

DYNAMIKA HMOTNÉHO BODU

Součástí Newtonovské klasické mechaniky ($v \ll c$)

Zkoumá příčiny pohybu těles, vzájemnou interakci okolních těles.

Vzájemné působení \Leftrightarrow pohyb těles nebo deformace

Základní veličiny dynamiky

- ✓ hmotnost
- ✓ hybnost
- ✓ síla

+ kinematické veličiny

polohový vektor

rychlost

zrychlení

Hmotnost m

Hmotnost je kladná skalární veličina, která vyjadřuje míru setrvačných a tíhových vlastností tělesa. Je základní vlastností všech hmotných objektů.

Základní vlastnosti

- ✓ je dána vnitřní strukturou těles
- ✓ v klasické mechanice konstantní
- ✓ nezávisí na volbě vztažné soustavy
- ✓ platí zákon zachování celkové hmotnosti

Základní jednotka $[m] = \text{kg}$

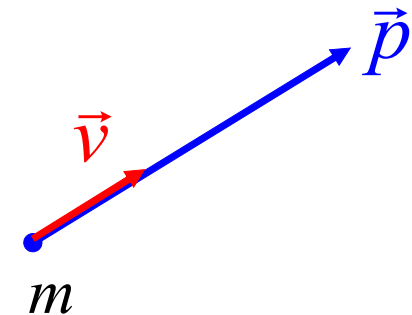
Hybnost \vec{p}

Hybnost je vektorová veličina vyjadřující míru pohybového stavu.

$$\vec{p} = m \vec{v}, \quad \text{kde } m \text{ je hmotnost a } \vec{v} \text{ rychlost částice.}$$

Základní vlastnosti

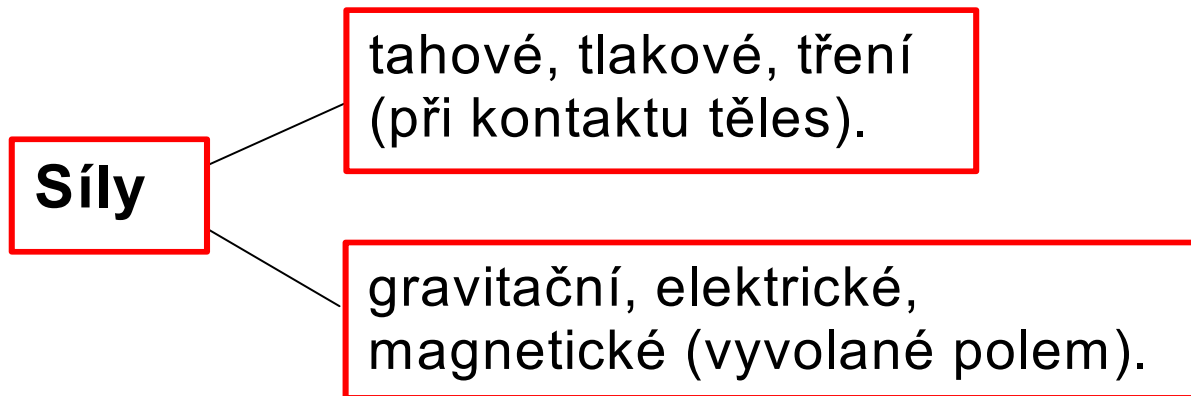
- ✓ Hybnost je vektor, má velikost, směr a orientaci
- ✓ $\vec{p} \uparrow\uparrow \vec{v}$, vektory jsou souhlasně rovnoběžné



Základní jednotka $[\vec{p}] = \text{kg} \cdot \text{m} \cdot \text{s}^{-1}$

Síla \vec{F}

Síla je vektorová fyzikální veličina, která je mírou vzájemného působení mezi hmotnými objekty.



Platí princip superpozice $\sum \vec{F}_i = \vec{F}$

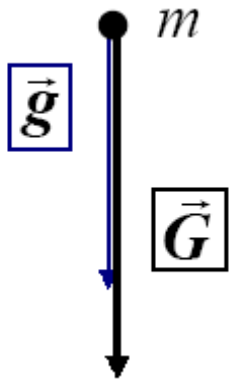
Základní jednotka $[\vec{F}] = \text{N}$ (newton)

Pojem síla je abstrakce. Síla jako taková nemůže reálně existovat, pokud neexistují hmotné objekty.

