

Matematyczne Metody Fizyki II

Mariusz Przybycień

Wydział Fizyki i Informatyki Stosowanej
Akademia Górniczo-Hutnicza

Wykład 8

Ortonormalne układy funkcji

Definicja: Niech $\varphi_1(x), \varphi_2(x), \dots$ będzie nieskończonym ciągiem funkcji określonych na przedziale $a \leq x \leq b$ na którym zdefiniwana jest także funkcja $r(x) > 0$. Funkcje $\varphi(x)$ nazywamy ortogonalnymi ze względu na funkcję wagową $r(x)$ jeśli:

$$\int_a^b r(x)\varphi_m(x)\varphi_n(x)dx = 0, \quad \text{dla } m \neq n$$

Normą funkcji nazywamy $\|\varphi(x)\|$ gdzie $\|\varphi_n(x)\|^2 = \int_a^b r(x)\varphi_n^2(x)dx \geq 0$

Układ znormalizowanych funkcji $\hat{\varphi}_i(x) = \varphi_i(x)/\|\varphi_i(x)\|$, $i = 1, 2, \dots$ nazywamy układem ortonormalnym:

$$\int_a^b r(x)\hat{\varphi}_m(x)\hat{\varphi}_n(x)dx = \delta_{mn}$$

Przykład: Pokaż, że układ funkcji $1, \cos x, \sin x, \cos 2x, \sin 2x, \dots$ jest układem ortogonalnym na przedziale $-\pi \leq x \leq \pi$ ze względu na f. wagową $r(x) = 1$.

$$\int_{-\pi}^{\pi} \sin mx \sin nxdx = 0, \quad \int_{-\pi}^{\pi} \cos mx \cos nxdx = 0, \quad \int_{-\pi}^{\pi} \sin mx \cos nxdx = 0$$
$$\int_{-\pi}^{\pi} 1 dx = 2\pi, \quad \int_{-\pi}^{\pi} \sin^2 nxdx = \int_{-\pi}^{\pi} \cos^2 nxdx = \pi, \quad \int_{-\pi}^{\pi} 1 \cdot \sin mxdx = 0$$

Układ ortonormalny ma postać: $\frac{1}{\sqrt{2\pi}}, \frac{1}{\sqrt{\pi}} \sin nx, \frac{1}{\sqrt{\pi}} \cos nx, n = 1, 2, \dots$

Wielomiany Legendre'a

Układ monomianów x^n , $n \geq 0$ napina przestrzeń wszystkich wielomianów. Nie jest to jednak układ ortogonalny.

Konstrukcja ortonormalnego układu wielomianów na przedziale $[-1, 1]$:

$$P_n(x) = \sum_{k=0}^n a_k x^k \Rightarrow \int_{-1}^1 P_n(x) P_m(x) dx = 0 \quad \text{dla } n \neq m$$

ortogonalność: $\int_{-1}^1 P_n(x) x^m dx = \sum_{k=0}^n \frac{1 - (-1)^{m+k+1}}{m+k+1} a_k = 0 \quad \text{dla } 0 \leq m < n$

normalizacja: $P_n(1) = a_0 + a_1 + \dots + a_n = 1$

Otrzymujemy w ten sposób ortogonalne wielomiany Legendre'a:

$$P_0(x) = 1, \quad P_1(x) = x, \quad P_2(x) = \frac{1}{2}(3x^2 - 1), \quad P_3(x) = \frac{1}{2}(5x^3 - 3x), \dots$$

Formuła Rodriguesa:

korzystamy z reguły Leibniza $(fg)^{(n)} = \sum_{k=0}^n \binom{n}{k} f^{(k)} g^{(n-k)}$

$$P_n(x) = \frac{1}{2^n n!} \frac{d^n (x^2 - 1)^n}{dx^n} = \frac{1}{2^n} \sum_{k=0}^n \binom{n}{k}^2 (x-1)^{n-k} (x+1)^k$$

Iloczyn skalarny wielomianów Legendre'a: $\int_{-1}^1 P_n(x) P_m(x) dx = \frac{2}{2n+1} \delta_{nm}$

Wielomiany Legendre'a - funkcja generująca

Współczynniki $p_n(x)$ w rozwinięciu funkcji:

$$g(t, x) = \frac{1}{\sqrt{1 - 2xt + t^2}} = \sum_{n=0}^{\infty} p_n(x)t^n, \quad \text{gdzie } p_n(x) = \left. \frac{\partial^n}{\partial t^n} \left(\frac{1}{\sqrt{1 - 2xt + t^2}} \right) \right|_{t=0}$$

są wielomianami w zmiennej x . Pokażemy, że są to wielomiany Legendre'a.

