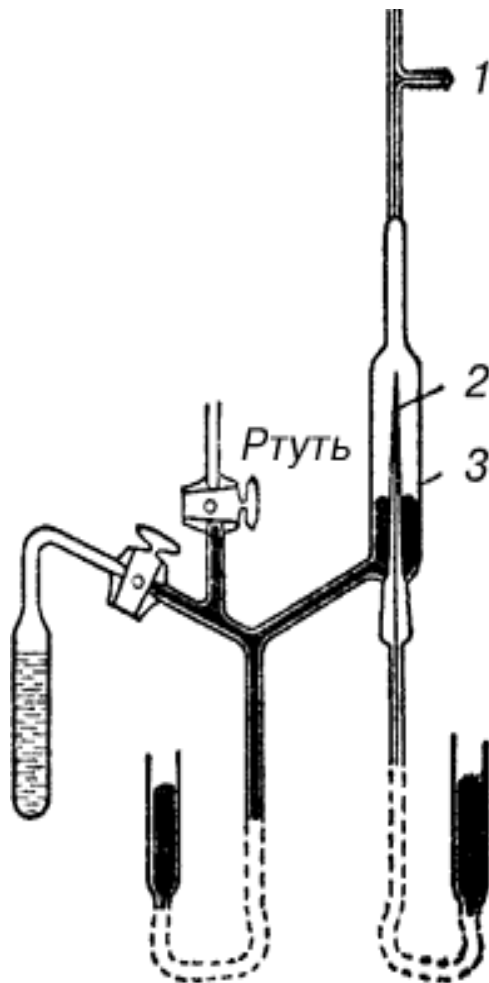
1911 г. – М. Кюри. За выдающиеся заслуги в развитии химии: открытие элементов радия и полония, выделение радия и изучение природы и соединений этого замечательного элемента



Мария и Пьер Кюри

1899 г.

Э. Резерфорд открыл, что уран излучает положительно заряженные α -частицы и отрицательно заряженные β -частицы.



Эрнест Резерфорд
1871 - 1937

Нобелевская премия по химии

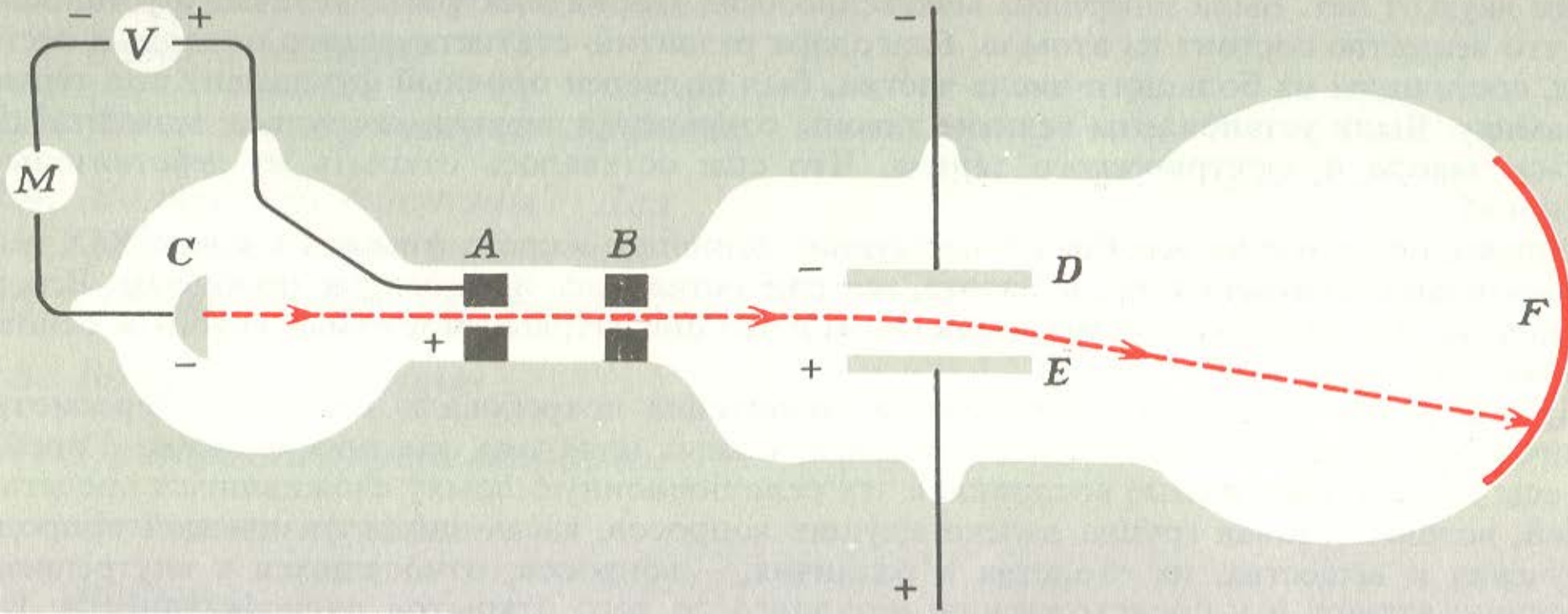
1908 г. - Э. Резерфорд

За исследования по превращению элементов и за химические исследования радиоактивных веществ.

Электрон

1897 - Дж. Дж. Томсон. Открытие электрона

1904 - Дж. Дж. Томсон. Модель атома



Нобелевская премия по физике

1906 г. – Дж. Дж. Томсон.

