Andreas Stadler

Photonik der Solarzellen

Innovative Messverfahren für moderne Solarzellen



Photonik der Solarzellen

Andreas Stadler

Photonik der Solarzellen

Innovative Messverfahren für moderne Solarzellen



Andreas Stadler München Deutschland

ISBN 978-3-658-08917-7 DOI 10.1007/978-3-658-08918-4 ISBN 978-3-658-08918-4 (eBook)

Die Deutsche Nationalbibliothek verzeichnet diese Publikation in der Deutschen Nationalbibliografie; detaillierte bibliografische Daten sind im Internet über http://dnb.d-nb.de abrufbar.

Springer Vieweg

© Springer Fachmedien Wiesbaden 2015

Das Werk einschließlich aller seiner Teile ist urheberrechtlich geschützt. Jede Verwertung, die nicht ausdrücklich vom Urheberrechtsgesetz zugelassen ist, bedarf der vorherigen Zustimmung des Verlags. Das gilt insbesondere für Vervielfältigungen, Bearbeitungen, Übersetzungen, Mikroverfilmungen und die Einspeicherung und Verarbeitung in elektronischen Systemen.

Die Wiedergabe von Gebrauchsnamen, Handelsnamen, Warenbezeichnungen usw. in diesem Werk berechtigt auch ohne besondere Kennzeichnung nicht zu der Annahme, dass solche Namen im Sinne der Warenzeichenund Markenschutz-Gesetzgebung als frei zu betrachten wären und daher von jedermann benutzt werden dürften.

Der Verlag, die Autoren und die Herausgeber gehen davon aus, dass die Angaben und Informa-tionen in diesem Werk zum Zeitpunkt der Veröffentlichung vollständig und korrekt sind. Weder der Verlag noch die Autoren oder die Herausgeber übernehmen, ausdrücklich oder implizit, Gewähr für den Inhalt des Werkes, etwaige Fehler oder Äußerungen.

Lektorat: Dr. Daniel Fröhlich | Pamela Frank

Gedruckt auf säurefreiem und chlorfrei gebleichtem Papier

Springer Fachmedien Wiesbaden ist Teil der Fachverlagsgruppe Springer Science+Business Media (www.springer.com)

Vorwort

Sogenannte alternative Energiequellen werden zukünftig zum Standard in der Energieversorgung der Bundesrepublik Deutschland werden. Dies ist derzeit schon absehbar. Zahlreiche Wind-, Wasser und insbesondere Solarkraftwerke werden in Betrieb genommen, während vorwiegend alte Kernkraftwerke stillgelegt werden.

Folglich ist die Effizienz und damit die Wirtschaftlichkeit auch der Solarkraftwerke zu erhöhen, um den zukünftig zunehmenden Energiebedarf – bei gleichbleibender Fläche, welche diese Kraftwerke an Gebäuden und in der Natur einnehmen – sicherzustellen. Voraussetzung hierfür ist ein fundiertes Verständnis der Funktionsweise von Solarzellen.

Dieses "Verstehen der Funktionsweise von Solarzellen" zu ermöglichen, ist zentrales Ziel dieses Buches. Hierbei wird nicht nur die bislang noch vorwiegend verwendete Silizium-Technologie berücksichtigt, sondern insbesondere die zukunftsweisende Dünnschicht-Solarzellen-Technologie in den Vordergrund gestellt.

Ausgehend von grundlegenden physikalischen Gesetzen wird *im ersten Teil dieses Buches* ein in sich konsistentes, umfassendes Werk an opto-elektrischen Formeln, für die *Photonik der Solarzellen*, nachvollziehbar und weitestgehend näherungsfrei hergeleitet. Die Gültigkeit all dieser Gesetze wird stets über entsprechende Messungen, mit derzeit marktführenden Geräten, experimentell belegt. Da hierbei auf numerische Betrachtungen gänzlich verzichtet worden ist und stattdessen arithmetische Beziehungen effektiv angewandt worden sind, können diese vom Leser mit Tabellenkalkulations- und eigenen Simulationsprogrammen leicht nachvollzogen werden.

Im zweiten Teil dieses Buches werden einzelne Schichten und ganze Solarzellen entsprechend der soeben genannten Theorien systematisch messtechnisch analysiert. Die Verwendung verbesserter, bereits vorhandener und innovativer neuer theoretischer Modelle erlaubt somit tiefe Einsichten in die vom Herstellungsprozess (verwendete Prozessparameter) abhängenden physikalischen Größen der einzelnen Schichten sowie in die, hierdurch bedingte Funktionsweise ganzer Solarzellen. Ziel dieses Buches ist es hierbei nicht, Solarzellen mit extrem hohen Wirkungsgraden zu präsentieren, sondern vielmehr den vielfältigen Einfluss eines Produktionsverfahrens – hier des Kathodenzerstäubungsverfahrens (Sputterns) – auf die opto-elektrischen Größen der Schichten und Solarzellen herauszuarbeiten. Die hier gezeigten Einflüsse sind für ähnliche Herstellungsverfahren in vergleichbarer Weise anwendbar.

Bedanken möchte ich mich bei allen Menschen, auch aus der Universität Salzburg, die zum Gelingen dieses Buches beigetragen haben. Allen Lesern wünsche ich viel Freude beim Erarbeiten dieser zukunftsträchtigen Thematik.