SÍLY V PŘÍRODĚ

Tíhová síla

Volný pád probíhá jako důsledek působení stálé síly, kterou nazýváme **tíhová síla** \vec{G} . Je výslednicí gravitační a odstředivé síly.



Platí

$$\vec{G} = m \vec{g}, \quad \vec{G} \uparrow \uparrow \vec{g}$$

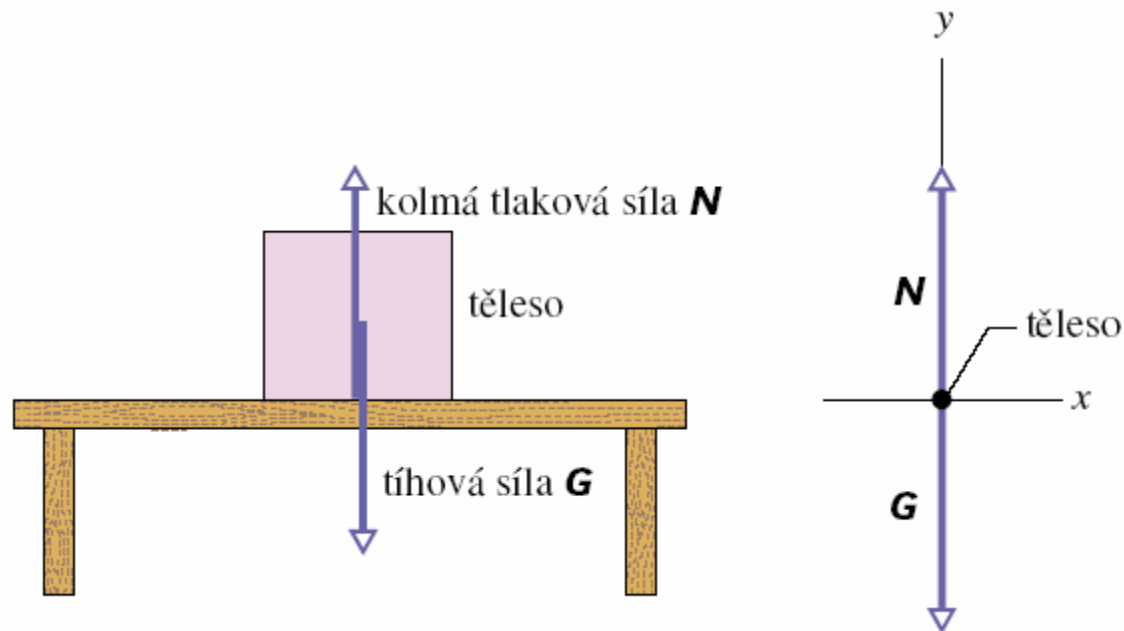
Tíhovou silou působí Země na každé těleso při svém povrchu a uděluje mu tíhové zrychlení \vec{g} :

$$\vec{g} = \vec{a}_g + \vec{a}_o$$

$$g = 9,80664 \text{ m.s}^{-2} \doteq \underline{\underline{9,81 \text{ m.s}^{-2}}}$$

Kolmá tlaková síla

Podložka působí na těleso **tlakovou (normálovou)** \vec{N} . Tato síla je vždy kolmá k povrchu podložky.



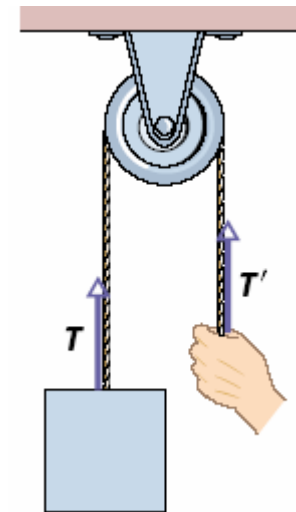
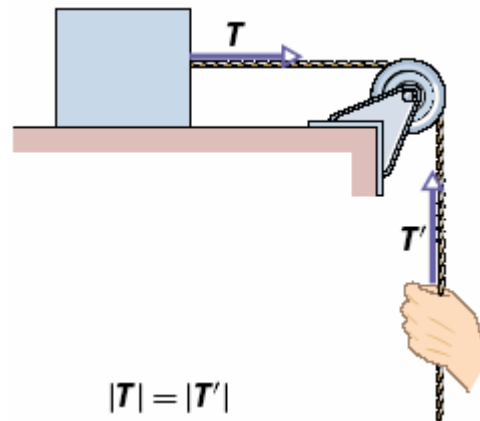
Je-li těleso na **vodorovné** podložce, síla \vec{N} míří svisle vzhůru, tíhová síla $\vec{G} = m \vec{g}$ dolů a jejich **velikosti** se sobě rovnají $|\vec{N}| = |\vec{G}| = mg$.

