

## Ćwiczenie nr 64

### Wyznaczanie stałej siatki dyfrakcyjnej przy użyciu spektrometru

## 1 Wstęp teoretyczny

### Siatka dyfrakcyjna, dyfrakcja i interferencja

Siatka dyfrakcyjna to układ składający się z szeregu szczelin umieszczonych w równych odległościach od siebie na nieprzezroczystym ekranie. W praktyce siatkę taką otrzymuje się często poprzez porysowanie płaskorównoległej płytki szklanej równoległyimi kreskami przy użyciu diamentu. Nieprzezroczyste rysy pełnią funkcję zasłon, a przezroczyste przestrzenie między nimi działają jak szczeliny. Odległość między środkami sąsiednich szczelin nazywana jest **stałą siatki** i oznaczana jako  $d$  (Dryński, 1976).

Gdy na siatkę pada prostopadle wiązka promieni równoległych, zgodnie z zasadą Huygensa, każda szczelina staje się źródłem nowych drgań, które rozchodzą się we wszystkich kierunkach. Zjawisko to, polegające na uginaniu prostoliniowego biegu promieni, nazywane jest **dyfrakcją** (Dryński, 1976).

Promienie ugięte na różnych szczelinach są promieniami spójnymi, co oznacza, że mogą się ze sobą nakładać, czyli **interferować**. W zależności od kierunku (kąta ugięcia  $\varphi$ ), promienie te będą się wzajemnie wzmacniać lub wygaszać (Dryński, 1976).

### Warunek wzmacnienia

Do wzmacnienia promieni ugiętych (interferencji konstruktywnej) dochodzi w tych kierunkach, dla których różnica dróg geometrycznych promieni wychodzących z sąsiednich szczelin jest równa całkowitej wielokrotności długości fali światła padającego ( $\lambda$ ). Warunek ten, zwany równaniem siatki dyfrakcyjnej, ma postać (Dryński, 1976):

$$n\lambda = d \sin \varphi$$

gdzie:

- $n = 1, 2, 3, \dots$  – rząd widma (kolejny numer wzmacnienia),
- $\lambda$  – długość fali światła,
- $d$  – stała siatki dyfrakcyjnej,
- $\varphi$  – kąt ugięcia promieni, pod którym obserwuje się wzmacnienie.

## Sieć krystaliczna jako siatka dyfrakcyjna

Promieniowanie rentgenowskie (promień X) ma długość fali (rzędu 0,1 nm) porównywalną z odległościami między atomami w ciałach stałych. Z tego powodu regularna, trójwymiarowa struktura atomów w krysztale, zwana siecią krystaliczną, może działać dla promieni X jak trójwymiarowa siatka dyfrakcyjna. Gdy promień X padają na kryształ, ulegają ugięciu (odbiciu) na kolejnych równoległych płaszczyznach atomowych. Dochodzi do interferencji konstruktywnej (wzmocnienia) tylko pod określonymi kątami, zgodnie z warunkiem znanim jako **prawo Bragga** ([Ling et al., 2018](#)):

$$n\lambda = 2d \sin \theta$$

gdzie  $n$  to rząd widma (liczba całkowita),  $\lambda$  to długość fali promieniowania X,  $d$  to odległość między sąsiednimi płaszczyznami sieci krystalicznej, a  $\theta$  to kąt padania promieni mierzony względem płaszczyzny kryształu ([Ling et al., 2018](#)).

## Zasada pomiaru spektrometrem

Spektrometr jest przyrządem pozwalającym na uzyskanie dokładniejszych wyników pomiarów kątów ugięcia  $\varphi$  niż metody uproszczone. Pomiar polega na ustawnieniu siatki dyfrakcyjnej na stoliku spektrometru, prostopadle do osi kolimatora ([Dryński, 1976](#)).

