

2.5 Kmity a rezonance

Kmitavý pohyb

- těleso vychýlené ze **stálé rovnovážné polohy** (tj. polohy, do které má tendenci se po vychýlení vracet) koná periodický (pravidelně se opakující) pohyb
- jedno opakování tohoto pohybu nazýváme **kmit**
- kmitající soustavu těles nazýváme **oscilátor**
- dobu trvání jednoho kmitu nazýváme **perioda T**
- převrácenou hodnotou periody je **frekvence f**
- definice periody T a frekvence f zůstávají stejné jako u rovnoměrného pohybu po kružnici – viz téma 2.1p.
- polovina kmitu se (zejména u kyvadel) nazývá **kyv**, kyvem se zpravidla myslí pohyb z jednoho mrtvého bodu ke druhému

Mechanické oscilátory

Příklady mechanických oscilátoru

- závaží o hmotnosti m na pružině s tuhostí k
- matematické kyvadlo (hmotný bod na nehmotném závěsu), v praxi se přibližně realizuje kovovou kuličkou zavěšenou na niti
- fyzické kyvadlo (jakékoliv těleso zavěšené nad svým těžištěm)
- ladička; struna na kytáře; sloupec vzduchu ve flétně
- lehký míček plovoucí na hladině vody
- kulička v kulové dutině s hladkými stěnami (misce)
- nepokoj v mechanických náramkových hodinkách
- dětská houpačka

Amplituda a fáze

Amplituda y_m

- je maximální výchylka oscilátoru během kmitu vzhledem k rovnovážné poloze
- mrtvé body (body zvratu) jsou do sebe vzdáleny o dvojnásobek amplitudy v daném kmitu

Fáze $\varphi = \omega t + \varphi_0$

- určuje okamžitou polohu oscilátoru; říkáme, že oscilátor je v určité fázi kmitu
- počáteční fázi φ_0 pokládáme často rovnu nule, takže platí $\varphi = \omega t$

Typy kmitů podle tlumení a buzení

Kmity podle tlumení

- netlumené (amplituda zůstává v čase konstantní)
- tlumené (amplituda klesá s časem, ovšem ne lineárně)

Kmity podle buzení

- vlastní (po počátečním vychýlení z rovnovážné polohy kmitá oscilátor sám bez vnějšího působení); vlastní kmity jsou vždy tlumené v důsledku odporových sil (např. tření); tlumení je někdy nežádoucí a někdy žádoucí – např. tlumiče automobilu
- nucené (na těleso působíme periodickou silou o frekvenci f , takže mechanický oscilátor pak kmitá také s touto frekvencí)

Rezonance

Rezonance

- nastává pouze u reálného buzeného oscilátoru jedná se tedy o nucené kmity oscilátoru, jehož vlastní kmity by byly tlumené
- zajímá nás závislost amplitudy y_m na frekvenci budící síly f ; zjistíme, že amplituda prudce vzrůstá, když se budící frekvence f blíží frekvenci f_0 vlastních kmitů mechanického oscilátoru
- tento prudký nárůst amplitudy nazýváme **rezonance**
- rezonanci musíme mít pod kontrolou ve strojírenství, u výškových staveb, u dlouhých mostů apod.

Souvislost RPK a kmitání

Harmonické kmity

- podíváme-li se na těleso pohybující se RPK ze strany (v rovině pohybu), uvidíme **harmonické kmity**
- harmonické kmity vykonává také závaží na pružině
- RPK a kmitání popisujeme stejnými veličinami T, f, φ, ω ; veličinu ω nazýváme u RPK úhlová rychlost, zatímco u harmonických kmitů úhlová frekvence
- okamžitou výchylku harmonických kmitů určuje funkce sinus

$$y = y_m \sin \omega t$$

$$v = y_m \omega \cos \omega t$$

$$a_y = -y_m \omega^2 \sin \omega t$$

2.5p Kyvadla, historie měření času

Kyvadlo

- doba kmitu T matematického kyvadla závisí pouze na délce závěsu l a intenzitě gravitačního pole g v místě, kde je kyvadlo zavěšeno

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{l}{g}}$$

- protože obě veličiny lze poměrně dobře fixovat, hodí se kyvadlo k řízení chodu hodin
- předchůdcem kyvadla v mechanických hodinách byl **lihýř** (je např. v Pražském orloji), jehož chyba byla běžně několik minut za jeden den

Mechanické hodiny a kyvadlo

Prozkoumávání nového světa

- v 17. století byla potřeba přesné určení zeměpisných souřadnic
- zeměpisná šířka se určovala podle výšky Polárky nad obzorem pomocí přístroje zvaného sextant
- pro určení zeměpisné délky byl kromě měření polohy hvězd potřeba přesný čas – hodiny, které mají velkou přesnost ($\pm 0,1$ s za 1 den) a jdou dobře i na lodi
- s myšlenkou spojení kyvadla a hodin přišel asi první Galileo Galilei, ale nestihl ji zrealizovat
- první (a velmi přesné) kyvadlové hodiny nejen navrhl ale i vyrobil Christian Huygens 1656