Ponieważ

$$\int_{-1}^1 \frac{dx}{\sqrt{1 - 2xt + t^2} \sqrt{1 - 2xv + v^2}} = \frac{1}{\sqrt{tv}} \ln \frac{1 + \sqrt{tv}}{1 - \sqrt{tv}} = \sum_{k=0}^{\infty} \frac{2}{2k + 1} (tv)^k$$

oraz
$$\int_{-1}^1 g(t, x)g(v, x) dx = \int_{-1}^1 \sum_{n,m=0}^{\infty} p_n(x)p_m(x)t^n v^m dx$$

więc porównując współczynniki przy tych samych potęgach $t^n v^m$ widać, że:

$$\int_{-1}^1 p_n(x)p_m(x) dx = \frac{2}{2n + 1} \delta_{nm}$$

Równocześnie mamy:

$$g(t, x = 1) = \frac{1}{1 - t} = \sum_{n=0}^{\infty} t^n = \sum_{n=0}^{\infty} p_n(1)t^n \Rightarrow p_n(1) = 1$$

Funkcja $g(t, x)$ jest więc funkcją generującą dla wielomianów Legendre'a.

Wielomiany Legendre'a - relacje rekurencyjne

$$\blacktriangleright P_{n+1}(x) = \frac{1}{n+1}[(2n+1)xP_n(x) - nP_{n-1}(x)]$$

Dowód przez porównanie współczynników przy tych samych potęgach t^n :

$$\frac{\partial g(t, x)}{\partial t} = \frac{x-t}{(1-2xt+t^2)^{3/2}} = \sum_{n=1}^{\infty} nP_n(x)t^{n-1}$$

$$(1-2xt+t^2) \sum_{n=1}^{\infty} nP_n(x)t^{n-1} = (x-t)g(t, x) = (x-t) \sum_{n=1}^{\infty} P_n(x)t^n$$

$$\blacktriangleright P'_{n+1}(x) + P'_{n-1}(x) = 2xP'_n(x) + P_n(x)$$

Dowód przez porównanie współczynników przy tych samych potęgach t^n :

$$\frac{\partial g(t, x)}{\partial x} = \frac{t}{(1-2xt+t^2)^{3/2}} = \sum_{n=1}^{\infty} P'_n(x)t^n$$

$$(1-2xt+t^2) \sum_{n=1}^{\infty} P'_n(x)t^n = t g(t, x) = \sum_{n=0}^{\infty} P_n(x)t^{n+1}$$

$$\blacktriangleright P'_{n+1}(x) - P'_{n-1}(x) = (2n+1)P_n(x)$$

Dowód poprzez kombinację dwóch poprzednich formuł.

Inne wielomiany ortogonalne

Formuła Rodriguesa pozwala generować inne rodziny wielomianów ortogonalnych na przedziale $[a, b]$ z funkcją wagową $w(x)$:

$$R_n(x) = \frac{c_n}{w(x)} \frac{d^n}{dx^n} [w(x)Q^n(x)] \quad \Rightarrow \quad \int_a^b R_n(x)R_m(x)w(x)dx = N_n\delta_{nm}$$

przy założeniu, że $w(a)Q_n(a) = w(b)Q_n(b) = 0$.

