

15 MECHANIKA IDEÁLNÍCH TEKUTIN

Hydrostatika ideální kapaliny

Hydrodynamika ideální tekutiny

Na rozdíl od pevných látek, které zachovávají při pohybu svůj tvar, setkáváme se v přírodě s látkami, které naopak velmi lehce svůj tvar mění. Vyznačují se tedy vlastností, kterou nazýváme tekutost. Patří k nim plyny a kapaliny, které na základě uvedených vlastností nazýváme společně tekutinami. Podobně jako v případě pevné látky i zde si zavedeme představu ideální tekutiny, a to jako tekutiny s dokonalou tekutostí. Jinými slovy: ke změně svého tvaru nepotřebuje ideální tekutina dodat žádnou energii. Reálné tekutiny mají tuto vlastnost jen v omezené míře a těmito tekutinami se budeme zabývat v článku 39.3. V této kapitole si zformulujeme základní zákony mechaniky ideálních tekutin, s ohledem na to, že při zkoumání tepelného pohybu jsme se v podstatě zabývali plyny, budeme mít nyní na mysli především kapaliny. U nich přistoupí jako další charakteristika ideálnosti tak zvaná nestlačitelnost. Problémy kapalin v klidu zahrneme do hydrostatiky, problémy jejich pohybu do hydrodynamiky. Jestliže však připustíme i stlačitelnost, budou odvozené výsledky platit i pro mechaniku plynů.

15.1 Hydrostatika ideální kapaliny

Do hydrostatiky zahrnujeme nejen problémy týkající se kapalin v klidu, ale i takové jejich pohyby, při kterých těžiště zůstává v klidu. Kapalina rotující s nádobou, nepohybuje-li se těžiště celého systému, řešíme rovněž v rámci hydrostatiky. Jelikož je kapalina tekutá, zaujímá při tomto pohybu tvar, který závisí na příslušném silovém poli - v daném případě na poli odstředivých a gravitačních sil (z hlediska neinerciálního souřadného systému, spojeného s kapalinou). Obě pole jsou příkladem potenciálového pole, proto základním problémem hydrostatiky je formulování rovnováhy kapaliny za přítomnosti potenciálových polí. Základní pojmy a zákony jsou obsaženy ve větách 15.1-15.4.

15.1

Základní zákon hydrostatiky zní: součet hydrostatického tlaku a potenciální energie jednotkového objemu kapaliny ρV je konstantní, to je

$$p + \rho V = \text{konst}, \quad (15.1)$$

kde ρ je měrná hmotnost kapaliny a V je potenciál silového pole (definovaný větou 11.22).

15.2

Uvažujme o určitém množství ideální kapaliny (obr. 15.1), která se nachází v potenciálovém poli (např. v gravitačním poli, v poli odstředivých sil apod.), které je charakterizováno potenciálem V . Na každý element povrchu této kapaliny dS působí okolní kapalina silou

$$d\mathbf{F}_1 = -pd\mathbf{S},$$

takže na celou uvažovanou plochu ohraničující kapalinu působí síla

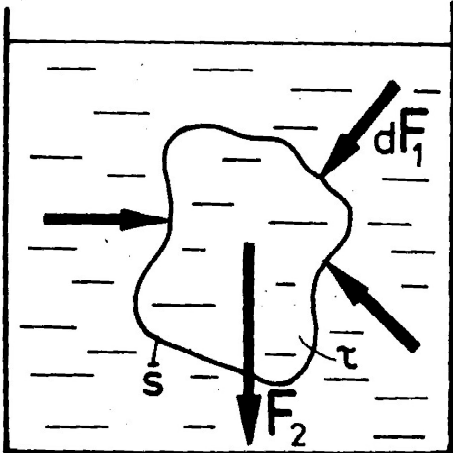
Pascalův zákon: tlak v kapalině se šíří všemi směry stejně ($p = konst$).

15.3

Rozdíl tlaků ve dvou bodech kapaliny je určen vztahem

$$p_1 - p_2 = \rho \cdot (V_2 - V_1), \quad (15.2)$$

kde V_1 a V_2 jsou potenciály silového pole v místech 1 a 2.