Měření času

Přirozená jednotka času

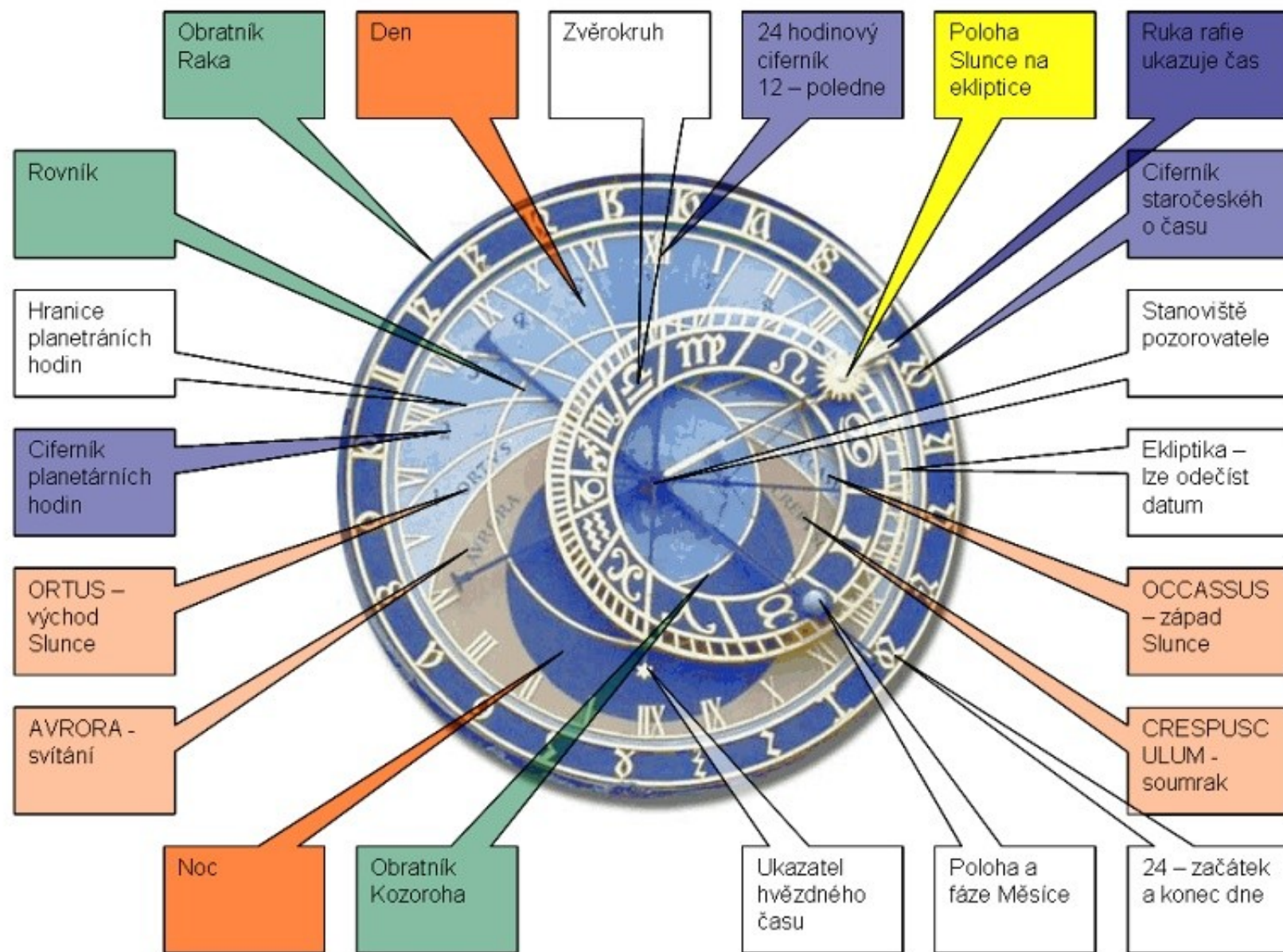
- už pro pravěkého člověka byl jeden **den** (1 d)
- den se přirozeně dělil na světlo a tmu ... den a noc
- den i noc se dělily na tucet (12) dílů, jejichž délka pak záležela na ročním období (babylónský čas)
- s mechanickými hodinami (ozubená kola) přichází dělení dne na $2 \times 12 = 24$ stejně dlouhých hodin
- přesnější dělení > další ručička > 60 malých dílků (lat. minuta)
- další zpřesňování: prima minuta a sekunda minuta
- převody: $1 \text{ d} = 24 \text{ h} = 1440 \text{ min} = 86400 \text{ s}$

Měření času - kalendář

Kalendář vzniká na základě pozorování

- pohybu nebeských těles (slunce, měsíc, hvězdy)
- dějů v přírodě
- Juliánský kalendář (Julius Caesar 45 př.n.l.)
- Gregoriánský kalendář (Řehoř XIII. 1582)
- zajímavý je Mayský kalendář, přesnější než náš GK
- zajímavý je i čistě lunární Islámský kalendář, který se proti našemu kalendáři každý rok posunuje

Měření času a pražský orloj



Měření času a pražský orloj



2.6 Mechanika pevných těles

Pevné těleso

- reálná pevná tělesa jsou tvořena pevnou látkou s určitou hustotou ρ

Hustota ρ (angl.)