► **Wielomiany Hermite'a:** $Q(x) = 1$, $w(x) = e^{-x^2}$, $D \equiv \frac{d}{dx}$

$$H_n(x) = (-1)^n e^{x^2} \frac{d^n}{dx^n} e^{-x^2} = e^{x^2/2} \left(x - \frac{d}{dx} \right)^n e^{-x^2/2} = 2^n e^{-D^2/4} x^n$$

Ortogonalne na osi rzeczywistej: $\int_{-\infty}^{\infty} H_n(x)H_m(x)e^{-x^2} dx = \sqrt{\pi}2^n n! \delta_{nm}$

Funkcja generująca oraz spełniane równanie różniczkowe:

$$e^{2xy-y^2} = \sum_{n=0}^{\infty} H_n(x) \frac{y^n}{n!}, \quad y'' - 2xy' + 2ny = 0$$

Przykład zastosowania: n -ty stan wzbudzony oscylatora harmonicznego jest proporcjonalny do $H_n(x)$, gdzie $x = \sqrt{m\omega/\hbar}q$ oznacza bezwymiarowe położenie.

- Wielomiany Laguerre'a: $Q(x) = x$, $w(x) = x^\alpha e^{-x}$

$$L_n^{(\alpha)}(x) = \frac{e^x}{n! x^\alpha} \frac{d^n}{dx^n} (e^{-x} x^{n+\alpha})$$

Ortogonalne na przedziale $[0, \infty)$:

$$\int_0^\infty L_n^{(\alpha)}(x) L_m^{(\alpha)}(x) x^\alpha e^{-x} dx = \frac{\Gamma(n + \alpha + 1)}{n!} \delta_{nm}$$

Funkcja generująca oraz spełniane równanie różniczkowe:

$$(1 - y)^{-\alpha-1} \exp\left(\frac{xy}{y-1}\right) = \sum_{n=0}^{\infty} L_n^{(\alpha)}(x) y^n, \quad xy'' + (\alpha + 1 - x)y' + ny = 0$$

Przykład zastosowania: Część radialna funkcji falowej dla nierelatywistycznego atomu wodoru o liczbach kwantowych n i ℓ dana jest przez $\rho^\ell L_{n-\ell-1}^{2\ell+1}(\rho) e^{-\rho/2}$, gdzie $\rho = 2r/na_0$ oraz a_0 jest promieniem Bohra $a_0 = 4\pi\epsilon_0\hbar^2/m_e e^2$.

Funkcja gamma Γ

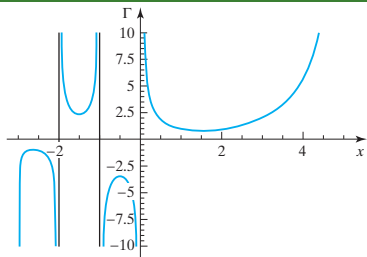
Definicja: Funkcja gamma zdefiniowana jest jako:

$$\Gamma(x) = \int_0^{\infty} e^{-t} t^{x-1} dt, \quad x > 0$$

Ponieważ spełniona jest relacja:

$$\Gamma(x+1) = x\Gamma(x), \quad x > 0$$

dlatego dla $x = n \in \mathbb{N}$ zachodzi $\Gamma(n+1) = n!$



Dla $x > 0$ funkcja gamma interpoluje pomiędzy kolejnymi wartościami funkcji silnia i może być traktowana jako uogólnienie silni.

Funkcja gamma może być rozszerzona na obszar $x < 0$, $x \neq -1, -2, \dots$

Przykład: Oblicz $\Gamma(1/2)$, $\Gamma(7/2)$ oraz $\Gamma(-3/2)$

$$\begin{aligned} [\Gamma(1/2)]^2 &= \left(\int_0^{\infty} e^{-u} u^{-1/2} du \right) \left(\int_0^{\infty} e^{-v} v^{-1/2} dv \right) = \left\{ u = x^2, v = y^2 \right\} = \\ &= 4 \int_0^{\infty} \int_0^{\infty} e^{-(x^2+y^2)} dx dy = 4 \int_0^{\pi/2} d\theta \int_0^{\infty} e^{-r^2} r dr = \pi \\ &\Rightarrow \Gamma(1/2) = \sqrt{\pi} \end{aligned}$$

$$\Gamma\left(\frac{7}{2}\right) = \frac{5}{2}\Gamma\left(\frac{5}{2}\right) = \frac{5}{2} \cdot \frac{3}{2} \cdot \frac{1}{2}\Gamma\left(\frac{1}{2}\right) = \frac{15}{8}\sqrt{\pi}$$

$$\left(-\frac{3}{2}\right)\Gamma\left(-\frac{3}{2}\right) = \Gamma\left(-\frac{1}{2}\right), \quad \left(-\frac{1}{2}\right)\Gamma\left(-\frac{1}{2}\right) = \Gamma\left(\frac{1}{2}\right) = \sqrt{\pi}, \quad \Rightarrow \quad \Gamma\left(-\frac{3}{2}\right) = \frac{4}{3}\sqrt{\pi}$$