im Dezember 2014

Andreas Stadler

Inhaltsverzeichnis

1	Einleitung					
	1.1	Die N	lutzung des Sonnenlichts	1		
	Lite	ratur		2		
2	Theorie					
	2.1	Optische Grundlagen für Grenzflächen und Volumina von Festkörpern				
		2.1.1	Transmissions- t und Reflexionskoeffizienten r – Fresnelsche			
			Gleichungen	4		
		2.1.2	Transmissions- T, Absorptions- A und Reflexionsgrade R	16		
	2.2	UV/V	is/NIR-Spektroskopie an Ein- und Zwei-Schichten-Systemen	29		
		2.2.1	Physikalische Größen für Ein-Schicht-Systeme	29		
		2.2.2	Das erweiterte Ein-Schicht-Modell	52		
		2.2.3	Das exakte Zwei-Schichten-Modell – Stadler-Modell	50		
		2.2.4	Grundlegendes zum Vermessen von Mehr-Als-Zwei-			
			Schichten-Systemen	62		
	2.3 Das Keradec/Swanepoel-Modell					
		2.3.1	Parameter des Substrats	62		
		2.3.2	Die wellenlängenabhängige Transmissionsrate $T(n_{Sch}, \alpha_{Sch}, d_{Sch})$			
			nach Keradec	60		
		2.3.3	Brechungsindex n_{Sch} und Absorptionskoeffizient α_{Sch} nach			
			Swanepoel	68		
2.4 Das Quantenmechanische Modell		Quantenmechanische Modell	73			
		2.4.1	Quantenmechanisches Modell für ein Ein-Schicht-System	73		
		2.4.2	Quantenmechanisches Modell für Zwei-Schichten-Systeme	8		
	2.5	Elektr	ische Bestimmung des spezifischen Widerstandes dünner			
		Schick	hten	82		
		2.5.1	Van-der-Pauw Methode	82		
		2.5.2	Lineare Vier-Spitzen-Methode	8		
		2.5.3	Zwei-Spitzen-Methode	87		

	2.6 Dotierstoffkonzentrationen, Beweglichkeiten und Stoßzeiten		stoffkonzentrationen, Beweglichkeiten und Stoßzeiten	90	
		2.6.1	Ladungsträgerdichten, Dotierstoffkonzentrationen n, p		
			und Energieniveaus E	90	
		2.6.2	Beweglichkeit μ und Stoßzeit τ	100	
	2.7	2.7 Strom-Spannungs-Messungen an Solarzellen		105	
		2.7.1	Theoretische Strom-Spannungs-Kennlinie und Ersatzschaltbild	105	
		2.7.2	Einfluss des Lichtspektrums auf die I(U)-Kennlinie	114	
		2.7.3	Alterung	120	
	Liter	ratur		124	
3	Evn	erimen	te	125	
5	3 1	Das M	laterialsystem der Sulfide	125	
	5.1	311	Allgemeines zu Sulfiden für die Photovoltaik	125	
		3.1.1	Auswahl der Materialien Produktionsverfahren	123	
		5.1.2	und Analysemethoden	127	
		313	Untersuchte Material und Solarzellen Systeme	127	
	37	$110/10^{\circ}$	is/NIR Spektroskopie an transparenten und opaken Schichten	129	
	5.2	321	Transparente isolierende Glas, und BSG-Substrate	131	
		3.2.1	Transparente, laitande Ovide (TCO)	131	
		3.2.2	Puffer und Zwischenschichten	192	
		3.2.5	Opake absorbierende Sulfide	185	
		325	Grundkontakte aus Molybdän Mo	216	
	33	5.2.5 Flektr	ische Bestimmung des snezifischen Schichtwiderstandes	210	
	5.5	3 3 1	Aluminiumdotierte Zinkoxid (ZnO·Al) TCO-Schichten	220	
		332	Zinnsulfid (Sn S.) Absorberschichten	221	
	34	Strom	-Spannungs-Messungen an Solarzellen	221	
	Э.т	3 4 1	Strom-Spannungs-Messungen	224	
		3.7.1	Finfluss typischer Prozessparameter	224	
		3/13	Einfluss der Belauchtungsstärke <i>F</i> und der Temperatur <i>T</i>	220	
	Lite	J.T.J	Emiliuss der Deledentungsstarke E und der Temperatur 7	231	
	Lite	atur		255	
4	Anh	änge .		239	
	4.1	Anhan	ng A: Exaktes Lösen eines Polynoms 3. Grades	239	
	4.2	Anhan	ng B: Exaktes Lösen eines Polynoms 4. Grades	242	
	4.3	Anhang C: Perkin Elmer Lambda 750 UV/Vis/NIR Spektrometer		244	
	4.4	Anhan	ng D: Strom-Spannungs-Messplatz	246	
	4.5	Anhang E: Vierspitzenmessplatz		248	
	4.6	Anhang F: Verbindungen, ausschließlich mit Zink Zn und Sauerstoff O,			
		entspr	echend der Inorganic Crystal Structure Database ICSD 2009/1	249	
	4.7	Anhan	ng G: Verbindungen, ausschließlich mit Zink Zn, Sauerstoff O		
		und A	luminium Al entsprechend der Inorganic Crystal Structure		
		Datab	ase ICSD 2009/1	250	

4.8	4.8 Anhang H: Verbindungen, ausschließlich mit Zink Zn, Sauerstoff O,					
	Stickstoff N und Aluminium Al entsprechend der Inorganic Crystal					
	Structure Database ICSD 2009/1	250				
4.9	Anhang I: Verbindungen, ausschließlich mit Zinn Sn und Schwefel S,					
	entsprechend der Inorganic Crystal Structure Database ICSD 2009/1	251				
Sachverzeichnis						

Einleitung

1

1.1 Die Nutzung des Sonnenlichts

Sonne. Sie ist das Zentralgestirn unseres Planetensystems, das nach ihr Sonnensystem genannt wird. Die Sonne ist für die Erde von fundamentaler Bedeutung. Viele wichtige Prozesse auf der Erdoberfläche, wie das Klima und das Leben selbst, wären ohne die Strahlungsenergie der Sonne nicht denkbar. So stammen etwa 99,98% des gesamten Energiebeitrags zum Erdklima von der Sonne, der winzige Rest wird aus geothermalen Wärmequellen gespeist. Am Äquator ist die Sonneneinstrahlung am stärksten, sie nimmt zu den Polen hin etwas ab. Zudem ist sie abhängig von Tages- und Jahreszeit, d. h. von der Zu- bzw. Abwendung der Erdoberfläche zur/von der Sonne, Letztendlich ist sie auch von der Erdatmosphäre abhängig, d. h. vom witterungsbedingten optischen Widerstand für das Sonnenlicht, vgl. Tab. 1.1.

