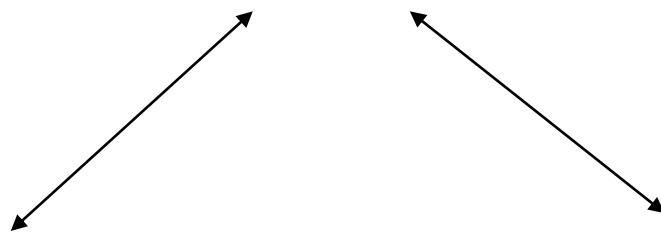


technologický postup
jde dělat v malém nebo ve velkém
jde to tvarovat, obrábět, leštit?
kompaktní nebo pórovitá struktura
kontrolora kvality
bezpečnost

zpracování

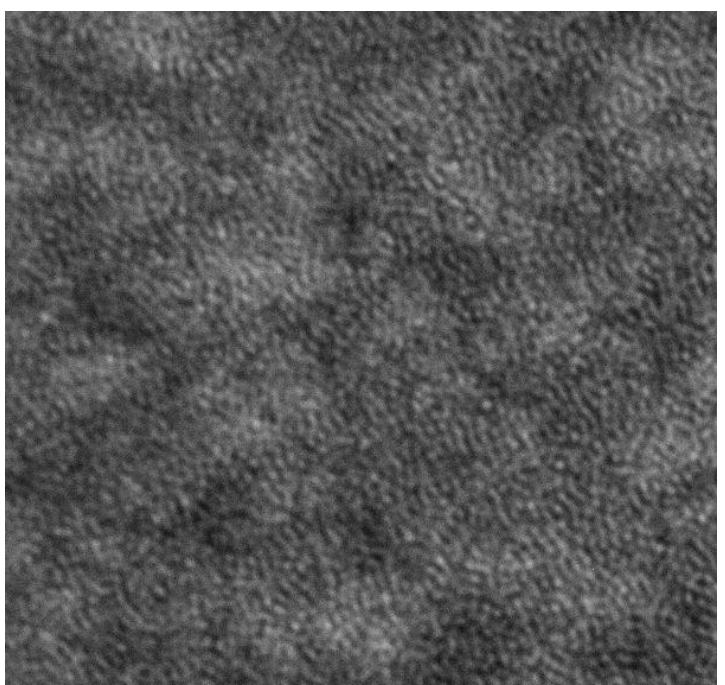
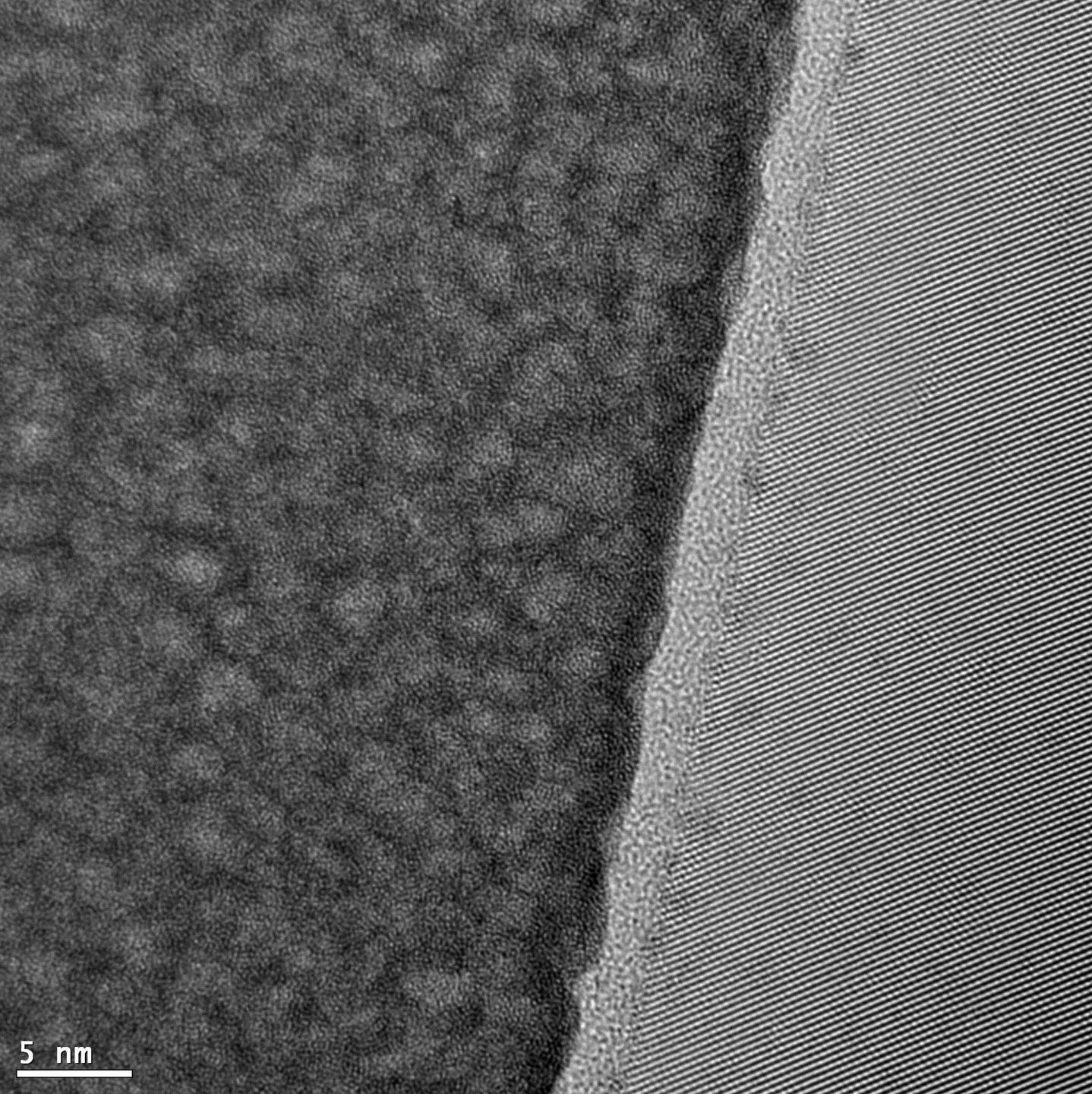


vlastnosti

vodivé nebo nevodivé
tuhé nebo měkké
roztažné nebo neroztažné
houževnaté nebo křehké

složení a struktura

z jakých atomů je látka tvořena
jak jsou uspořádány
jakým způsobem drží pospolu
kompaktní nebo pórovitá struktura



5 nm

Robert Hooke FRS ([/huk/](#); 28 July [O.S. 18 July] 1635 – 3 March 1703) was an English [scientist](#) and architect, a [polymath](#), recently called "England's [Leonardo](#)",^[2] who, using a microscope, was the first to visualize a microorganism.^[3] As an assistant to physical scientist [Robert Boyle](#), Hooke built the vacuum pumps used in Boyle's experiments on [gas law](#), and himself conducted experiments. In 1673, Hooke built the earliest [Gregorian telescope](#), and then he observed the rotations of the planets [Mars](#) and [Jupiter](#). Hooke's 1665 book [Micrographia](#) spurred microscopic investigations.

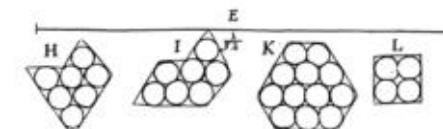
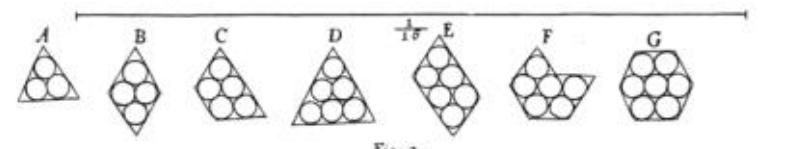
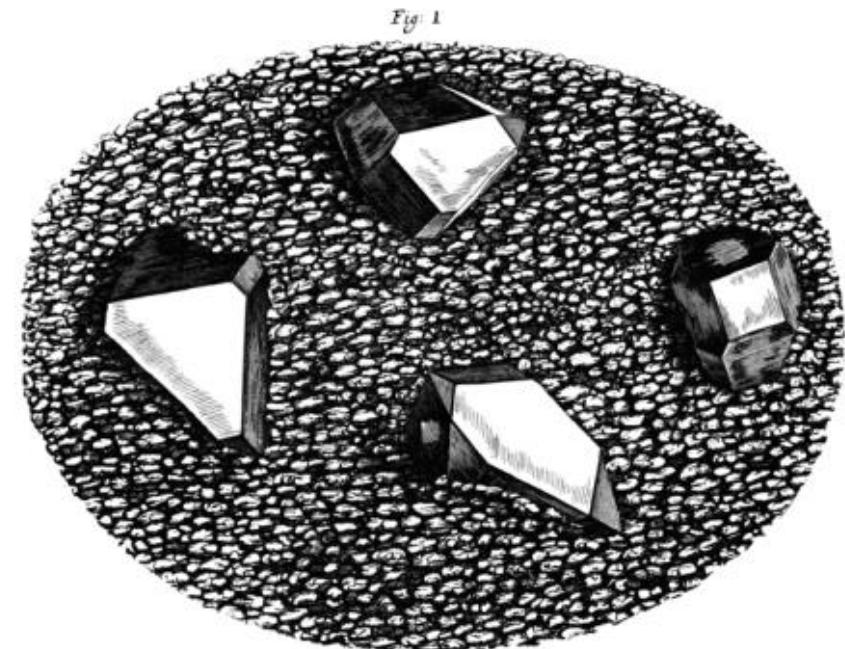
Převzato z wikipedie

Sir Colin Humphreys explained the drawings as follows:

This is an engraving of 4 crystals of different shapes at the top.

Underneath this there are sketches by Hooke of different shaped crystals with spheres inside, showing how different arrangements of spheres can give rise to the crystal shapes. It seems to me that Hooke would not have made these drawings unless he thought the crystals contained such spheres inside them, and he surely must have been thinking that these spheres were atoms.