- je definována jako podíl hmotnosti m a objemu V tělesa z dané látky

$$\rho = \frac{m}{V}$$

- $[\rho] = \text{kg} \cdot \text{m}^{-3}$
- obdobně lze definovat i hustotu kapalin a plynů
- hustota plynů se mění s teplotou a tlakem, uvádíme ji za normálních podmínek ($p = 101325 \text{ Pa}$, $t = 0 \text{ }^\circ\text{C}$)

Chování těles při deformaci

Deformace pevného tělesa

- změna rozměrů, tvaru, objemu

Pevná tělesa dělíme na

- pružná (**elastická**) tělesa ... přestane-li působit deformační síla, vrací se do původního tvaru
- tvárná (**plastická**) tělesa ... i když přestane působit deformační síla, zůstanou v deformovaném tvaru

Ráz (odraz, nebo náraz) těles

- pružný (kulečnickové koule, míč na basketbal) - odraz
- tvárný (koule z plastelíny) - „slepí“ se do 1 tělesa

Změna vlastností látek s teplotou

Křehkost


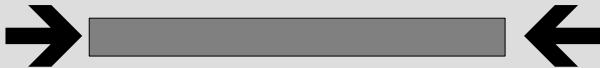
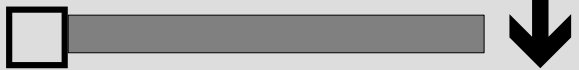
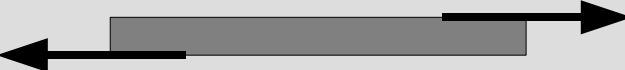

- těleso se působením deformační síly rozlomí, roztrhne, rozpadne na kousky (např. sklo)

Pevné látky mění své vlastnosti

- ponoříme-li gumovou hadičku na chvíli do tekutého dusíku (teplota varu $t_v = -196$ °C), ztratí pružnost a snadno ji rozbijeme kladivem
- ztráta pružnosti nebo vznik trhlin vlivem deformací může být velmi nebezpečné u staveb nebo strojů (technické aplikace fyziky pevných látek)

Typy deformace pevných látek

Deformace podle působících sil

- tah 
- tlak 
- ohyb 
- smyk 
- kroucení 

$$\sigma = \frac{F}{S}$$

Mechanické napětí σ (sigma)

- veličina přímo úměrná napět'ové síle F a nepřímo úměrná průřezu namáhané tyče S
- všimněte si, že napětí se definuje stejně jako tlak, má i stejnou jednotku (jakou ?), ale jiný fyzikální význam

Hookův zákon

Zákon popisující pružnou deformaci tělesa (tyče)

- formuloval Robert Hook, současník Isaaca Newtona
- prodloužení tyče je přímo úměrné působícímu mechanickému napětí
- konstanta přímé úměrnosti je E^{-1}
- konstanta E se nazývá **modul pružnosti v tahu** a jde o materiálovou konstantu uváděnou v technických tabulkách
- pro ocel $E = 220 \text{ GPa}$

$$\Delta l = \frac{1}{E} \sigma l$$

Tuhé těleso

Tuhé těleso

- zidealizovaná představa tělesa, které se nedeformuje
- pokud na těleso nepůsobí velké napět'ové síly, odpovídá tato představa realitě
- tvar tuhého tělesa se tedy nemění, zajímá nás pouze změna jeho polohy, tedy **pohyb**

Pohyb tuhého tělesa

- posuvný ... translace
- otáčivý ... rotace

2.6p Rotace tuhého tělesa

Otáčení tuhého tělesa

- probíhá kolem osy otáčení (body na ose otáčení jsou během otáčení v klidu – nepohybují se)
- osa otáčení může mít reálný základ (hřídel či osička, uložená v ložiskách; umožní pouze rotaci, ale nikoliv translaci), nebo může být pouze myšlená (těleso pak často koná otáčivý i posuvný pohyb současně)
- vektor síly, která způsobuje roztočení tělesa, nesmí ležet na přímce procházející osou otáčení
- účinek síly záleží nejen na velikosti působící síly, ale také na kolmé vzdálenosti přímky, na níž leží vektor působící síly od osy vzdálenosti, tj. tzv. **rameno síly**

Moment síly vzhledem k ose otáčení

Moment síly M (angl. moment)

