

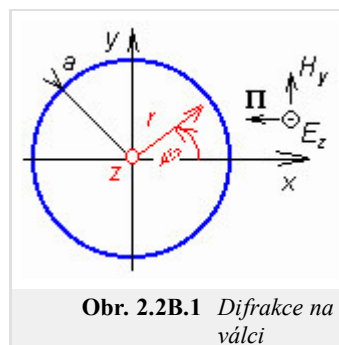
## 2.2 Obecná teorie difrakce

### Podrobnější popis

Seznámíme se nyní s teorií, umožňující analyticky řešit **difrakční úlohy** na tělesech obecnějších tvarů. Jak však uvidíme, obecnost řešení se týká pouze fyzikálního přístupu. Z formálních (matematických) důvodů je dále popsán postup prakticky použitelný jen pro tělesa, která mají jednoduchý geometrický tvar.

Jak již bylo řečeno ve **vrstvě A**, fyzikální princip řešení je následující. V okolí tělesa existuje známé, tzv. primární vlnění, kterým je těleso ozařováno. V důsledku ozáření (např. v důsledku v tělese indukovaných proudů) je těleso samo zdrojem *vlastního*, tzv. sekundárního vlnění. To se šíří od tělesa všemi směry. Výsledná intenzita pole v okolí tělesa (v prostoru) je součtem intenzit polí primárního a sekundárního vlnění. Protože intenzita primárního vlnění je známá, stačí nějak zjistit intenzitu vlnění sekundárního. K tomu nám dopomohou dvě podmínky:

1. sekundární vlnění musí být řešením **vlnové rovnice**
2. součet intenzit polí primárního a sekundárního vlnění musí splňovat **okrajovou podmínku** na povrchu tělesa.



Až sem se zdá všechno jednoduché, celkem jasné a téměř samozřejmé. Ovšem konkrétní postup přináší (jako obvykle) některé záležitosti. Proto si nyní popíšeme bez větších matematických skoků řešení difrakce **rovinné vlny** na nekonečně dlouhém, dokonale vodivém kruhovém válci.

Řez válcem je nakreslen na obr. **2.2B.1**. Osa válce je totožná s osou **z kartézské souřadné soustavy**, poloměr válce je  $a$ . Válec je ozařován **rovinnou vlnou** přicházející zprava (šíří se směrem  $-x$ ) a vektor **E** má jen složku  $E_z$  (je tedy tečný k povrchu válce). Protože ve všech řezech rovnoběžných s rovinou  $xy$  je situace stejná, můžeme řešit úlohu jako dvourozměrnou. Vzhledem k osové symetrii povrchu válce použijeme při řešení **válcovou souřadnou soustavu**, v rovinném řezu pak polární souřadnice  $r, \varphi$  (viz obr. **2.2B.1**). Je zřejmé, že platí  $x = r \cos(\varphi)$ .

Intenzita pole primárního vlnění je podle předchozího

$$E_{z \text{ prim}} = E_0 e^{jkx} = E_0 e^{jkr \cos \varphi}, \quad \frac{\partial E_{z \text{ prim}}}{\partial z} = 0. \quad (2.2B.1)$$

Intenzita pole sekundárního vlnění musí vyhovovat vlnové rovnici

$$\nabla^2 E_{z \text{ sek}} + k^2 E_{z \text{ sek}} = 0. \quad (2.2B.2)$$

Rozepíšeme-li operátor  $\nabla^2$  pro válcovou souřadnou soustavu **[1]** a položíme-li  $d/dz = 0$ , získáme rovnici

$$\frac{\partial^2 E_{z \text{ sek}}}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial E_{z \text{ sek}}}{\partial r} + \frac{1}{r^2} \frac{\partial^2 E_{z \text{ sek}}}{\partial \varphi^2} + k^2 E_{z \text{ sek}} = 0. \quad (2.2B.3)$$

Rovnici budeme řešit separací proměnných. Položíme  $E_z = R(r) \Phi(\varphi)$  a dosadíme do **(2.2B.3)**, přičemž pro derivaci podle  $\varphi$  je  $R$  konstantou a naopak. Pak rovnici dělíme součinem  $R\Phi$  a snadno osamostatníme člen, obsahující pouze  $\varphi$  a  $\Phi$ , zatímco ostatní členy obsahují pouze  $r$  a  $R$ . Rovnice je tedy separována.