(You can listen to the full discussion about the history of microscopy on <https://www.bbc.co.uk/programmes/b03jdy3p>



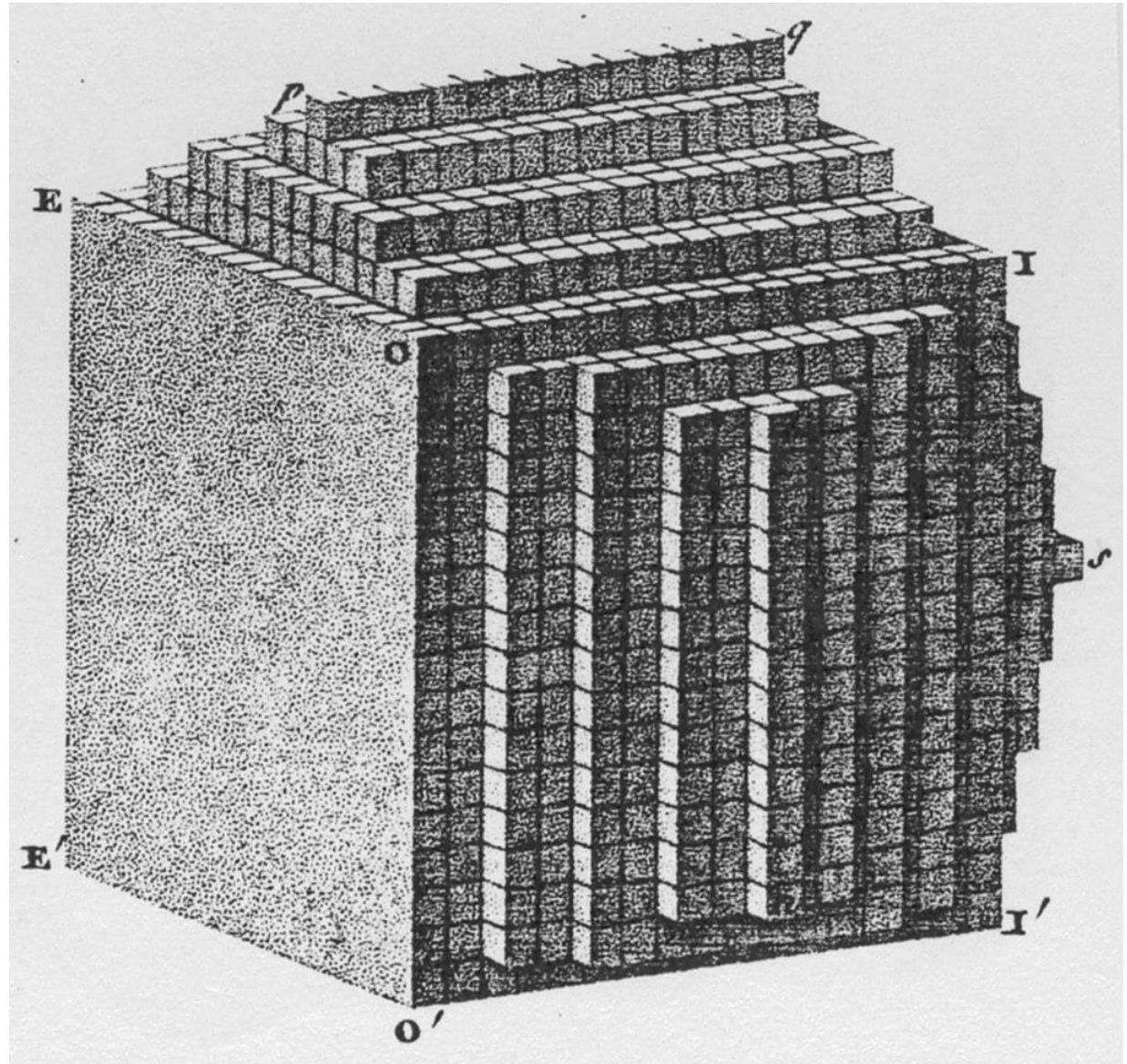
An illustration of crystals from Robert Hooke's *Micrographia* (1665)

René Just Haüy [*rené žyst auy*] ([28. února 1743 Saint-Just-en-Chaussée](#) – [3. června 1822 Paříž](#)), známý též jako **Abbé Haüy**, byl francouzský mineralog. Založil pařížské [Musée de minéralogie](#).

Jeho bratr [Valentin Haüy](#) byl zakladatelem první školy pro slepce. Jeho jménem je také pojmenován minerál [haüyn](#). René Just Haüy bývá nazýván otcem moderní [krystalografie](#).^[1] Je také jedním ze [72 významných mužů](#), jejichž jméno je zapsáno na [Eiffelově věži](#) v Paříži.

Haüy nejdříve studoval [botaniku](#), ale po nehodě se začal zajímat o jiné odvětví [přírodních věd](#) – [mineralogii](#). Podle legendy mu vypadl kus [kalcitu](#) a rozbil se na menší kostky, což vedlo Haüya k vyslovení teze o periodicitě [krystalových](#) struktur. Tento objev a formulace matematické teorie v *Traité de minéralogie* posunulo autora ve společenském žebříčku.

Převzato z wikipedie



Integrant molecules form a pentagonal dodecahedron of [pyrite](#),
Traité de minéralogie (1801)

John Dalton FRS (/dəlˈtən/; 6 September 1766 – 27 July 1844) was an English [chemist](#), [physicist](#), and [meteorologist](#). He is best known for introducing the [atomic theory](#) into chemistry, and for his research into [colour blindness](#), sometimes referred to as Daltonism in his honour.

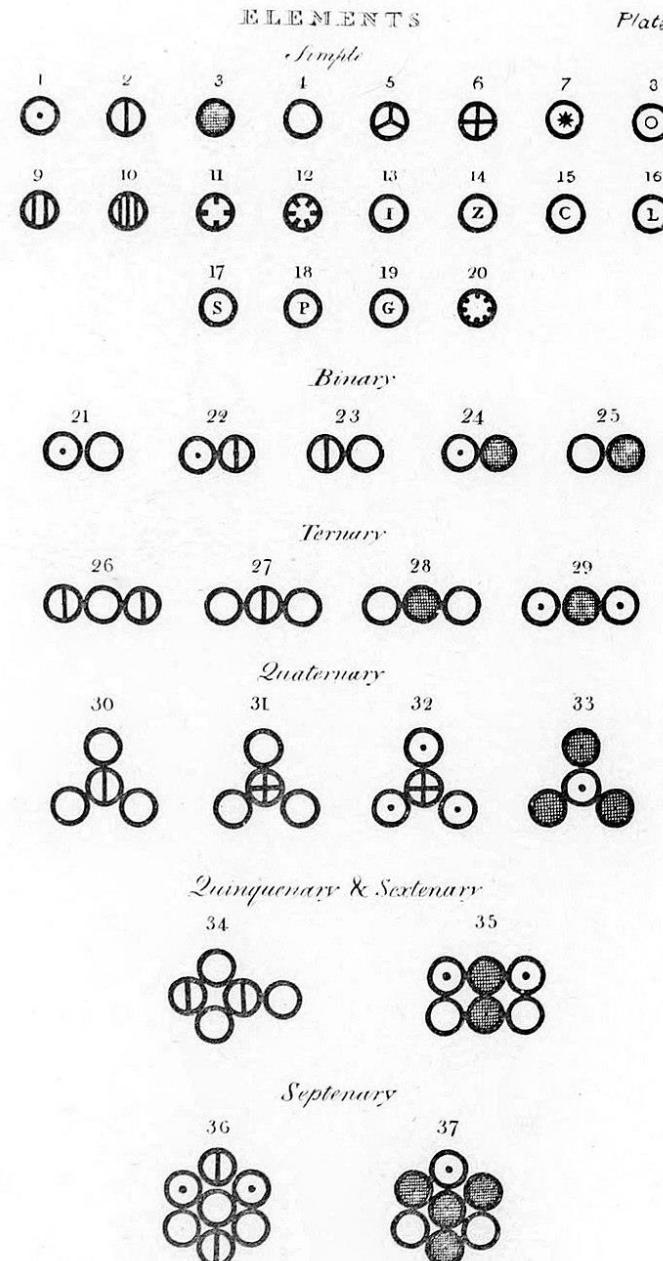
The main points of Dalton's atomic theory, as it eventually developed, are:

1. Elements are made of extremely small particles called [atoms](#).
2. Atoms of a given element are identical in size, mass and other properties; atoms of different elements differ in size, mass and other properties.
3. Atoms cannot be subdivided, created or destroyed.
4. Atoms of different elements combine in simple whole-number ratios to form [chemical compounds](#).
5. In [chemical reactions](#), atoms are combined, separated or rearranged.

Dalton published his first table of relative [atomic weights](#) containing six elements (hydrogen, oxygen, nitrogen, carbon, sulfur and phosphorus), relative to the weight of an atom of hydrogen conventionally taken as 1.^[15] Since these were only relative weights, they do not have a unit of weight attached to them. Dalton provided no indication in this paper how he had arrived at these numbers, but in his laboratory notebook, dated 6 September 1803,^[25] is a list in which he set out the relative weights of the atoms of a number of elements, derived from analysis of water, ammonia, [carbon dioxide](#), etc. by chemists of the time.