- vektorová veličina, leží na ose otáčení, míří směrem k pozorovateli, pokud vidí kladný směr otáčení (proti směru hodinových ručiček – tak se pouští voda :-)
- vektorově ji definujeme jako vektorový součin polohového vektoru r působišťe síly vzhledem k ose otáčení a působící síly F

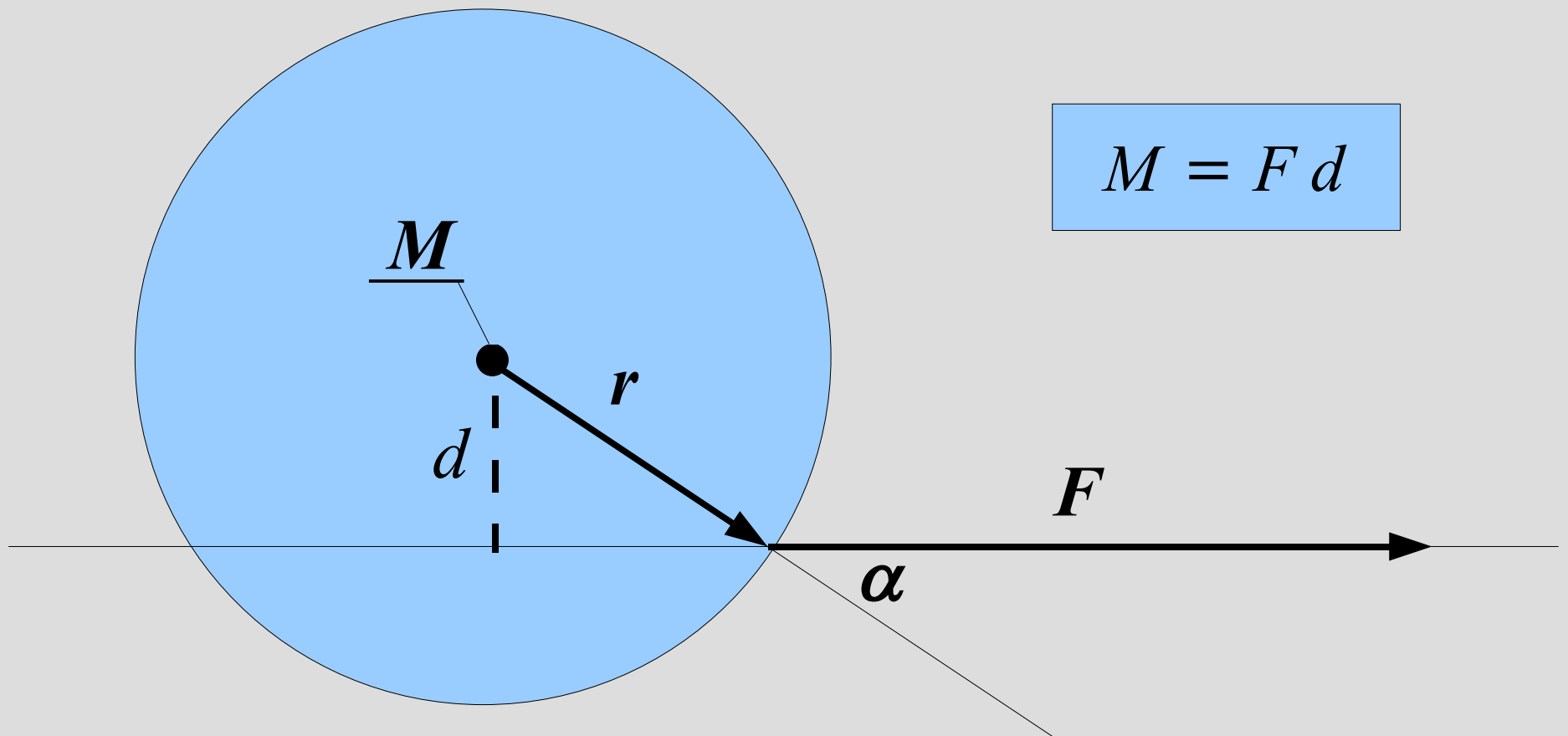
$$M = r \times F = r F \sin \alpha$$

- pokud místo polohového vektoru vezmeme **rameno síly** d a u síly uvažujeme její velikost F , dostaneme jednoduchý vztah

$$M = F d$$

Moment síly vzhledem k ose otáčení

Moment síly M



Moment síly vzhledem k ose otáčení

Jednotka momentu síly

- je newtonmetr ... N.m

$$[M] = [F] \cdot [d] = \text{N.m}$$

Pravidlo pravé ruky

- pokud ohnuté prst pravé ruky ukazují směr otáčení, pak kolmo k nim vztyčený palec ukazuje směr momentu síly (a samozřejmě i směr osy otáčení)
- toto pravidlo platí obecně pro vektorový součin: první vektor (zde polohový vektor r) míří do dlaně, druhý vektor (zde síla F) ukazují prsty pravé ruky a součin vektorů ukazuje kolmo vztyčený palec

Momentová věta

Slovní vyjádření

- Otáčivý účinek několika sil na tuhé těleso se ruší, je-li součet jejich momentů vzhledem k téže ose nulový.

