

Časopis pro pěstování matematiky a fysiky

K. V. Zenger

O rychlosti světla v prvcích lučebných

Časopis pro pěstování matematiky a fysiky, Vol. 1 (1872), No. 5, 246–251

Persistent URL: <http://dml.cz/dmlcz/122694>

Terms of use:

© Union of Czech Mathematicians and Physicists, 1872

Institute of Mathematics of the Czech Academy of Sciences provides access to digitized documents strictly for personal use. Each copy of any part of this document must contain these *Terms of use*.



This document has been digitized, optimized for electronic delivery and stamped with digital signature within the project *DML-CZ: The Czech Digital Mathematics Library* <http://dml.cz>

$$\frac{1}{2}P = 153^\circ 26' - 90^\circ = 63^\circ 26'$$

$$\frac{1}{3}P' = 165^\circ 48' - 90^\circ = 75^\circ 58',$$

načež z $n = \tan \frac{1}{2}P$ ustanoví se $n = 2$,

$$\text{z } n' = \tan \frac{1}{2}P' \quad n' = 4.$$

Plocha $+O_s$ leží v pásmu O, O_s, d_2 .

Pro O_s jest $abc = 1nm$

$$O \quad a'b'c' = 111$$

$d_2 \quad a''b''c'' = 012$, z čehož dle 18. neb 19. všeobecné krystalografie

$$n = \frac{m+1}{2}.$$

K dalšímu ustanovení změří se úklon

$$O_s : O = 164^\circ 46' = O',$$

načež dle všeobecné rovnice 12., vložíme-li do ní

$$abc = 1 \frac{m+1}{2} m$$

$$a'b'c' = 111, \text{ jest}$$

$$\cos O' = - \frac{3(m+1)}{\sqrt{3} \sqrt{5m^2 + 2m + 5}}, \text{ z čehož}$$

$m = \frac{1}{2}, n = \frac{3}{4}$, nebo dle srovnalosti

$$m : n : 1 = \frac{1}{2} : \frac{3}{4} : 1 \text{ se objeví}$$

$$m : n : 1 = 2 : 3 : 4 \text{ a tudíž}$$

$$O_s = a^{1/2} b^{1/3} c^{1/4}.$$

Známka celého tvaru jest tedy dle našich symbolů:

	h	$+i$	$+d_2$	$+O_s$	O
dle Millera:	100	$\pi(210)$	$\pi(410)$	$\pi(432)$	111
dle Naumanna:	∞O	$\frac{\infty O2}{2}$	$\frac{\infty O4}{2}$	$\frac{2O^{4/3}}{2}$	O

O rychlosti světla v prvcích lučebných.

Podává prof. K. V. Zenger.

Theoretické určování rychlosti zvuku jest, jak známo, velmi přesné a shoduje se se zkušeností; pročez shoda výjevů zvukových a světlových pohybů vlnitých přivedla záhy přírodopytce na myšlenku, stejnými mathematickými výrazy domáhati se i rychlosti světla v rozličných ústředích.

Značí-li e pružnost, d hustotu étheru světlového a v rychlost šíření se vln, platí o těchto veličinách relace

$$v = \sqrt{\frac{e}{d}}.$$

Index lomu světla n jest dle theorie vibrační obrácenou hodnotou rychlosti světla v daném ústředí, pročež jest

$$n = \sqrt{\frac{d}{e}}.$$

Jedná se však o to, podati se stanoviska fysikálního vysvětlení hodnot v této formuli mathematické obsažených a vyjádřiti hustotu a pružnost étheru hodnotami, jež byly vzaty z vlastností fysikálních ústředí lámavého.

Považujeme-li výjevy světla dle theorie mechanické za výchvěje částic nejmenších, můžeme hustotu étheru naznačiti hustotou těchto částic nejmenších, to jest co funkci vespólných vzdáleností r ; budiž tedy $d = f(r)$.

Jest však mnohonásobnými pokusy stvrzeno, že každý tlak mechanický jakož i oteplování a ochlazování vůbec, tedy každá příčina, ježto umenšuje aneb zvětšuje vzdálenost částic nejmenších, patrný vliv má na rychlost světla, ano způsobuje i dvojnásobný lom u stejnorodých ústředí.

Tím se podstatně dotvrzuje domněnka, že rychlost světla musí úzce souviseti se vzdáleností částic nejmenších od sebe anebo se vzdáleností molekulární.

Konečná analogie, ježto platí mezi světlem a teplem co pohyby vlnitými částic nejmenších, pohnula přírodozpytce, považovati tyto dva výjevy v úzké souvislosti, řídící se stejnými zákony fysikálními a lišící se pouze co do hodnoty své, to jest rychlostí, kterou se šíří, a délkou jich vln.