Převzato z Wikipedie

<https://www.youtube.com/watch?v=Fvw085zM0t4>



Various atoms and [molecules](#) as depicted in John Dalton's *A New System of Chemical Philosophy* (1808)

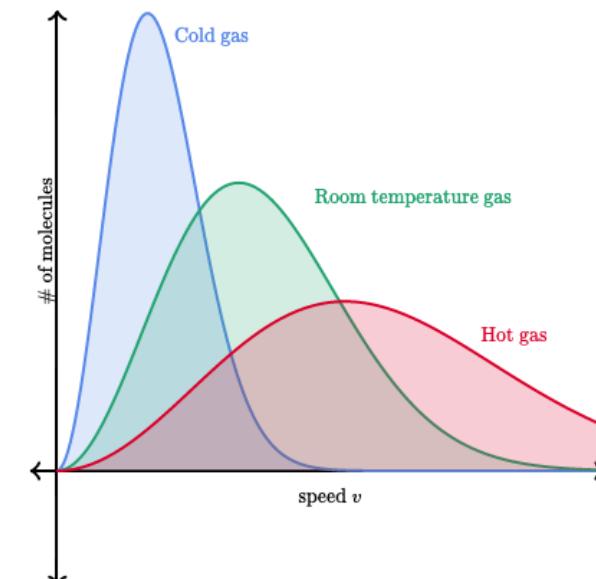
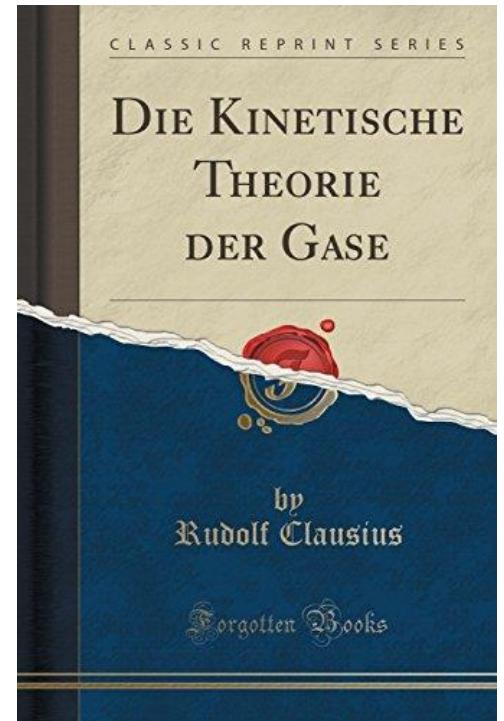
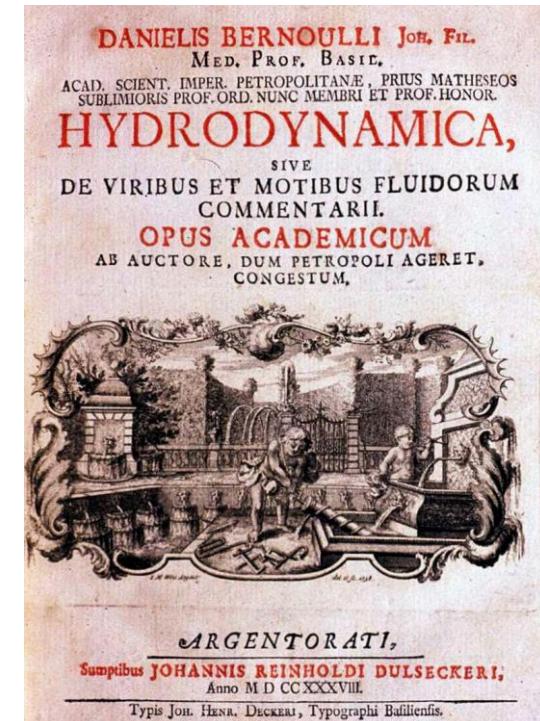
In 1738, **Daniel Bernoulli** (Bernoulli, 1738) published a model that contains the basic framework for the modern Kinetic Molecular theory. **Rudolf Clausius** furthered the model in 1857 by (among other things) introducing the concept of mean free path (Clausius, 1857). These ideas were further developed by James **Maxwell** (Maxwell, Molecules, 1873).

In its modern form, the Kinetic Molecular Theory of gasses is based on five basic postulates.

1. Gas particles obey Newton's laws of motion and travel in straight lines unless they collide with other particles or the walls of the container.
2. Gas particles are very small compared to the averages of the distances between them.
3. Molecular collisions are perfectly elastic so that kinetic energy is conserved.
4. Gas particles do not interact with other particles except through collisions. There are no attractive or repulsive forces between particles.
5. The average kinetic energy of the particles in a sample of gas is proportional to the temperature.

Qualitatively, this model predicts the form of the ideal gas law.

1. More particles means more collisions with the wall
2. Smaller volume means more frequent collisions with the wall
3. Higher molecular speeds means more frequent collisions with the walls



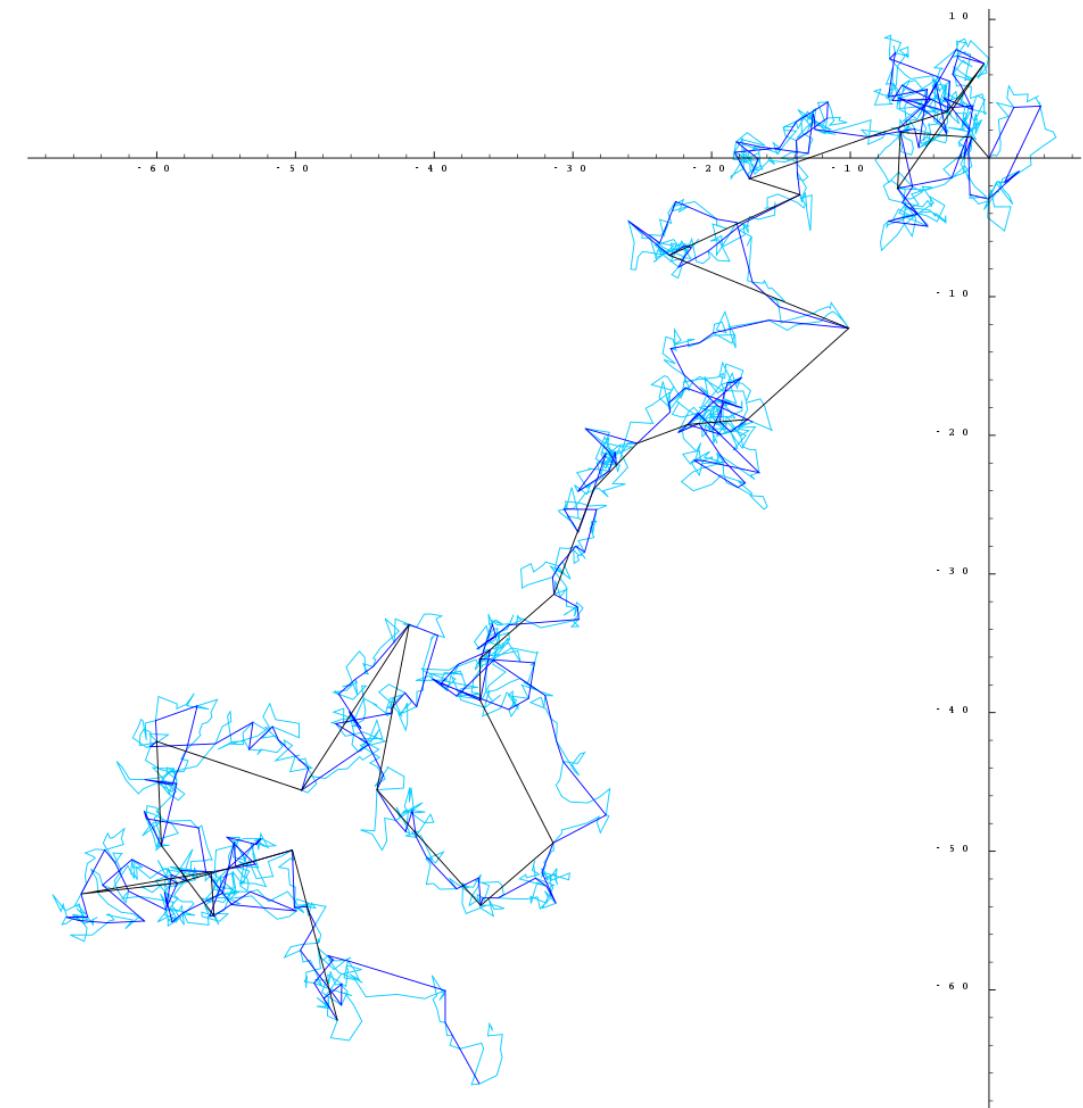
Brownův pohyb je náhodný pohyb mikroskopických částic v kapalném nebo plynném médiu. Je limitou náhodné procházky. Vysvětlením Brownova pohybu je, že molekuly v roztoku se vlivem tepelného pohybu neustále srážejí, přičemž směr a síla těchto srážek jsou náhodné, díky čemuž je i okamžitá poloha částice náhodná. Rychlosť Brownova pohybu je úměrná teplotě systému.

Brownův pohyb poprvé zaznamenal v roce 1827 biolog Robert Brown, když pozoroval chování pylových zrnek ve vodě. Aby vyloučil možnost, že pohyb je projevem případného života, opakoval experiment s částicemi prachu.

https://www.youtube.com/watch?v=J_uOVIIlsCVg

<https://www.youtube.com/watch?v=R5t-oA796to>

<https://www.youtube.com/watch?v=gPMVaAnij88>



Znázornění Brownova pohybu na záznamu polohy nahodile se pohybující částice. Zobrazení téhož pohybu nezávisle v 32, 256 a 2048 krocích je znázorněno postupně světlejšími barvami

Sir Joseph John Thomson (18. prosince 1856 – 30. srpna, 1940) byl anglický experimentální fyzik, který objevil elektron v roce 1897 při studiu elektrické vodivosti plynů, přesněji vlastností katodového záření. Za tento objev, kterým započala éra částicové fyziky, obdržel v roce 1906 Nobelovu cenu za fyziku.