За большие заслуги в теоретических и экспериментальных исследованиях электрической проводимости газов

1911 г. Опыты по рассеянию α -частиц

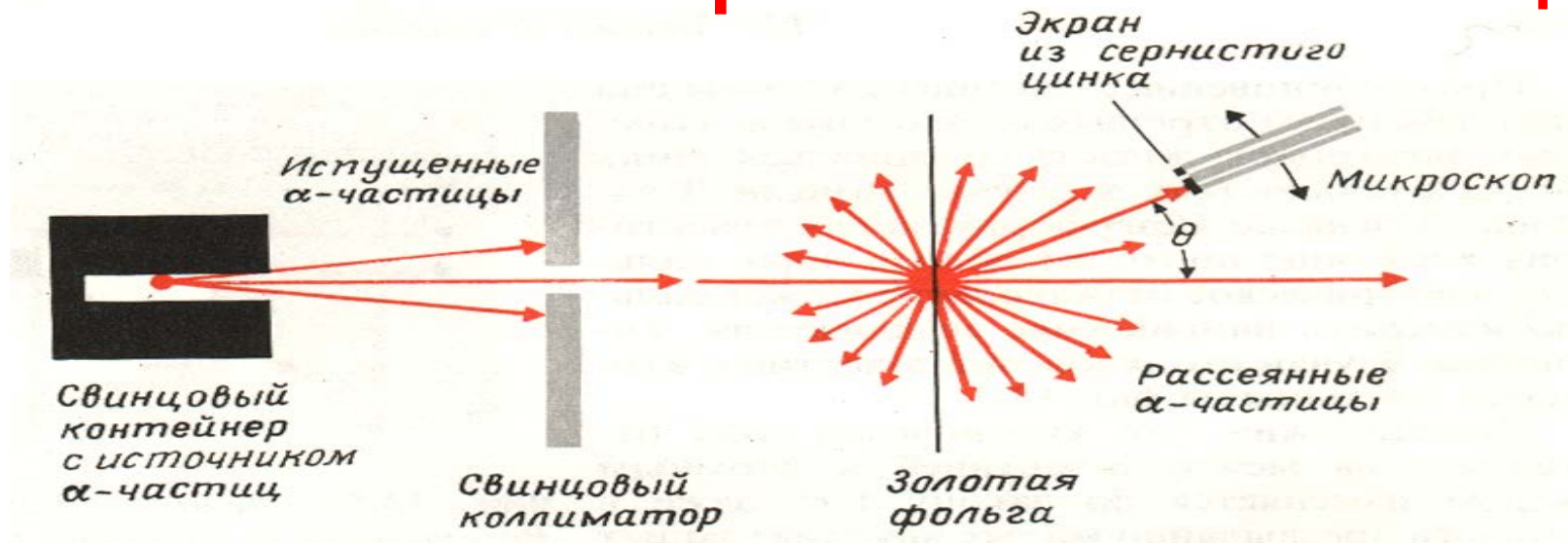
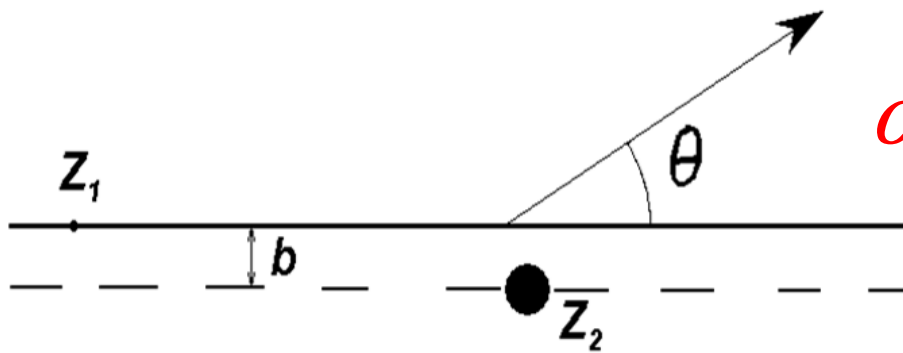


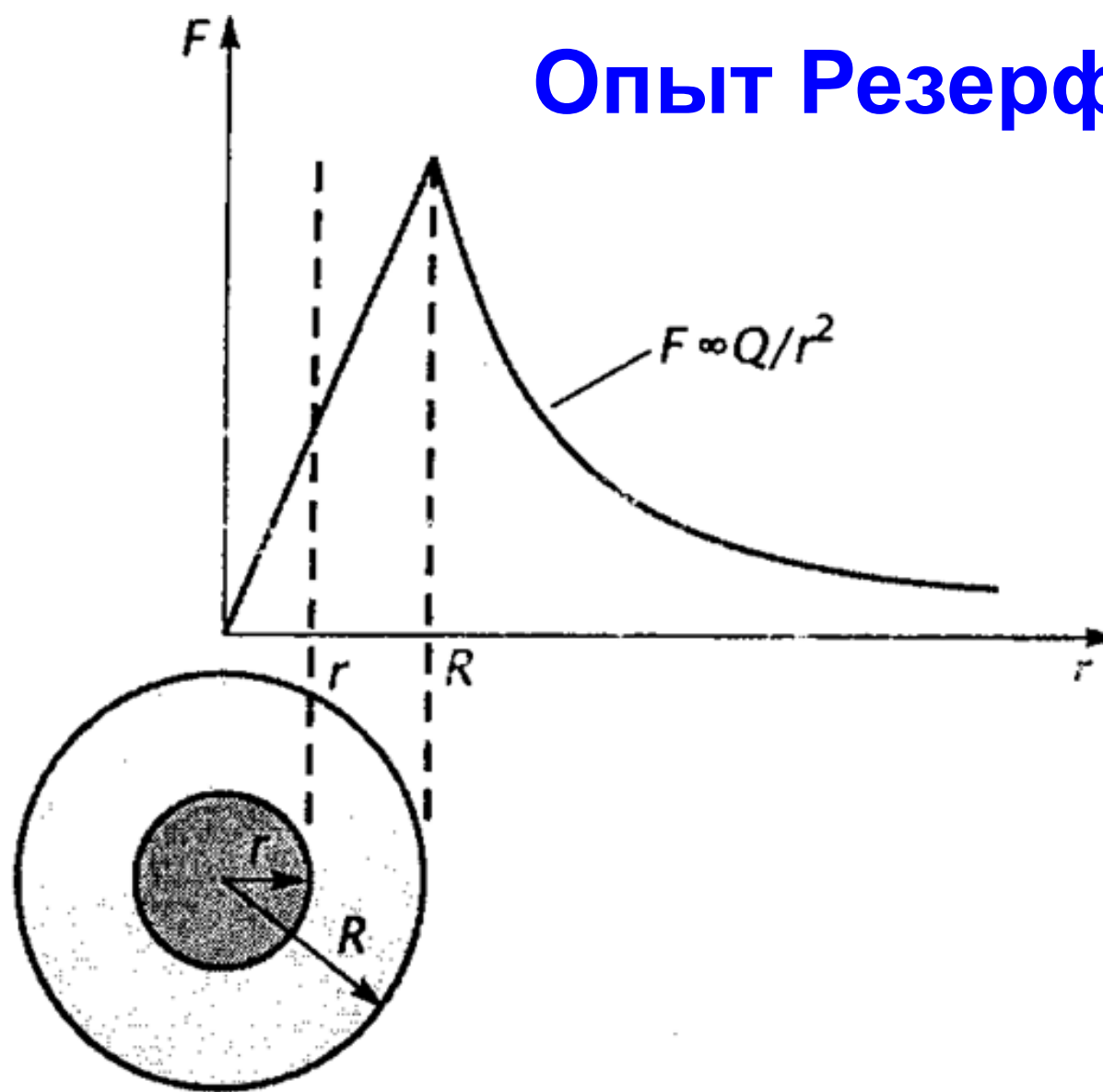
Схема эксперимента, в котором исследовалось рассеяние альфа-частиц