Die Luftmasse (air mass, AM), welche die Sonnenstrahlen bei wolkenfreiem Himmel durchlaufen müssen um auf die Erdoberfläche zu gelangen, ist also von der Tagesund Jahreszeit abhängig; d.h. abhängig vom Einfallswinkel γ_S des Sonnenlichts zur Erdoberfläche. Der einem Einfallswinkel γ_S entsprechende AM-Wert lässt sich über $AM = 1/\sin \gamma_S$ berechnen. AM = 0 ist definiert für das Spektrum außerhalb der Erdatmosphäre (extraterrestrisches Spektrum) im Weltraum. Die Strahlungsleistungsdichte beträgt dort $p_0 = 1367W/m^2$ (Solarkonstante). AM = 1 erhält man für das Spektrum der senkrecht auf die Erdoberfläche fallenden Sonnenstrahlen, d.h. die Sonne muss dafür genau im Zenit stehen, $\gamma_S = 90^\circ$, $AM = 1/sin\gamma_S = 1$. Die Strahlen legen hierbei den kürzesten Weg durch die Atmosphäre zur Erdoberfläche zurück. Für AM = 1,5 ergibt sich ein Zenitwinkel von etwa $\gamma_S = 41,8^\circ$. Die gesamte Strahlungsleistungsdichte des entsprechenden Spektrums beträgt hierbei $p_{Erde} = 1000W/m^2$, vgl. Abb. 1.1. Aus diesem Grunde wurde AM = 1,5 als Standardwert für die Vermessung von Solarmodulen eingeführt.

p _{Erde} /Wm ⁻²	Sonnenschein	leicht bewölkt	stark bewölkt	
Sommer	600 1000	300 600	100 300	
Winter	300 500	150 300	50 150	

Tab. 1.1 Strahlungsleistungsdichte p_{Erde} (AM1.5) des Sonnenlichts auf der Erdoberfläche in Abhängigkeit von der Bewölkung, d. h. in Abhängigkeit vom optischen Widerstand, den die Atmosphäre für das Sonnenlicht auf seinem Weg zur Erdoberfläche darstellt [1]

Sonnenstrahlen, die auf die Erdoberfläche treffen können reflektiert, absorbiert oder mitunter auch transmittiert werden. Reflektierter und transmittierter Anteil passieren wiederholt die Atmosphäre und machen somit unseren Planeten Erde im Weltall sichtbar. Der absorbierte Anteil ermöglicht auf der Erde Leben. So nutzen die Pflanzen mit ihren ganz unterschiedlich ausgebildeten Blättern das Sonnenlicht für ihr Wachstum (Photosynthese). Für uns Menschen ist es von technologischem und wirtschaftlichem Interesse die optische Energie des Sonnenlichts in andere Energieformen, wie mechanische-, thermische- oder elektrische Energie umzuwandeln (Abb. 1.2).

In der Photovoltaik, d. h. im Fall der Wandlung von optischer- in elektrische Energie, verwendet man i.Allg. reine Halbleiter (z. B. Silizium Si) oder Verbindungshalbleiter (z. B. Galliumarsenid GaAs oder Kupferindiumselenid CuInSe₂).



Abb. 1.1 Die Luftmasse (air mass, AM) welche die Sonnenstrahlen durchlaufen müssen um auf die Erdoberfläche zu gelangen ist von Tages- und Jahreszeit abhängig. Die der Jahreszeit zugeordneten AM-Werte errechnen sich aus dem Einfallswinkel γ_S über $AM = 1/\sin \gamma_S$. Die gemachten Angaben gelten für Zentraleuropa, sowie entsprechende Breitengrade in Nordamerika und Asien. Berücksichtigt man die Inversion der Jahreszeiten, sind sie natürlich auch auf die Südhalbkugel, d. h. Südamerika, Südafrika und Australien anwendbar

Abb. 1.2 a

Silizium-Solarzellen. (Quelle unbekannt). **b** Absorptionskoeffizienten verschiedener Absorbermaterialien, nach [2]. Zu sehen sind sowohl der reine Halbleiter Silizium (Si) als auch die Verbindungshalbleiter (GaAs, CuGaSe₂ und CuInSe₂)



Bekannt ist hier bereits die CI(G)S-Technologie, die primär auf chemischen Verbindungen von Kupfer, Indium (Gallium) und wahlweise Schwefel oder Selen sowie einigen weiteren Elementen basiert. Ziel der Forschung muss es sein, weitere Gruppen chalkogener Verbindungshalbleiter zu finden, deren photovoltaische Eigenschaften noch effizienter optische in elektrische Energie umwandeln (z. B. Sulfosalze).

Dieses Buch befasst sich mit physikalischen Theorien und der opto-elektrischen Analyse (Messtechnik) für transparente und opake Schichten sowie der hiermit hergestellten Solarzellen. Bestehende physikalische Theorien werden verbessert und weiterentwickelt, um optoelektrische Messungen (z. B. UV/Vis/NIR Spektroskopie, I(U) Messung) an einzelnen Schichten und kompletten Solarzellen noch effektiver auswerten zu können.

Mithilfe dieser Theorien werden dann exemplarisch eine TCO-Schicht (Transparent Conducting Oxide/aluminiumdotiertes Zinkoxid (ZnO:Al)), eine Pufferschicht (Cadmiumsulfid (CdS)), eine Absorberschicht (binäres Zinnsulfid (SnS)) und ein typischer Grundkontakt (Molybdän (Mo)) opto-elektrisch analysiert. Da die theoretischen Modelle weitestgehend näherungsfrei hergeleitet wurden, ergeben sich hierbei tiefe Einsichten in Zusammenhänge zwischen Herstellungsverfahren (Kathodenzerstäubung (Sputtern)) und physikalischen Eigenschaften der Schichten.