Obr. 15.1 Myšlený uzavřený objem kapaliny v silovém poli

ARCHIMEDES, 287-212 před n.l., řecký matematik a fyzik. Zabýval se zejména mechanikou, zavedl pojem těžiště a momentu síly. Vybudoval základy hydrostatiky. Objevil známý a po něm pojmenovaný zákon o nadlehčování těles ponořených do kapaliny.

$$\mathbf{F}_1 = - \oint_S p d\mathbf{S}. \quad (15.3)$$

Jelikož každý element kapaliny se nachází v silovém poli, působí na něj podle vztahu (11.28) síla

kde jsme potenciální energii W_p elementu s hmotností dm vyjádřili $W_p = \rho V d\tau$, kde $d\tau$ je

$$\mathbf{F}_2 = - \text{grad} W_p = - \rho (\text{grad} V) d\tau,$$

element objemu a měrnou hmotnost ρ považujeme za konstantní v celém objemu. Celková síla silového pole je proto

$$\mathbf{F}_2 = - \int \rho (\text{grad} V) d\tau. \quad (15.4)$$

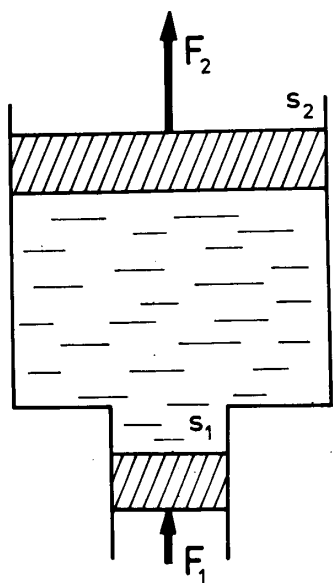
Podle věty o pohybu těžiště 12.5 se celková síla působící na zkoumanou kapalinu hmotnosti $m = \int \rho d\tau$ rovná součinu této hmotnosti a zrychlení

$$\begin{aligned} - \oint_S p d\mathbf{S} - \rho \int (\text{grad} V) d\tau &= \\ &= \mathbf{a} \int \rho d\tau. \end{aligned} \quad (15.5)$$

těžiště a to je

Jestliže přetřansformujeme první integrál na objemový využitím Gaussovy-Ostrogradského věty (7.7) dostaneme rovnici

$$\begin{aligned} - \int (\text{grad} p) d\tau - \rho \int (\text{grad} V) d\tau &= \\ &= \mathbf{a} \int \rho d\tau, \end{aligned}$$



Obr. 15.2 Principy hydraulického lisu

z které vyplývá vztah

$$\rho \mathbf{a} = -\text{grad}(\rho V + p). \quad (15.6)$$

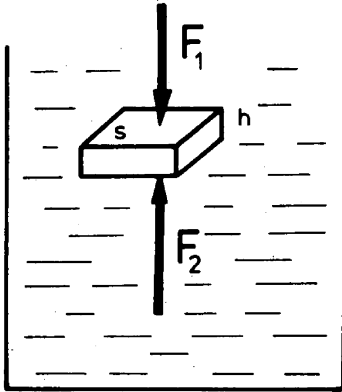
Jelikož jsme rovnováhu kapaliny definovali jako stav, v kterém se těžiště uvažovaného systému nepohybuje, je $a = 0$. Z rovnice (15.6) potom přímo vyplývá základní rovnice hydrostatiky ve tvaru (15.1). Z ní vyplývá několik všeobecně známých důsledků. Je-li např. tlak v kapalině dostatečně velký (v důsledku např. stlačení), může být $p \gg \rho V$. V takovém případě je podle rovnice (15.1) všude splněný vztah $p = \text{konst}$, což je Pascalův zákon. Na tomto principu je založena činnost tzv. hydraulického lisu, kapalinových brzd, atd.

Abychom dosáhli v kapalině tlaku p , musíme na píst průřezu S_1 působit silou $F_1 = pS_1$ (obr. 15.2). V důsledku nestlačitelnosti kapaliny a Pascalova zákona vyvíjí kapalina na jiný píst 2 průřezu S_2 sílu $F_2 = pS_2$, takže platí rovnice

$$F_2 = F_1 \frac{S_2}{S_1}. \quad (15.7)$$

Síla vyvíjená pístem o průřezu S_2 je tedy tolikrát větší než síla, kterou tlačíme na píst průřezu S_1 , kolikrát má píst 2 větší průřez než píst 1. Práce sil obou pístů je stejná.