Matematické vyjádření

- Pro rovnovážný stav (klid nebo rovnoměrnou rotaci) platí

$$\sum M = \sum F \times r = 0$$

- obecně
- pro dvě síly

$$F_1 d_1 = F_2 d_2$$

- vyjádření pro dvě síly je základem pro popis několika jednoduchých strojů (páka, kladka, kolo na hřídeli)

Momentová věta a rovnoramenné váhy

Popis situace

- na rovnoramenných vahách je v rovnováze moment působený tíhou váženého tělesa na levé misce a moment působený tíhou závaží na pravé misce
- ramena obou sil jsou stejně velká $d = d_1 = d_2$
- tedy platí (pro dvě síly – tíhy)
 - $F_1 d = F_2 d$
 - $G_1 d = G_2 d$
 - $m_1 g d = m_2 g d \quad / : g : d$
 - $m_1 = m_2$
- tedy hmotnost tělesa m_1 je stejná jako hmotnost závaží m_2

2.7 Mechanika tekutin

Tekutiny

- nemají stálý tvar – tečou
 - kapaliny (mají stálou hustotu – jsou nestlačitelné)
 - plyny (hustota se mění s tlakem a teplotou – jsou stlačitelné)

Mechanika tekutin

- podle typu tekutiny
 - hydromechanika (mechanika kapalin – vody)
 - aeromechanika (mechanika plynů – vzduchu)
- podle proudění tekutiny
 - **hydrostatika** a **aerostatika** (tekutina je v klidu)
 - **hydrodynamika** a **aerodynamika** (proudící tekutina)

Kapaliny a plyny

Kapaliny

- zachovávají svůj objem V
- v nádobě vytváří vodorovnou hladinu
- jsou nestlačitelné (ideální kapalina), resp. velmi málo stlačitelné (reálná kapalina)

Plyny

- snadno mění svůj objem V
- vyplní celý objem uzavřené nádoby
- jsou dokonale stlačitelné (ideální plyn), resp. velmi snadno stlačitelné (reálný plyn)

Vnitřní tření (vazkost, viskozita)

Ideální tekutiny

- ideální kapalina i ideální plyn nemají žádné vnitřní tření

Reálné tekutiny

- reálné kapaliny i reálné plyny mají vnitřní tření, které brzdí jejich proudění
- velké vnitřní tření (velkou viskozitu) mají např. med, nebo rozehrátý asfalt
- malé vnitřní tření má např. voda, líh
- u některých látek závisí viskozita na přesném složení a teplotě (např. oleje – mazání motoru v automobilu)

Tlak působený vnější silou

Pascalův zákon

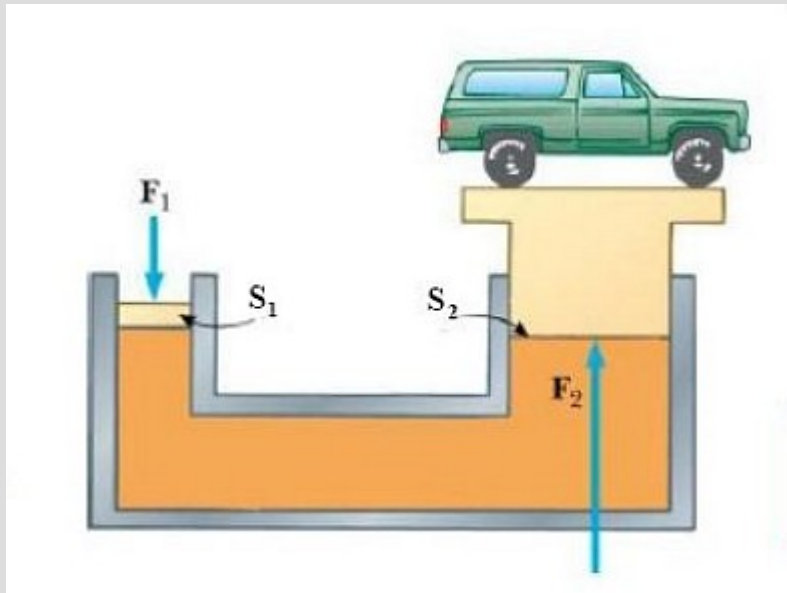
- tlak vyvolaný vnější silou se šíří v tekutině všemi směry a je ve všech místech tekutiny stejně velký
- aplikace: hydraulická zařízení (zvedák, lis, stavební stroje – buldozer, bagr, brzdy v automobilu, ...)