$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \left(\frac{Z_1 Z_2 e^2}{4T} \right)^2 \frac{1}{\sin^4 \frac{\theta}{2}}$$

Из опытов по рассеянию α -частиц следовало, что масса атома практически полностью сосредоточена в небольшой центральной части атома – атомном ядре.

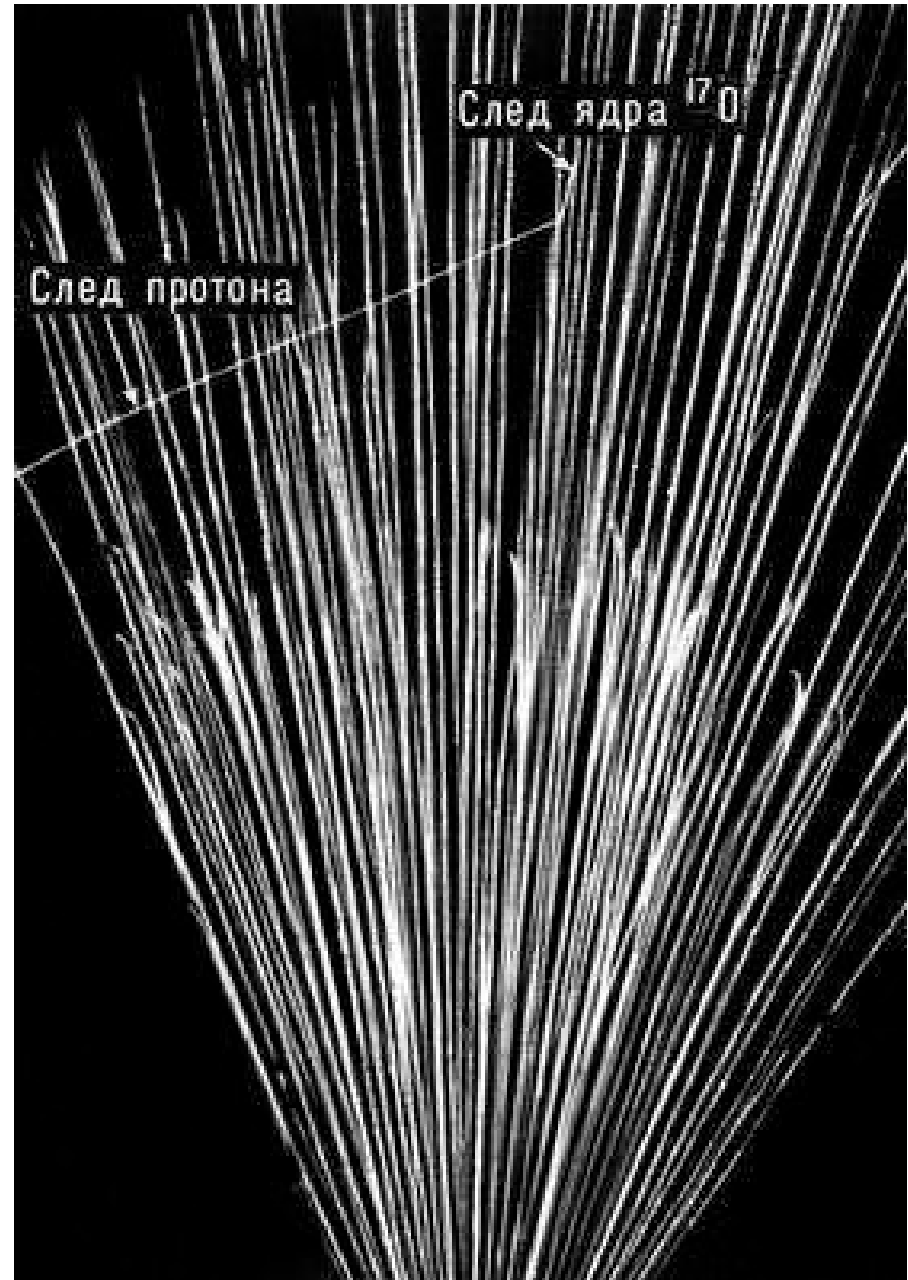
Опыт Резерфорда



Зависимость силы, действующей на точечный заряд, от расстояния r до центра однородно заряженной сферы радиусом R .

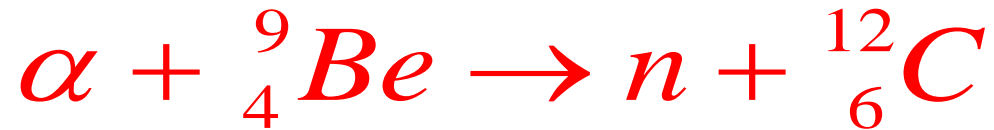
1919 г. Протон

Э. Резерфорд осуществил первую искусственную ядерную реакцию $^{14}\text{N}(\alpha, p)^{17}\text{O}$ и доказал наличие в атомном ядре протонов.

