

# FYZIKÁLNÍ PRAKTIKUM

## Fyzikální praktikum 1

**Zpracoval:** Lukáš Lejdar

**Naměřeno:** 9 dubna 2023

**Obor:** F

**Skupina:** Út 16:00

**Testováno:**

Úloha č. 4:

**Měření gravitační konstanty a tíhového zrychlení**

$T = 21,1 \text{ }^{\circ}\text{C}$

$p = 101,35 \text{ kPa}$

$\varphi = 47,7 \text{ }^{\circ}$

## 1. Úvod

V úloze se pokusím změřit gravitační konstantu  $G$  Cavendishovou metodou a tíhové zrychlení pomocí reverzního kyvadla.

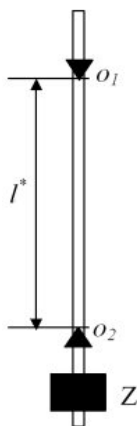
## 2. Teorie

### 2.1. Měření tíhového zrychlení reverzním kyvadlem

Pro periodu kmitů  $T$  fyzikálního kyvadla platí aproximativní vztah

$$T = 2\pi\sqrt{\frac{J}{mgx}}, \quad (1)$$

kde  $g$  je tíhové zrychlení,  $J$  moment setrvačnosti kyvadla vzhledem k ose otáčení,  $m$  jeho hmotnost a  $x$  vzdálenost těžiště kyvadla od osy otáčení. Tíhové zrychlení se dá určit přímo z tohoto vztahu, ale rádi bychom se vyhnuli měření ošemetných veličin jako je moment setrvačnosti. Používá se proto raději tzv. reverzní kyvadlo se dvěma osami otáčení  $o_1$  a  $o_2$ .



Obrázek 1: Reverzní kyvadlo

Označím  $x_1, x_2$  vzdálenosti těžiště od os  $o_1, o_2$ .

$$T_1 = 2\pi\sqrt{\frac{J_0 + mx_1^2}{mgx_1}}, \quad T_2 = 2\pi\sqrt{\frac{J_0 + mx_2^2}{mgx_2}} \quad (2)$$

Pokud zajistíme stejnou periodu kmitů  $T_1=T_2$ , můžeme dosazením  $l = x_1 + x_2$ , obě  $T$  vyjádřit jako

$$T = 2\pi\sqrt{\frac{l}{g}} \quad (3)$$

## 2.2. Měření gravitační konstanty Cavendishovou metodou

Dvě malé kuličky spojené tyčinkou jsou zavěšené na torzním vlákně a dohromady tak tvoří tlumený harmonický oscilátor. Při zkroucení jeho závěsu o úhel  $\varphi$  působí na soustavu vratný silový moment  $M$

$$M(\varphi) = -D\varphi, \quad (4)$$

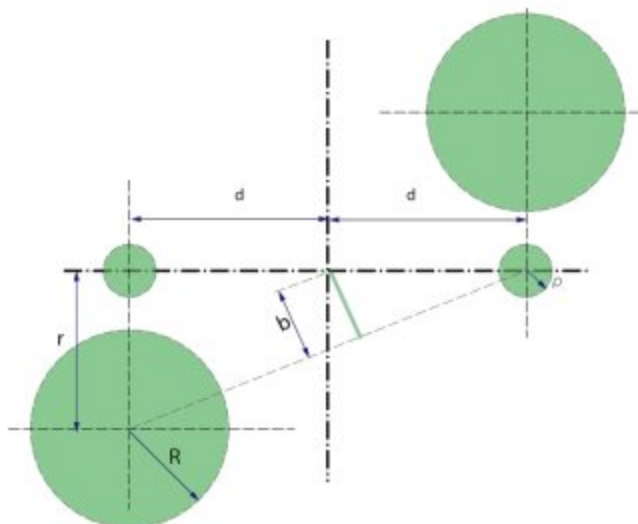
kde  $D$  je veličina zvaná direkční moment. Po stranách jsou navíc umístěné dvě větší koule působící na oscilátor momentem gravitační síly  $M_{\text{grav}}$  jako na obrázku 2. Zanedbáme-li její proměnlivost během torzních kmitů, můžeme z rovnice (4) vyjádřit posun rovnovážné polohy  $\varphi_0$