Je-li tomu tak, nemůže býti rozdílu v příčinách a všeobecných zákonech těchto vlnitých pohybů.

Tyto důvody mne přiměli, považovati pružnost étheru co velikost zevnější práce částic nejmenších, která na nejmenších částicích rozličných látek touže silou způsobena jest.

Tato práce zevnější však naznačuje se měrnou teplotou, je-li pohyb ten vlnitý výjevem tepla.

Jest zjevné, že nemůže býti velkého rozdílu v práci vykonané (v pružnosti étheru), je-li pohyb tento o něco rychlejší neb volnější než vlnitý pohyb tepla.

Předpokládáme-li tedy, že pružnost částic nejmenších pro světlo jest buď tatáž jako pro teplo, aneb se od ní značně neliší, nemůže povstati chyba patrná v důmínce o způsobu a hodnotě této pružnosti.

Předpokládáme-li tedy, že pružnost částic nejmenších pro světlo je identická aneb poměrná teplu, měrnému s , obdržíme rovnici pro exponent lomu světla

$$n = \frac{1}{v} = \sqrt{\frac{f(r)}{s}}.$$

Co se týká funkce r nebo vzdálenosti molekulární, jest nejjednodušší důmínka ta, že $f(r)$ se rovná vzdálenosti samé.

Můžeme tedy pokus učiniti s touto důmínkou a porovnati výsledky pozorování s theoretickou rovnici

$$n = \frac{1}{v} = \sqrt{\frac{r}{s}}.$$

Je-li ústředí stejnorodé aneb vyhlacené v soustavě pravidelné, můžeme si představití věc tak, že částice nejmenší tvoří složitý molekul tím způsobem, že se nacházejí v rozích krychle a že jejich vespolečná vzdálenost se rovná straně této krychle.

Poněvadž objem molekulární se určuje podílem rovnomočniny lučebné m a hutností h prvku lučebného, obdržíme rovnice:

$$\frac{m}{h} = r^3 \text{ aneb } r = \sqrt[3]{\frac{m}{h}},$$

z čehož snadno se obdrží

$$n = \frac{1}{v} = \frac{\sqrt[3]{\frac{m}{h}}}{\sqrt{s}} = \frac{m^{1/6}}{h^{1/6} s^{1/2}}.$$

Podlé zákona vysloveného *Dulongem* a *Petitem* jest součin roynomocniny lučebné a měrného tepla stálou veličinou, z čehož jde konečně

$$n = \frac{1}{v} = c \cdot \frac{m^{2/3}}{h^{1/6}}.$$

Hutnost lučebných prvků a měrné jich teplo vztahuje se obyčejně k vodě, kdežto rovnomocnina lučebná neb váha atomická vztahuje se k jednotě vodíku.

Uvedeme tedy i tuto váhu na hutnotu vody ($HO = 9$) dělíme-li ji 9.

Obdržíme takto

$$n = \frac{1}{v} = \frac{cm^{2/3}}{h^{1/6} \sqrt[3]{9}},$$

aneb rozložíme-li pomocí logarithmů,

$$\begin{aligned} \log n &= \log c + \frac{1}{6} (4 \log m - \log h - \log 9) \\ \log n &= 0.5795202 - 1 + \frac{2}{3} \log m - \frac{1}{6} \log h. \end{aligned}$$

Co příklad budiž zde provedeno vypočítání exponentu lomu u síry vyhlacené v rhombických osmistěnech. Tu platí

$$m = 16, \quad d = 2.045, \quad ms = 3.242,$$

pročež je $\log c = 0.5795202 - 1$, z čehož najdeme

$$n = 2.1404; \text{ pak } \operatorname{tg} i = n = \operatorname{tang} 64^\circ 57', 5.$$

Pozorované exponenty lomu ve směru tří os optických a, b, c jsou dle *Schraufa* pro červený paprsek B

$$n_a = 2.22145, \quad n_b = 2.02098, \quad n_c = 1.93651,$$

pro paprsek D pak našel *Brewster*

$$n = 2.115 \text{ a úhel } i = 63^\circ 45'.$$

Rozdíly mezi výsledky pozorováním a počítáním obdrženými, ačkoli malé, vysvětlují se částečně nepravidelností podoby krystalované síry, která se odchyluje od pravidelného osmistěnu a tudíž částice nejsou tak prostorně sestaveny, jak původně bylo předpokládáno. Přece však tato odchylka musí souviseti se změnou délek os a jí přiměřena býti, totiž platiti poměr

$$a : b : c = r_a : r_b : r_c,$$

kdežto r_a, r_b, r_c značí molekulární vzdálenosti ve směru os a, b, c .

