



INVESTICE DO ROZVOJE VZDĚLÁVÁNÍ

Název školy	Gymnázium Josefa Ressela, Chrudim, Olbrachtova 291
Název a číslo OP	OP Vzdělávání pro konkurenceschopnost, CZ. 1.5, Název projektu: Inovace ve vzdělávání na Gymnáziu Chrudim, reg.č.:CZ.1.07/1.5.00/34.0249
Název šablony klíčové aktivity	III/2 Zvyšování kvality výuky prostřednictvím ICT
Tematická oblast (předmět)	Informatika a výpočetní technika
Název sady vzdělávacích materiálů	Zpracování dat v programech Microsoft Office
Jméno tvůrce vzdělávací sady	Martin Keller
Číslo sady	III/2- 9-2-04
Anotace	Výklad nové látky seznámení se se styly vytvořenými pomocí MS Word
Ověřeno ve výuce: ročník, třída, dne, předmět	4. ročník nižšího gymnázia; 4.E; 29. 11. 2012; IVT

Styly ve Wordu

ZADÁNÍ

Styly ve Wordu

1. účel stylů viz text z aktuální fyziky . Polovodiče
2. typy stylů
 - a) odstavec
 - b) znak
3. nadefinování vlastností stylů – v prvním textu použijte tři styly na: nadpis, 1. odstavec, letopočet 1781 – viz předloha. Styly potom pomocí „štetěčku“ zkopírujte na druhý text
4. úpravy vlastností stylů – změňte barvu písma, velikost písma, zarovnání odstavce, odsazení odstavců, ...

Vedení el. proudu v polovodičích

Polovodiče

- = látky, které při nízkých teplotách téměř nevedou el. proud
 - čím vyšší provozní teplota, tím vyšší vodivost
 - nejrozšířenějším polovodičem je **křemík**
- čím je vyšší teplota, tím mají větší vodivost
 - rozdíl oproti vodičům!!!

Elektrický proud v polovodičích

- Polovodiče typu N
- Elektronová (**N**egativní) vodivost

...
...
...
...

Uran

Až bezmála do konce 18. Století končila sluneční soustava pro pozemské astronomy u Saturnu - ve vzdálenosti řádově 10x větší, než je vzdálenost Země - Slunce. Teprve v roce 1781 objevil britský astronom (patrně po předcích českého původu) William Herschel planetu, která je právě na hranici viditelnosti pouhým okem - Uran.

Planeta obíhá kolem Slunce ve vzdálenosti 2x větší než Saturn (téměř 3 miliardy km) a jeden oběh kolem Slunce ukončí teprve za 84 let. Má poloměr 26 500 km a hmotnost skoro 15x

větší než Země; jeho střední hustota je tedy asi o 20 % vyšší než hustota vody. Pozorování ze Země neumožňovalo objevit nějaké podrobnosti na jeho povrchu; spektroskopicky se v atmosféře Uranu podařilo prokázat čpavek a metan. Pozemská pozorování odhalila taky existenci pěti družic planety, jež mimo jiné pomohla stanovit polohu Uranova rovníku. Ukázalo se, že osa rotace planety směřuje téměř podél oběžné roviny Uranu. Uran zkrátka rotuje "naležato" a v současné době směřuje jižním pólem rotační osy ke Slunci a k Zemi. Neúnavná kosmická sonda Voyager 2 dospěla k Uranu počátkem roku 1986 a údaje, které vyslala na Zemi, rázem svou početností i kvalitou překonaly všechno, co jsme se předtím o Uranu dozvěděli za více než dvě století pozemních pozorování.

V atmosféře Uranu nebyli objeveny žádné zvláštní podrobnosti, ale přesto se podařilo zjistit, že tam vane vítr ve směru rotace planety úctyhodnou rychlostí až 480 km / h. Hlavními složkami atmosféry je molekulární vodík s 15 % příměsí hélia - ostatní prvky a sloučeniny jsou přítomny jen ve stopách. Celá atmosféra bez ohledu na ozáření Sluncem má zhruba stejnou teplotu - 220 °C. Její tloušťka se odhaduje na plných 7000 km. Ve větší hloubce se pak patrně nalézá kapalná voda, metan a čpavek a uprostřed planety se předpokládá existence kamenného jádra o poloměru 8000 km

Uran

Až bezmála do konce 18. Století končila sluneční soustava pro pozemské astronomy u Saturnu - ve vzdálenosti řádově 10x větší, než je vzdálenost Země - Slunce. Teprve v roce 1781 objevil britský astronom (patrně po předcích českého původu) William Herschel planetu, která je právě na hranici viditelnosti pouhým okem - Uran.

Planeta obíhá kolem Slunce ve vzdálenosti 2x větší než Saturn (téměř 3 miliardy km) a jeden oběh kolem Slunce ukončí teprve za 84 let. Má poloměr 26 500 km a hmotnost skoro 15x větší než Země; jeho střední hustota je tedy asi o 20 % vyšší než hustota vody. Pozorování ze Země neumožňovalo objevit nějaké podrobnosti na jeho povrchu; spektroskopicky se v atmosféře Uranu podařilo prokázat čpavek a metan. Pozemská pozorování odhalila taky existenci pěti družic planety, jež mimo jiné pomohla stanovit polohu Uranova rovníku. Ukázalo se, že osa rotace planety směřuje téměř podél oběžné roviny Uranu. Uran zkrátka rotuje "naležato" a v současné době směřuje jižním pólem rotační osy ke Slunci a k Zemi. Neúnavná kosmická sonda Voyager 2 dospěla k Uranu počátkem roku 1986 a údaje, které vyslala na Zemi, rázem svou početností i kvalitou překonaly všechno, co jsme se předtím o Uranu dozvěděli za více než dvě století pozemních pozorování.