Tlak p (angl. pressure)

- je přímo úměrný působící tlaková síle F a nepřímo úměrný ploše pístu S
- jednotkou tlaku je pascal
 $1 \text{ Pa} = 1 \text{ N.m}^{-2}$
(newton na čtverečný metr)

$$p = \frac{F}{S}$$

Princip hydraulických zařízení



$$p = \textit{konst.} \Rightarrow \frac{F_1}{S_1} = \frac{F_2}{S_2}$$

$$\Rightarrow \frac{F_1}{F_2} = \frac{S_1}{S_2}$$

Hydraulická zařízení

- hydraulické brzdy v automobilech, stavební stroje, zvedáky, lisy, polohovací křeslo u stomatologa
- menší píst je v praktických zařízeních často nahrazen čerpadlem, nebo pumpou na hydraulickou kapalinu

Tlak působený tíhou kapaliny

Hydrostatický tlak

- odpovídá tíze kapaliny G v myšleném sloupci nad myšlenou či skutečnou plochou S (např. dno nádoby)
- objem sloupce kapaliny je $V = S h$ a tíha $G = \rho V g$
- odtud hydrostatická tlaková síla $F_h = \rho S h g$
- a **hydrostatický tlak**
- ve vodě vzroste tento tlak na každých 10 m o 100 kPa = 1 at
(o 1 technickou atmosféru)
- hydrostatický paradox a Pascalův pokus se sudem !

$$p = \frac{F}{S} = \rho h g$$

Archimedův zákon

Slovní vyjádření

- Těleso ponořené do kapaliny je nadlehčováno silou, která se rovná tíze kapaliny stejného objemu, jaký má ponořená část tělesa.
- lze využít k určení hustoty pevné látky (příběh o králi, zlatníkovi a koruně ze slitiny Au a Ag)
- vztlakem se vysvětluje i plování těles (záleží na porovnání hustot tělesa a kapalin ... jak?)

Matematické vyjádření

- ρ ... hustota kapaliny
- V ... objem ponořené části tělesa

$$F_{vz} = \rho g V$$

Tlak působený tíhou vzduchu

Atmosferický tlak

- nelze vyjádřit stejně jednoduchým vzorcem jako hydrostatický tlak, protože hustota vzduchu se mění s výškou
- s rostoucí výškou hustota i tlak rychle klesají a klesá také teplota vzduchu (na 1000 m zhruba o 6,5 °C)
- existenci atmosferického tlaku svými experimenty prokázali jako první Jan Evangelista Torricelii a Otto von Guericke
- tlak vzduchu měříme barometrem, obecně přístroje k měření tlaku nazýváme **manometry**
- ke snižování tlaku vzduchu v nádobě slouží **vývěvy**
- **normální atm. tlak** u hladiny moře $p_0 = 101\,352\text{ Pa}$

2.7p Proudící tekutiny

Objemový průtok Q_V

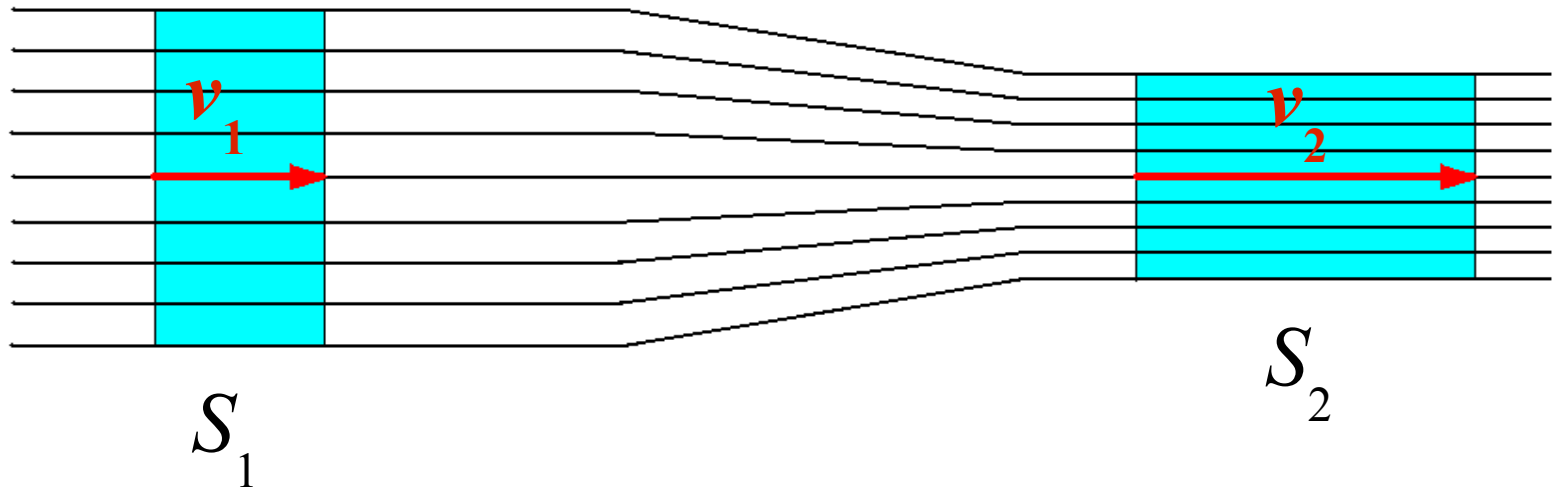
- množství tekutiny, které proteče průřezem trubice za jednotku času
- známe-li průřez trubice S a rychlost proudění tekutiny v , vypočteme jej

$$Q_V = S v$$

Rovnice kontinuity

- česky nazývána rovnice spojitosti toků
- platí pouze pro kapaliny (protože jsou nestlačitelné)
- Objemový průtok kapaliny měřený v libovolném místě trubice zůstává v celé trubici konstantní.