Tyto poměrné vzdálenosti částic nejmenších mohou se však vypočítávati touže uvedenou formulí, známe-li pouze exponenty lomu ve směru tří os a, b, c .

Máme totiž srovnalost

$$n_a^2 : n_b^2 : n_c^2 = \frac{r_a}{s_a} : \frac{r_b}{s_b} : \frac{r_c}{s_c}.$$

Předpokládáme-li pak, že poměrné teplo jest identické aneb stejné ve směru těch tří os, máme pak

$$n_a^2 : n_b^2 : n_c^2 = r_a : r_b : r_c = a : b : c = 1.2082 : 1 : 0.9181.$$

Z toho se dá vypočítati úhel hlavního tvaru krystalového, totiž úhel A na oktaedru pomocí rovnice

$$\cos \frac{A}{2} = \frac{ac}{\sqrt{a^2b^2 + a^2c^2 + b^2c^2}}.$$

Z čehož máme v tomto případě

$$\frac{A}{2} = 53^\circ 52' \text{ neb } A = 107^\circ 44'.$$

Pozorováním obdrželo se pro tento úhel na oktaedru síry

$$A' = 106^\circ 58',$$

kteřážto hodnota se velmi blíží předcházející výpočtem nalezené a tím zároveň podporuje názor, na němž založen byl výklad pojmu fysikálního o tom, co se má vyrozumívati vlastně hustotou a pružností étheru svítivého.

Ku konci budiž ještě připojena tabulka exponentů lomu světla v prvcích lučebných.

	Index lomu		Úhly největší polarisace	
	Pozorováno	Počítáno.	Pozorováno	Počítáno
<i>Kostík</i>	$\left\{ \begin{array}{l} B = 2.1059 \\ D = 2.1442 \\ H = 2.3097 \end{array} \right\}$	Gladstone		
		a	2.1365	64° 36'
		Dale		64° 55'
<i>Síra</i>	$\left\{ \begin{array}{l} B = 2.22145 \\ H = 2.32960 \end{array} \right\}$	Schrauf	2.1404	63° 45'
				64° 57'
<i>Diamant</i>	$\left\{ \begin{array}{l} B = 2.46062 \\ H = 2.51125 \end{array} \right\}$	Schrauf	2.5620	68° 1'
				68° 40'
<i>Tuha</i>	$\left\{ \begin{array}{l} 2.04 \\ 2.44 \end{array} \right\}$	Wollaston	2.2776	65° 56'
				66° 13'
<i>Křemík (formy diamantové)</i>	$\left\{ \begin{array}{l} 3.736 \end{array} \right\}$	$\left\{ \begin{array}{l} \text{H. Sainte-} \\ \text{Claire Deville} \end{array} \right\}$	3.600	"
			"	"
<i>Bor (formy diamantové)</i>	$\left\{ \begin{array}{l} \text{Podle Wöhlera jako} \\ \text{diamant, uhlí} \end{array} \right\}$		2.5146	"
			"	"

<i>Rtut</i>	$\left\{ \begin{array}{l} 5, 8 \text{ Herschel, Arago,} \\ 4.953 \text{ Brewster} \end{array} \right\}$	5.29645	79° 18', 5	79° 26'
<i>Stříbro</i>	$\left\{ \begin{array}{l} B = 3.6868 \\ D = 2.8641 \\ H = 1.7251 \end{array} \right\}$	Jamin	3.6627	74° 49', 5 74° 52', 5
<i>Zlato</i>	$\left\{ \begin{array}{l} B = 2.5265 \\ D = 2.0456 \\ H = 1.6336 \end{array} \right\}$	Jamin	2.6414	68° 24', 5 69° 16'
<i>Měď</i>	$\left\{ \begin{array}{l} B = 3.0645 \\ D = 2.8950 \\ H = 2.2823 \end{array} \right\}$	Jamin	2.7833	71° 54', 4 70° 14', 4

Úhly i osy kovů rhomboedrických.

	Úhly rhomboedrů		osy rhomboedrů.	
	Pozorováno	Počítáno	Pozorováno	Počítáno
<i>Bismut</i>	87°, 40'	87°, 7', 9	1: 1, 3035	1: 1, 3201
<i>Antimon</i>	87°, 35'	86°, 57', 3	1: 1, 3068	1: 1, 3327
<i>Telur</i>	86°, 57'	87°, 11', 7	1: 1, 3298	1: 1, 3202
<i>Otrusík č.</i>	85°, 4'	84°, 30', 9	1: 1, 4025	1: 1, 4403
<i>Arsenik</i>				

(Totéž uveřejněno v „Comptes Rendus“, Tome 75., pag. 670, 16. září 1872.)