V atmosféře Uranu nebyli objeveny žádné zvláštní podrobnosti, ale přesto se podařilo zjistit, že tam vane vítr ve směru rotace planety úctyhodnou rychlostí až 480 km / h. Hlavními složkami atmosféry je molekulární vodík s 15 % příměsí hélia - ostatní prvky a sloučeniny jsou přítomny jen ve stopách. Celá atmosféra bez ohledu na ozáření Sluncem má zhruba stejnou teplotu - 220 °C. Její tloušťka se odhaduje na plných 7000 km. Ve větší hloubce se pak patrně nalézá kapalná voda, metan a čpavek a uprostřed planety se předpokládá existence kamenného jádra o poloměru 8000 km

ŘEŠENÍ

Uran

*Až bezmála do konce 18. Století končila sluneční soustava pro pozemské astronomy u Saturnu - ve vzdálenosti řádově 10x větší, než je vzdálenost Země - Slunce. Teprve v roce **1781** objevil britský astronom (patrně po předcích českého původu) William Herschel planetu, která je právě na hranici viditelnosti pouhým okem - Uran.*

Planeta obíhá kolem Slunce ve vzdálenosti 2x větší než Saturn (téměř 3 miliardy km) a jeden oběh kolem Slunce ukončí teprve za 84 let. Má poloměr 26 500 km a hmotnost skoro 15x větší než Země; jeho střední hustota je tedy asi o 20 % vyšší než hustota vody. Pozorování ze Země neumožňovalo objevit nějaké podrobnosti na jeho povrchu; spektroskopicky se v atmosféře Uranu podařilo prokázat čpavek a metan. Pozemská pozorování odhalila taky existenci pěti družic planety, jež mimo jiné pomohla stanovit polohu Uranova rovníku. Ukázalo se, že osa rotace planety směřuje téměř podél oběžné roviny Uranu. Uran zkrátka rotuje "naležato" a v současné době směřuje jižním pólem rotační osy ke Slunci a k Zemi. Neúnavná kosmická sonda Voyager 2 dospěla k Uranu počátkem roku 1986 a údaje, které vyslala na Zemi, rázem svou početností i kvalitou překonaly všechno, co jsme se předtím o Uranu dozvěděli za více než dvě století pozemních pozorování.

V atmosféře Uranu nebyli objeveny žádné zvláštní podrobnosti, ale přesto se podařilo zjistit, že tam vane vítr ve směru rotace planety úctyhodnou rychlostí až 480 km / h. Hlavními složkami atmosféry je molekulární vodík s 15 % příměsí hélia - ostatní prvky a sloučeniny jsou přítomny jen ve stopách. Celá atmosféra bez ohledu na ozáření Sluncem má zhruba stejnou teplotu - 220 °C. Její tloušťka se odhaduje na plných 7000 km. Ve větší hloubce se pak patrně nalézá kapalná voda, metan a čpavek a uprostřed planety se předpokládá existence kamenného jádra o poloměru 8000 km

Uran

*Až bezmála do konce 18. Století končila sluneční soustava pro pozemské astronomy u Saturnu - ve vzdálenosti řádově 10x větší, než je vzdálenost Země - Slunce. Teprve v roce **1781** objevil britský astronom (patrně po předcích českého původu) William Herschel planetu, která je právě na hranici viditelnosti pouhým okem - Uran.*

Planeta obíhá kolem Slunce ve vzdálenosti 2x větší než Saturn (téměř 3 miliardy km) a jeden oběh kolem Slunce ukončí teprve za 84 let. Má poloměr 26 500 km a hmotnost skoro 15x větší než Země; jeho střední hustota je tedy asi o 20 % vyšší než hustota vody. Pozorování ze Země neumožňovalo objevit nějaké podrobnosti na jeho povrchu; spektroskopicky se v atmosféře Uranu podařilo prokázat čpavek a metan. Pozemská pozorování odhalila taky existenci pěti družic planety, jež mimo jiné pomohla stanovit polohu Uranova rovníku. Ukázalo se, že osa rotace planety směřuje téměř podél oběžné roviny Uranu. Uran zkrátka rotuje "naležato" a v současné době směřuje jižním pólem rotační osy ke Slunci a k Zemi. Neúnavná kosmická sonda Voyager 2 dospěla k Uranu počátkem roku 1986 a údaje, které

vyslala na Zemi, rázem svou početností i kvalitou překonaly všechno, co jsme se předtím o Uranu dozvěděli za více než dvě století pozemních pozorování.

Použité zdroje:

- M. Brož; MS Word CZ 2000
vyd. Computer Press, 1999
základní příručka, ISBN 80-7226-213-0
- J. Grygar; Okna vesmíru dokořán,
vyd. Naše vojsko, 1989
ISBN: 80-206-0126-0