Literatur

2. D. Meissner, Solarzellen, ISBN 3 5280 65184, Vieweg, 1993.

^{1.} Wikipedia - Die freie Enzyklopädie, http://de.wikipedia.org/wiki/Sonnenschein, 2009.

Theorie

2.1 Optische Grundlagen für Grenzflächen und Volumina von Festkörpern

2.1.1 Transmissions- t und Reflexionskoeffizienten r – Fresnelsche Gleichungen

Sonnenlicht ist physikalisch betrachtet eine elektromagnetische Welle. **Elektromagnetische Wellen** sind, wie alle anderen Wellen auch, vom Ort \vec{r} und von der Zeit t abhängig. Mit der Wellenlänge λ und der Frequenz v = 1/T (wobei T die Periodendauer ist) gilt für die Lichtgeschwindigkeit $c = \lambda v$ ($c \approx 3 \times 10^8 \text{ms}^{-1}$). Das Spektrum der elektromagnetischen Wellen verläuft damit kontinuierlich von $\lambda \approx 100000 \text{km}$ bis $\lambda \approx 0,1 \text{fm}$ – dies entspricht Frequenzen von $v \approx 3Hz$ bis $v \approx 3 \times 10^{24} \text{Hz}$. Dieses kontinuierliche Spektrum wird in verschiedene arbiträre Bereiche eingeteilt, welche ihrerseits wieder unterteilt sein können, vgl. Abb. 2.1.

Für das menschliche Auge sichtbar (Vis = Visible) ist nur der vergleichsweise kleine Bereich von $\lambda \approx 380nm$ bis $\lambda \approx 780nm$, also der Frequenzbereich von $v \approx 7,89 \times 10^{14} Hz$ bis $v \approx 3,85 \times 10^{14} Hz$. Dieser kann entsprechend Tab. 2.1 in die sechs Spektralfarben, violett, blau, grün, gelb, orange und rot, unterteilt werden. An das langwellige Ende des **sichtbaren Spektralbereichs** grenzt der **Infrarotbereich (IR)**, der wiederum in IR-A, IR-B, IR-C und fernes IR gegliedert werden kann, vgl. Tab. 2.1. Am kurzwelligen Ende schließt sich der **Ultra-Violette (UV) Bereich** des Spektrums an.

Diese drei Spektralbereiche, UV, Vis und IR, wobei vom Infrarotbereich nur der dem sichtbaren Spektrum nahe Anteil (NIR = IR – A und IR – B) abgedeckt wird, bilden die Basis für die UV/Vis/NIR Spektroskopie.

© Springer Fachmedien Wiesbaden 2015 A. Stadler, *Photonik der Solarzellen*, DOI 10.1007/978-3-658-08918-4_2



Abb. 2.1 Das elektromagnetische Spektrum

Frequenz $v/10^{14}$ Hz Energie E/eV Farbe Wellenlänge λ/nm Violett 380 ... 435 7,9 ... 6,9 3,6 ... 2,8 435 ... 500 6,9 ... 6,0 2,8 ... 2,4 Blau 500 ... 565 Grün 6,0 ... 5,3 2,4 ... 2,2 565 ... 590 Gelb 5,3 ... 5,1 2,2 ... 2,1 590 ... 625 5.1 ... 4.8 2,1 ... 2,0 Orange 625 ... 780 4.8 ... 3.8 Rot 2.0 ... 1.6 IR-A 780 ... 1400 3,8 ... 2,14 1,6 ... 0,886 1400 ... 3000 IR-B 2,14 ... 1,0 0,886 ... 0,414 IR-C $3000 \ldots 1 \times 10^4$ 1,0 ... 0,3 0,414 ... 0,124 $1 \times 10^4 \ldots 1 \times 10^6$ $0,3 \ldots 3 \times 10^{-3}$ $0,124 \ldots 1,24 \times 10^{-3}$

Tab. 2.1 Unterteilung des sichtbaren und infraroten Bereichs des elektromagnetischen Spektrums

Trifft nun eine elektromagnetische Welle, wie Licht, auf eine Grenzfläche zwischen zwei Medien, so müssen die elektrische \vec{E} und die magnetische Feldstärke \vec{H} der einfallenden Welle als Funktion von Raum \vec{r} und Zeit t

$$\vec{E}_e(\vec{r},t) = \vec{E}_{e0}e^{i\vec{k}_e\cdot\vec{r}}e^{i\omega_e t},$$

$$\vec{H}_e(\vec{r},t) = \vec{H}_{e0}e^{i\vec{k}_e\cdot\vec{r}}e^{i\omega_e t}$$
(2.1)

auch nach der Wechselwirkung mit der Grenzfläche, d. h. der Reflexion r an der Grenzfläche bzw. der Transmission t durch die Grenzfläche,

$$\vec{E}_{m}(\vec{r},t) = \vec{E}_{m0}e^{i\vec{k}_{m}\cdot\vec{r}+\varphi_{m}}e^{i\omega_{m}t},$$

$$\vec{H}_{m}(\vec{r},t) = \vec{H}_{m0}e^{i\vec{k}_{m}\cdot\vec{r}+\varphi_{m}}e^{i\omega_{m}t},$$

$$m \in \{r,t\}$$
(2.2)

Ferner IR

erhalten bleiben - es gelten folgende Bilanzgleichungen:

$$\vec{E}_{e}(\vec{r},t) = \vec{E}_{r}(\vec{r},t) + \vec{E}_{t}(\vec{r},t),$$

$$\vec{H}_{e}(\vec{r},t) = \vec{H}_{r}(\vec{r},t) + \vec{H}_{t}(\vec{r},t)$$
(2.3)

Eine mögliche Phasenverschiebung der drei Feldstärken zueinander – ob nun elektrische \vec{E} oder magnetische \vec{H} – wird mit $\varphi_m, m \in \{r, t\}$ bezeichnet und formal ohne Einschränkung der Allgemeinheit dem Ortsvektor \vec{r} zugeordnet.