Má-li rovnice platit pro jakoukoliv kombinaci proměnných  $r$  a  $\varphi$ , musí být každá z obou separovaných částí rovnice konstantní. Člen obsahující pouze  $\varphi$  a  $\Phi$  položíme roven  $-m^2$ , kde  $m$  je tzv. separační konstanta. Tak získáme rovnici

$$\frac{d^2 \Phi}{d\varphi^2} + m^2 \Phi = 0. \quad (2.2B.4)$$

Rovnice **(2.2B.4)** je diferenciální rovnice druhého řádu s konstantními koeficienty ( $m$ ). Řeší se pomocí charakteristické rovnice a výsledek lze vyjádřit buď exponenciálními nebo goniometrickými funkcemi. Protože výsledek, tj. funkce  $\Phi(\varphi)$ , udává závislost intenzity pole na souřadnici  $\varphi$ , tj. dokola kolem osy válce, a protože v tomto směru nepředpokládáme šíření vlny, použijeme funkce goniometrické:

$$\Phi = A \cos(m\varphi) + B \sin(m\varphi) = C \cos(m\varphi + \varphi_0). \quad (2.2B.5)$$

$A$  a  $B$ , resp.  $C$  a  $\varphi_0$  jsou integrační konstanty. Zde dáme přednost poslednímu tvaru, v němž konstanta  $\varphi_0$  závisí pouze na tom, od jakého směru měříme úhel  $\varphi$ . Vzhledem k osové symetrii válce můžeme volit směr  $\varphi = 0$  libovolně a proto položíme  $\varphi_0 = 0$ . Konečný vztah se tak formálně zjednoduší. Ještě jeden důležitý poznatek vyplývá z rovnice **(2.2B.5)**. Změní-li se úhel  $\varphi$  o  $2\pi$ , dostaneme se do stejného bodu v prostoru, takže se vrátíme do stejné intenzity pole, a tedy i ke stejné hodnotě funkce  $\Phi$ . A to je možné jen tehdy, je-li separační konstanta  $m$  číslo celé.

Nyní obrátíme pozornost k druhé části separované rovnice **(2.2B.3)**, obsahující proměnné  $r$  a  $R$ . Ta má nyní tvar

$$\frac{r^2}{R} \frac{d^2 R}{dR^2} + \frac{r}{R} \frac{dR}{dr} - m^2 + k^2 r^2 = 0. \quad (2.2B.6)$$

Substitucí  $\rho = kr$  a po drobných úpravách ji snadno převedeme na rovnici Besselovu:

$$\frac{d^2 R}{d\rho^2} + \frac{1}{\rho} \frac{dR}{d\rho} + \left(1 - \frac{m^2}{\rho^2}\right) R = 0. \quad (2.2B.7)$$

Protože konstanta  $m$  je celé číslo, je řešením Besselovy rovnice buď lineární kombinace Besselových a Neumannových funkcí nebo lineární kombinace Hankelových funkcí prvního a druhého druhu. Protože funkce  $R$  udává závislost intenzity pole na radiální souřadnici  $r$  (směrem od válce) a v tom směru se vlnění šíří, dáme přednost Hankelovým funkcím. A protože Hankelova funkce prvního druhu popisuje vlnění šířící se z nekonečna ke svému zdroji a Hankelova funkce druhého druhu naopak popisuje vlnění šířící se od zdroje pryč, použijeme pouze funkci druhého druhu. Spojíme-li řešení rovnic (2.2B.4) a (2.2B.7), získáme obecný integrál rovnice (2.2B.3):

$$E_{zsek} = AH_m^{(2)}(kr) \cos(m\varphi). \quad (2.2B.8)$$

Rovnici (2.2B.3) vyhovuje řešení (2.2B.8) pro každé celé  $m$ . Protože to správné  $m$  zatím neznáme, musíme připustit řešení pro všechny možné hodnoty separační konstanty  $m$  a také libovolnou lineární kombinaci těchto řešení. Konečný výsledek řešení rovnice (2.2B.3) zapíšeme ve tvaru nekonečné řady

$$E_{zsek} = \sum_{m=0}^{\infty} A_m H_m^{(2)}(kr) \cos(m\varphi). \quad (2.2B.9)$$