Vztah (15.2) je rovněž jednoduchým důsledkem základního zákona (15.1). Dostaneme ho odečtením rovnic (15.1) napsaných pro dvě různá místa v kapalině. Zajímavější a známější jsou aplikace tohoto vztahu na konkrétní případy. Jestliže vyjádříme potenciál tíhového pole vztahem $V = -gh$, dostaneme pro tlak v hloubce h pod hladinou kapaliny vztah



Obr. 15.3 K odvození Archimedova zákona

$$p = p(h) - p(0) = \rho g h \quad (15.8)$$

a aplikací tohoto vztahu pro těleso ponořené do kapaliny (např. kvádr o základně plochy S a výšce h) získáme vztah pro sílu, kterou působí kapalina na těleso (obr. 15.3)

$$F = F_1 - F_2 = S(h_2 - h_1)g\rho = g\tau\rho, \quad (15.9)$$

kde τ je objem ponořeného tělesa. Tento vztah vyjadřuje známý Archimedův zákon: těleso ponořené do kapaliny je nadlehčováno silou, která je rovna tíze vytlačené kapaliny.

Chování kapaliny v rotující nádobě nejlépe popíšeme v neinercilní souřadné soustavě pomocí potenciálů působících sil. V případě potenciálového pole odstředivých sil je potenciální energie definována vztahem (11.26) na základě (11.4)

$$W_p = - \int_0^r m r \omega^2 dr = - \frac{1}{2} m r^2 \omega^2,$$

takže potenciál tohoto pole je $V = -r^2 \omega^2/2$. Pro rozdíl tlaků ve dvou rozličných místech rotující kapaliny vychází potom podle vztahu (15.2)

$$p_2 - p_1 = \frac{1}{2} \omega^2 \cdot \rho (r_2^2 - r_1^2). \quad (15.10)$$

Jestliže z rovnice (15.1) vyjádříme diferenciál tlaku vztahem $dp = -\rho dV$ a diferenciál potenciální energie dW_p vztahem (11.38), tj. $dV = \mathbf{dr} \cdot \mathbf{grad} V$, dostaneme pro změnu tlaku na rozhraní dvou tekutin s měrnými

hmotnostmi ρ_1 a ρ_2 rovnici

$$dp = -\rho_1 dr \cdot \text{grad} V, = -\rho_2 dr \cdot \text{grad} V,$$

v které vektor dr značí přírůstek polohového vektoru v rovině rozhraní. Je proto správná i rovnice

$$(\rho_2 - \rho_1) dr \cdot \text{grad} V = 0,$$

která je splněna jen tehdy, je-li $\text{grad} V = 0$, tj. $V = \text{konst}$. Jinými slovy: rozhraní dvou tekutin s rozličnými měrnými hmotnostmi je ekvipotenciální hladinou. Rotuje-li tedy kapalina v gravitačním poli, je celkový potenciál

$V = hg - r^2 \omega^2 / 2$ kde h je výška kapaliny a podle právě odvozené věty musí být její povrch ekvipotenciální hladinou. Platí proto rovnice

$$hg - \frac{1}{2} r^2 \omega^2 = C = h_o g,$$

kde h_o značí výšku hladiny v ose rotace. Hladina rotující kapaliny proto zaujme tvar rotačního paraboloidu vyjádřeného rovnicí

$$h = h_o + \frac{1}{2g} r^2 \omega^2. \quad (15.11)$$

Tento důsledek se prakticky využívá při výrobě parabolických zrcadel.

15.2 Hydrodynamika ideální tekutiny

V této části odvodíme základní rovnice, které popisují takový pohyb ideální kapaliny, při kterém i těžiště systému mění svou polohu (věty 15.4 až 15.7). Východiskem nám bude základní pohybová rovnice (15.6), která byla odvozena v předcházejícím článku.

15.4

Eulerova rovnice pro pohyb kapaliny má tvar

$$\frac{\delta \mathbf{v}}{\delta t} + \mathbf{v} \cdot \text{grad} \mathbf{v} = -\text{grad} V - \frac{1}{\rho} \text{grad} p. \quad (15.12)$$

15.5

Bernoulliova rovnice má tvar

Eulerovu rovnici (15.12) odvodíme z obecné rovnice (15.6) tak, že z ní vyjádříme vektor zrychlení pomocí vektoru rychlosti. Pohyb kapaliny je popsán polem vektorů rychlosti (závislostí vektoru rychlosti na polohovém vektoru). Obecně je rychlost jednotlivých částí kapaliny (kapek) funkcí prostorových souřadnic a času, to je $\mathbf{v} = \mathbf{v}(x, y, z, t)$. Diferenciál vektoru rychlosti je proto určen výrazem

$$\frac{1}{2} \rho v^2 + \rho V + p = konst. \quad (15.13)$$

15.6

Hydrodynamický tlak p_d v daném místě proudící kapaliny je hydrostatický tlak p_s zmenšený o kinetickou energii objemové jednotky kapaliny

