# WAHADŁO REWERSYJNE

Barbara Baranowska, Julia Kasiłowska, Olaf Radomski

#### 1. Cel zadania

Wyznaczyć przyśpieszenie ziemskie za pomocą wahadła rewersyjnego.

### 2. Wstęp teoretyczny

Wahadło rewersyjne (odwracalne) jest specjalnym typem wahadła fizycznego pozwalającym na bardzo proste wyznaczenie jego długości zredukowanej.

Wahadło rewersyjne składa się z metalowego pręta, na którym w odległości h osadzone są dwa pryzmaty  $O_1$  i  $O_2$ , zwrócone ostrzami do siebie. Pryzmaty te wyznaczają stałe osie obrotu. Położenie środka masy wahadła można zmieniać przesuwając masywne soczewki  $M_1$  i  $M_2$ . Przy odpowiednio dobranym położeniu obu soczewek, okresy drgań wahadła na obu pryzmatach są jednakowe. Oznacza to, że odległość h między nimi jest tzw. długością zredukowaną wahadła, a jego okres drgań wyraża się wzorem:

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

Gdzie:

g – wartość przyspieszenia ziemskiego

*T* - okres drgań wahadła.

l - odległość między punktami zawieszenia wahadła (osiami)

Mierząc okres wahań T tak dobranego wahadła, wyznacza się wartość przyspieszenia ziemskiego na podstawie wzoru:

$$g = \frac{4\pi^2 l}{T^2}$$

Ponieważ odległość między punktami O<sub>1</sub>O<sub>2</sub> może być ustalona i zmierzona z dużą dokładnością, pomiar przyspieszenia ziemskiego za pomocą wahadła rewersyjnego jest stosunkowo precyzyjny.

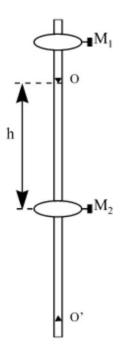
#### 3. Procedura

Wahadło rewersyjne jest używane do badania zależności między okresem drgań a odległością punktu zawieszenia. W tej procedurze będziemy wykorzystywać wahadło rewersyjne, miarkę milimetrową i sekundomierz, aby zmierzyć czas dziesięciu okresów drgań dla różnych odległości soczewki.

Najpierw umieściliśmy soczewkę  $M_1$  tak daleko powyżej ostrza O, jak to było możliwe. Następnie zamocowaliśmy soczewkę  $M_2$  po drugiej stronie ostrza, jak najbliżej. Kolejnym krokiem było zmierzenie czasu dziesięciu okresów drgań wokół osi O. Powiesiliśmy wahadło na ostrzu O' i ponownie zmierzyliśmy czas dziesięciu okresów.

Aby dokładnie ustalić odległość  $h_B$  (lub  $h_A$ ), dla której okresy drgań T i T' są równe, przeprowadziliśmy dodatkowe pomiary. Stopniowo przesuwaliśmy soczewkę  $M_2$  o 1 cm, aby znaleźć pomiar o najbardziej zbliżonym czasie do czasu T'.

W położeniu  $h_B$  (lub  $h_A$ ), które ustaliliśmy na podstawie wcześniejszych obserwacji, trzykrotnie zmierzyliśmy czas trzydziestu okresów dla wahadła zawieszonego na ostrzu O oraz O'.



## 4. Wyniki pomiarów

Długość wahadła:

 $l = 130 \ cm$ 

Tabela drgań wahadła

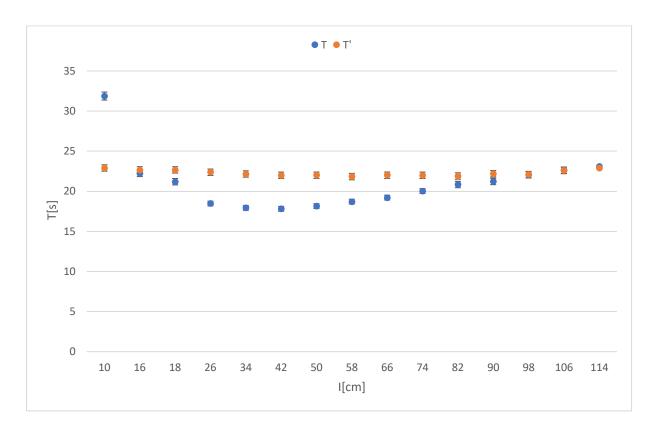
h [cm]	10T [s]	10T' [s]
10	31,87	22,9
18	21,19	22,66
26	18,47	22,37
34	17,93	22,15
42	17,81	21,99
50	18,15	22
58	18,71	21,83
66	19,21	22
74	20,03	21,99
82	20,84	21,9
90	21,22	22,18
98	22,05	22,08
106	22,62	22,59
114	23,11	22,87