Zastosowania funkcji gamma Γ

Uogólnienie symbolu Newtona:
$$\binom{n}{m} = \frac{n!}{m!(n-m)!} = \frac{\Gamma(n+1)}{\Gamma(m+1)\Gamma(n-m+1)}$$

Dla $\mathbb{R} \ni \alpha > 0$ mamy:
$$\binom{\alpha}{m} = \frac{\Gamma(\alpha+1)}{\Gamma(m+1)\Gamma(\alpha-m+1)}$$

Z relacji $\Gamma(x+1) = x\Gamma(x)$ wynika, że:
$$a(a+1)(a+2)\dots(a+n) = \frac{\Gamma(a+n+1)}{\Gamma(a)}$$

Przykład: Zapisz współczynnik $a_n = \frac{1 \cdot 5 \cdot 9 \cdot \dots \cdot (4n+1)}{2^n}$ za pomocą funkcji Γ .

$$1 \cdot 5 \cdot 9 \cdot \dots \cdot (4n+1) = 4^{n+1} \frac{1}{4} \cdot \frac{5}{4} \cdot \frac{9}{4} \cdot \dots \cdot \left(\frac{1}{4} + n\right) = 4^{n+1} \frac{\Gamma(\frac{5}{4} + n)}{\Gamma(\frac{1}{4})} \Rightarrow a_n = 2^{n+2} \frac{\Gamma(\frac{5}{4} + n)}{\Gamma(\frac{1}{4})}$$

Podwójna silnia:

$$1 \cdot 3 \cdot 5 \cdot \dots \cdot (2n+1) = (2n+1)!! = \frac{(2n+1)!}{2^n n!}, \quad 2 \cdot 4 \cdot 6 \cdot \dots \cdot (2n) = (2n)!! = 2^n n!$$

Definicja: Funkcja beta:
$$B(x, y) = \int_0^1 t^{x-1} (1-t)^{y-1} dt, \quad x > 0, y > 0$$

Własności:

$$B(x, y) = B(y, x), \quad B(x, y) = \frac{\Gamma(x)\Gamma(y)}{\Gamma(x+y)}, \quad B(1, 1) = 1, \quad B(1/2, 1/2) = \pi$$

$$B(x, y) = \left(\frac{y-1}{x+y-1}\right) B(x, y-1) = \left(\frac{x+y}{y}\right) B(x, y+1)$$

Funkcja Bessela pierwszego rodzaju $J_n(x)$

Rozwiązując równanie Bessela $x^2 \frac{d^2 y}{dx^2} + x \frac{dy}{dx} + (x^2 - \nu^2)y = 0$

metodą Frobeniusa $y(x) = \sum_{r=0}^{\infty} a_r x^{r+c}$, otrzymujemy:

równanie charakterystyczne: $c^2 - \nu^2 = 0 \Rightarrow c_1 = \nu, c_2 = -\nu$

Przyrównując współczynniki kolejnych potęg x do zera, mamy:

$$x^c : (c^2 - \nu^2)a_0 = 0 \Rightarrow a_0 \neq 0$$

$$x^{c+1} : [(c+1)^2 - \nu^2]a_1 = 0 \Rightarrow a_1 = 0$$

$$x^{c+r} : [(r+c)^2 - \nu^2]a_r + a_{r-2} = 0 \Rightarrow a_{2m} = -\frac{1}{4m(m+\nu)} a_{2m-2}, \quad m = 1, 2, \dots$$

Wybieramy $a_0 = \frac{1}{2^\nu \Gamma(1+\nu)} \Rightarrow a_{2m} = -\frac{(-1)^m}{2^{2m+\nu} m! \Gamma(m+1+\nu)}$, $m = 1, 2, \dots$

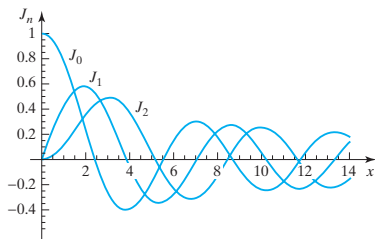
Pierwsze rozwiązanie metodą Frobeniusa przyjmuje postać funkcji $J_\nu(x)$.

