

# Pomiary fizyczne

Wstęp do Fizyki I (B+C)  
Wykład II

## Wykład II:

- Rodzaje pomiarów
- Układ jednostek SI
- Błędy pomiarowe
- Modele w fizyce

# Rodzaje pomiarów

## Zliczanie

### Przykłady:

- liczba grzybów w barszczu
- liczba kropel deszczu na szybie (w określonym okresie czasu)
- liczba rozpadów w próbce promieniotwórczej
- liczba cząstek wyprodukowanych w zderzeniach wysokiej energii

Liczmy jakieś elementy lub zdarzenia, w określonym przedziale czasu lub przestrzeni.

**Szczególny przypadek:** niewielka liczba możliwych wyników pomiaru:

- rzut kostką do gry
- pomiar stanu skupienia substancji (ciało stałe, ciecz lub gaz)
- rozpad pojedynczego jądra atomowego (rozpadł się albo nie)
- układy z dyskretnymi stanami dozwolonymi  
(w szczególności układy kwantowe, np. atomy)

# Rodzaje pomiarów

## Pomiary ilościowe

Pomiary, których wynik wyrażamy poprzez podanie **wartości liczbowej** i **jednostki**.

Przykłady:

- długość stołu  $\Rightarrow$  5.73 m
- masa ciała  $\Rightarrow$  88 kg
- czas trwania wykładu  $\Rightarrow$  45 min.
- natężenie prądu  $\Rightarrow$  150 mA

**Wartość liczbową wielkości fizycznej zależy od jednostki, w której jest wyrażona.**

Wynik pomiaru porównujemy z przyjętą dla danej wielkości fizycznej jednostką.

**Porównywać możemy jedynie wielkości tego samego rodzaju.**

$\Rightarrow$  ważne jest jednoznaczne zdefiniowanie jednostek

# Układ jednostek SI

## SI - Systéme Internationale

Międzynarodowy układ jednostek wprowadzony w 1960 roku.

Długość	metr	[m]
Masa	kilogram	[kg]
Czas	sekunda	[s]
Natężenie prądu elektrycznego	amper	[A]
Temperatura termodynamiczna	kelwin	[K]
Ilość substancji	mol	[mol]
Światłość	kandela	[cd]

# Układ jednostek SI

## 1 sekunda

Sekunda jest to czas równy 9 192 631 770 okresom promieniowania emitowanego przez atom  $^{133}\text{Cs}$  przy przejściu między dwoma poziomami nadsubtelnymi

Częstość promieniowania dla tej linii cezu wynosi z definicji 9 192 631 770 Hz.



## Historia

- 1/86400 część średniego dnia słonecznego (do 1960)
- odpowiednia część roku tropikalnego (do 1967)

# Układ jednostek SI

## 1 metr

1 metr jest zdefiniowany jako odległość jaką pokonuje światło w próżni w czasie równym  $1/299792458$  sekundy



Tym samym prędkość światła została zdefiniowana jako  $c = 299792458$  m/s (dokładnie !)  
wybrana wartość zgodna z wcześniejszymi pomiarami

## Historia:

- $10^{-7}$  południka paryskiego, od bieguna do równika
- wzorzec platynowo-irydowy (do 1960)
- wielokrotność długości fali światła 86Kr (do 1983)

# Układ jednostek SI

## 1 kilogram

Kilogram jest to masa **wzorca** jednego kilograma

Platynowo-irydowy wzorzec jednego kilograma przechowywany jest w Międzynarodowym Biurze Miar i Wag w Séveres pod Paryżem



## Historia

- masa jednego decymetra sześciennego wody (do końca XVIII wieku)