Tahová síla

Těleso je taženo silou \vec{T} , která směřuje podél lanka ven z tělesa a má působiště v bodě úchytu. Hovoříme o *tahové* nebo *tažné síle*.

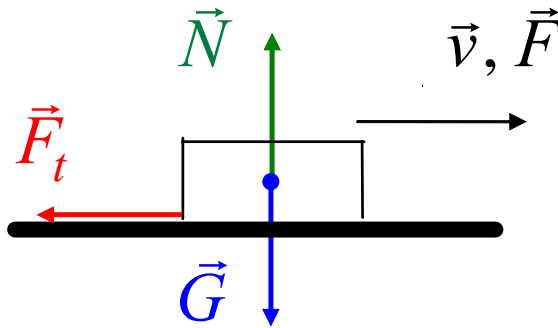
Velikosti tahových sil jsou v situacích v uvedených případech rovny

$$|\vec{T}| = |\vec{T}'|.$$



Třecí síla

Třecí síla \vec{F}_t vzniká při smýkání pevného tělesa po podložce. Tato síla je rovnoběžná s podložkou a směřuje proti směru skutečného pohybu tělesa.



Velikost třecí síly \vec{F}_t je přímo úměrná velikosti síly \vec{N} (! Směr mají různý !)

$$F_t = \mu N ,$$

μ je *součinitel smykového tření* z intervalu $\langle 0;1 \rangle$.

NEWTONOVY POHYBOVÉ ZÁKONY

Základem klasické mechaniky jsou 3 Newtonovy pohybové zákony, které popisují **souvislost pohybu tělesa a sil**, které na ně působí.

- 1. Zákon setrvačnosti**
- 2. Zákon síly**
- 3. Zákon akce-reakce**

1 NPZ

Zákon setrvačnosti

Každé těleso setrvává v klidu nebo rovnoměrném přímočarém pohybu, pokud není vnějšími silami přinuceno tento stav změnit.

Důkaz tohoto zákona nemůžeme provést – nelze realizovat stav tělesa, kdy na něj nepůsobí žádné síly. Jeho důsledky však jsou v souladu se skutečností (pohyby nebeských těles)

Důsledek:

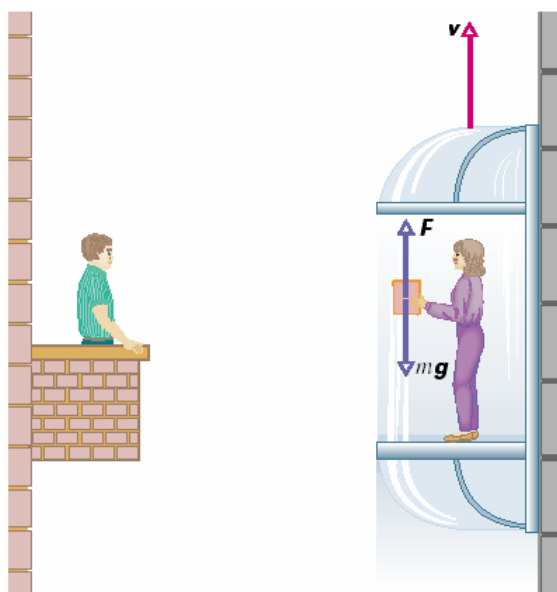
z hlediska popisu pohybu jsou klid a rovnoměrný pohyb ekvivalentní (člověk ve vlaku, ve výtahu).

Vztažné soustavy

- ✓ V přírodě neexistuje ani absolutní klid ani absolutní rovnoměrný přímočarý pohyb.
- ✓ Klid a rovnoměrný přímočarý pohyb závisejí na volbě souřadné soustavy (která je spojena s určitým vztažným tělesem).
- ✓ Vztažné těleso (nejčastěji Země) se může pohybovat.

Souřadnicové soustavy, ve kterých platí 1. NPZ se nazývají **inerciální¹**. Jsou to soustavy, které se vůči sobě pohybují konstantní rychlostí (nebo nepohybují).