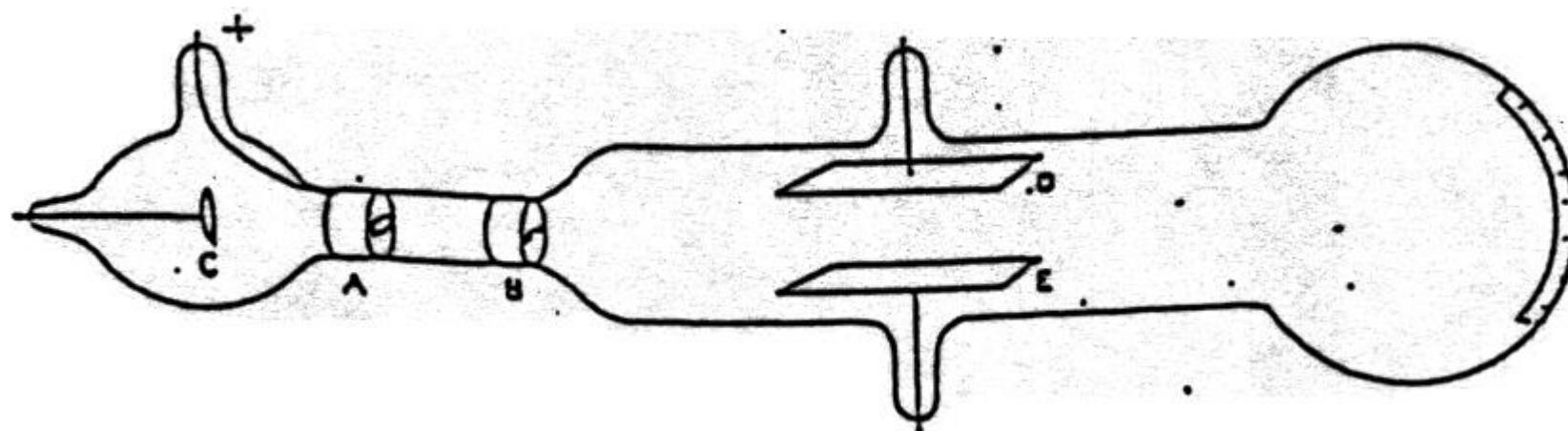
Jako ředitel Cavendishovy laboratoře na Univerzitě v Cambridge vedl či podporoval celou řadu základních experimentů, které stály u zrodu moderní fyziky na počátku 20. století. Pod jeho vedením pracovala řada pozdějších držitelů Nobelových cen (např. Ernest Rutherford či Francis William Aston) a v letech 1906–1907 také český fyzik František Záviška. Thomsonův syn, George Paget Thomson, získal též Nobelovu cenu za fyziku v roce 1937. Zajímavostí a také trochu ironií moderní fyziky je, že George Thomson, na rozdíl od svého otce, který prokázal existenci elektronu jako nové částice, obdržel Nobelovu cenu za výzkum vlnových vlastností elektronu při difrakci elektronů na krystalech (viz též Dualita částice a vlnění).

Zdroj Wikipedie

https://www.youtube.com/watch?v=B_Z4IIIIGIsU

<https://www.youtube.com/watch?v=Rb6MguN0Uj4>

<https://www.youtube.com/watch?v=O9Goyscbazk>

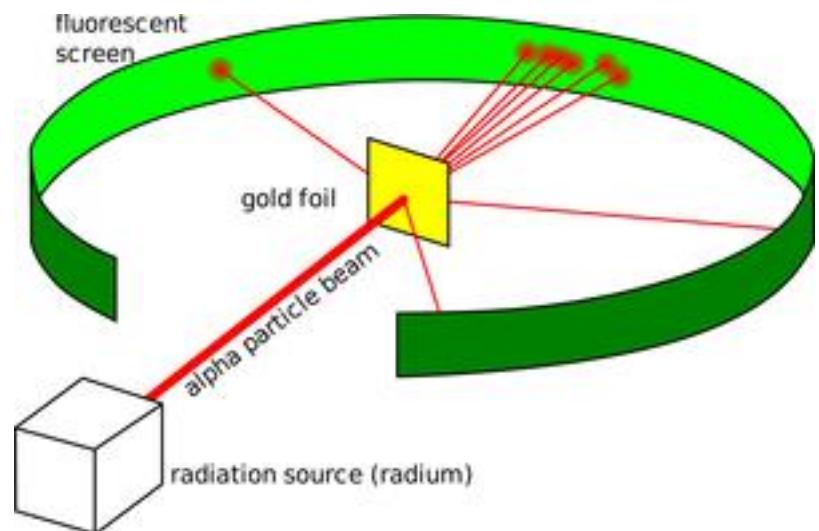


Thomson's illustration of the Crookes tube by which he observed the deflection of cathode rays by an electric field (and later measured their mass-to-charge ratio). Cathode rays were emitted from the cathode C, passed through slits A (the anode) and B (grounded), then through the electric field generated between plates D and E, finally impacting the surface at the far end.

Ernest Rutherford, FRS (30. srpna 1871, Brightwater, Nový Zéland – 19. října 1937, Cambridge Spojené království) byl britský fyzik novozélandského původu. Bývá považován za zakladatele jaderné fyziky. Zkoumal radioaktivní rozpad chemických prvků, navrhl koncept poločasu rozpadu a záření vzniklá rozpadem prvků rozdělil na α , β a γ . Při vývoji zařízení, které by umožňovalo detekovat záření, zjistil, že atom není homogenní koule, ale že jeho struktura odpovídá tzv. planetárnímu modelu. Za svůj objev a objevení radioaktivity obdržel v roce 1908 Nobelovu cenu za chemii, „za výzkum rozpadu prvků a chemii radioaktivních látek“.^[2]

V roce 1919 se mu povedlo jako prvnímu přeměnit jadernou reakcí prvek na jiný prvek (dusík na kyslík), čímž jako první provedl transmutaci prvku na jiný.

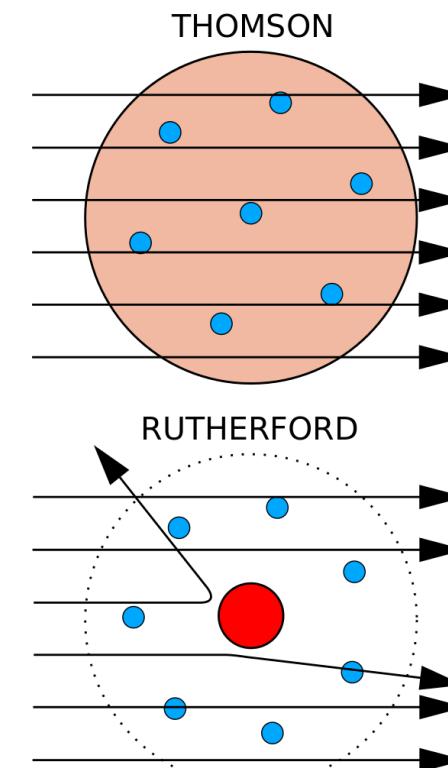
Roku 1909 spolupracoval na Geiger-Marsdenově experimentu, kterým byla prokázána existence malého atomového jádra. Při interpretaci tohoto experimentu Rutherford formuloval planetární (Rutherfordův) model atomu. zdroj Wikipedie



<https://www.youtube.com/watch?v=dRwDwB5BaLY>

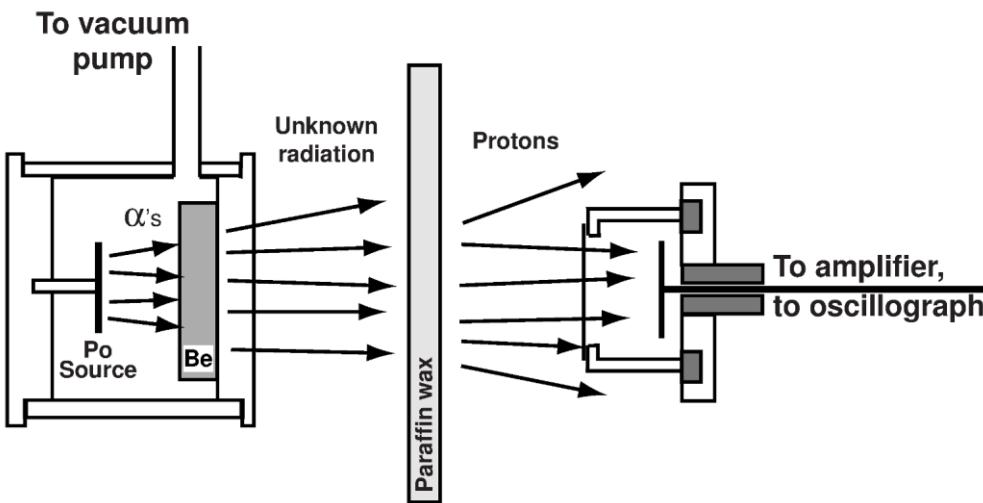
<https://www.tdwscience.com/discovery-of-the-nucleus--rutherford-s-g>