# Układ jednostek SI

## Jednostki pochodne

yotta	$10^{24}$	Y	decy	$10^{-1}$	d
zetta	$10^{21}$	Z	centy	$10^{-2}$	c
exa	$10^{18}$	E	mili	$10^{-3}$	m
peta	$10^{15}$	P	mikro	$10^{-6}$	$\mu$
tera	$10^{12}$	T	nano	$10^{-9}$	n
giga	$10^9$	G	piko	$10^{-12}$	p
mega	$10^6$	M	femto	$10^{-15}$	f
kilo	$10^3$	k	atto	$10^{-18}$	a
hekto	$10^2$	h	zepto	$10^{-21}$	z
deka	10	da	yokto	$10^{-24}$	y

np. 1 nm =  $10^{-9}$  m = 0.000 000 001 m



# Błędy pomiarowe

## Rozkład Poissona

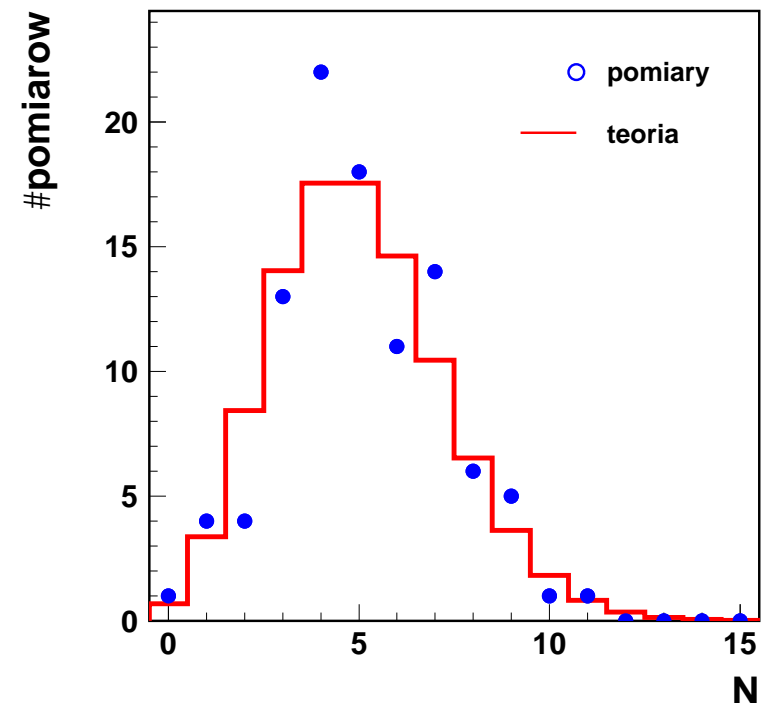
Z rozkładem Poissona mamy do czynienia wtedy, gdy w określonym przedziale (czasu lub przestrzeni) liczymy zdarzenia od siebie niezależne.

Jest to sytuacja z jaką często mamy do czynienia.

Np. liczba rejestrowanych rozpadów promieniotwórczych

Zestawienie wyników 100 pomiarów dla źródła dającego średnio 5 rozpadów na sekundę (każdy pomiar: 1 sekunda)  $\Rightarrow$