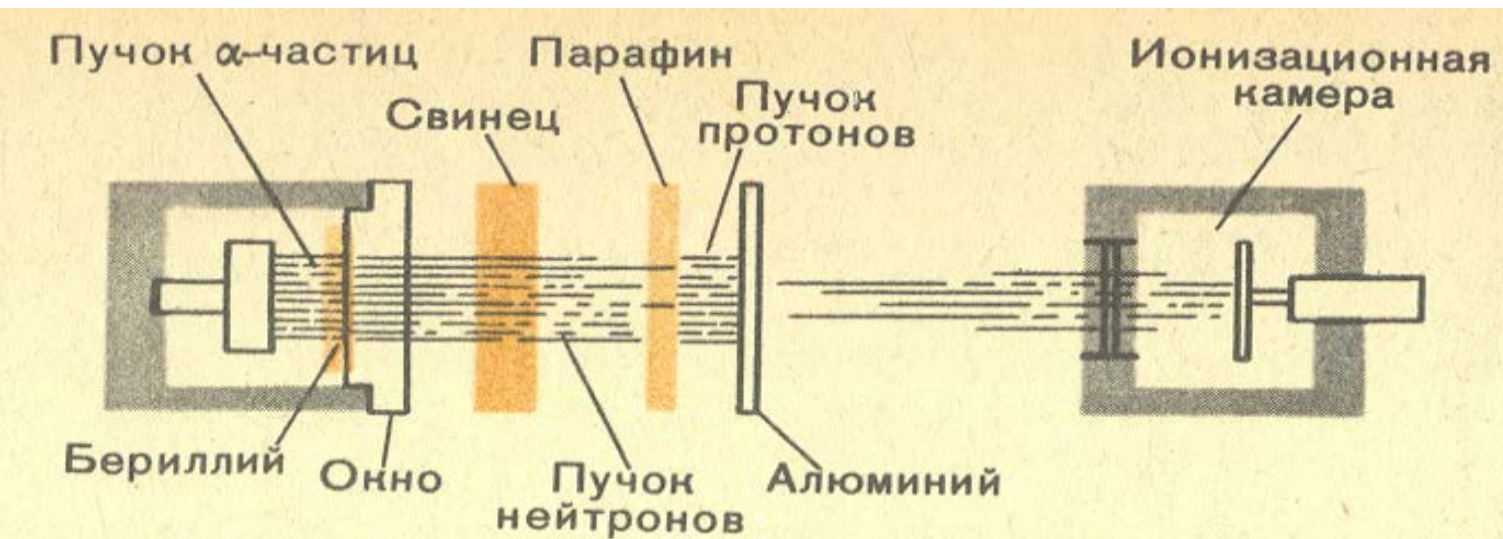


Открытие нейтрона

1932 г.



Дж. Чадвик
1891 - 1974



Нобелевская премия по физике

1935 г. – Дж. Чедвик

За открытие нейтрона

Атомное ядро



Атомное ядро состоит из протонов и нейтронов.

Z – заряд ядра, число протонов в ядре

N – число нейтронов в ядре

$A = N + Z$ – массовое число



$$Z = 82$$

$$N = 126$$

$$A = 208$$

Ядра с одним и тем же значением Z , но с разными значениями A называются **изотопами**. Различные изотопы данного элемента обозначают, приписывая к символу химического элемента верхний индекс — массовое число A .

Квантовый мир

- 1895 г. В. Рентген. Рентгеновские лучи
- 1896 г. А. Беккерель. Радиоактивность
- 1897 г. Дж. Томсон. Электрон
- 1911 г. Э. Резерфорд. Атомное ядро
- 1924 г. Луи Де Бройль. Волновые свойства частиц