Za pomocą lunety spektrometru, wyposażonej w noniusze, odczytuje się położenia kątowe dla prążków interferencyjnych (linii widmowych) danego rzędu  $n$ . Aby wyznaczyć średni kąt ugięcia, notuje się pozycje noniuszów  $a_1$  i  $a_2$  dla prążka po jednej stronie obrazu nieugiętego (centralnego) oraz  $b_1$  i  $b_2$  dla symetrycznego prążka tego samego rzędu po drugiej stronie. Średni kąt ugięcia  $\varphi$  oblicza się ze wzoru ([Dryński, 1976](#)):

$$\varphi = \frac{a_1 - b_1 + a_2 - b_2}{2}$$

Mierząc kąt ugięcia  $\varphi$  dla światła o znanej długości fali  $\lambda$  (np. z lasera), można na podstawie równania siatki wyznaczyć jej stałą  $d$  ([Dryński, 1976](#)):

$$d = \frac{n\lambda}{\sin \varphi}$$

## 2 Opracowanie wyników pomiarów

### 2.1 Tabele pomiarowe

n	Lewa		Prawa	
	$\varphi_{1L}$	$\varphi_{2L}$	$\varphi_{1P}$	$\varphi_{2P}$
0	353°40'	—	—	173°50'
1	351°05'	171°05'	359°10'	179°06'
2	348°20'	168°20'	1°50'	181°35'
3	345°35'	165°35'	4°39'	184°39'
4	—	—	7°35'	187°30'

Tabela 1: Wartości kątów odpowiadające położeniu prążków.

### 2.2 Średni kąt ugięcia

Dla każdego rzędu  $n \in [1, 3]$  średni kąt ugięcia  $\varphi_n$  obliczony został jako połowa średniej arytmetycznej separacji kątowej między prążkami z lewej i prawej strony wiązki nieugiętej (1).

Różnice kątowe  $|\dots|_{\text{cykl}}$  obliczono z uwzględnieniem "przejścia przez zero" na tarczy goniometru. Otrzymane wartości zapisano w tabeli 2. Natomiast dla rzędu  $n = 0$  kąt ugięcia przyjęto z definicji jako  $\varphi_0 = 0^\circ$ .

$$\varphi_n = \frac{|\varphi_{1L} - \varphi_{1P}|_{\text{cykl}} + |\varphi_{2L} - \varphi_{2P}|_{\text{cykl}}}{4} \quad (1)$$

Numer prążka ( $n$ )	Separacja kątowa $\varphi_n [^\circ]$
0	44,958
1	8,050
2	13,375
3	19,067

Tabela 2: Obliczone średnie separacje kątowe  $\varphi_n$  (wg wzoru 1).

## 2.3 Wyznaczenie stałej siatki dyfrakcyjnej

Stała siatki dyfrakcyjnej dla każdego rzędu  $n$  obliczona została ze wzoru (2).

$$d = \frac{n\lambda}{\sin \varphi} \quad (2)$$

gdzie  $\lambda = 632,8 \text{ nm}$  to długość fali światła lasera użytego w doświadczeniu.

Numer prążka ( $n$ )	Obliczona stała siatki $d_n [\text{m}]$
1	$4,519 \cdot 10^{-6}$
2	$5,471 \cdot 10^{-6}$
3	$5,811 \cdot 10^{-6}$
Wartość średnia $\bar{d}$	$5,267 \cdot 10^{-6}$

Tabela 3: Obliczone wartości stałej siatki dyfrakcyjnej  $d$ .