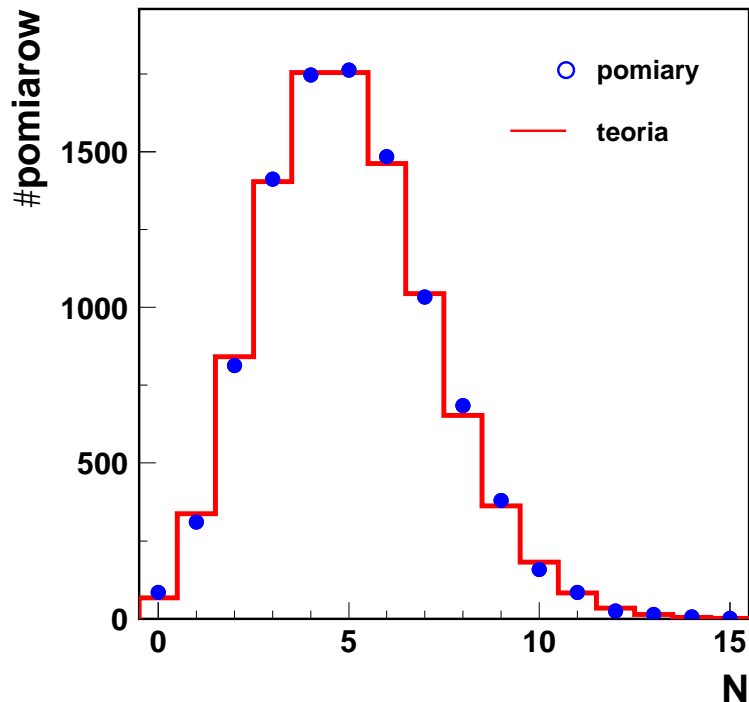
N - liczba zliczeń w jednym pomiarze



# Błędy pomiarowe

## Rozkład Poissona

Zestawienie wyników 10000 pomiarów:



Prawdopodobieństwo, że w kolejnym pomiarze zarejestrujemy N zliczeń wynosi:

$$p(N) = \frac{\mu^N e^{-\mu}}{N!}$$

Rozkład Poissona

$\mu$  - wartość oczekiwana rozkładu,  
średnia liczba obserwowanych rozpadów

# Błędy pomiarowe

## Rozkład Poissona

W każdym pomiarze, mimo **identycznych warunków początkowych**, możemy otrzymać inny wynik.

Czasami są to wyniki bardzo rozbieżne od oczekiwanych.

Np. dla  $\mu=5$  możemy zmierzyć

- $N=0$  rozpadów, z prawdopodobieństwem  $\sim 0.7\%$
- $N \geq 10$  rozpadów, z prawdopodobieństwem  $\sim 3.2\%$

Pomiar wielkości fizycznej opisanej rozkładem Poissona obarczony jest “naturalnym” błędem statystycznym

$$\text{Błąd} \sim \sqrt{\mu}$$

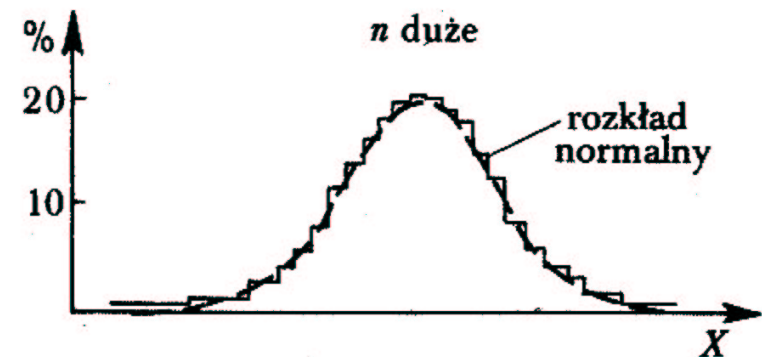
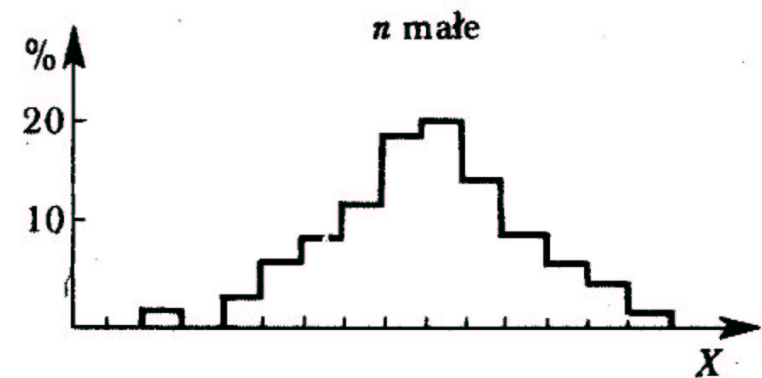
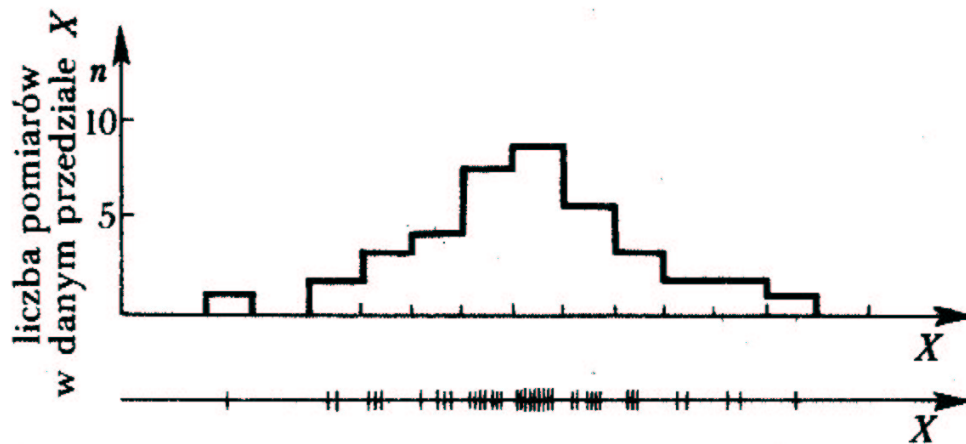
Względna dokładność pomiaru rośnie wraz ze wzrostem  $\mu$ .