Funkcja Bessela pierwszego rodzaju rzędu ν :

$$J_\nu(x) = x^\nu \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-1)^m x^{2m}}{2^{2m+\nu} m! \Gamma(m+1+\nu)}, \quad x \geq 0$$

Dla $\nu = n \in \mathbb{N}$ mamy:

$$J_n(x) = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-1)^m x^{2m+n}}{2^{2m+n} m! (m+n)!}, \quad x \geq 0$$



Funkcja Bessela pierwszego rodzaju $J_n(x)$

W przypadku gdy ν nie jest liczbą całkowitą, drugie, liniowo niezależne rozwiązanie równania Bessela ma postać:

$$J_{-\nu}(x) = |x|^{-\nu} \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-1)^m x^{2m}}{2^{2m-\nu} m! \Gamma(m+1-\nu)}, \quad x \neq 0$$

Ogólne rozwiązanie ma więc postać: $y(x) = C_1 J_\nu(x) + C_2 J_{-\nu}(x)$

Własności funkcji Bessela dla $\nu = n \in \mathbb{N}$:

► Funkcje $J_n(x)$ i $J_{-n}(x)$ są liniowo zależne (przesuwamy indeks $m - n = k$):

$$J_{-n}(x) = \sum_{m=n}^{\infty} \frac{(-1)^m x^{2m-n}}{2^{2m-n} m! (m-n)!} = (-1)^n \sum_{k=0}^{\infty} \frac{(-1)^k x^{2k+n}}{2^{2k+n} k! (k+n)!} = (-1)^n J_n(x)$$

► $\frac{d}{dx} [x^\nu J_\nu(x)] = x^\nu J_{\nu-1}(x), \quad \frac{d}{dx} [x^{-\nu} J_\nu(x)] = -x^{-\nu} J_{\nu-1}(x)$

► $J_{\nu-1}(x) + J_{\nu+1}(x) = \frac{2\nu}{x} J_\nu(x), \quad J_{\nu-1}(x) - J_{\nu+1}(x) = 2J'_\nu(x)$

► $\int x^\nu J_{\nu-1}(x) dx = x^\nu J_\nu(x) + C, \quad \int x^{-\nu} J_{\nu+1}(x) dx = -x^{-\nu} J_\nu(x) + C$

Przykład: Oblicz całkę: $\int (x^2 + \frac{1}{x}) J_1(x) dx = \int x^2 J_1(x) dx + \int x^{-1} J_1(x) dx$

$$\frac{d}{dx} [x^2 J_2(x)] = x^2 J_1(x) \Rightarrow \int x^2 J_1(x) dx = x^2 J_2(x) + C$$

$$\int x^{-1} J_1(x) dx = \int x^{-2} [x J_1(x)] dx = \left\{ [x J_1(x)]' = x J_0(x) \right\} = -J_1(x) + \int J_0(x) dx$$

Całki oznaczone $\int J_0(x) dx$ są dostępne w tablicach (uwaga: $\int_0^\infty J_n(x) dx = 1$).

Funkcja Bessela pierwszego rodzaju $J_{\pm n/2}(x)$

Sprowadzamy równanie Bessela $x^2 y'' + xy' + (x^2 - \nu^2)y = 0$ do postaci standardowej stosując podstawienie $u = x^{1/2}y$:

$$u'' + \left(1 - \frac{4\nu^2 - 1}{4x^2}\right)u = 0 \quad \nu = \pm 1/2 \quad \Rightarrow \quad u'' + u = 0$$

Rozwiązanie ogólne ma postać:

$$u(x) = C_1 \sin x + C_2 \cos x \quad \Rightarrow \quad y(x) = C_1 \sqrt{\frac{1}{x}} \sin x + C_2 \sqrt{\frac{1}{x}} \cos x$$