¹ inertia = setrvačnost



Sluneční soustavu, Zemi a soustavy s ní spojené, nazýváme *laboratorními soustavami*, tj. **přibližně inerciálními soustavami**.

Inerciální je soustava Koperníková – počátek je ve středu sluneční soustavy a osy směřují ke třem vzdáleným hvězdám – stálicím, které neleží v jedné rovině.

Neinerciální soustava – ve vztahu k inerciální soustavě se pohybuje zrychleně.

Příklady: zrychlování, zpomalování, změna směru pohybu (startující letadlo, auto jedoucí do zatáčky, kabina výtahu při rozjezdu a zastavení, kolotoč atd.)

2NPZ

Zákon síly

Časová změna hybnosti hmotného bodu je rovna výsledné síle, která na těleso působí a má s ní stejný směr.

$$\frac{d\vec{p}}{dt} = \vec{F}$$

$$\vec{F} \uparrow\uparrow d\vec{p}$$

kde $\vec{p} = m \vec{v}$ je hybnost a

$$\vec{F} = \vec{F}_1 + \vec{F}_2 + \dots + \vec{F}_n = \sum_{i=1}^n \vec{F}_i \quad \text{je výslednice všech působících sil.}$$

V klasické mechanice nezávisí hmotnost na rychlosti, $m = konst.$

Platí tedy $\vec{F} = \frac{d(m\vec{v})}{dt} = m \frac{d\vec{v}}{dt}$. Protože podle definice $\frac{d\vec{v}}{dt} = \vec{a}$,

dostáváme

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

pohybová rovnice

Zrychlení $\vec{a} \uparrow\uparrow \vec{F}$, $\vec{a} \sim \vec{F}$

V tomto tvaru platí pohybová rovnice jen pro hmotný bod a pro translační (posuvný) pohyb tuhého tělesa.

Jednotka : $[\vec{F}] = \text{N} \text{ (kg.m.s}^{-2}\text{)}$

1 newton je síla, která hmotnému bodu o hmotnosti 1 kg udělí zrychlení 1 m.s^{-2} .

3NPZ

Zákon akce – reakce

Síly vzájemného působení těles jsou stejně velké, leží v téže přímce a mají vzájemně opačnou orientaci.

Jestliže těleso A působí na těleso B silou \vec{F}_{AB} , potom těleso B působí na těleso A silou \vec{F}_{BA} , a platí

$$\vec{F}_{AB} = -\vec{F}_{BA}$$



- ✓ Zákon akce a reakce neboli „vzájemného působení“ platí, i když tělesa na sebe působí prostřednictvím svých polí.
- ✓ Síly akce a reakce jsou stejně velké, ale jejich pohybový účinek může být velmi rozdílný – příklad: Země – jablko.

POHYBOVÁ ROVNICE

Pohybová rovnice

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

je rovnicí vektorovou, kterou lze rozložit na 3 skalární rovnice. V kartézské soustavě souřadnic:

$$\left. \begin{aligned} F_x &= ma_x = m \frac{dv_x}{dt} = m \frac{d^2x}{dt^2} \\ F_y &= ma_y = m \frac{dv_y}{dt} = m \frac{d^2y}{dt^2} \\ F_z &= ma_z = m \frac{dv_z}{dt} = m \frac{d^2z}{dt^2} \end{aligned} \right\} 3 \text{ skalární rovnice}$$

Existují dvě úlohy dynamiky:

- ▽ Známe-li trajektorii pohybu (a hmotnost), můžeme určit působící sílu.

- ▽ ▽ Známe-li složky síly v každém čase t , můžeme (??) určit trajektorii pohybu.

Řešení úlohy ∇

Máme dán polohový vektor $\vec{r}(t)$, odkud

$$\vec{r} = \vec{r}(t) \xrightarrow{\text{derivace}} \vec{v} = \vec{v}(t) \xrightarrow{\text{derivace}} \vec{a} = \vec{a}(t)$$

Známe-li hmotnost, napíšeme tři (nebo dvě) skalární rovnice pro F_x , F_y , (F_z) a tím je úloha vyřešena.