Staramy się (jeśli to możliwe) wydłużać czas pomiaru...

# Błędy pomiarowe

## Rozkład Gaussa

Przykładowe wyniki pomiarów ilościowych (np. długości stołu)



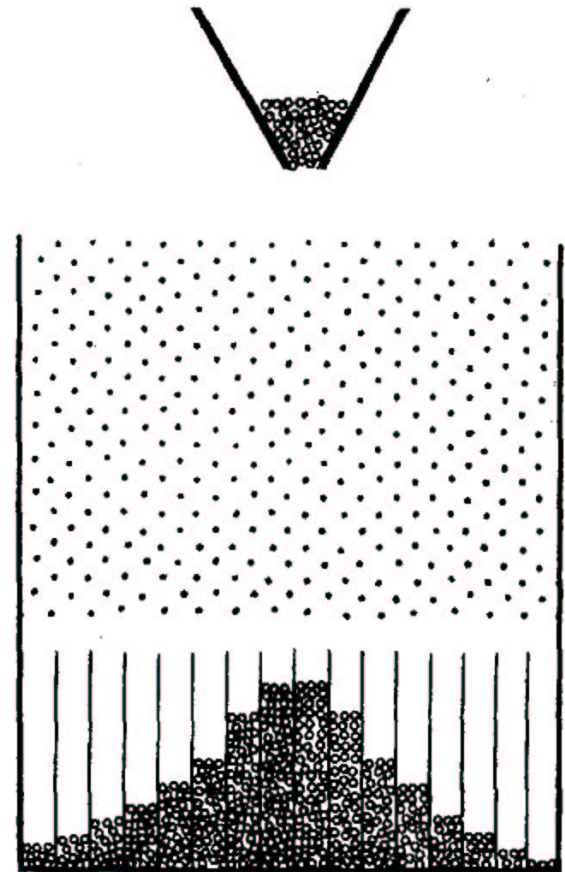
W przypadku wielkości fizycznych przyjmujących wartości rzeczywiste, wyniki pomiarów mają zazwyczaj rozkład normalny, nazywany też rozkładem Gaussa.

# Błędy pomiarowe

## Rozkład Gaussa

Rozkład Gaussa opisuje rozkład wyników pomiarów przy założeniu, że fluktuacje są wynikiem wielu niezależnych zaburzeń.