Der Wellenvektor \vec{k} , der elektrische Feldvektor \vec{E} und der magnetische Feldvektor \vec{H} stehen jeweils senkrecht aufeinander und bilden ein Rechtssystem. Die Wellenvektoren $\vec{k}_m, m \in \{e, r, t\}$ spannen die Einfallsebene auf und zeigen in die Richtung, in die sich nach deBroglies Welle-Teilchen-Dualismus die den Wellen zugeordneten Teilchen – die Photonen – bewegen.

Zu betrachten sind nun zwei **Polarisationszustände** und zwar für einen *elektri*schen Feldvektor der einerseits senkrecht zur Einfallsebene steht und andererseits in der Einfallsebene liegt. Jede beliebige räumliche Lage einer transversalen elektromagnetischen Welle lässt sich dann durch Linearkombination dieser beiden Polarisationszustände beschreiben.

An der Grenzfläche zwischen zwei isotropen Medien müssen Betrag und Phase der beiden Feldvektoren \vec{E} , \vec{H} als Funktion von Raum r und Zeit t stetig sein. Für deren Phase $\varphi_m = \omega_m t, m \in \{e, r, t\}$ gilt also ganz allgemein

$$\omega_e t = \omega_r t = \omega_t t$$

$$\Leftrightarrow \omega_e = \omega_r = \omega_t, \quad \omega_m = 2\pi v_m, \quad m \in \{e, r, t\}$$

$$\Leftrightarrow v_e = v_r = v_t$$
(2.4)

und

$$\vec{e}_{\perp} \times \vec{k}_{e} \cdot \vec{r} = \vec{e}_{\perp} \times \left(\vec{k}_{r} \cdot \vec{r} + \varphi_{r}\right) = \vec{e}_{\perp} \times \left(\vec{k}_{t} \cdot \vec{r} + \varphi_{t}\right)$$

$$\Leftrightarrow \vec{e}_{\perp} \times \left(\vec{k}_{e} - \vec{k}_{r}\right) = 0, \quad \vec{e}_{\perp} \times \left(\vec{k}_{e} - \vec{k}_{t}\right) = 0$$

$$\Leftrightarrow k_{e} \sin \theta_{e} - k_{r} \sin \theta_{r} = 0, \quad k_{e} \sin \theta_{e} - k_{t} \sin \theta_{t} = 0, \quad (2.5)$$

berücksichtigt man noch $k_m = 2\pi/\lambda_m, c_m = \lambda_m v = 1/\sqrt{\varepsilon_m \mu_m}$ und $n_m = c_0/c_m = \sqrt{\varepsilon_m' \mu_m'}$ wobei $\varepsilon_m = \varepsilon_m' \varepsilon_0, \mu = \mu_m' \mu_0, m \in \{e, r, t\}$ dann folgt daraus das **Snelliussche Brechungsgesetz** (benannt nach dem niederländischen Mathematiker Rudolph Snellius)

$$\Leftrightarrow \begin{cases} \frac{\sin \theta_e}{\sin \theta_r} = \frac{k_r}{k_e} = \frac{\lambda_e}{\lambda_r} = \frac{C_e}{C_r} = \sqrt{\frac{\varepsilon_r \mu_r}{\varepsilon_e \mu_e}} = \frac{n_r}{n_e} = 1, \\ \frac{\sin \theta_e}{\sin \theta_t} = \frac{k_t}{k_e} = \frac{\lambda_e}{\lambda_t} = \frac{C_e}{C_t} = \sqrt{\frac{\varepsilon_t \mu_t}{\varepsilon_e \mu_e}} = \frac{n_t}{n_e} \neq 1, \\ \Leftrightarrow \theta_e = \theta_r, \quad \left| \vec{k}_e \right| = \left| \vec{k}_r \right|, \lambda_e = \lambda_r, \quad c_e = c_r, \quad n_e = n_r \end{cases}$$
(2.6)



Abb. 2.3 Reflexion und Transmission einer einfallenden Welle, deren E-Feld parallel zur Einfallsebene steht



d. h. der Zusammenhang zwischen den Winkeln θ_m , den Beträgen der Wellenvektoren k_m , den Wellenlängen λ_m , den Geschwindigkeiten c_m den Dielektrizitätskonstanten ε_m , den Permeabilitäten μ_m und den Brechungsindizes n_m , vgl. Abb. 2.2 und 2.3. Erhalten bleibt jedoch durchwegs die Frequenz $v_m = 1/T_m = \omega_m/2\pi$. Dies, da an der Grenzfläche aus Gl. (2.4) die Zeit t und damit deren Kehrwert, die Frequenz, gekürzt werden kann.

Die soeben genannten *Größen sind durchwegs komplexwertig*, d. h. sie können in einen Realteil und einen Imaginärteil zerlegt werden: $\theta_m = \theta_{m,R} + i\theta_{m,I}$, $k_m = k_{m,R} + ik_{m,I}$, $\lambda_m = \lambda_{m,R} + i\lambda_{m,I}$, $c_m = c_{m,R} + ic_{m,I}$, $\varepsilon_m = (\varepsilon'_{m,R} + i\varepsilon'_{m,I})\varepsilon_0$, $\mu_m = (\mu'_{m,R} + i\mu'_{m,I})\mu_0$ und $n_m = n_{m,R} + in_{m,I}$, wobei $m \in \{e, r, t\}$. Kann die Absorption von Licht im Medium vernachlässigt werden, dann können die Imaginärteile dieser Größen vernachlässigt werden.

Betrachten wir zuerst den Polarisationszustand, in dem die elektrischen Feldvektoren \vec{E} senkrecht auf die Einfallsebene stehen, vgl. Abb. 2.2. Es gilt

$$\vec{E}_e + \vec{E}_r = \vec{E}_t$$

$$\Leftrightarrow E_e + E_r = E_t.$$
(2.7)

Der Betrag des \tilde{E} -Feldes senkrecht zur Grenzfläche ist für elektrische Feldvektoren senkrecht zur Einfallsebene stets null.