Dwie funkcje występujące w rozwiązaniu ogólnym są niezależne. Dobierając odpowiednio normalizację dostajemy:

$$J_{1/2}(x) = \sqrt{\frac{2}{\pi x}} \sin x \quad \text{oraz} \quad J_{-1/2}(x) = \sqrt{\frac{2}{\pi x}} \cos x$$

Korzystając z relacji rekurencyjnej można znaleźć wyrażenia na $J_{\pm n/2}(x)$, np.:

$$J_{3/2}(x) = \frac{1}{x} J_{1/2}(x) - J_{-1/2}(x) = \sqrt{\frac{2}{\pi x}} \left(\frac{\sin x}{x} - \cos x \right)$$

Uwaga: Wszystkie funkcje Bessela $J_{\pm n/2}(x)$ dla n nieparzystych można wyrazić za pomocą funkcji elementarnych.

Funkcja Bessela drugiego rodzaju $Y_\nu(x)$

Poszukujemy drugiego, niezależnego, rozwiązania r. Bessela w przypadku gdy $\nu = n$ gdzie $n = 0, 1, 2, \dots$

Rozważmy najpierw przypadek $\nu = 0$, tzn. r. B. ma postać: $xy'' + y' + xy = 0$
Poszukujemy rozwiązania w postaci: $y_2(x) = J_0(x) \ln x + \sum_{r=0}^{\infty} b_r x^{r+1}$

Wstawiając do równania otrzymujemy:

$$\begin{aligned} [xJ_0''(x) + J_0'(x) + xJ_0(x)] \ln x + 2J_0'(x) + \sum_{r=0}^{\infty} (r+1)rb_r x^r + \\ + \sum_{r=0}^{\infty} (r+1)b_r x^r + \sum_{r=0}^{\infty} b_r x^{r+2} = 0 \end{aligned}$$

Człon logarytmiczny znika bo $J_0(x)$ jest rozwiązaniem równania. Wstawiając za $J_0'(x)$ dostajemy:

$$2 \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(-1)^m x^{2m-1}}{2^{2m-1} (m-1)! m!} + \sum_{r=0}^{\infty} (r+1)rb_r x^r + \sum_{r=0}^{\infty} (r+1)b_r x^r + \sum_{r=0}^{\infty} b_r x^{r+2} = 0$$

Przesuwając indeks i grupując wyrazy otrzymujemy:

$$\sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-1)^{m+1} x^{2m+1}}{2^{2m} (m+1)! m!} + b_0 + 4b_1 x + \sum_{r=2}^{\infty} \{(r+1)^2 b_r + b_{r-2}\} x^r = 0$$

Funkcja Bessela drugiego rodzaju $Y_\nu(x)$

Ponieważ widać, że $b_0 = 0$, więc wszystkie parzyste współczynniki b_{2m} też muszą zniknąć:

$$\sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-1)^{m+1} x^{2m+1}}{2^{2m} (m+1)! m!} + 4b_1 x + \sum_{m=2}^{\infty} \{4m^2 b_{2m-1} + b_{2m-3}\} x^{2m-1} = 0$$

Przyrównując współczynniki przy kolejnych potęgach x do zera, znajdujemy:

$$b_{2m-1} = \frac{(-1)^{m-1}}{2^{2m} (m!)^2} \left(1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{3} + \dots + \frac{1}{m}\right), \quad m = 1, 2, \dots$$

A więc drugie, liniowo niezależne rozwiązanie, ma postać (dla $x > 0$):

$$y_2(x) = J_0(x) \ln x + \sum_{m=1}^{\infty} \frac{(-1)^{m-1} h_m x^{2m}}{2^{2m} (m!)^2}, \quad \text{gdzie } h_m = \sum_{k=1}^m \frac{1}{k}$$

Ponieważ dowolna kombinacja liniowa niezależnych rozwiązań równania różniczkowego jest także jego rozwiązaniem, jako drugie rozwiązanie r. Bessela rzędu zerowego przyjmuje się przez konwencję:

$$Y_0(x) = \frac{2}{\pi} [y_2(x) + (\gamma - \ln 2) J_0(x)]$$

gdzie $\gamma = \lim_{m \rightarrow \infty} \left(1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{3} + \dots + \frac{1}{m} - \ln m\right) = 0.577215\dots$ jest stałą Eulera.