Model: deska Galtona  $\Rightarrow$



# Błędy pomiarowe

## Rozkład Gaussa

$$p(x) = \frac{1}{\sigma\sqrt{2\pi}} e^{-\frac{1}{2}\left(\frac{x-\mu}{\sigma}\right)^2}$$

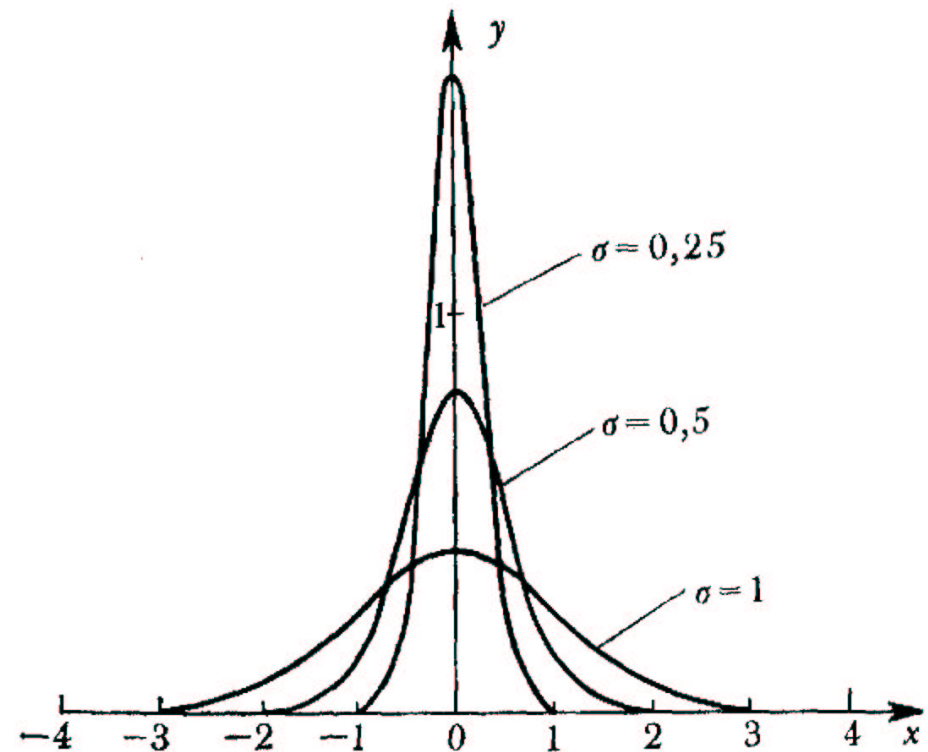
$\mu$  - wartość oczekiwana rozkładu,  
średni wynik wielu pomiarów

$\sigma$  - miara szerokości rozkładu

błąd pomiaru

średnie odchylenie kwadratowe:

$$\sigma^2 = \langle (x - \mu)^2 \rangle$$



# Błędy pomiarowe

## Rozkład Gaussa

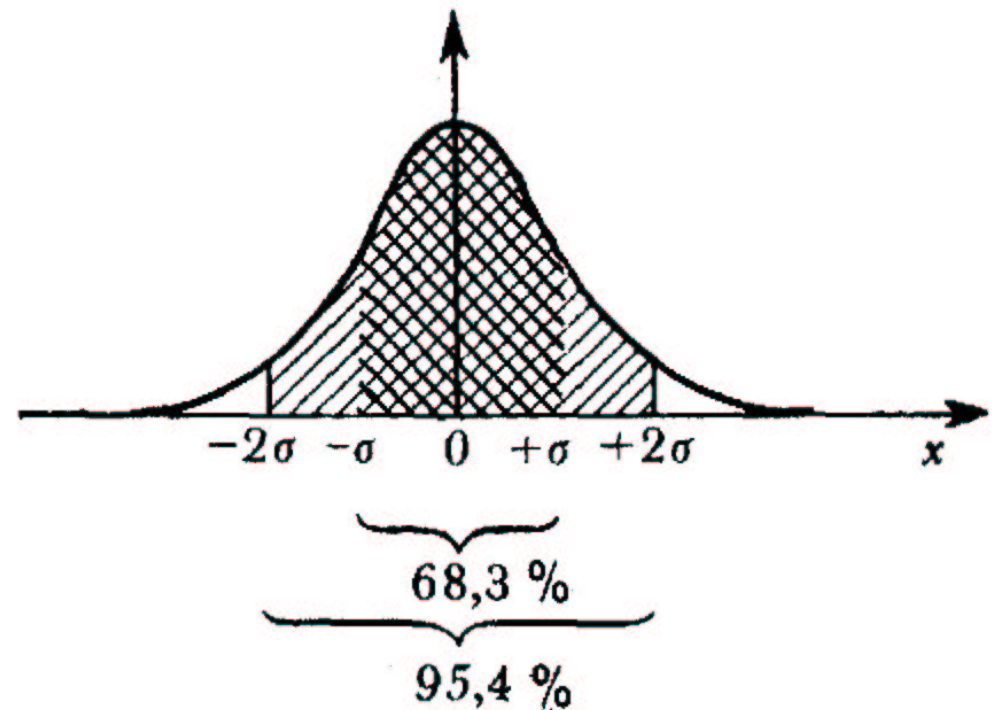
Błąd pomiaru wielkości fizycznej mówi nam o **oczekiwanej** (średniej kwadratowej) **wartości błędu**.

**Możliwe są jednak wyniki pomiarów wielokrotnie przekraczające wartość błędu.**

Prawdopodobieństwo odchylenia większego niż:

$\pm 1\sigma$	$\Rightarrow$	31.73	%
$\pm 2\sigma$	$\Rightarrow$	4.55	%
$\pm 3\sigma$	$\Rightarrow$	0.27	%
$\pm 4\sigma$	$\Rightarrow$	0.0063	%
$\pm 5\sigma$	$\Rightarrow$	0.000057	%

## Rozkład prawdopodobieństwa



# Błędy pomiarowe

## Błędy przypadkowe (statystyczne)

Wynikają z fluktuacji (losowych zaburzeń) w przebiegu samego zjawiska, lub w procesie mierzenia. Nie wpływają na średni wynik pomiaru (wartość oczekiwaną).

Naogół opisujemy je rozkładem Gaussa lub Poissona

## Błędy systematyczne

Stałe przesunięcie wyników pomiarów (wartości oczekiwanej) w stosunku do wartości prawdziwej.

Błąd systematyczny może się pojawić w wyniku:

- złej kalibracji (wyskalowania) urządzenia
- przyjęcia złej metody pomiaru
- zaniedbania istotnych poprawek

Właściwa ocena błędów systematycznych jest jednym z najtrudniejszych aspektów fizyki doświadczalnej...



# Modele w fizyce

Aby opisać wyniki pomiarów tworzymy modele

## Model opisowy

- pomiary
- ⇒ wybór parametrów istotnych dla rozważanego zagadnienia  
które warunki początkowe można pominąć, a które nie
- szukanie zależności funkcyjnej  
często poprostu ją zgadujemy (intuicja)
- dopasowanie parametrów funkcji
- porównanie z wynikami pomiarów
- ⇒ jeśli zgodność jest niezadawalająca, cofamy się o jeden lub kilka kroków

# Modele w fizyce

## Model opisowy

Przykład:

okres drgań wahadła matematycznego

- zależy tylko od długości wahadła  $l$   
nie zależy od masy kulki, koloru nici itp...