<https://www.youtube.com/watch?v=XBqHkraf8iE>



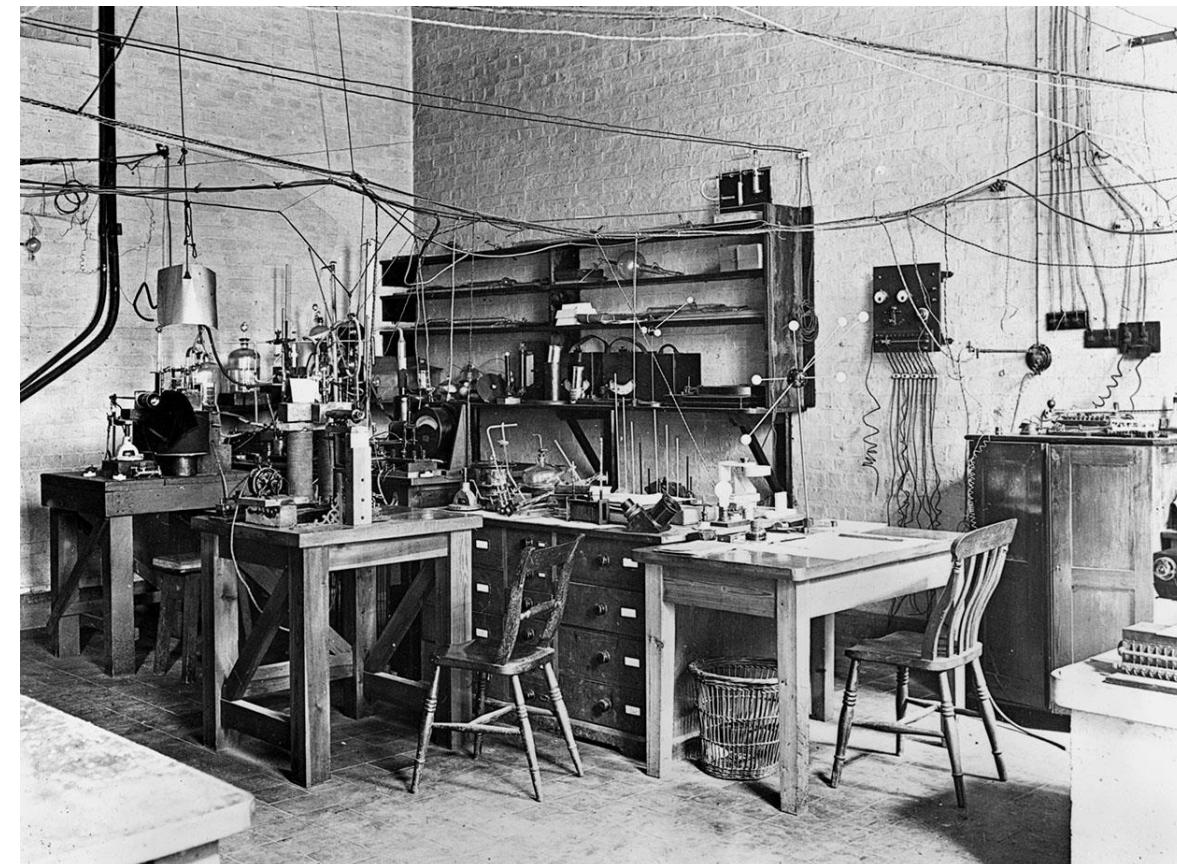
James Chadwick se narodil 20. října 1891 v [Bollingtonu](#) a studoval na univerzitě v [Manchesteru](#) a [Cambridge](#). V roce 1913 odešel do [Německa](#), kde pracoval s [Hansem Geigerem](#) na Technické univerzitě v Berlíně. Po válce se Chadwick vrátil do Cambridge, kde pracoval v Cavendishových laboratořích s [Ernestem Rutherfordem](#) na výzkumu vyzařování [gama záření](#) z radioaktivních materiálů. Studovali též transmutaci prvků při ostřelování [částicemi alfa](#) a podstatu jader atomů. V roce 1932 při ostřelování jader [berylia](#) alfa částicemi objevil částici v jádře, která byla nazvána [neutron](#), protože neměla elektrický náboj. Na rozdíl od [heliových](#) jader (alfa částic), které mají kladný náboj a jsou proto odpuzovány elektrickými silami v okolí jádra, tato nová částice procházela touto elektrickou bariérou bez potíží. Chadwick tak připravil cestu pro štěpení jader a vznik atomové bomby. Za tento důležitý objev mu byla v roce 1932 udělena [Hughes Medal](#) Královské společnosti a následně v roce 1935 [Nobelova cena za fyziku](#).

zdroj Wikipedie

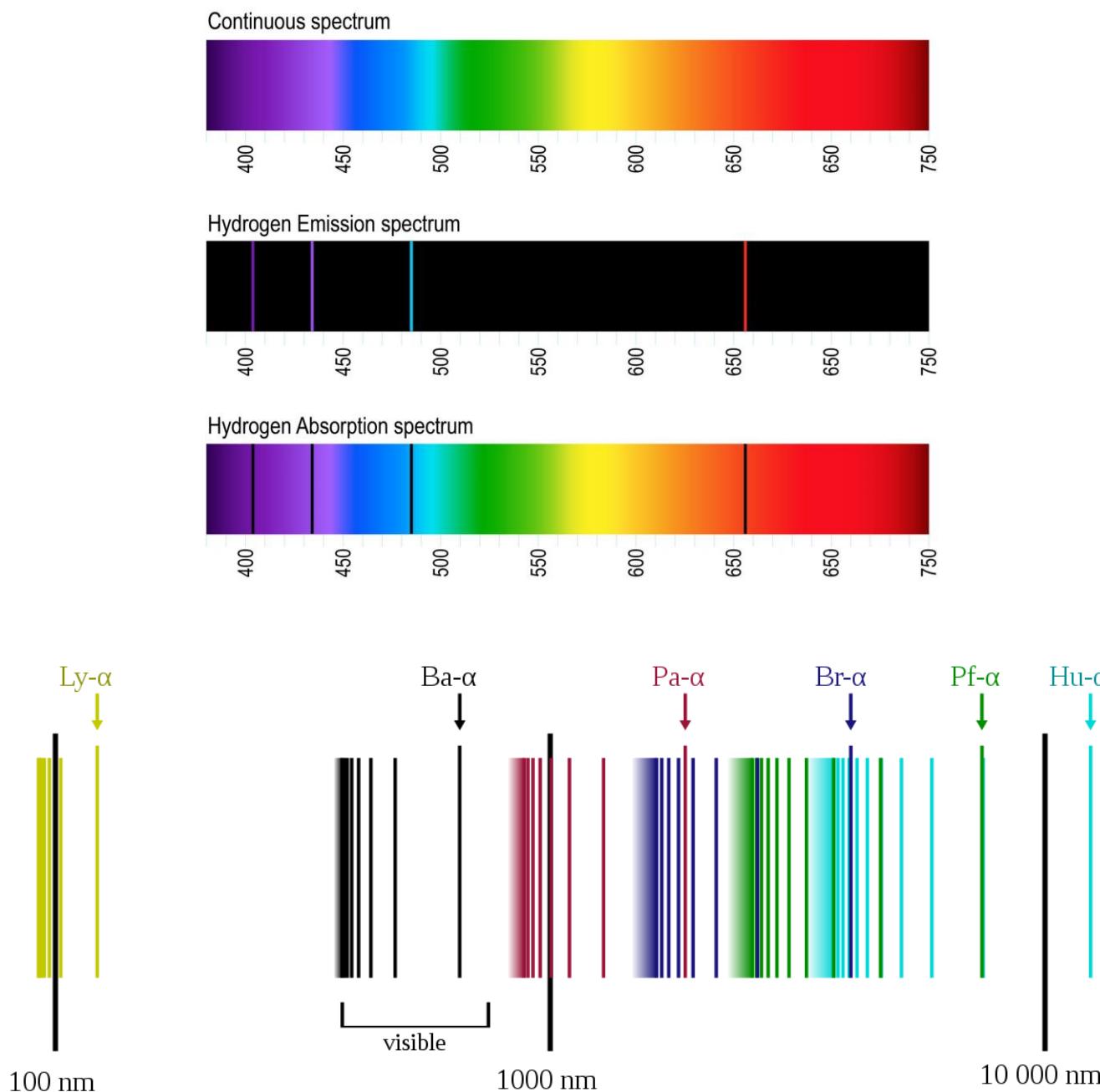


<https://www.tdwscience.com/atomic-structure--discovery-of-the-neutron>

<https://www.youtube.com/watch?v=2bNdMzbluzw>



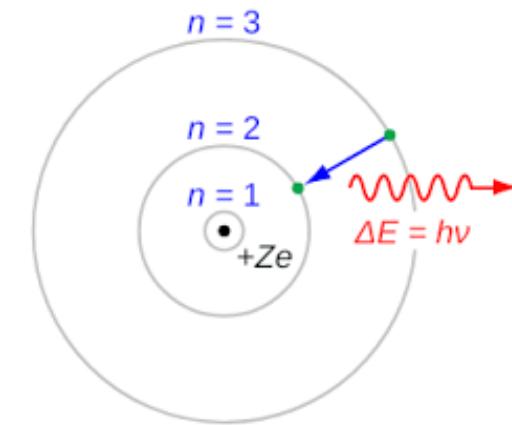
Spektrum vodíku, velká záhada klasické fyziky



Niels Henrik David Bohr (Danish: ['nels 'poə?]; 7 October 1885 – 18 November 1962) was a Danish physicist who made foundational contributions to understanding atomic structure and quantum theory, for which he received the Nobel Prize in Physics in 1922. Bohr was also a philosopher and a promoter of scientific research.

Bohr developed the Bohr model of the atom, in which he proposed that energy levels of electrons are discrete and that the electrons revolve in stable orbits around the atomic nucleus but can jump from one energy level (or orbit) to another. Although the Bohr model has been supplanted by other models, its underlying principles remain valid. He conceived the principle of complementarity: that items could be separately analysed in terms of contradictory properties, like behaving as a wave or a stream of particles. The notion of complementarity dominated Bohr's thinking in both science and philosophy.

<https://www.youtube.com/watch?v=Gt7mo8SNkA>



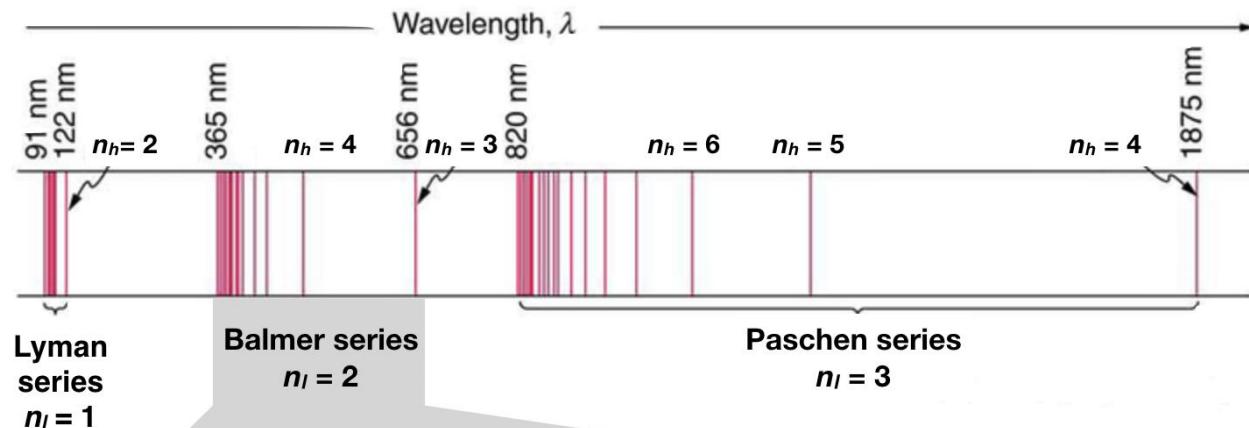
Bohrovy postuláty:

1. Atom vodíku je tvořen pozitivně nabitém jádrem a elektronem, který kolem něho obíhá po kruhové dráze
2. Elektron může být jen v takovém stavu, na orbitě takového poloměru, že jeho moment hybnosti je celočíselný násobek $h/2\pi$
3. Záření se emituje jen tehdy, když elektron přechází ze stavu s vyšší energií do stavu s nižší energií
4. Frekvence záření je $h\nu = E_2 - E_1$

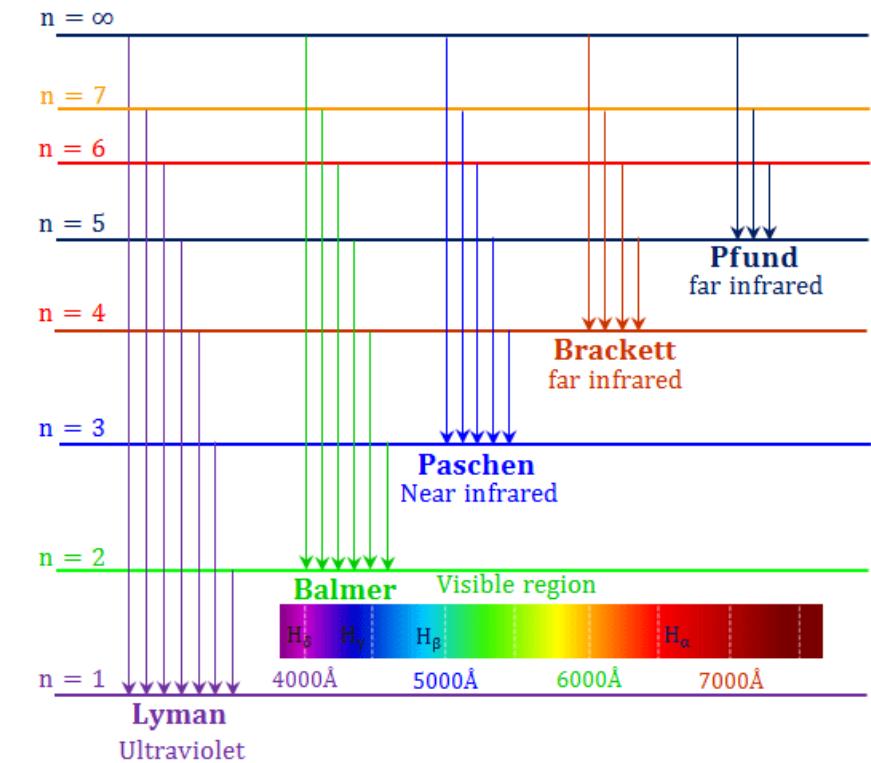
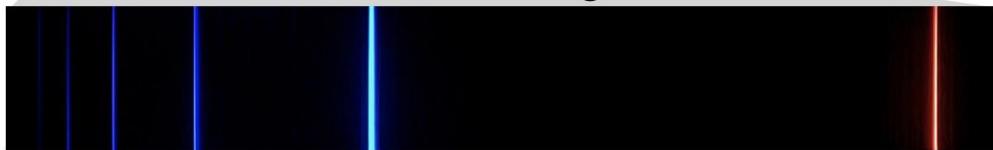
Lze z nich vyvodit, že

vzdálenost elektronu od jádra
celková energie elektronu (kinetická + potenciální)

$$\begin{aligned} r &= 0.53 \times 10^{-10} n^2 [\text{m}] \\ E &= -13.6/n^2 [\text{eV}] \end{aligned}$$



Emission in the visible region



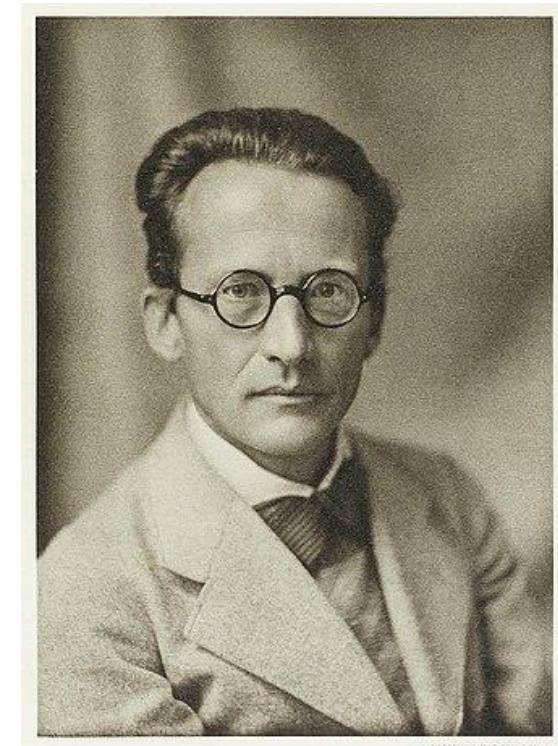
Kvantová mechanika je základní [fyzikální teorie](#), která zobecnila a rozšířila [klasickou mechaniku](#), zejména na [atomové](#) a [subatomové](#) úrovni. Od klasické mechaniky se odlišuje především popisem stavu fyzikálních objektů. Stav [mikročastic](#) v kvantové mechanice není popsán jejich polohou a [hybností](#), jak je tomu v klasické mechanice, ale [vlnovou funkcí](#), obdobně jako je postupná [elektromagnetická vlna](#) popsána [harmonickou funkcí](#). Při přesně definovaných vnějších podmínkách pak lze pomocí kvantové mechaniky vypočítat pomocí [Schrödingerovy rovnice](#) vlnovou funkci v libovolném časovém okamžiku.

Čtverec absolutní hodnoty vlnové funkce udává [hustotu pravděpodobnosti](#) výskytu mikročástice. Jednodušeji lze toto říci, že se daná částice nachází v čase t na místě udaném souřadnicemi x, y, z s určitou pravděpodobností.

Hlavním rysem [interpretace kvantové mechaniky](#) je [pravděpodobnostní](#) popis. Dalším typickým rysem je tzv. [kvantování](#), [diskrétnost](#) a [nespojitost](#) některých veličin, které v klasické mechanice bývají spojité.

Erwin Rudolf Josef Alexander Schrödinger (12. srpna 1887

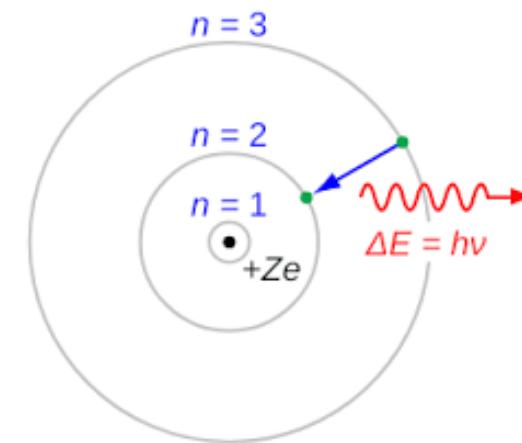
[Vídeň](#) – 4. ledna 1961 [Vídeň](#)) byl [rakouský](#) teoretický [fyzik](#), jeden ze zakladatelů [kvantové mechaniky](#), který se proslavil především formulací nerelativistické vlnové rovnice pro popis hmotných částic, kterou na jeho počest nazýváme [Schrödingerova rovnice](#). Za tuto základní práci obdržel v roce 1933 společně s [Paulem Diracem](#) [Nobelovu cenu](#).



Elektron v atomu vodíku

dle Bohra:

víme, v jaké vzdálenosti od jádra nalezneme elektron s určitou energií

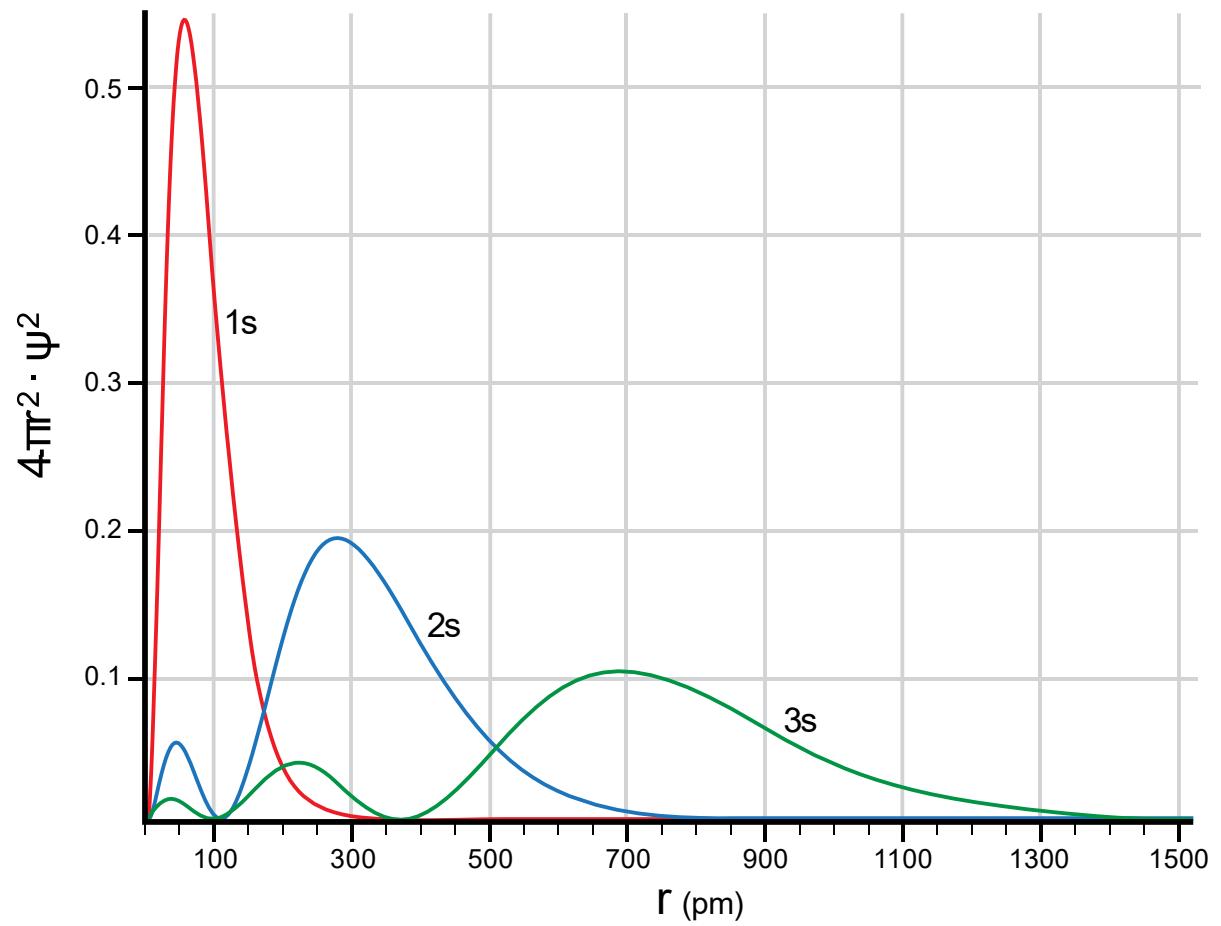


dle Schrödingerova:

víme pravděpodobnost, s kterou nalezneme Elektron v určitém intervalu vzdáleností od jádra

Jak vypadají plochy s největší hustotou pravděpodobnosti nalezení elektronu?

Co když je elektronů v atomu více? Jak se v prostoru rozprostřou?



Jak vypadají plochy s největší hustotou pravděpodobnosti nalezení elektronu?

Jsou to vždy sféry, jako tomu bylo u Bohra?

<https://www.khanacademy.org/science/ap-chemistry-beta/x2eef969c74e0d802:atomic-structure-and-properties/x2eef969c74e0d802:atomic-structure-and-electron-configuration/v/orbitals>

popis elektronu v atomu – 4 čísla: v jaké je slupce, jaký je tvar orbitalu, jak je orbital orientován, spin

Co když je elektronů v atomu více? Jak se v prostoru rozprostřou?

<https://www.khanacademy.org/science/ap-chemistry-beta/x2eef969c74e0d802:atomic-structure-and-properties/x2eef969c74e0d802:atomic-structure-and-electron-configuration/v/introduction-to-electron-configurations>

V jednom orbitalu mohou být jen dva elektrony, důsledek

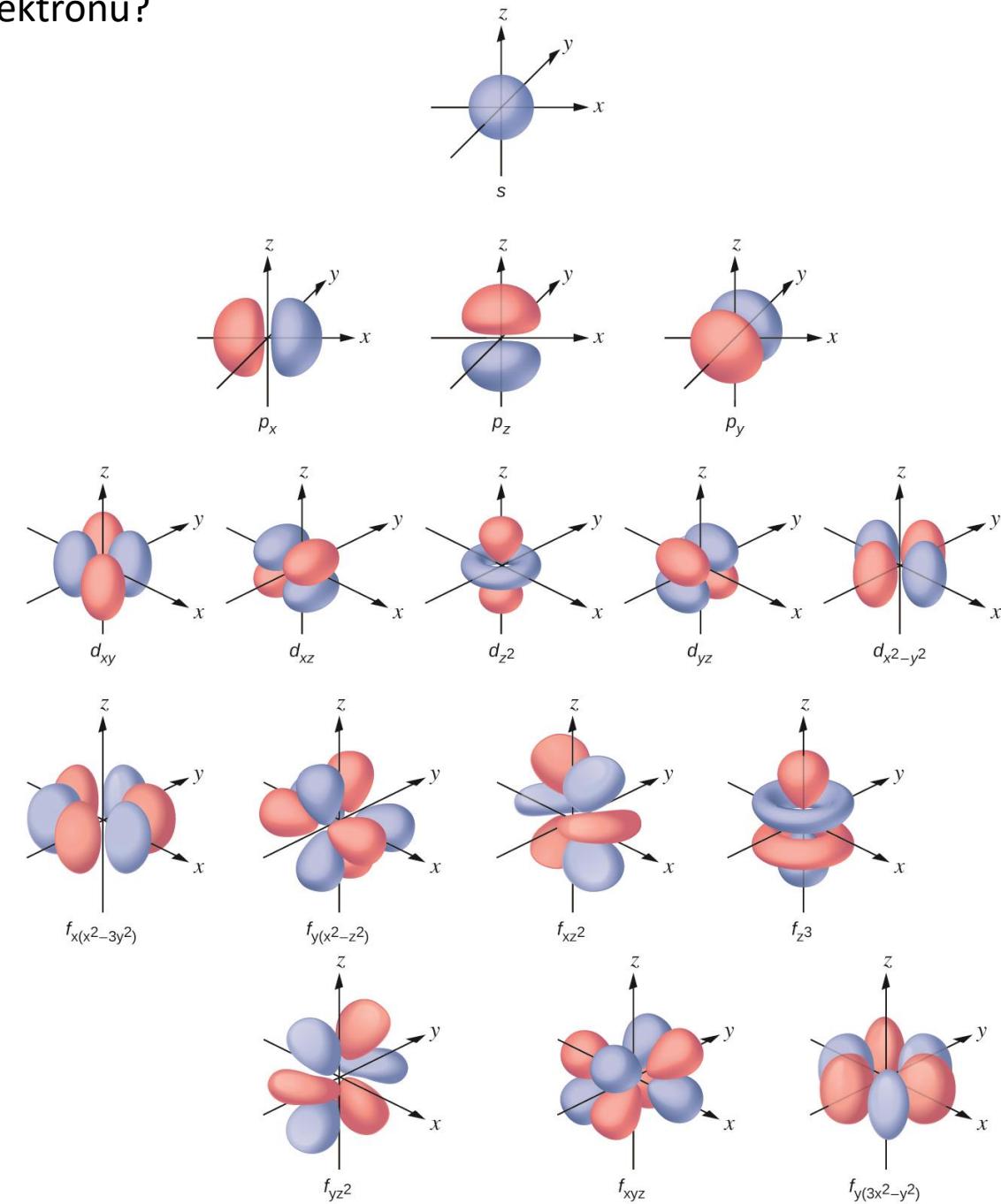
Pauliho vylučovacího principu.

s podslupka max. 2 elektrony

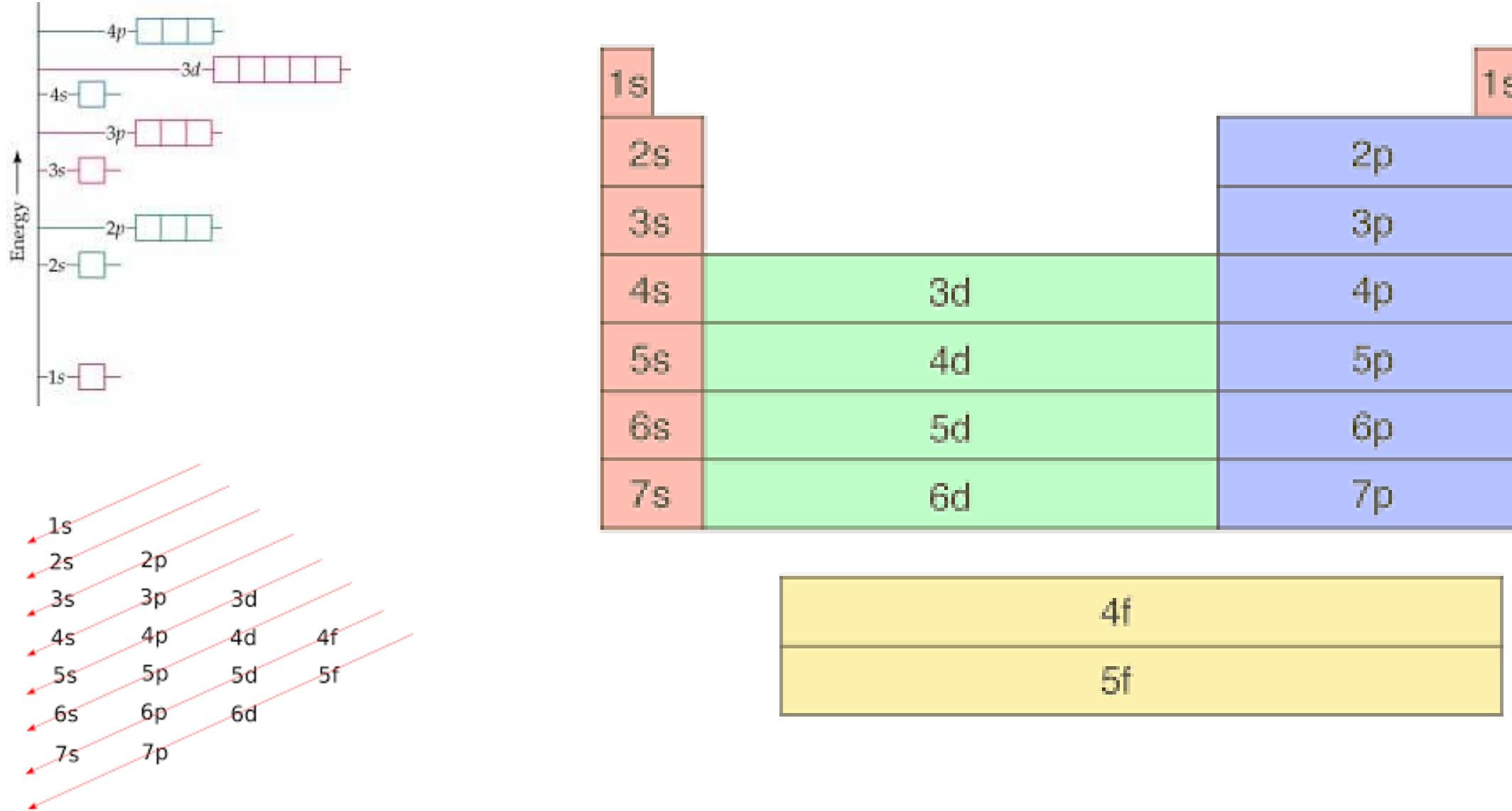
p podslupka max. 6 elektronů

d podslupka max. 10 elektronů

f podslupka max. 14 elektronů



<https://www.khanacademy.org/science/ap-chemistry-beta/x2eef969c74e0d802:atomic-structure-and-properties/x2eef969c74e0d802:atomic-structure-and-electron-configuration/v/the-aufbau-principle>