Funkcja Bessela drugiego rodzaju $Y_\nu(x)$

Funkcja Bessela drugiego rodzaju rzędu ν jest zdefiniowana jako:

$$Y_\nu(x) = \frac{1}{\sin \nu\pi} [J_\nu(x) \cos \nu\pi - J_{-\nu}(x)]$$

W szczególności dla $\nu = n \in \mathbb{Z}$ przyjmuje postać:

$$Y_n(x) = \frac{2}{\pi} J_n(x) \left(\ln \frac{x}{2} + \gamma \right) + \frac{x^n}{\pi} \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-1)^{m-1} (h_m + h_{m+n})}{2^{2m+n} m! (m+n)!} x^{2m} - \\ - \frac{1}{\pi x^n} \sum_{m=0}^{n-1} \frac{(n-m-1)!}{2^{2m-n} m!} x^{2m}$$

Rozwiązanie ogólne r. Bessela dla dowolnych ν : $y(x) = C_1 J_\nu(x) + C_2 Y_\nu(x)$

Własności funkcji Bessela drugiego rodzaju:

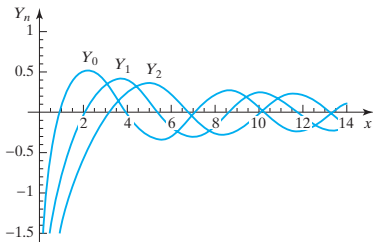
► przybliżenia dla małych x :

$$Y_0(x) \approx \frac{2}{\pi} \ln x, \quad Y_\nu(x) \approx -\frac{\Gamma(\nu)}{\pi} \left(\frac{2}{x}\right)^\nu, \quad \nu > 0$$

► zachowanie asymptotyczne dla dużych x :

$$Y_\nu(x) \sim \sqrt{\frac{2}{\pi x}} \sin \left[x - \frac{2\nu+1}{4} \pi \right]$$

$$\lim_{x \rightarrow 0} Y_\nu = -\infty, \quad \lim_{x \rightarrow \infty} Y_\nu(x) = 0.$$



Zmodyfikowane funkcje Bessela $I_\nu(x)$ oraz $K_\nu(x)$

Zastępując zmienną niezależną x w równaniu Bessela przez ix otrzymujemy zmodyfikowane równanie Bessela rzędu ν :

$$x^2 y'' + xy' - (x^2 + \nu^2)y = 0$$

Równanie to ma dwa niezależne zespolone rozwiązania $J_\nu(ix)$ oraz $Y_\nu(ix)$.

Wygodniej jednak posługiwać się rozwiązaniami rzeczywistymi:

$$J_\nu(ix) = \sum_{m=0}^{\infty} \frac{(-1)^m (ix)^{2m+\nu}}{2^{2m+\nu} m! \Gamma(m+1+\nu)} = i^\nu \sum_{m=0}^{\infty} \frac{x^{2m+\nu}}{2^{2m+\nu} m! \Gamma(m+1+\nu)} \equiv i^\nu I_\nu(x)$$

gdzie $I_\nu(x)$ to zmodyfikowana funkcja Bessela pierwszego rodzaju rzędu ν .

Ogólne rozwiązanie w przypadku gdy $\nu \notin \mathbb{Z}$: $y(x) = C_1 I_\nu(x) + C_2 I_{-\nu}(x)$

Definiujemy zmodyfikowaną funkcję Bessela drugiego rodzaju rzędu ν :

$$K_\nu(x) = \frac{\pi}{2} \left(\frac{I_{-\nu}(x) - I_\nu(x)}{\sin \nu \pi} \right)$$

Definicję tę można rozszerzyć na $\nu = n$ podobnie jak dla niezamodyfikowanych funkcji Bessela.

Ogólne rozwiązanie zmodyfikowanego r. Bessela przyjmuje wówczas postać: $y(x) = C_1 I_\nu(x) + C_2 K_\nu(x)$