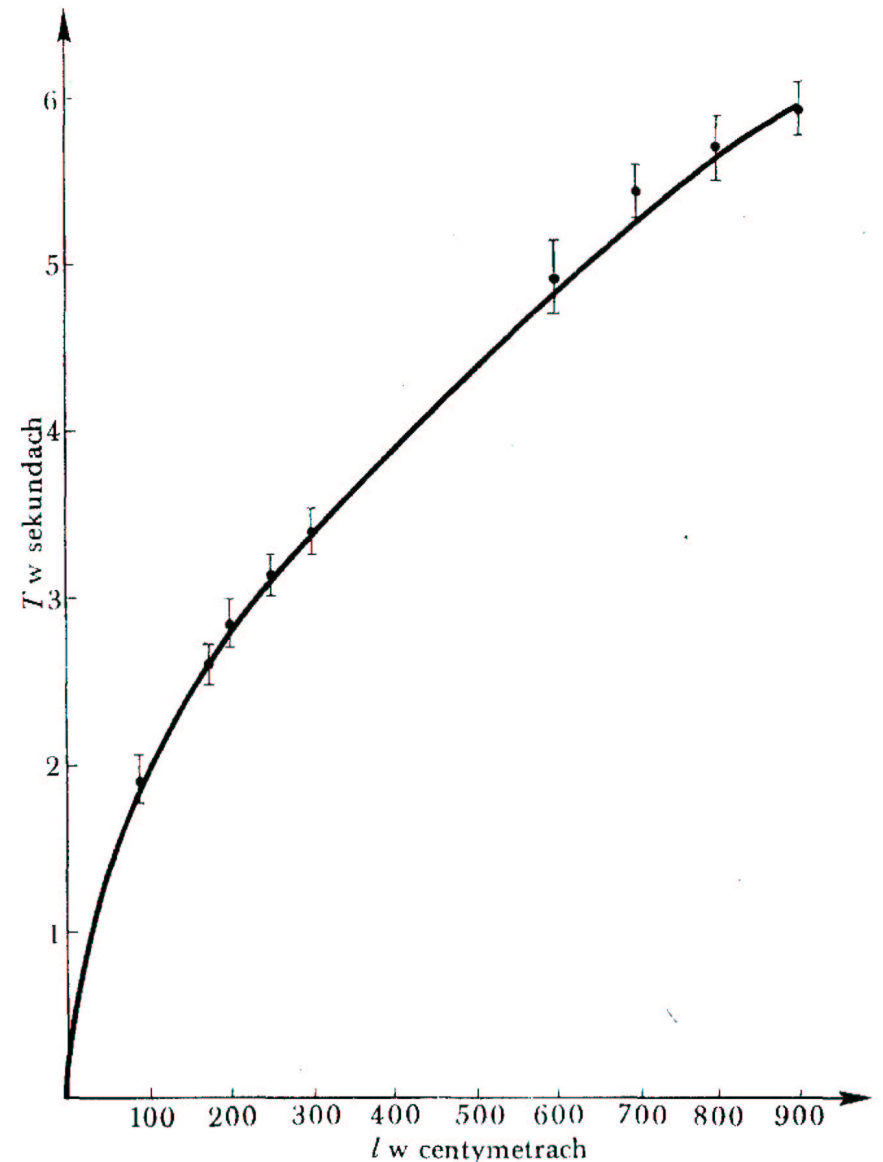
- wyniki dobrze opisuje zależność

$$T = A \cdot \sqrt{l [m]}$$

- dopasowanie

$$A = 1.99 \pm 0.07$$

$$T = 2 \cdot \sqrt{l [m]} \quad ???$$



# Modele w fizyce

## Model przyczynowy

Staramy się wniknąć w przyczyny obserwowanego zjawiska, mechanizm fizyczny danego procesu.

Wahadło matematyczne:

- ruch pod wpływem siły grawitacyjnej  $\vec{F} = m\vec{g}$
- przybliżenie małych wychyleń

⇒ proste równanie różniczkowe:

$$l \frac{d^2\theta}{dt^2} = -g \theta$$

- rozwiązanie:  $T = 2\pi \sqrt{\frac{l}{g}}$   
 $\frac{2\pi}{\sqrt{g}} \approx 2.03 \text{ s} \cdot \text{m}^{-\frac{1}{2}}$

## Modele w fizyce

Analizując wyniki pomiarów, poszukując opisującego je modelu, trzeba dobrze zastanowić się nad wszystkimi założeniami.