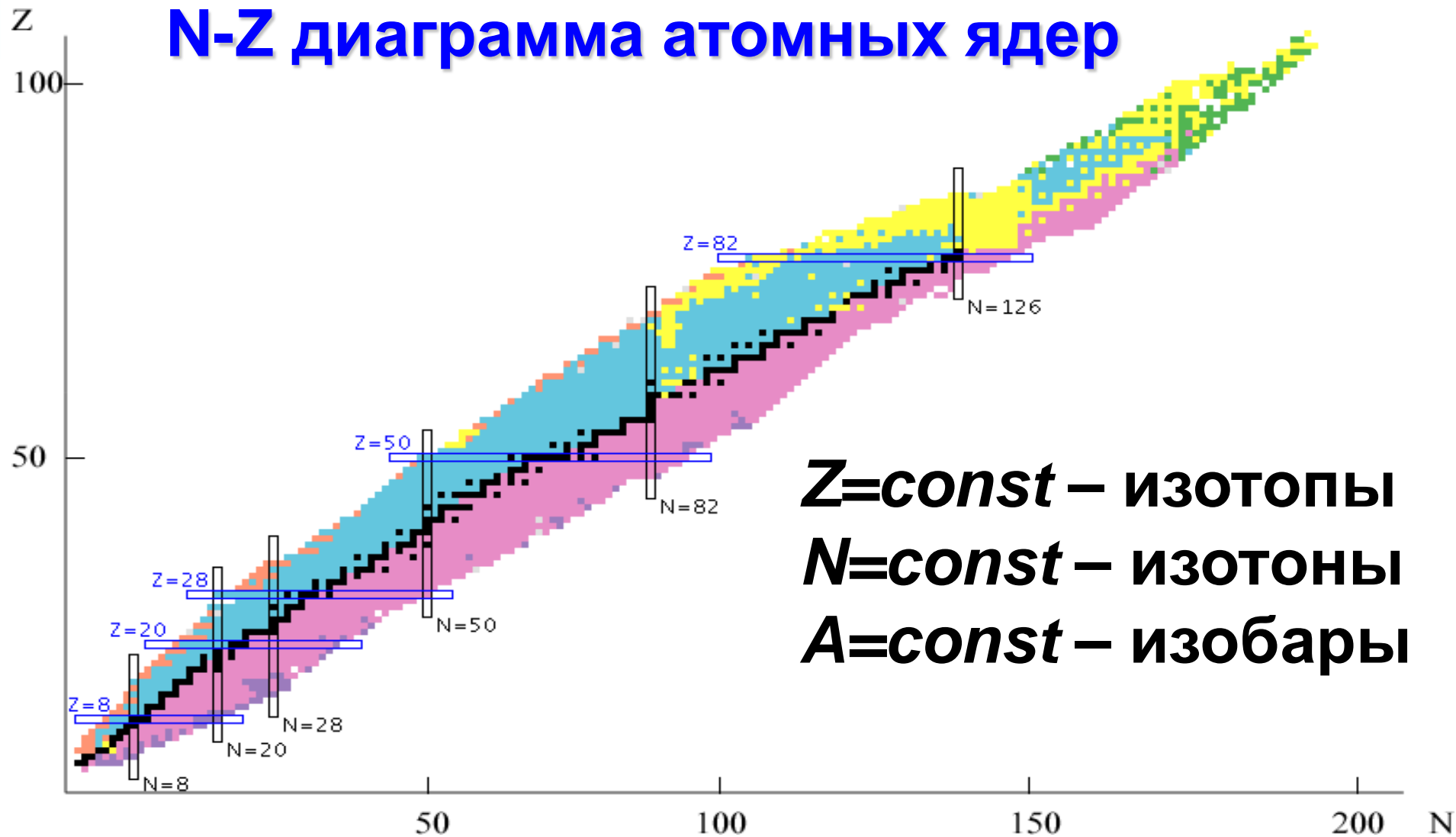
$$E = h\nu \quad p = h / \lambda$$

Как устроен Мир. 30-е годы XX века



В середине 30-х годов XX века физическая картина мира строилась исходя из трёх элементарных частиц — **электрона**, **протона** и **нейтрона**. Вещество состоит из атомов и молекул, в состав атома входят электроны. Основную массу атома составляет атомное ядро, состоящее из протонов и нейтронов.

N-Z диаграмма атомных ядер



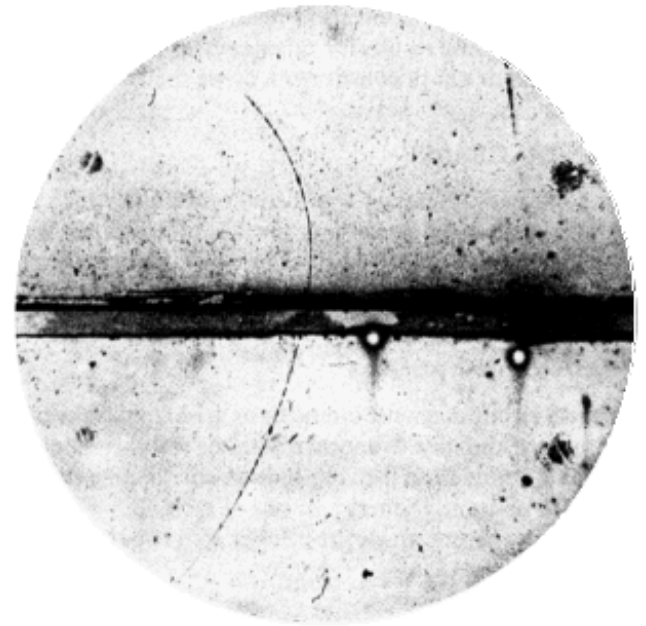
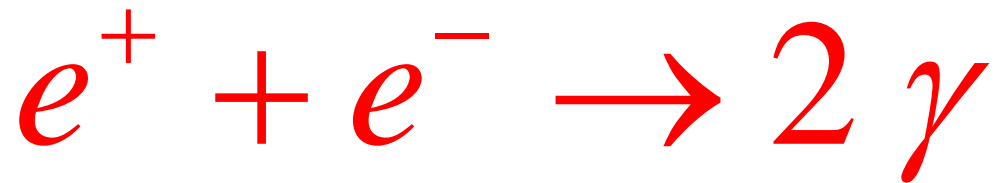
$Z=const$ – изотопы
 $N=const$ – изотоны
 $A=const$ – изобары

Стабильные ядра группируются вблизи долины стабильности

$$Z = \frac{A}{1.98 + 0,015A^{2/3}}$$

1932 г. К. Андерсон. Позитрон e^+

$$M = 0,511 \text{ МэВ}$$



Наблюдение позитрона в камере Вильсона в магнитном поле. Тонкая изогнутая прерывистая линия, идущая снизу вверх – трек позитрона. Темная полоса, пересекающая трек - слой вещества, в котором позитрон теряет часть энергии, и по выходе из которого двигается с меньшей скоростью. Поэтому трек искривлён сильнее.

Нобелевская премия по физике

1936 г. – К. Андерсон.

За открытие позитрона

1927 г. – Ч. Вильсон.

За открытие метода, делающего видимыми траектории заряженных частиц с помощью конденсации пара

Зачем нужны ускорители?

$$\lambda = \frac{\hbar}{p}, \quad E^2 = c^2 p^2 + m^2 c^4$$



1947 Странные частицы



Нобелевская премия по физике

1960 г. – Д. Глезер.

За изобретение пузырьковой камеры

1952 Элементарные частицы



$$\Gamma \cdot \tau = \hbar$$

100 МэВ



10^{-23} с



	масса	ширина распада
Δ^{++} (uuu)	1232 МэВ	120 МэВ
Δ^+ (uud)	1232 МэВ	120 МэВ
Δ^0 (udd)	1232 МэВ	120 МэВ
Δ^- (ddd)	1232 МэВ	120 МэВ
Σ^+ (uus)	1382 МэВ	85 МэВ
Ξ^- (dss)	1535 МэВ	9.9 МэВ