Řešení úlohy ∇∇

Z pohybové rovnice $\vec{F} = m\vec{a}$ vyjádříme vektor zrychlení $\vec{a}(t)$, odkud

$$\vec{a}(t) \xrightarrow{\text{integrace}} \vec{v} = \vec{v}(t) \xrightarrow{\text{integrace}} \vec{r} = \vec{r}(t)$$

Podrobněji:

$$\vec{F} = m \frac{d\vec{v}}{dt} \Rightarrow d\vec{v} = \frac{1}{m} \vec{F} dt \Rightarrow \vec{v} = \frac{1}{m} \int \vec{F} dt$$

$$\vec{v} = \frac{1}{m} \int \vec{F} dt + \vec{v}_0$$

1. integrál pohybové rovnice

Pro jednotlivé souřadnice:

$$v_x = \int \frac{1}{m} F_x dt + v_{0x}$$

$$v_y = \int \frac{1}{m} F_y dt + v_{0y}$$

$$v_z = \int \frac{1}{m} F_z dt + v_{0z}$$

Integrační konstanty v_0 , resp. v_{0x} , v_{0y} , v_{0z} , reprezentují libovolný vektor rychlosti.

Analogicky

$$\vec{v} = \frac{d\vec{r}}{dt} \quad \Rightarrow \quad d\vec{r} = \vec{v} dt \quad \Rightarrow \quad \vec{r} = \int \vec{v} dt$$

$$\vec{r} = \int \vec{v} dt + \vec{r}_0$$

2. integrál pohybové rovnice

Pro jednotlivé souřadnice:

$$x = \int v_x dt + x_0 ; \quad y = \int v_y dt + y_0 ; \quad z = \int v_z dt + z_0$$

Integrační konstanta \vec{r}_0 , resp. r_{0x} , r_{0y} , r_{0z} , reprezentuje libovolný polohový vektor.

Vektory \vec{v}_0 , \vec{r}_0 nevyplývají z řešení diferenciálních rovnic. Pokud je neznáme, má úloha $\nabla \nabla$ nekonečně mnoho řešení.

Síla → **zrychlení**. V okamžiku, kdy síla začala působit, měl hmotný bod určitou polohu a určitou rychlost.

Pohybová rovnice (úloha $\nabla \nabla$) má jednoznačné řešení pouze tehdy, pokud jsou dány **počáteční podmínky**:

$$\begin{aligned}x_0 &= x(t_0), & y_0 &= y(t_0), & z_0 &= z(t_0) \\v_{0x} &= v_x(t_0), & v_{0y} &= v_y(t_0), & v_{0z} &= v_z(t_0)\end{aligned}$$

Počáteční podmínky představují polohový vektor a vektor rychlosti hmotného bodu v určitém definovaném okamžiku t_0 (v okamžiku, kdy začala síla působit).

Výsledek silového působení závisí na \vec{F} a na vzájemné orientaci vektorů \vec{v}_0 , \vec{F}_0 .

Konstantní síla (směr i velikost) $\Rightarrow \vec{a} = konst.$ Pokud

$\vec{F} \uparrow\uparrow \vec{v}_0 \Rightarrow$ rovnoměrně zrychlený pohyb

$\vec{F} \uparrow\downarrow \vec{v}_0 \Rightarrow$ rovnoměrně zpomalený přímočarý pohyb

\vec{F}_0, \vec{v}_0 různý směr \Rightarrow skládání pohybů (např. vodorovný vrh)

Síla o konstantní velikosti, která směřuje stále do jednoho bodu \Rightarrow rovnoměrný pohyb po kružnici.

Poznámka:

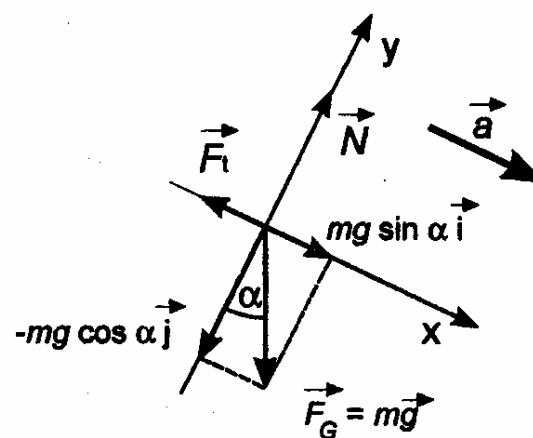
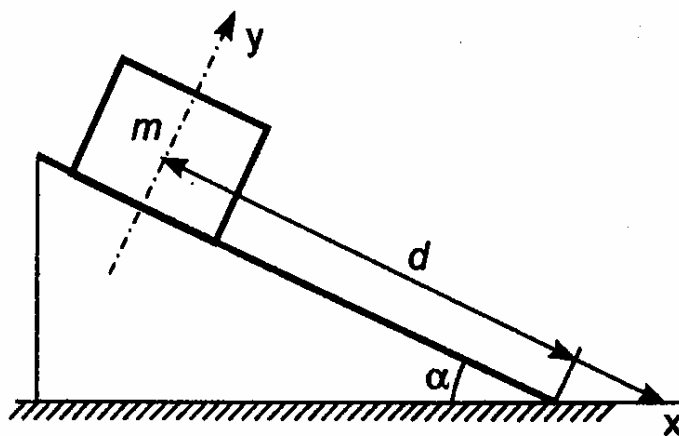
dostředivá síla
$$F_d = ma_d = \frac{mv^2}{R} = m\omega^2 R$$