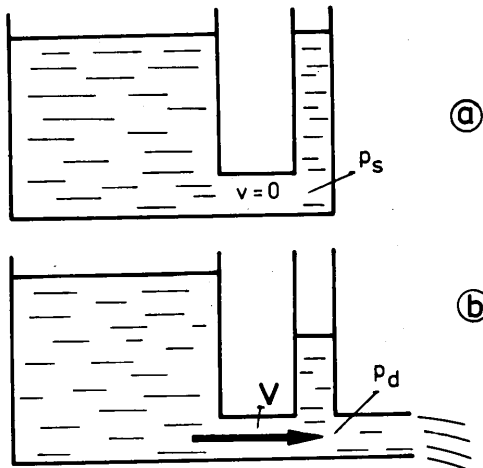
$$p_d = p_s - \frac{1}{2} \rho v^2. \quad (15.14)$$

15.7

Výtoková rychlost kapaliny v je určena vztahem

$$v = \left\{ \frac{1}{\rho} [p + \rho (V_1 - V_2)] \right\}^{\frac{1}{2}} \quad (15.15)$$

kde p a V_1 jsou tlak a potenciál na povrchu kapaliny, V_2 potenciál v místě výtoku.



Obr. 15.4 Hydrostatický p_s a hydrodynamický p_d tlak

$$dv = \frac{\delta v}{\delta t} dt + \frac{\delta v}{\delta x} dx + \frac{\delta v}{\delta y} dy + \frac{\delta v}{\delta z} dz$$

Poslední tři členy můžeme vyjádřit ve tvaru součinu $dr \cdot \text{grad } v$, takže vektor zrychlení $a = dv/dt$ je

$$a = \frac{\delta v}{\delta t} + \frac{dr}{dt} \cdot \text{grad } v = \frac{\delta v}{\delta t} + v \cdot \text{grad } v. \quad (15.16)$$

Dosažením tohoto vyjádření zrychlení do rovnice (15.6) dostaneme rovnici (15.12), která se nazývá Eulerova rovnice.

Tato rovnice popisuje pohyb kapaliny, při kterém mohou vznikat obecně i tzv. víry. Vidíme však, že v tomto případě je problém velmi složitý, protože veličina $\text{grad } v$ je tenzor. Za určitých podmínek můžeme tuto obtíž obejít. Připomeňme, že podle výsledků uvedených ve vektorové algebře můžeme psát $\text{grad}(a \cdot b) = a \cdot \text{grad } b + b \cdot \text{grad } a + a \times \text{rot } b + b \times \text{rot } a$, takže při $a = b = v$ platí rovnice

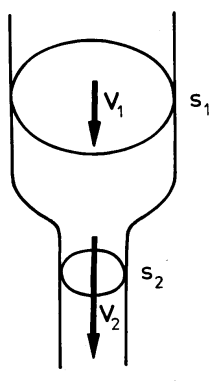
$$\text{grad } v^2 = 2v \cdot \text{grad } v + 2v \times \text{rot } v. \quad (15.17)$$

Vidíme, že rovnice (15.12) by se značně zjednodušila, kdyby se poslední člen předcházející rovnice rovnal nule, to je, kdyby platilo $\text{rot } v = 0$. Můžeme se přesvědčit o tom, že přítomnost tohoto členu značí přítomnost vírové složky v pohybu kapaliny. Položíme-li tedy $\text{rot } v = 0$, budeme mít na mysli jen nevírové proudění kapaliny. Pro toto proudění odvodíme z Eulerovy rovnice jednodušší Bernoulliovu rovnici (15.13) platnou pro ustálený stav kapaliny. Jestliže z rovnice (15.17) vypočítáme výraz $v \cdot \text{grad } v$ a dosadíme do rovnice (15.12),