1963 Кварки

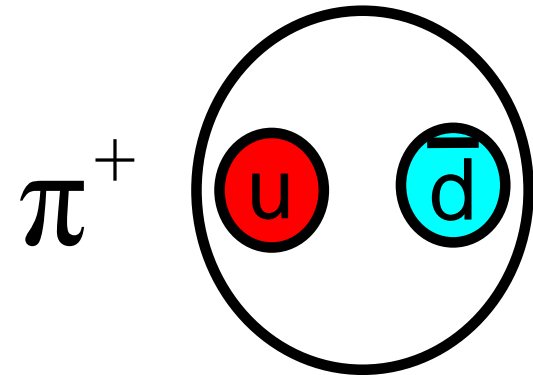
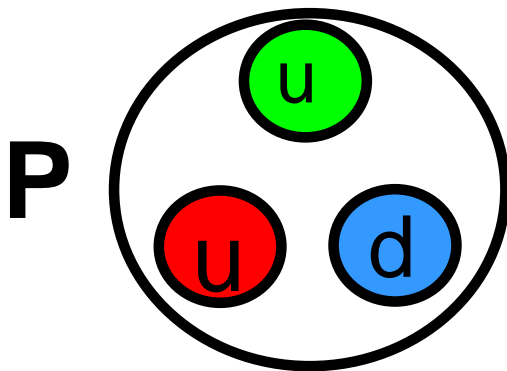


Murray Gell-Mann



George Zweig

М. Гелл-Манн и Г. Цвейг предложили кварковую модель адронов. Барионы “конструировались” из трёх кварков, мезоны – из кварка и антикварка.



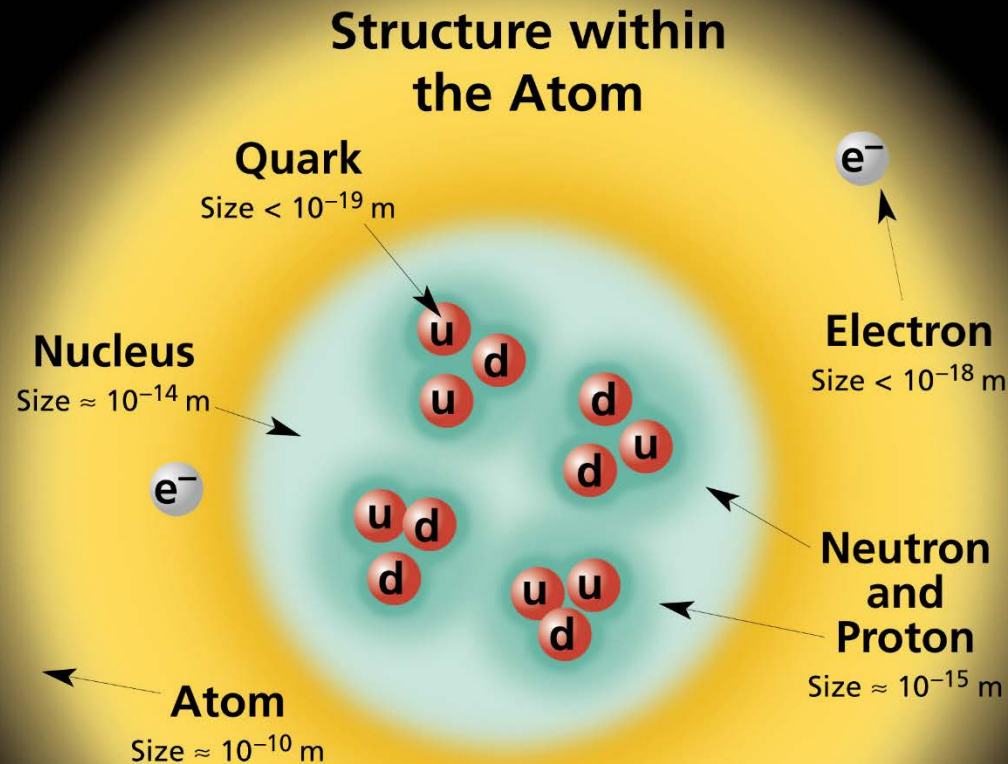
Нобелевская премия по физике

1969 г. – М. Гелл-Манн. За вклад и открытия в классификации элементарных частиц и их взаимодействий