Rovnice kontinuity



$$S_1 v_1 = S_2 v_2$$

Bernoulliova rovnice

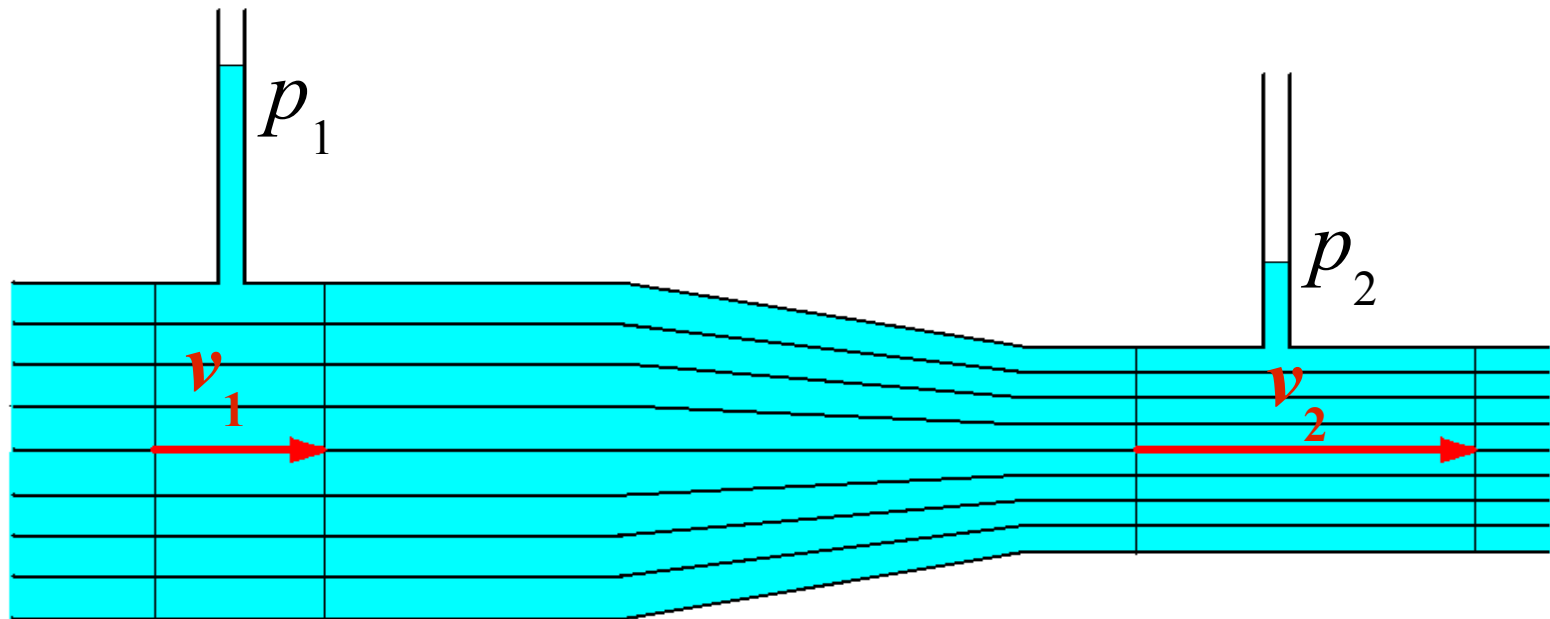
Zákon zachování energie

- myšlený jednotkový objem kapaliny má v každém místě trubice stejnou celkovou mechanickou energii
- jde o kinetickou energii (úměrná v^2), potenciální energii polohovou (úměrná h) a tlakovou (úměrná p)
- platí pouze v ideální kapalině (bez vnitřního tření)

Celkový tlak proudící kapaliny

- statický tlak p , který naměříme manometrem
- hydrostatický tlak $\rho g h$
- dynamický tlak, daný pohybem kapaliny $\frac{1}{2} \rho v^2$

Bernoulliova rovnice



$$\frac{1}{2}\rho v_1^2 + p_1 = \frac{1}{2}\rho v_2^2 + p_2$$

Bernoulliiova rovnice a vzduch

Aerodynamický paradox

- Foukni silně (rychle) mezi dva papíry! Co se stane?
- Proč je nebezpečné, když cyklistu předjíždí rychle jedoucí kamion?
- Na jakém principu funguje rozprašovač (fixírka)?