$$\varphi_0 = \frac{M_{\text{grav}}}{D}. \quad (5)$$

Při odvozování velikosti momentu gravitačních sil musíme vzít v úvahu, že velká koule působí na obě kuličky, a že momenty těchto sil jsou orientovány proti sobě. Dosazením z Newtonova gravitačního zákona dostaneme

$$M_{\text{grav}} = 2GMmd \left( \frac{1}{r^2} - \frac{r}{(4d^2 + r^2)^{\frac{3}{2}}} \right), \quad (6)$$

kde  $G$  je gravitační konstanta,  $M$  hmotnost velké koule a  $m$  hmotnost kuličky.



Obrázek 2: Schéma torzních vah Cavendishovy metody při pohledu shora.

Zbývá najít způsob jak změřit veličinu  $D$ . Volné kmity netlumeného torzního kyvadla jsou popsány diferenciální rovnicí

$$J\ddot{\varphi} + D\varphi = M_{\text{grav}}, \quad (7)$$

kde  $J$  je moment setrvačnosti kuliček vzhledem k ose otáčení

$$J = 2m\left(\frac{2}{5}\rho^2 + d^2\right). \quad (8)$$

Vyřešením rovnice (7) dostaneme

$$\varphi(t) = \varphi_m \sin\left(\sqrt{\frac{D}{J}}t + \psi\right) + \varphi_0 \quad (9)$$

odkud jde jednoduše spočítat  $D$ , pokud zjistíme periodu kmitání.

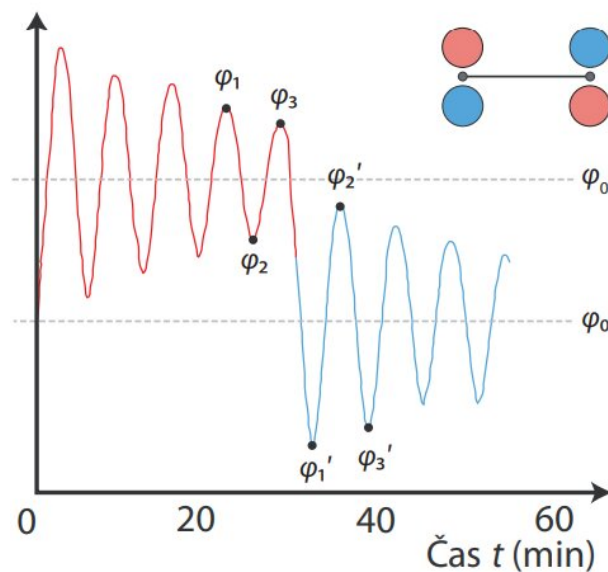
### 3. Postup měření

#### 3.1. Měření reverzním kyvadlem

Pro výpočet potřebuji docílit stejných period kmitání na osách  $o_1$  a  $o_2$ , přičemž jedinou proměnou je posuvné závaží na konci kyvadla. Provedu několik měření period  $T_1$  a  $T_2$  pro náhodné umístění závaží  $x$  a výsledky vynesu do grafu. Místo kde se křivky pro jednu a druhou osu protnou bude můj první hrubý odhad, který potom budu iterativně malými posuvy zlepšovat.

#### 3.2. Cavendishova metoda

V aparatuře je laser namířený na torzní kyvadlo, který se sérií zrcadel projektuje na opačnou stěnu místnosti. Vychýlení kyvadla o úhel  $\varphi$  tedy způsobí i vychýlení laseru o ten samý úhel. Aparatura mi zároveň umožňuje obě větší koule zrcadlově vyměnit, tak aby výchylka  $\varphi_0$  byla stejná, ale na opačnou stranu. Spustím měření a po uplynutí dostatečně dlouhé doby koule právě takhle vyměním. Výsledná závislost polohy laseru na čase by měla vypadat nějak takto