Модель кварков

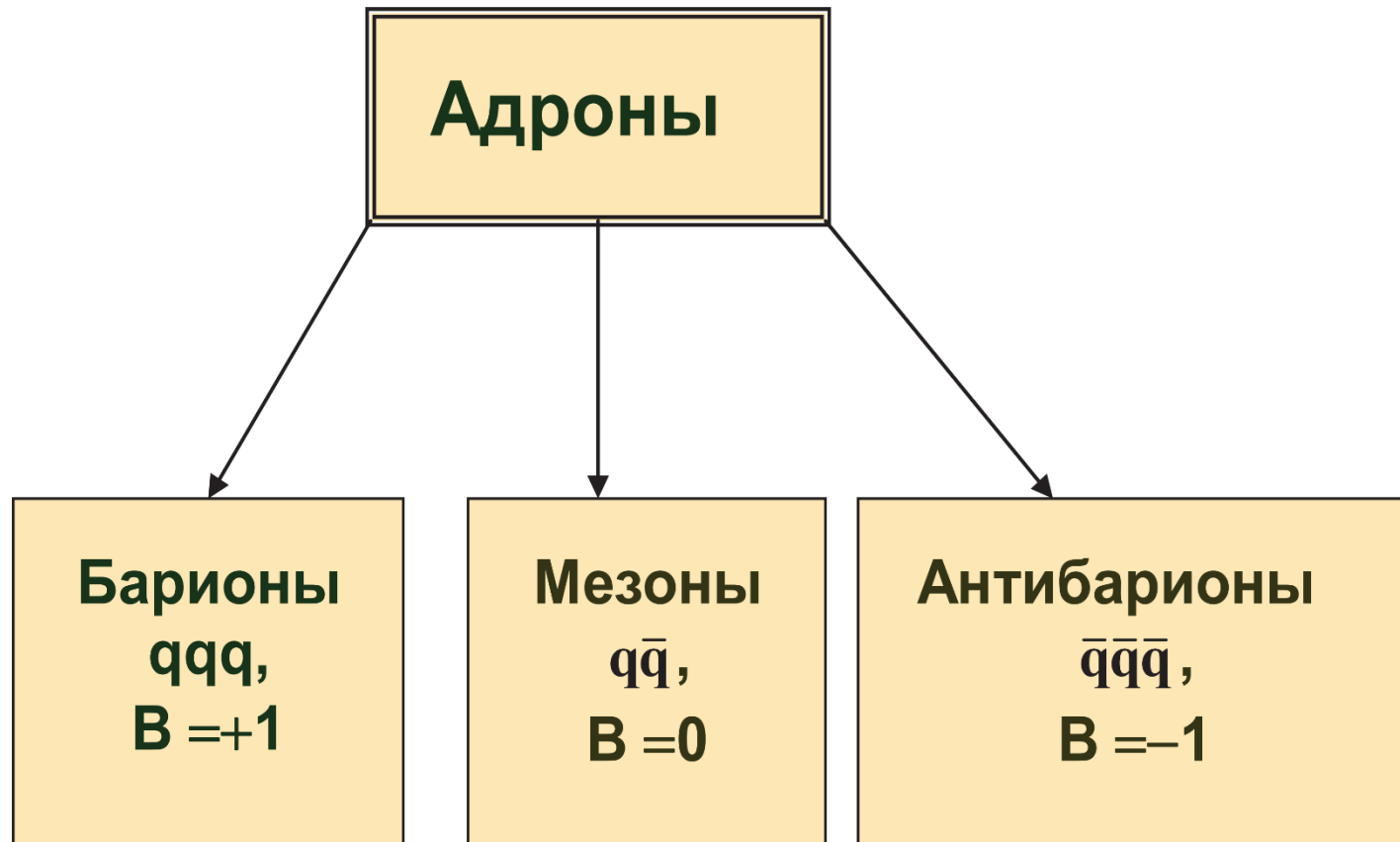
- Квантовые числа кварков, образующих адрон, определяют квантовые числа адронов. Адроны имеют определенные значения электрического заряда Q , спина J , чётности P , изоспина I . Квантовые числа s (странность), c (очарование или шарм), b (*bottom*) и t (*top*) разделяют адроны на обычные нестранные частицы (p, n, π, \dots), странные частицы ($K, \Lambda, \Sigma, \dots$), очарованные ($D, \Lambda_c, \Sigma_c, \dots$) и боттом-частицы (B, Λ_B, Ξ_B).
- t -кварк имеет время жизни $\approx 10^{-25}$ с, поэтому он не успевает образовать адрон.
- Всё многообразие адронов возникает в результате различных сочетаний u -, d -, s -, c -, b -кварков, образующих связанные состояния.
- барионы (фермионы с барионным числом $B = 1$) строятся из трех кварков;
- мезоны (бозоны с барионным числом $B = 0$) строятся из кварка и антикварка;
- квантовое число — цвет кварка — имеет три значения: красный, зеленый, синий;
- все известные адроны — бесцветны.

АТОМЫ. ЯДРА. Кварки



If the protons and neutrons in this picture were 10 cm across, then the quarks and electrons would be less than 0.1 mm in size and the entire atom would be about 10 km across.

Адроны – системы связанных кварков



Кварки объединяются в частицы, называемые адронами.

Как устроен Мир. 60-е годы XX века

Лептоны

e^-

μ^-

τ^-

ν_e

ν_μ

ν_τ

Адроны

Барионы

$$J = \frac{1}{2}, \frac{3}{2}, \dots$$

Мезоны

$$J = 0, 1, 2, \dots$$

Как устроен Мир

ФЕРМИОНЫ

Спин $J = 1/2$

Лептоны (спин = 1/2)			Кварки (спин = 1/2)				
Аромат		Масса, ГэВ/с ²	1 поколение	Аромат		Масса, ГэВ/с ²	Электрический заряд
ν_e	электронное нейтрино	$< 1 \cdot 10^{-8}$		u	up	0,003	2/3
e	электрон	0,0005111	d	down	0,006	-1/3	
ν_μ	мюонное нейтрино	$< 0,0002$	2 поколение	c	charm	1,3	2/3
μ	мюон	0,106		s	strange	0,1	-1/3
ν_τ	тау-нейтрино	$< 0,02$	3 поколение	t	top	175	2/3
τ	тау	1,7771		b	bottom	4,3	-1/3