Da der magnetische Feldvektor \vec{H} mit dem Wellenvektor \vec{k} und dem elektrischen Feldvektor \vec{E} ein Rechtssystem bildet liegt er für diesen Fall in der Einfallsebene. Seine

Komponente tangential zur Grenzfläche ergibt sich zu

$$\vec{e}_{\perp} \times (\vec{H}_{e} + \vec{H}_{r}) = \vec{e}_{\perp} \times \vec{H}_{t}$$

$$\Leftrightarrow H_{e} \sin\left(\frac{\pi}{2} - \theta_{e}\right) - H_{r} \sin\left(\frac{\pi}{2} - \theta_{r}\right) = H_{t} \sin\left(\frac{\pi}{2} - \theta_{t}\right)$$

$$\Leftrightarrow H_{e} \cos\theta_{e} - H_{r} \cos\theta_{r} = H_{t} \cos\theta_{t}$$

$$\Leftrightarrow \frac{1}{c_{e}\mu_{e}} (E_{e} - E_{r}) \cos\theta_{e} = \frac{1}{c_{t}\mu_{t}} E_{t} \cos\theta_{t}; \qquad (2.8)$$

für die Komponente vertikal zur Grenzfläche gilt analog

$$\frac{1}{c_e \mu_e} \left(E_e + E_r \right) \sin \theta_e = \frac{1}{c_t \mu_t} E_t \sin \theta_t, \tag{2.9}$$

wobei

$$\begin{aligned} \left| \vec{e}_{k_m} \times \vec{E}_m \right| &= \left| c_m \vec{B}_m \right| = \left| c_m \mu_m \vec{H}_m \right|, \\ \left| \vec{e}_{k_m} \cdot \vec{E}_m \right| &= 0, \\ m \in \{e, r, t\} \end{aligned}$$
(2.10)

und $\theta_e = \theta_r, c_e = c_r$ aus Gl. (2.5) verwendet wurden.

Den Amplitudenreflexionskoeffizienten erhält man durch eliminieren von E_t aus dem Gleichungssystem (2.7) & (2.8) zu

$$r_{\perp} = \left(\frac{E_r}{E_e}\right)_{\perp} = \frac{(1/c_e\mu_e)\cos\theta_e - (1/c_t\mu_t)\cos\theta_t}{(1/c_e\mu_e)\cos\theta_e + (1/c_t\mu_t)\cos\theta_t} \xrightarrow[\mu_e \to \mu_t]{} - \frac{\sin(\theta_e - \theta_t)}{\sin(\theta_e + \theta_t)}$$
(2.11)

Das negative Vorzeichen des Reflexionskoeffizienten für ein \vec{E} -Feld senkrecht zur Einfallsebene ist ein Hinweis auf eine Phasendrehung zwischen \vec{E}_e und \vec{E}_r um den Winkel $\varphi_r = \pi$, d.h. \vec{E}_r und \vec{E}_e sind antiparallel. Darauf soll jedoch später noch genauer eingegangen werden.

Den Amplitudentransmissionskoeffizienten erhält man durch eliminieren von E_r aus dem Gleichungssystem bestehend aus Gln. (2.7) und (2.8) zu

$$t_{\perp} = \left(\frac{E_t}{E_e}\right)_{\perp} = \frac{2\left(1/c_e\mu_e\right)\cos\theta_e}{\left(1/c_e\mu_e\right)\cos\theta_e + \left(1/c_t\mu_t\right)\cos\theta_t} \xrightarrow{\mu_e \to \mu_t} + \frac{2\sin\theta_t\cos\theta_e}{\sin\left(\theta_e + \theta_t\right)}, \quad (2.12)$$

wobei das Snelliussche Gesetz Gl. (2.5) berücksichtigt wurde.

Betrachten wir nun den Polarisationszustand, in dem die elektrischen Feldvektoren \vec{E} in der Einfallsebene liegen, vgl. Abb. 2.3.

Für die Beträge der elektrischen Feldvektoren tangential zur Grenzfläche gilt

$$\vec{e}_{\perp} \times (\vec{E}_e + \vec{E}_r) = \vec{e}_{\perp} \times \vec{E}_t$$

$$\Leftrightarrow E_e \sin\left(\frac{\pi}{2} - \theta_e\right) - E_r \sin\left(\frac{\pi}{2} - \theta_r\right) = E_t \sin\left(\frac{\pi}{2} - \theta_t\right)$$

$$\Leftrightarrow E_e \cos \theta_e - E_r \cos \theta_r = E_t \cos \theta_t$$

$$\Leftrightarrow (E_e - E_r) \cos \theta_e = E_t \cos \theta_t$$
(2.13)

und für deren Beträge vertikal zur Grenzfläche gilt analog

$$(E_e + E_r)\sin\theta_e = E_t\sin\theta_t \tag{2.14}$$

Da der magnetische Feldvektor \vec{H} mit dem Wellenvektor \vec{k} und dem elektrischen Feldvektor \vec{E} ein Rechtssystem bildet und sowohl der \vec{k} -Vektor als auch der \vec{E} -Vektor in der Einfallsebene liegen, steht der \vec{H} -Vektor senkrecht auf dieser. Dies bedeutet aber auch, dass nur die tangential zur Grenzfläche verlaufende Komponente des magnetischen Feldes \vec{H} von null verschieden ist. Für sie gilt mit Gl. (2.10)

$$\vec{H}_e + \vec{H}_r = \vec{H}_t$$

$$\Leftrightarrow \frac{1}{c_e \mu_e} \left(E_e + E_r \right) = \frac{1}{c_t \mu_t} E_t$$
(2.15)

Den **Amplitudenreflexionskoeffizienten** erhält man wieder durch eliminieren von E_t aus dem Gleichungssystem Gln. (2.13) & (2.15) zu

$$r_{\parallel} = \left(\frac{E_r}{E_e}\right)_{\parallel} = -\frac{(1/c_e\mu_e)\cos\theta_t - (1/c_t\mu_t)\cos\theta_e}{(1/c_e\mu_e)\cos\theta_t + (1/c_t\mu_t)\cos\theta_e}$$
$$\xrightarrow{\mu_e \to \mu_t} + \frac{\tan\left(\theta_e - \theta_t\right)}{\tan\left(\theta_e + \theta_t\right)}.$$
(2.16)