Obrázek 3: Předpokládaná závislost polohy laseru na čase

Rovnovážnou polohu určím metodou tří kyvů;  $\varphi_0 = \frac{1}{2}(\frac{\varphi_1 + \varphi_3}{2} + \varphi_2)$  a rovnici (5) přepíšu do této notace jako

$$\varphi_0 - \varphi'_0 = 2 \frac{M_{\text{grav}}}{D}. \quad (10)$$

Ve skutečnosti ale měřím vzdálenosti na stěně místo úhlů. Platí mezi nimi převodní vztah

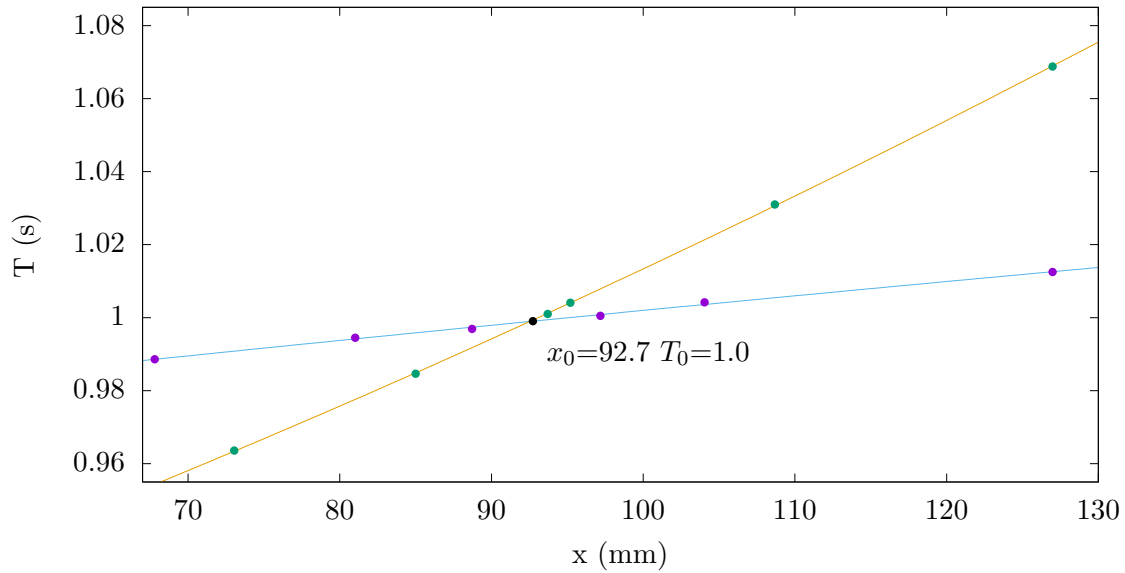
$$\varphi_0 - \varphi'_0 = 2 \arctan\left(\frac{x_0 - x'_0}{2L}\right), \quad (11)$$

kde  $L$  je vzdálenost stínítka od oscilátoru.

## 4. Výsledky měření

### 4.1. Měření reverzním kyvadlem

Nejprve jsem provedl několik měření period kmitání na obou osách v závislosti na poloze závaží. Hrubý odhad polohy  $x_0$ , zjistím z průniků fitů hodnot.



Obrázek 4: Závislost doby periody  $T$  na poloze závaží pro obě osy

Závaží bylo potřeba ještě několikrát nepatrně posunout, než jsem dospěl k nejlepší shodě

$$T_1 = (0.99860 \pm 0.00002) \text{ s}, \quad T_2 = (0.99845 \pm 0.00002) \text{ s}, \quad (12)$$