Стабильные частицы

e^- — электрон, e^+ — позитрон

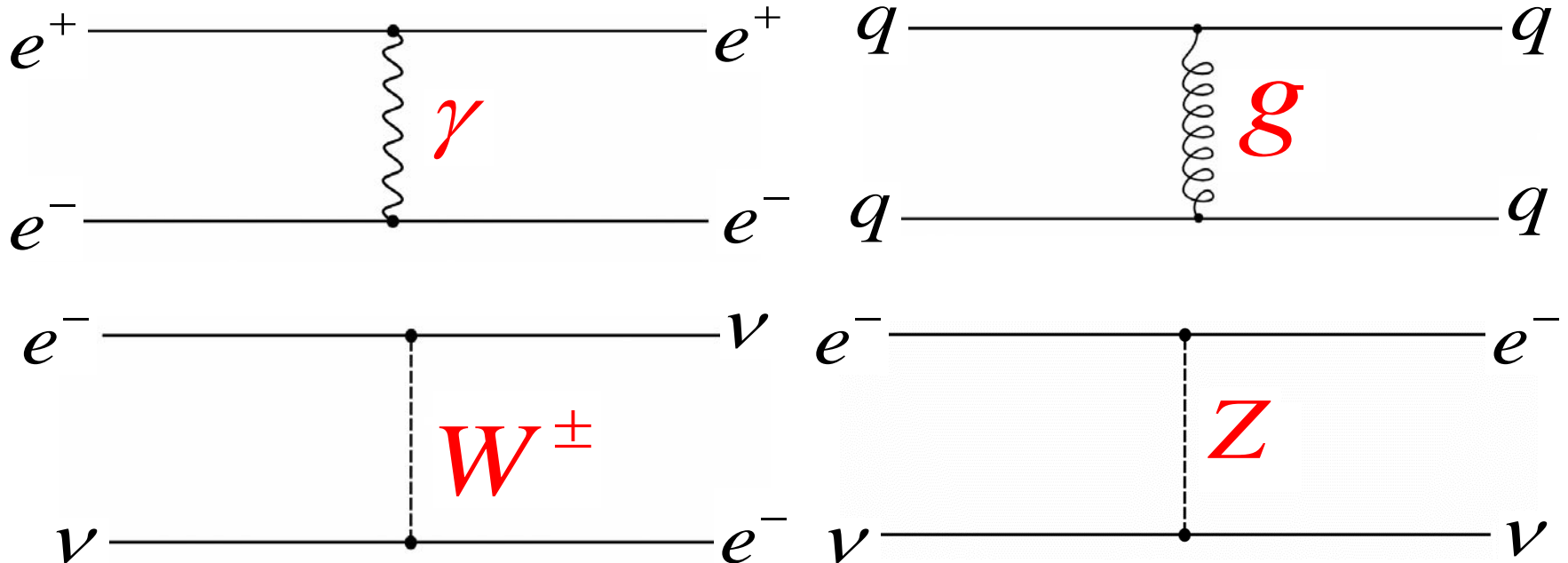
p — протон, \bar{p} — антипротон

? $\nu_e, \nu_\mu, \nu_\tau, \tilde{\nu}_e, \tilde{\nu}_\mu, \tilde{\nu}_\tau$

Взаимодействия

Спин $J=1$

Взаимодействие	На какие частицы действует	Калибровочные бозоны	Радиус действия	Константа взаимодействия
Сильное	Все цветные частицы	8 глюонов, безмассовые.	$1 \text{ ФМ} = 1/m_\pi$	1
Электромагнитное	Все электрически заряженные частицы	Фотон, безмассовый.	∞	1/137
Слабое	Кварки, лептоны, электрослабые калибровочные бозоны	W^+, W^-, Z , $m(W^\pm) = 80 \text{ ГэВ}$, $m(Z) = 91 \text{ ГэВ}$.	$10^{-2} \text{ ФМ} = 1/m_W$	$\sim 1/30$
Гравитационное	Все массивные частицы	Гравитон, спин $J = 2$, безмассовый	∞	10^{-38}



Стандартная модель

Fermions			Bosons			
Quarks	u up	c charm	t top	Force carriers	γ photon	
	d down	s strange	b bottom		Z Z boson	
Leptons	ν_e electron neutrino	ν_μ muon neutrino	ν_τ tau neutrino		W W boson	
	e electron	μ muon	τ tau		g gluon	
						H Higgs* boson

Строение материи

Вселенная

Галактики

Звезды

Планеты

Вещество

Молекулы

Атомы

Атомные ядра – электрон

Протон, нейтрон

Частицы (π , K , Λ , Σ ...)

Кварки, лептоны

Переносчики взаимодействий (γ , g , W^\pm , Z)

Как устроен Мир.

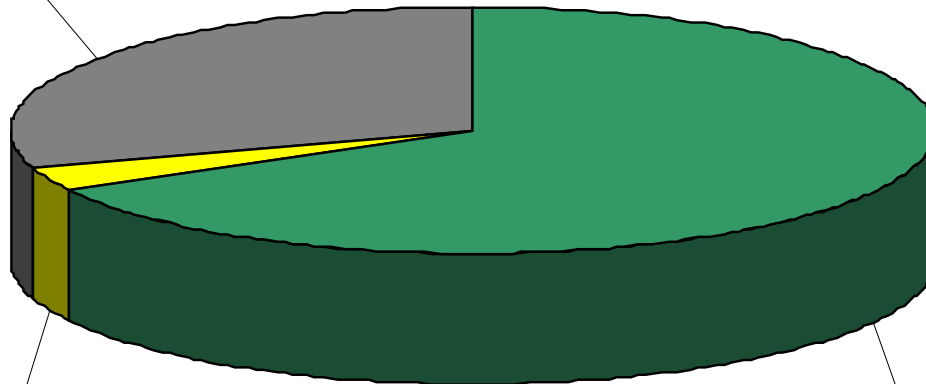
Характеристики Вселенной

БАРИОНЫ	0.02-0.05
в том числе, ЗВЁЗДЫ:	0.002-0.003
ФОТОНЫ	$4.9 \cdot 10^{-5}$
НЕЙТРИНО	$3.3 \cdot 10^{-5}$
ТЁМНАЯ МАТЕРИЯ	0.2-0.4
ТЕМНАЯ ЭНЕРГИЯ (ВАКУУМ)	0.6-0.8
ПОЛНАЯ ПЛОТНОСТЬ ВЕЩЕСТВА-ЭНЕРГИИ	1.02 ± 0.02

Темная
материя

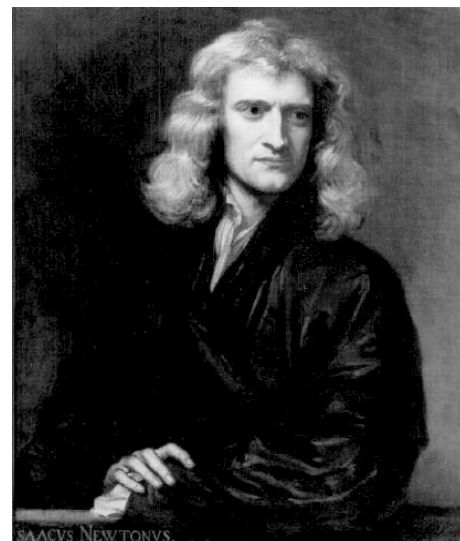
Барионы

Вакуум



НЬЮТОН

(1642-1727)



Мельчайшие частицы материи слепляются в результате сильнейшего притяжения, образуя частицы большего размера, но уже менее склонные к притяжению; многие из этих частиц могут опять слепляться, образуя ещё большие частицы с ещё меньшим притяжением друг к другу и так далее в разных последовательностях, пока эта прогрессия не закончится на самых больших частицах, от которых зависят уже и химические реакции и цвет естественных тел, и, которые образуют, наконец, тела ощутимых размеров. Если так, то в природе должны существовать посредники, помогающие частицам вещества близко слепляться друг с другом за счет сильного притяжения. Обнаружение этих посредников и есть задача экспериментальной философии.