Výsledek (2.2B.9) si můžeme vyložit tak, že od válce se šíří soubor nekonečného počtu vln, které dohromady skládají sekundární vlnění. Každý sčítanec řady (2.2B.9) představuje jednu z těchto dílčích vln. Tyto vlny se navzájem liší svými amplitudami (to jsou zatím neznámé koeficienty  $A_m$ ), závislostí na radiální vzdálenosti  $r$  (koeficient  $H_m^{(2)}(kr)$  závisí na  $m$ ) a také závislostí na  $\varphi$ , tedy na směru od válce. Vlna pro  $m = 0$  se šíří všemi směry se stejnou amplitudou  $\cos(m\varphi) = \cos(0) = 1 = \text{konst.}$ , vlna pro  $m = 1$  vykazuje osmičkovou směrovou charakteristiku (maximum pro  $\varphi = 0, \pi$ ; nulová amplituda pro  $\varphi = \pm\pi/2$ ), atd.

V tuto chvíli se zdá, že se všechno trochu komplikuje. Ale je to právě ta nekonečná řada (2.2B.9), která umožní řešení úspěšně dokončit. Účelnou volbou koeficientů  $A_m$  můžeme totiž téměř vždy dosáhnout toho, aby řada (2.2B.9) jako celek splnila právě ty okrajové podmínky, které musí být splněny na povrchu tělesa (je to podobné jako třeba u Fourierovy řady: správnou volbou koeficientů u jednotlivých složek můžeme vyjádřit téměř jakýkoli časový průběh signálu).

Pro dokonale vodivý a nekonečně dlouhý válec je formulace okrajové podmínky jednoduchá: tečná složka výsledné intenzity pole na plášti musí být nulová. Protože v našem případě má vlnění jen složku  $E_z$ , a ta je tečná, musí být

$$E_{zprim} + E_{zsek} = 0 \text{ pro } r = a \quad (2.2B.10)$$

a po dosazení z rovnic (2.2B.1) a (2.2B.9), je

$$E_0 \exp(jka \cos \varphi) + \sum_{m=0}^{\infty} A_m H_m^{(2)}(ka) \cos(m\varphi) = 0. \quad (2.2B.11)$$

Z této rovnice musíme vypočítat zatím neznámé koeficienty  $A_m$ . Máme ovšem k dispozici pouze jedinou rovnici pro nekonečný počet koeficientů. V podobných situacích vede někdy k cíli metoda neurčitých součinitelů ([1], [4]). Ta ale vyžaduje, aby všechny sčítance (v našem případě oba sčítance) v rovnici (2.2B.11) byly vyjádřeny řadou stejného typu (v našem případě řadou, obsahující členy  $\cos(m\varphi)$ ). Pokud tomu tak je, pak stačí do příslušné rovnice postupně dosazovat  $m = 0, 1, 2, \dots \infty$  a z jediné rovnice získáme tak nekonečně mnoho rovnic pro koeficienty (součinitele)  $A_m$ .

Na štěstí pro nás je známý rozvoj

$$\exp(jka \cos \varphi) = J_0(ka) + \sum_{m=1}^{\infty} 2j^m J_m(ka) \cos(m\varphi), \quad (2.2B.12)$$

kteřý dovoluje rozvinout primární vlnění v řadu se členy typu  $\cos(m\varphi)$ . Rozvoj dosadíme do (2.2B.11) a postupně srovnáváme koeficienty stojící u  $\cos(\varphi), \cos(2\varphi), \cos(3\varphi)$  atd. Tak získáme vztahy

$$E_0 J_0(ka) = -A_0 H_0^{(2)}(ka), \quad 2j^m E_0 J_m(ka) = -A_m H_m^{(2)}(ka) \quad (2.2B.13)$$

a z nich

$$A_0 = -E_0 \frac{J_0(ka)}{H_0^{(2)}(ka)}, \quad A_m = -2j^m E_0 \frac{J_m(ka)}{H_m^{(2)}(ka)}. \quad (2.2B.14)$$

Tím je analytické řešení úlohy dokončeno. Nejprve vypočteme koeficienty  $A_m$  a pak samotné sekundární vlnění je dáno řadou (2.2B.9). Výsledné intenzity pole v okolí válce získáme součtem intenzit sekundárního vlnění (2.2B.9) a primárního vlnění (2.2B.1).