Těleso o hmotnosti m se nachází na nakloněné rovině, která svírá s vodorovným směrem úhel α . Koeficient kinematického tření mezi tělesem a nakloněnou rovinou je f_k .

a) **Určete zrychlení**, s jakým se těleso pohybuje po nakloněné rovině poté, co bylo uvolněno z klidu.

Řešení: a)

1. Zakreslíme **všechny** síly, které působí na těleso (tíhová síla \vec{F}_G , normálová síla \vec{N} a síla tření \vec{F}_t). Výslednice sil působících na těleso je dána jejich **vektorovým součtem**. Účinkem této **výsledné síly** se těleso bude pohybovat po nakloněné rovině **zrychleně**.



2. Zvolíme souřadnicovou soustavu a vyznačíme orientaci os (pohyb se děje ve směru osy x , takže $a_y = 0$). Jednotlivé síly napíšeme ve složkách ve zvolené souřadnicové soustavě.

$$\vec{F}_G = mg \sin \alpha \vec{i} - mg \cos \alpha \vec{j}, \quad \vec{N} = N \vec{j}, \quad \vec{F}_t = -f_k N \vec{i}$$

3. Aplikujeme 2. pohybový zákon $\sum \vec{F} = m\vec{a}$

Tato vektorová rovnice je ekvivalentní dvěma skalárními rovnicím:

$$(1) \quad ma_x = mg \sin \alpha - f_k N$$

$$(2) \quad ma_y = -mg \cos \alpha + N = 0 \quad \Rightarrow \quad N = mg \cos \alpha$$

4. Máme dvě rovnice pro neznámé a_x a N . Jejich řešením obdržíme hledané zrychlení

$$\underline{\underline{a_x = g(\sin \alpha - f_k \cos \alpha)}}$$

Poznámka 1:

Aby bylo těleso uvedeno do pohybu po nakloněné rovině směrem dolů, musí x-ová složka výsledné síly být kladná, tedy

$$mg \sin \alpha - f_k mg \cos \alpha > 0 \Rightarrow \operatorname{tg} \alpha > f_k$$

Poznámka 2:

Souřadnicovou soustavu volíme tak, aby řešení úlohy bylo **co nejjednodušší**. Obvykle jednu z os ztotožníme se směrem pohybu. Bilance sil v kolmém směru – viz rovnice (2) – nám pak umožní vyjádřit sílu tření.

b) Za předpokladu, že těleso uvolníme z klidu, určete rychlost v_d poté, co těleso urazilo po nakloněné rovině dráhu d .

Řešení: b)

Poloha tělesa a rychlost jeho pohybu s konstantním zrychlením jsou dány vztahy

$$(3) \quad v_x = a_x t + v_{0x} \qquad (4) \quad x = \frac{1}{2} a_x t^2 + v_{0x} t + x_0$$

Položíme počátek souřadnic do místa, odkud uvolníme těleso, takže $x_0 = 0$. Počáteční rychlost je $v_{0x} = 0$ (těleso podle zadání uvolníme z klidu), konečná poloha je $x = d$.

Dosazením těchto konstant do vztahů (3) a (4) obdržíme:

$$d = \frac{1}{2} a_x t^2, \qquad v_x = a_x t$$

Vyloučením času získáme pak z obou rovnic hodnotu rychlosti na konci dráhy d :

$$v_x(x = d) = v_d = \sqrt{2da_x} = \underline{\underline{\sqrt{2dg(\sin \alpha - f_k \cos \alpha)}}$$