FRAGMENT

PERIODICKÁ SOUSTAVA PRVKŮ

	ns			(n - 2)f			(n - 1)d			np								
a	1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	12	13	14	15	16	17	18
b	I. A	II. A	III. A	IV. A	V. A	VI. A	VII. A		VIII. A		I. B	II. B	III. B	IV. B	V. B	VI. B	VII. B	VIII. B
c	I. A	II. A	III. B	IV. B	V. B	VI. B	VII. B		VIII.		I. B	II. B	III. A	IV. A	V. A	VI. A	VII. A	VIII. A

(210) 2,2

85 At

ASTAT

Astatium

relativní atomová hmotnost ← (210) → elektronegativita

protonové číslo ← → značka (symbol)

český název prvku ← → latinský název prvku

radioaktivní prvky ← → -I, I, III, V, VII → ovidační čísla
(běžná ovidační čísla jsou vyznačena tučně)

1	1,008	2,15	H	VODÍK	Hydrogenum	-I, I
2	6,94	0,95	9,01	Li	LITHIUM	Lithium
3	11	Na	SODÍK	Natrium	I	
4	12	Mg	HOŘČÍK	Magnesium	II	
5	19	K	DRASLÍK	Kalium	I	
6	20	Ca	VÁPNÍK	Calcium	II	
7	21	Sc	SKANDIUM	Scandium	III	
8	22	Ti	TITAN	Titanium	II, III, IV	
9	23	V	VANAD	Vanadium	III, IV, V	
10	24	Cr	CHROM	Chromium	II, III, VI	
11	25	Mn	MANGAN	Manganese	II, III, IV, VI, VII	
12	26	Fe	ŽELEZO	Ferrum	II, III, VI	
13	27	Co	KOBALT	Cobaltum	II, III	
14	28	Ni	NIKL	Nickelum	II, III, IV	
15	29	Cu	MĚD	Cuprum	I, II, III	
16	30	Zn	ZINEK	Zincum	II	
17	31	Ga	GALLIUM	Gallium	I, III	
18	32	Ge	GERMANIUM	Germanium	II, IV, VI	
19	33	As	ARZEN	Arsenicum	III, V	
20	34	Se	SELEN	Selenium	II, IV, VI	
21	35	Br	BROM	Bromum	II, III, IV, V, VII	
22	36	Kr	KRYPTON	Krypton		
23	37	Rb	RUBIDIUM	Rubidium	I	
24	38	Sr	STRONCIUM	Strontium	II	
25	39	Y	YTTRIUM	Yttrium	III	
26	40	Zr	ZIRKONIUM	Zirconium	IV	
27	41	Nb	NIOB	Niobium	III, IV, V	
28	42	Mo	MOLYBDEN	Molybdaenum	II, III, IV, V, VI	
29	43	Tc	TECHNECIUM	Technetium	IV, VI, VII	
30	44	Ru	RUTHENIUM	Ruthenium	II, III, IV, VI, VII, VIII	
31	45	Rh	RHODIUM	Rhodium	I, III, IV	
32	46	Pd	PALLADIUM	Palladium	II, IV	
33	47	Ag	STŘÍBRO	Argentum	I, II, III	
34	48	Cd	KADMIU	Cadmium	II	
35	49	In	INDIUM	Indium	I, III	
36	50	Sn	CÍN	Stannum	II, IV, VI	
37	51	Sb	ANTIMON	Stibium	III, III, IV, V	
38	52	Te	TELLUR	Tellurium	II, IV, VI	
39	53	I	JOD	Iodum	I, III, V, VII	
40	54	Xe	XENON	Xenon		
41	85	At	ASTAT	Astatum	II, III, V, VII	
42	86	Rn	RADON	Radon		
43	132,91	Cs	CESIUM	Caesium	I	
44	137,34	Ba	BARYUM	Baryum	II	
45	138,91	La	LANTHAN	Lanthanum	III	
46	178,49	Hf	HAFNIUM	Hafnium	IV	
47	180,95	Ta	TANTAL	Tantalum	V	
48	183,85	W	WOLFRAM	Wolframium	VI	
49	186,21	Re	RHENIUM	Rhenium	VII	
50	190,20	Os	OSMIUM	Osmium	VII	
51	192,22	Ir	IRIDIUM	Iridium	IV	
52	195,08	Pt	PLATINA	Platinum	II, IV	
53	196,97	Au	ZLATO	Aurum	I, III	
54	200,59	Hg	RTUŤ	Hydrygyrum	II, II	
55	204,37	Tl	THALLIUM	Thallium	III, V	
56	207,20	Pb	OLOVO	Plumbum	II, IV	
57	208,98	Bi	BISMUT	Bismuthum	III, V	
58	209 (20)	Po	POLONIUM	Polonium	IV, VI	
59	210 (22)	At	ASTAT	Astatum	V, VII	
60	212,26	Rn	RADON	Radon		
61	140,12	Ce	CER	Cerium	III, IV	
62	140,91	Pr	PRASEODYM	Praseodymium	III, IV	
63	144,24	Nd	NEODYM	Neodymium	III	
64	145	Pm	PROMETHIUM	Promethium	III	
65	150,4	Sm	SAMARIUM	Samarium	II, III	
66	151,96	Eu	EUROPIUM	Europium	II, III	
67	157,25	Gd	GADOLINIUM	Gadolinium	III	
68	158,93	Tb	TERBIUM	Terbium	III, IV	
69	162,50	Dy	DYSPROSIUM	Dysprosium	III	
70	164,93	Ho	HOLMIUM	Holmium	III	
71	167,26	Er	ERBIUM	Erbium	III	
72	168,93	Tm	THULIUM	Thulium	II, III	
73	173,04	Yb	YTTERBIUM	Ytterbium	II, III	
74	174,97	Lu	LUTECIUM	Lutetium	III	
75	232,04	Th	THORIUM	Thorium	III, IV	
76	231,04	Pa	PROTAKTIUM	Protactinium	IV, V	
77	238,03	U	URAN	Uranium	III, IV, V, VI	
78	237,05	Np	NEPTUNIUM	Neptunium	III, IV, VI, VII	
79	239,05	Pu	PLUTONIUM	Plutonium	III, IV, VI	
80	241,06	Am	AMERICIUM	Americium	III, IV	
81	244,06	Cm	CURIUM	Curium	III	
82	249,08	Bk	BERKELIUM	Berkelium	III	
83	252,08	Cf	KALIFORNIUM	Kalifornium	III	
84	253,09	Es	EINSTEINIUM	Einsteinium	III	
85	257,10	Fm	FERMIUM	Fermium	III	
86	256,09	Md	MENDELEVIUM	Mendelevium	III	
87	255,09	No	NOBELIUM	Nobelium	III	
88	256,10	Rn	LAWRENCIUM	Lawrentium	III	
89	257,00	Uus	(Uuo)			
90	257,00	Uuh	Ununhexium			
91	257,00	Uup	Ununpentium			
92	257,00	Uut	Ununtrium			
93	257,00	Uq	Ununquadium			
94	257,00	Uub	Ununbium			
95	257,00	Uub	Ununbium			
96	257,00	Uub	Ununbium			
97	257,00	Uub	Ununbium			
98	257,00	Uub	Ununbium			
99	257,00	Uub	Ununbium			
100	257,00	Uub	Ununbium			
101	257,00	Uub	Ununbium			
102	257,00	Uub	Ununbium			
103	257,00	Uub	Ununbium			

- alkalické kovy
- kovy alkalickej zemí
- triada železa
- platinové kovy
- chalkogeny
- halogeny
- vzácné plyny

140,12	58 Ce	140,91	59 Pr	144,24	60 Nd	145	61 Pm	150,4	62 Sm	151,96	63 Eu	157,25	64 Gd	158,93	65 Tb	162,50	66 Dy	164,93	67 Ho	167,26	68 Er	168,93	69 Tm	173,04	70 Yb	174,97	71 Lu
232,04	90 Th	231,04	91 Pa	238,03	92 U	237,05	93 Np	239,05	94 Pu	241,06	95 Am	244,06	96 Cm	249,08	97 Bk	252,08	98 Cf	253,09	99 Es	257,10	100 Fm	256,09	101 Md	255,09	102 No	256,10	103 Lr
232,04	90 Th	231,04	91 Pa	238,03	92 U	237,05	93 Np	239,05	94 Pu	241,06	95 Am	244,06	96 Cm	249,08	97 Bk	252,08	98 Cf	253,09	99 Es	257,10	100 Fm	256,09	101 Md	255,09	102 No	256,10	103 Lr
232,04	90 Th	231,04	91 Pa	238,03	92 U	237,05	93 Np	239,05	94 Pu	241,06	95 Am	244,06	96 Cm	249,08	97 Bk	252,08	98 Cf	253,09	99 Es	257,10	100 Fm	256,09	101 Md	255,09	102 No	256,10	103 Lr
232,04	90 Th	231,04	91 Pa	238,03	92 U	237,05	93 Np	239,05	94 Pu	241,06	95 Am	244,06	96 Cm	249,08	97 Bk	252,08	98 Cf	253,09	99 Es	257,10	100 Fm	256,09	101 Md	255,09	102 No	256,10	103 Lr

skupenství

prvku

(při 20 °C)

pevné

kapalné

plynné