Aerodynamika v dopravě

- Víme, že křídla letadel jsou zvedána aerodynamickou vztlakovou silou (tvar křídla, rychle proudící vzduch).
- Závodní auta F1 mají naopak přitlačná křídla.

Hydrodynamický paradox

- Jak funguje vodní vývěva? (rychle proudící voda)

Torricelliho vzorec

Rychlost výtoku kapaliny

- kapalina vytéká z otvoru ve stěně nádoby
- v místě otvoru se její hydrostatický tlak přesně vyrovná s dynamickým tlakem
- což matematicky zapíšeme rovnicí

$$\rho g h = \frac{1}{2} \rho v^2$$

- vydělte tuto rovnici hustotou kapaliny ρ a vyjádřete z ní rychlost v výtoku kapaliny z nádoby v závislosti na výšce h hladiny kapaliny nad výtokovým otvorem.

Torricelliho vzorec

Výsledek odvození

- pokud osamostatníte rychlost, dostanete výsledný vztah nazývaný **Torricelliho vzorec**

$$v = \sqrt{2hg}$$

2.8 Teorie relativity

Speciální teorie relativity

- Albert Einstein 1905
 - ve všech inerciálních vztažných soustavách probíhají všechny fyzikální děje podle stejných zákonů
 - rychlost světla ve vakuu je mezní (nepřekročitelná) rychlost a je stejná ve všech inerciálních vztažných soustavách

Obecná teorie relativity

- Albert Einstein 1926
 - zobecňuje popis i na neinerciální vztažné soustavy
 - buduje moderní teorii gravitace
 - projevuje se v kosmickém měřítku (hvězdy, galaxie)

Skládání rychlostí

Princip stálé rychlosti světla

- rychlost světla ve vakuu c je mezní (nepřekonatelná) rychlost a je stejná ve všech inerciálních vztažných soustavách
- z tohoto principu jasně plyne, že rychlosti se nemohou skládat prostým sčítáním
- v rámci STR lze (pomocí středoškolské matematiky) odvodit vzorec

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

Další důsledky STR

Relativita současnosti

- události, které jeden pozorovatel vnímá jako současné, mohou z pohledu druhého pozorovatele nastat v různou dobu

Vyjadřování vysokých rychlostí

- rychlosti v blízké rychlosti světla c vyjadřujeme často pomocí poměru β

$$\beta = \frac{v}{c}$$

Kontrakce délek

- tělesa se ve směru pohybu vysokou rychlostí zkracují
- označíme-li klidovou délku l_0 , pak při rychlosti $v = \beta c$ je pozorována délka (ve směru pohybu)

$$l = l_0 \sqrt{1 - \beta^2}$$

Další důsledky STR

Dilatace času

- pozorujeme-li částici pohybující se vysokou rychlostí, plyne její čas z našeho pohledu pomaleji
- tento jev byl mnohokrát pozorován, např. při **detekci mionů**, které vznikly v horních vrstvách atmosféry a jen díky dilataci času mají šanci doletět až k povrchu Země
- označíme-li trvání děje ve vlastním čase pohybující se částice (soustavy) Δt_0 , pak při pohybu rychlostí $v = \beta c$ je pozorována doba trvání děje

$$\Delta t = \frac{\Delta t_0}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

Hybnost a energie ve STR

Hybnost p částice (tělesa)

- částice s klidovou hmotností m_0 , pohybující se vysokou rychlostí $v = \beta c$ má hybnost
- na vzorec se lze dívat i tak, že hmotnost částice (tělesa) s jeho rychlostí v roste

$$p = \frac{m_0 v}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

Energie E částice (tělesa)

- celková energie E se skládá z klidové energie $m_0 c^2$ a z kinetické energie E_k

$$E = m c^2$$

$$E = m_0 c^2 + E_k$$

Albert Einstein

Osobnost 20. století

- narozen 1879 v Ulmu v židovské podnikatelské rodině
- **1905** - „zázračný rok“ - publikoval několik děl, která změnila fyziku (2005 – světový rok fyziky)
- 1911-12 učil na německé univerzitě v Praze
- 1922 – Nobelova cena za fyziku
- 1933 – utíká před fašisty z Německa do USA
- v průběhu 2. sv. války varuje prezidenta USA před nebezpečím atomové bomby (bojí se, že by ji mohl získat Adolf Hitler)
- později usiluje o mír, snaží se prosadit zákaz jaderných zbraní
- jeho rodinný život není příliš šťastný
- ve fyzice se snaží o sjednocení známých teorií do jedné velké dokonalé teorie (jednotné teorie pole), ale to se dodnes nedaří

Určeno pro prezentaci přednášky Vybrané kapitoly z fyziky pro studenty OVP.

Byly použity materiály z <http://www.musilek.eu/fyzika> , které vycházejí z učebnice

Ivan Štoll: Fyzika pro netechnické obory SOŠ a SOU, Prometheus, Praha 2001