Wielokrotnie już doświadczenie obalało najbardziej nawet utrwalone założenia.

## Ciekawostka

Ostatnio “modne” w fizyce cząstek stało się poszukiwanie:

“Dodatkowych wymiarów”

Jak dobrze znamy “wymiar” świata w którym żyjemy ?

Czy mogą być więcej niż 3 wymiary przestrzenne ?!

⇒ **NIE** - jeśli pytamy o nieskończone wymiary

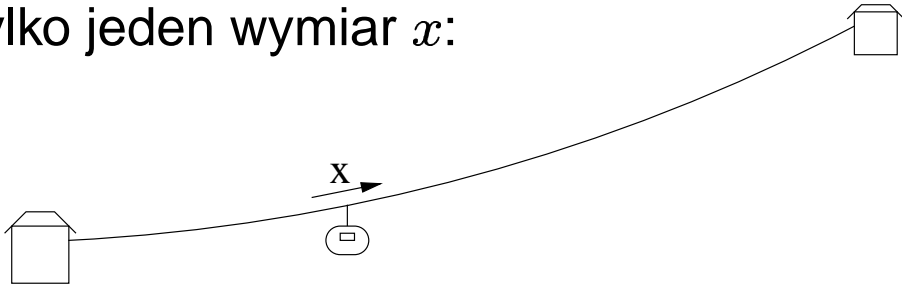
⇒ **TAK** - jeśli dopuścimy wymiary skończone

## Ciekawostka

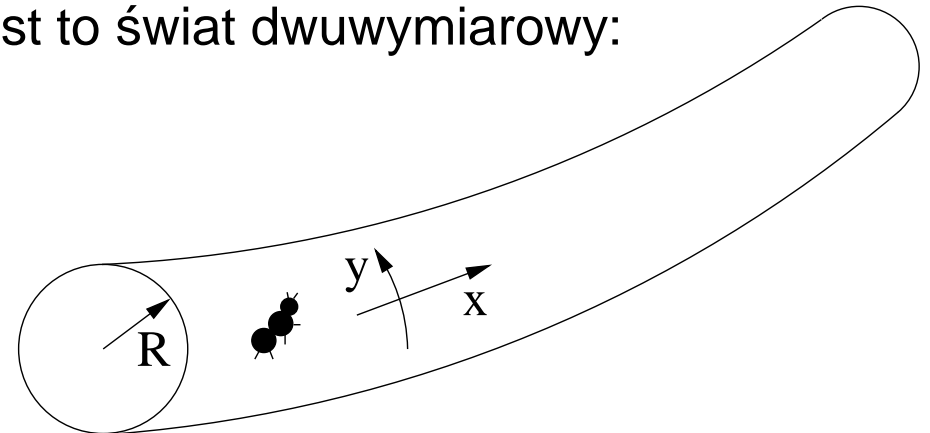
### Dodatkowe wymiary

Przykład:

Gdy rozpatrujemy ruch wagonika kolejki linowej przyjmujemy, że lina ma tylko jeden wymiar  $x$ :



Ale dla mrówki, która idzie po tej linii jest to świat dwuwymiarowy:



$y$  jest współrzędną cykliczną.

Dodatkowy wymiar zauważamy dopiero gdy przyglądamy się z rozdzielczością  $\Delta < R$

Z pomiarów grawitacyjnych wykluczono dodatkowe wymiary z  $R \geq 200\mu m$ .

Istnienie dodatkowych wymiarów mogłoby wytłumaczyć wiele zagadek...



Grawitacja słaba, bo pole "ucieka" w dodatkowe wymiary...