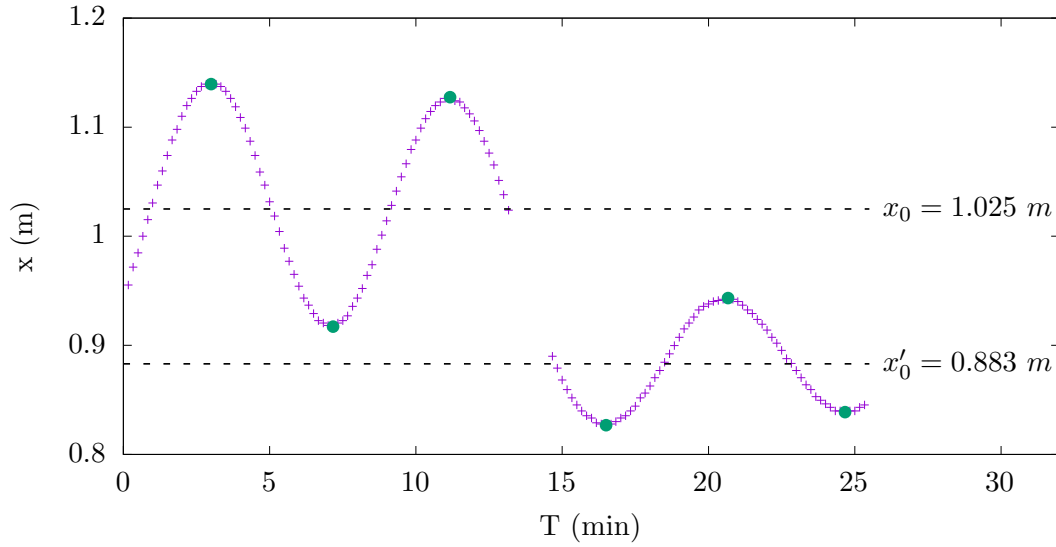
Jako výslednou periodu budu považovat průměr hodnot a nejistotu jako jejich rozdíl. Stačí už jenom dosadit vzdálenost  $os$   $l$  do vztahu (3) a můžu dopočítat gravitační zrychlení.

$$T = (0.99853 \pm 0.00002) \text{ s} \quad (13)$$

$$l = (89.90 \pm 0.03) \text{ cm} \quad (14)$$

$$g = (9.800 \pm 0.004) \text{ ms}^{-2} \quad (15)$$

## 4.2. Měření gravitační konstanty Cavendishovou metodou



Obrázek 5: Graf závislosti polohy laseru na čase

poloměr torzního kyvadla	$d = 50 \text{ mm}$	(16)
vzdálenost bližších dvou koulí	$r = 46.5 \text{ mm}$	(17)
poloměr kuliček	$\rho = 8.19 \text{ mm}$	(18)
hmotnost větší wolframové koule	$M = 1.5 \text{ kg}$	(19)
hmotnost kuličky	$m = (38.3 \pm 0.2) \text{ g}$	(20)
perioda kmitů	$T = (490 \pm 3) \text{ s}$	(21)
Vzdálenost stínítka od oscilátoru	$L = (5.280 \pm 0.003) \text{ m}$	(22)
Dopočítaný rozdíl výchylek	$\varphi_0 - \varphi'_0 = (0.027 \pm 0.002) \text{ Rad}$	(23)

Vyjádřením gravitační konstanty ze vztahů (5) (6) a (8) získávám hodnotu

$$G = (17.4 \pm 1.5) 10^{-11} \text{ Nm}^2\text{kg}^{-2} \quad (24)$$

## 5. Závěr

Pomocí reverzního kyvadla jsem změřil gravitační zrychlení v laboratoři  $g = (9.800 \pm 0.005) \text{ ms}^{-2}$ , která velmi dobře odpovídá tabulkovým hodnotám pro Brno  $g = 9,809980 \text{ ms}^{-2}$ . Na nejistotu má převážně vliv nejistota změřené periody.

Gravitační konstantu jsem pomocí Cavendishovy metody určil na  $G = 17.4 \pm 1.5 \cdot 10^{-11} \text{ Nm}^2\text{kg}^{-2}$  oproti tabulkové hodnotě  $6.67430 \cdot 10^{-11} \text{ Nm}^2\text{kg}^{-2}$ . Na odkaze [1] přikládám článek z Harvardské univerzity, popisující měření stejnou aparaturou jako jsem používal já. Jejich změřená úhlová výchylka, ale byla  $0.00540 \text{ Rad}$ , zatímco moje hodnota je  $\frac{\varphi_0 - \varphi'_0}{2} = 0.0135 \text{ Rad}$ . Neznám důvod této chyby, ale je příčinou nesprávné hodnoty gravitační konstanty. Periody kmitání máme přibližně shodné.

## Reference

- [1] Cavendishův experiment Harvardské univerzity <https://sciencedemonstrations.fas.harvard.edu/presentations/cavendish-experiment>.