Ještě si připomeňme podmínky, za kterých je popsána metoda úspěšná. Především tvar tělesa musí být jednoduchý; jeho povrch musí být souřadnou plochou v nějaké souřadné soustavě, ve které umíme vyřešit vlnovou rovnici (2.2B.2). Druhou podmínkou je znalost rozvoje primárního vlnění v řadu téhož typu, jakou dostáváme při řešení **vlnové rovnice**. A konečně v praxi může sehrát určitou roli ještě další podmínka: řada pro sekundární vlnění musí přiměřeně rychle konvergovat. S konvergencí vznikají nesnáze v situacích, kdy rozměry tělesa jsou o několik řádů větší, než je vlnová délka. Např. když počítáme difrakci velmi krátkých (rádiových) vln na povrchu zeměkoule, pak k dostatečně přesnému vyjádření sekundárního pole v některých místech by bylo třeba sčítat desítky a stovky miliónů členů řady.

Dnes je známo řešení difrakční úlohy pro různá geometricky jednoduchá tělesa: koule, válec (kruhový, eliptický, parabolický) a pro obecný (trojosý) elipsoid; volbou jeho poloos ( $a, b, c$ ) lze dobře aproximovat některé technicky užitečné tvary. Při  $a = b = c$  přechází elipsoid v kouli. Když  $a = b \ll c$ , je elipsoid protáhlý a aproximuje válcový vodič konečné délky (popřípadě dlouhý pásek, když  $a \ll b \ll c$ ). Když naopak  $a = b \gg c$ , je tvar elipsoidu blízký kruhové destičce.

Struktura vlnění v okolí válce byla stručně komentována ve **vrstvě A**. V okolí válce existuje jak **postupné**, tak **stojaté vlnění**, které vzniká skládáním vlnění primárního a sekundárního. Protože tato vlnění mají různý směr šíření a protože se poněkud liší i jejich **fázové rychlosti**, jsou **délky stojatého vlnění** v různých směrech od válce různé. Je zajímavé, že samotné sekundární vlnění má největší intenzitu ve směru za válec. Pokud poloměr válce je menší než asi 1/10 vlnové délky, je vliv válce na primární vlnění malý. Podrobněji se můžeme seznámit se strukturou vlnění pomocí počítačových programů (viz **vrstva C**). První program zobrazuje intenzity pole sekundárního a výsledného vlnění v okolí válce v polárních souřadnicích formou směrových charakteristik. Sledují se intenzity pole v různých směrech v konstantní vzdálenosti od osy válce. Druhý program zobrazuje rozložení intenzit polí podél radiálních přímk vedených v různých směrech. Podrobnější výklad je ve **vrstvě C**.

Na závěr ještě stručnou zmínku k řešení difrakční úlohy v případě, kdy vodivost válce není nekonečná nebo když jde o dielektrický válec. V takovém případě se musí vlnová rovnice (2.2B.2) vyřešit i pro oblast uvnitř válce. Tam se vlny nešíří, je tam stojaté vlnění. Proto pro řešení vlnové rovnice nepoužijeme funkce **Hankelovy**, ale funkce **Besselovy** a **Neumannovy**. A protože ještě pro  $r = 0$  (tj. na ose válce) Neumannova funkce nabývá nekonečné hodnoty, zatímco intenzita pole tam musí být konečná, musíme tuto funkci z řešení vyloučit. V analogii k (2.2B.9) platí tedy pro oblast uvnitř válce:

$$E_{\text{sekuvnitěteč}} = \sum_{m=0}^{\infty} B_m J_m(kr) \cos(m\varphi). \quad (2.2B.15)$$

Pro určení koeficientů řady má **okrajová podmínka** tvar

$$E_{\text{sekuvnitěteč}} = E_{\text{sekvněteč}} + E_{\text{priměteč}}. \quad (2.2B.16)$$

I zde je nutné vyjádřit všechny intenzity řadami téhož typu, a pak se aplikuje metoda neurčitých součinitelů [4]. Protože se zde vyskytují dva nekonečné soubory neznámých součinitelů ( $A_m, B_m$ ), tak samotná podmínka (2.2B.16) nestačí. Řešení je nutné opakovat ještě pro magnetické pole včetně příslušné **okrajové podmínky**.