## 3 Ocena niepewności pomiaru

### 3.1 Niepewność pomiaru kąta ugięcia

Niepewność standardową pomiaru kąta ugięcia oszacowano metodą typu B. Przyjęto dokładność noniusza goniometru  $\Delta\varphi = 1' = \frac{1}{60}^\circ$ . Zakładając rozkład prostokątny, niepewność wynosi:

$$u(\varphi) = \frac{\Delta\varphi}{\sqrt{3}} = \frac{\frac{1}{60}}{\sqrt{3}} \approx 0,0096^\circ \approx 1,7 \cdot 10^{-4} \text{ rad} \quad (3)$$

### 3.2 Niepewność stałej siatki dla poszczególnych rzędów $u(d)$

Niepewność wyznaczenia stałej siatki  $d$  dla każdego rzędu obliczono metodą przenoszenia błędu (z prawa propagacji niepewności) dla wzoru na stałą siatki 2. Ponieważ długość fali  $\lambda$  uznano za wielkość dokładną, a  $n$  jest stałą, jedynym źródłem niepewności jest kąt  $\varphi$ .

Wyprowadzenie wzoru na niepewność  $u(d)$ :

$$u(d) = \left| \frac{\partial d}{\partial \varphi} \right| u(\varphi)$$

$$\frac{\partial d}{\partial \varphi} = -d \cdot \operatorname{ctg} \varphi$$

Zatem:

$$u(d) = d \cdot |\operatorname{ctg} \varphi| \cdot u(\varphi) \quad (4)$$

(gdzie  $u(\varphi)$  wyrażono w radianach).

### Przykładowe obliczenia (dla $n = 1$ )

Podstawiając wartości dla pierwszego rzędu:  $d_1 \approx 9,02 \cdot 10^{-6}$  m,  $\varphi_1 \approx 4,025^\circ$  oraz  $u(\varphi) \approx 1,7 \cdot 10^{-4}$  rad:

$$u(d_1) = 9,02 \cdot 10^{-6} \cdot |\operatorname{ctg}(4,025^\circ)| \cdot 1,7 \cdot 10^{-4} \approx 2,2 \cdot 10^{-8} \text{ m} \quad (5)$$

### 3.3 Niepewność średniej stałej siatki

Ze względu na zauważalny rozrzut wyników stałej siatki dla różnych rzędów widma, ostateczną niepewność wyniku średniego obliczono metodą typu A, jako odchylenie standardowe średniej arytmetycznej:

$$u(\bar{d}) = \sqrt{\frac{1}{k(k-1)} \sum_{i=1}^k (d_i - \bar{d})^2}$$

Podstawiając obliczone wartości dla  $k = 3$  rzędów (gdzie  $\bar{d} \approx 1,04 \cdot 10^{-5}$  m):

$$u(\bar{d}) = \sqrt{\frac{1}{3(3-1)} [(9,02 \cdot 10^{-6} - 1,04 \cdot 10^{-5})^2 + \dots + (1,15 \cdot 10^{-5} - 1,04 \cdot 10^{-5})^2]} \\ \approx 7,4 \cdot 10^{-7} \text{ m}$$

### 3.4 Niepewność liczby rys na milimetr

Niepewność wyznaczenia gęstości rys  $N = 1/\bar{d}$  obliczono z prawa propagacji niepewności:

$$u(N) = \left| \frac{\partial N}{\partial \bar{d}} \right| u(\bar{d}) = \frac{u(\bar{d})}{\bar{d}^2} = N \cdot \frac{u(\bar{d})}{\bar{d}} \quad (6)$$

Podstawiając wartości ( $\bar{d} \approx 1,04 \cdot 10^{-5}$  m,  $u(\bar{d}) \approx 7,4 \cdot 10^{-7}$  m,  $N \approx 96 \text{ mm}^{-1}$ ):

$$u(N) \approx 96 \text{ mm}^{-1} \cdot \frac{7,4 \cdot 10^{-7}}{1,04 \cdot 10^{-5}} \approx 6,8 \text{ mm}^{-1} \quad (7)$$

## Literatura

Dryński, T. (1976). *Ćwiczenia laboratoryjne z fizyki*. Państwowe Wydawnictwo Naukowe, Warszawa, 5 edition.

Ling, S. J., Sanny, J., and Moebs, W. (2018). *Fizyka dla szkół wyższych, Tom 3*. OpenStax. Dostęp: 13.10.2025.