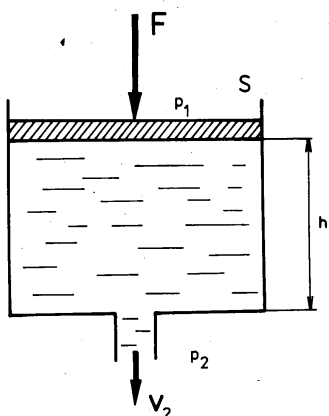
$$\rho \frac{\delta v}{\delta t} + \frac{1}{2} \rho \text{grad } v^2 = - \text{grad}(\rho V + p). \quad (15.18)$$

získáme rovnici

V ustáleném stavu je $\delta v / \delta t = 0$, takže pro



Obr. 15.5 Změna rychlosti toku kapaliny při změně plochy průřezu toku



Obr. 15.6 Výtok kapaliny z nádoby s otvorem

EULER Leonard (oiler), 1707-1783, švýcarský matematik a fyzik, dlouhý čas působil v Petrohradě. Jeho mimořádně rozsáhlé dílo (vydal asi 800 spisů) zahrnuje téměř všechny oblasti matematiky a mnohé problémy tehdejší fyziky, přičemž ve fyzice v maximální míře využíval matematický aparát. Kromě vědecké práce ve fyzice a matematice studoval ještě orientální jazyky a zabýval se medicínou.

BERNOULLI Daniel (bernuji), 1700-1782, švýcarský matematik a fyzik, významný průkopník v teorii a aplikacích parciálních diferenciálních rovnic. Nejméně důležité jsou jeho práce

nestlačitelnou kapalinu se tato rovnice redukuje na tvar

$$\text{grad} \left(\frac{1}{2} \rho v^2 + \rho V + p \right) = 0.$$

Skutečně tedy platí rovnice (15.13). Říká, že při ustáleném a nevírovém proudění kapaliny je součet kinetické a potenciální energie objemové jednotky kapaliny a tlaku všude stejný.

Uvažujme o dvou situacích znázorněných na obr. 15.4. V prvním (a) je kapalina v oblasti, kde měříme tlak, v klidu, v druhém případě se tam pohybuje rychlostí v . Jelikož v obou místech má kapalina stejný potenciál, můžeme Bernoulliovu rovnici pro případ a), resp. pro případ b) psát ve tvaru

$$\rho V + p_s = C$$

$$\rho V + p_d + \frac{1}{2} \rho v^2 = C,$$

z kterých vyplývá, že tlak měřený za pohybu kapaliny (tzv. hydrodynamický tlak p_d) je určen pomocí hydrostatického tlaku p_s vztahem

$$p_d = p_s - \frac{1}{2} \rho v^2,$$

což je rovnice (15.14). Z ní vyplývá, že hydrodynamický tlak je vždy menší než hydrostatický tlak a při velkých rychlostech proudění může nabýt i záporné hodnoty. V tom případě kapalina vůbec nevystoupí z otvoru, naopak, objeví se sání, čehož se využívá v tzv. vodních vývěvách, rozprašovačích apod. Velkou rychlost proudění můžeme dosáhnout zúžením otvoru na základě tzv. rovnice spojitosti pro ustálené proudění, která má tvar $S \cdot v = \text{konst}$, kde S je průřez. Pro dva různé průřezy (obr. 15.5) tedy platí

$$S_1 v_1 = S_2 v_2, \quad (15.19)$$

takže rychlost $v_2 = v_1 (S_1/S_2)$ je tolikrát větší jako rychlost v_1 , kolikrát je průřez S_2 menší než průřez S_1 .

z hydrodynamiky, zejména jeho rovnice, která vyjadřuje zákon zachování mechanické energie pro proudící kapalinu. Podobně jako L.Euler pracoval několik let v petrohradské akademii věd.

Prozkoumejme ještě výtok kapaliny z nádoby s otvorem v hloubce h pod hladinou (obr. 15.6). Bernoulliho rovnice napsaná pro hladinu a místo, ve kterém je otvor, mají tvar

$$\frac{1}{2} \rho v_1^2 + \rho V_1 + p_1 = C$$

$$\frac{1}{2} \rho v_2^2 + \rho V_2 + p_2 = C.$$

Je-li otvor tak malý, že pohyb hladiny můžeme zanedbat, je $v_1 = 0$. Tlak v místě výtoku klesne na hodnotu barometrického tlaku a stejný tlak na hladině označíme jednoduše p . Za těchto podmínek lehce dostaneme z uvedených rovnic vztah (15.15) pro rychlost výtoku. Je-li barometrický tlak vůči ostatním tlakům zanedbatelný a kapalina je umístěna v tíhovém poli zemském, je $V_1 - V_2 = hg$, takže pro výtokovou rychlost dostaneme známý vzorec

$$v = (2gh)^{\frac{1}{2}}, \tag{15.20}$$

který se nazývá Torricelliho vztah