Den Amplitudentransmissionskoeffizienten erhält man durch eliminieren von E_r zu

$$t_{\parallel} = \left(\frac{E_t}{E_e}\right)_{\parallel} = \frac{2\left(1/c_e\mu_e\right)\cos\theta_e}{\left(1/c_e\mu_e\right)\cos\theta_t + \left(1/c_t\mu_t\right)\cos\theta_e}$$
$$\xrightarrow{\mu_e \to \mu_t} + \frac{2\sin\theta_t\cos\theta_e}{\sin\left(\theta_e + \theta_t\right)\cos\left(\theta_e - \theta_t\right)},$$
(2.17)

wobei das Snelliussche Gesetz verwendet wurde.

Die Gleichungen für die Amplitudenkoeffizienten für die Reflexion Gln. (2.11), (2.16) und die Transmission Gln. (2.12), (2.17) werden (nach dem französischen Physiker Augustin Jean Fresnel) **Fresnelsche Gleichungen** genannt. Diese lassen sich mit Hilfe des Snelliusschen Gesetzes $\sin \theta_t = (c_t/c_e) \sin \theta_e = (n_e/n_t) \sin \theta_e$ und $\cos \theta_t = \sqrt{1 - \sin^2 \theta_t}$ durch Elimination des Winkels θ_t in Abhängigkeit vom Einfallswinkel θ_e , den Brechungsindizes n_e , n_t und den Induktionskonstanten μ_e , μ_t darstellen.

$$r_{\perp} = \left(\frac{E_r}{E_e}\right)_{\perp} = \frac{(n_e/\mu_e)\cos\theta_e - (n_t/\mu_t)\sqrt{1 - (n_e/n_t)^2\sin^2\theta_e}}{(n_e/\mu_e)\cos\theta_e + (n_t/\mu_t)\sqrt{1 - (n_e/n_t)^2\sin^2\theta_e}}$$
(2.18)

$$t_{\perp} = \left(\frac{E_t}{E_e}\right)_{\perp} = \frac{2(n_e/\mu_e)\cos\theta_e}{(n_e/\mu_e)\cos\theta_e + (n_t/\mu_t)\sqrt{1 - (n_e/n_t)^2\sin^2\theta_e}},$$
(2.19)



Abb. 2.4 Reflexionskoeffizienten als Funktion des Einfallswinkels für $n_e < n_t$ am Beispiel einer Luft/Glas-Grenzfläche $n_L/n_G = 1/1.5$ und einer Luft/ZnO-Grenzfläche innerhalb des Wellenlängenbereichs von sichtbarem Licht zwischen $n_{ZnO}(\lambda = 400 \text{ nm}) = 2.2$ und $n_{ZnO}(\lambda = 800 \text{ nm}) = 1.95$

$$r_{\parallel} = \left(\frac{E_r}{E_e}\right)_{\parallel} = \frac{(n_e/\mu_e)\sqrt{1 - (n_e/n_t)^2 \sin^2\theta_e} - (n_t/\mu_t)\cos\theta_e}{(n_e/\mu_e)\sqrt{1 - (n_e/n_t)^2 \sin^2\theta_e} + (n_t/\mu_t)\cos\theta_e},$$
(2.20)
$$t_{\parallel} = \left(\frac{E_t}{E_e}\right)_{\parallel} = +\frac{2(n_e/\mu_e)\cos\theta_e}{(n_e/\mu_e)\sqrt{1 - (n_e/n_t)^2 \sin^2\theta_e} + (n_t/\mu_t)\cos\theta_e}.$$
(2.21)

Bis auf wenige Ausnahmen (Eisen Fe, Kobalt Co, Nickel Ni und einige magnetische Verbindungen wie Permalloy etc.) gilt für die Induktionskonstante $\mu_e = \mu_t = \mu_0$. Da jedoch Luft wie auch Glas und ZnO keinen nennenswerten magnetischen Einfluss auf die elektromagnetische Lichtwelle aufweisen, kann die Induktionskonstante i. Allg. aus allen Amplitudenkoeffizienten gekürzt werden.

Zu unterscheiden sind nun grundsätzlich der Übergang einer elektromagnetischen Welle aus einem optisch dünneren in ein optisch dichteres Medium, d. h. $n_e < n_t$ und der Übergang aus einem optisch dichteren in ein optisch dünneres Medium $n_e > n_t$.

Experiment

Betrachten wir zunächst den Übergang aus einem optisch dünneren Medium in ein optisch dichteres, $\mathbf{n}_e < \mathbf{n}_t$, für beispielsweise eine *Luft/Glas*- bzw. *Luft/ZnO-Grenzfläche* mit $n_L = 1$ für Luft $n_G = 1,5$ für Glas und $n_{ZnO} = 1,95...2,2$ (wellenlängenabhängig).



Abb. 2.5 Transmissionskoeffizienten als Funktion des Einfallswinkels für $n_e < n_t$ mit unterschiedlichen Brechungsindizes n_t . Betrachtet werden eine Luft/Glas-Grenzfläche $n_L/n_G = 1/1,5$ und eine Luft/ZnO-Grenzfläche n_L/n_{ZnO} ($\lambda = 400nm$) = $1/2,2,..., n_L/n_{ZnO}$ ($\lambda = 800nm$) = 1/1,95

Abbildung 2.4 zeigt die Abhängigkeit der Reflexionskoeffizienten vom Einfallswinkel und den Brechungsindizes, $n_e < n_t$, für eine Luft/Glas-Grenzfläche mit $n_L/n_G = 1/1,5$ und eine Luft/ZnO-Grenzfläche im Wellenlängenbereich des sichtbaren Lichts mit $n_{ZnO}(\lambda = 400 \text{ nm}) = 2,2,..., n_{ZnO}(\lambda = 800 \text{ nm}) = 1,95$. Der Brechungsindex von SnO verläuft im gleichen Wellenlängenbereich zwischen 2,2 und 1,8.