## Szukaliśmy przecięcia osi:

h[cm]	10T [s]	10T'[s]
16	22,23	22,66
17	21,44	22,66

Najbliższe odległości, które otrzymaliśmy dla zbliżonych okresów drgań wahadła rewersyjnego wokół osi O i O', wyniosły 17 cm oraz 98 cm.

Wykres i tabela przedstawiający miejsce przecięcia obu osi:



Punkt	h[a]	10 <i>T</i> [ <i>s</i> ]	10T'[s]
A	16	22,23	22,66
В	98	22,05	22,08

## Punkt A ( $h_A$ = 16 cm):

Pomiar	30T [s]	30T'[s]
1	66,32	68,21
2	66,21	68,83
3	66,43	68,31

Punkt B ( $h_A = 98 \text{ cm}$ ):

Pomiar	30T [s]	30T' [s]
1	64,25	66,82
2	64,18	66,95
3	63,71	67,12

## 5. Opracowanie wyników

5.1. Wyznaczenie średniej wartości okresu i jej odchylenia standardowego

T[s]	σ	$\overline{\mathtt{T}}'[\mathtt{s}]$	$\sigma'$
2,09	0,36	2,23	0,036

5.2. Wyznaczenie przyspieszenia ziemskiego na podstawie wzoru:

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

Gdzie:

T – okres wahadła

l – długość wahadła

g – przyspieszenie ziemskie

Przekształcając podany wzór otrzymujemy wzór na przyspieszenie ziemskie:

$$g = \frac{4\pi^2 l}{T^2}$$

Oraz na jego niepewność pomiarowa:

$$\Delta g = \left| \frac{4\pi^2}{T^2} \cdot \Delta l \right| + \left| -\frac{8\pi^2 l}{T^3} \cdot \Delta T \right|$$

Gdzie:

 $\Delta l = 0.01 \ cm = 0.0001 \ m$  – niepewność pomiarowa długości wahadła

 $\Delta T = 0.01 s$  – niepewność pomiarowa długości okresu

Dla *0*:

$$g = \frac{4\pi^2 \cdot 1{,}30}{2{,}09^2} = 11{,}75 \left[ \frac{m}{s^2} \right]$$
$$\Delta g = \left| \frac{4\pi^2}{2{,}09^2} \cdot 0{,}0001 \right| + \left| -\frac{8\pi^2 \cdot 1{,}3}{2{,}09^3} \cdot 0{,}01 \right| = 0{,}12 \left[ \frac{m}{s^2} \right]$$

Dla *0*′:

$$g = \frac{4\pi^2 \cdot 1,30}{2,23^2} = 10,32 \left[ \frac{m}{s^2} \right]$$
$$\Delta g = \left| \frac{4\pi^2}{2,23^2} \cdot 0,0001 \right| + \left| -\frac{8\pi^2 \cdot 1,3}{2,23^3} \cdot 0,01 \right| = 0,10 \left[ \frac{m}{s^2} \right]$$

#### 6. Wnioski

Otrzymane wartości przyspieszenia ziemskiego dla 0 i 0' wynoszą odpowiednio:

$$g_0 = 11,75 \pm 0,12 \left[ \frac{m}{s^2} \right]$$

$$g_{0}$$
, = 10,32 ± 0,10  $\left[\frac{m}{s^2}\right]$ 

Są one zbliżone do tablicowej wartości, która wynosi:

$$g = 9.81 \left[ \frac{m}{s^2} \right]$$

Odchylenia od tej wielkości mogą być spowodowane niedokładnościami w pomiarach w czasie doświadczenia, jak nieprecyzyjne zatrzymywanie stopera w czasie ukończenia 10 okresów wahadła oraz różnice w kącie wychylenia wahadła w momencie jego opuszczenia. Dodatkowo układ pomiarowy mogli posiadać lekkie wady, które mogły wpłynąć na otrzymane wyniki.