Abbildung 2.5 zeigt die entsprechenden Transmissionskoeffizienten als Funktion des Einfallswinkels θ_e und der Brechungsindizes $n_e < n_t$.

 \diamond

Experiment

Für den Übergang aus einem optisch dichteren in ein optisch dünneres Medium, $n_e > n_t$, z. B. für eine Glas/Luft-Grenzfläche mit $n_G/n_L = 1,5/1$ oder eine ZnO/Luft-Grenzfläche mit n_{ZnO}/n_L ($\lambda = 400nm$) = 2,2/1,..., $n_{ZnO}/n_L(\lambda = 800nm)$ = 1,95/1 ergeben sich die in Abb. 2.6 gezeigten Reflexionskoeffizienten in Abhängigkeit von den Brechungsindizes n_e , n_t und dem Einfallswinkel θ_e .

 \diamond



Abb. 2.6 Reflexionskoeffizienten als Funktion des Einfallswinkels für $n_e > n_t$ (z. B. eine Glas/ Luft-Grenzfläche $n_G/n_L = 1,5/1$ oder eine ZnO/Luft-Grenzfläche mit n_{ZnO}/n_L ($\lambda = 400nm$) = 2,2/1,..., n_{ZnO}/n_L ($\lambda = 800nm$) = 1,95/1). Reflexionskoeffizienten mit Beträgen größer als 1 sind physikalisch nicht sinnvoll

- **Bemerkung** An den **Polarisationswinkeln** $\theta_e = \theta_p$ und $\theta_e = \theta'_p$ verschwindet die Komponente parallel zur Einfallsebene der reflektierten elektrischen Feldstärke $E_{r,\parallel}$ es verbleibt nur noch die vertikal zur Einfallsebene polarisierte Komponente $E_{r,\perp}$. Das von der Grenzfläche reflektierte Licht ist folglich senkrecht zur Einfallsebene polarisiert. Allgemein gilt für die beiden Polarisationswinkel $\theta_p + \theta'_p = 90^\circ$ wenn es sich um dieselbe Grenzfläche zwischen zwei isotropen Medien handelt.
 - \diamond
- Bemerkung Der Grenz- oder Brewster-Winkel $\theta_e = \theta_b$ tritt ausschließlich für $n_e > n_t$ bei $\theta_t = \pi/2$ auf. Für Einfallswinkel größer oder gleich dem Brewster-Winkel $\theta_e \ge \theta_b$ tritt **Totalreflexion** ein, d. h. die gesamte einfallende Welle wird reflektiert.

 \diamond

Bemerkung Für Einfallswinkel $\theta_e \in [0^\circ, \dots, 10^\circ]$ ändern sich die Reflexionsund Transmissionskoeffizienten nur so geringfügig, dass die für diesen Bereich zu veranschlagende Abweichung i. Allg. in der Größenordnung etwaiger Messfehler zu liegen kommt, vgl. auch Anhang C. Bislang betrachteten wir die Beträge der elektromagnetischen Wellen nach Gl. (2.1) $\vec{E}_e(\vec{r},t) = \vec{E}_{e0}e^{i\vec{k}_e\cdot\vec{r}}e^{i\omega_e t}$ und Gl. (2.2) $\vec{E}_m(\vec{r},t) - \vec{E}_{m0}e^{i\vec{k}_m\cdot\vec{r}+\varphi_m}e^{i\omega_m t}m \in \{r,t\}$, d. h. E_e , E_r und E_t zur Herleitung der **Fresnelschen Gleichungen**. Um nun Aussagen über die Phasendifferenzen zwischen reflektierter und einfallender Welle $\varphi_{r,\perp}$, $\varphi_{r,\parallel}$ oder transmittierter und einfallender Welle $\varphi_{t,\perp}$, $\varphi_{t,\parallel}$ machen zu können zerlegt man die komplexwertigen Amplitudenkoeffizienten explizit in ihre **Beträge** $|\mathbf{r}_{\perp}|, |\mathbf{r}_{\parallel}|, |\mathbf{r}_{\parallel}|$ und ihre **Phasenanteile** $\varphi_{r,\perp}, \varphi_{t,\parallel}, \varphi_{t,\parallel}$.

Zu beachten sind zwei *Randwertbedingungen*: Erstens, dass die Beträge der Amplitudenkoeffizienten den Wert 1, d. h. $E_e = E_r$ oder $E_e = E_t$, nicht überschreiten dürfen. Zweitens, dass die Phasenverschiebungen den Bereich zwischen + π und – π nicht überoder unterschreiten können.

In komplexer Schreibweise erhält man mit Gln. (2.1), (2.2) und (2.5) sowie Gln. (2.11) und (2.16) folgende Fresnel-Gleichungen:

$$r_{\perp} = |r_{\perp}| e^{i\varphi_{r},\perp} = \left(\frac{E_{r0}}{E_{e0}}\right)_{\perp} e^{i\varphi_{r},\perp} = \left(\frac{E_{r}}{E_{e}}\right)_{\perp}$$
$$= \frac{(n_{e}/\mu_{e})\cos\theta_{e} - (n_{t}/\mu_{t})\sqrt{1 - (n_{e}/n_{t})^{2}\sin^{2}\theta_{e}}}{(n_{e}/\mu_{e})\cos\theta_{e} + (n_{t}/\mu_{t})\sqrt{1 - (n_{e}/n_{t})^{2}\sin^{2}\theta_{e}}}$$
$$r_{\parallel} = |r_{\parallel}| e^{i\varphi_{r},\parallel} = \left(\frac{E_{r0}}{E_{e0}}\right)_{\parallel} e^{i\varphi_{r},\parallel} = \left(\frac{E_{r}}{E_{e}}\right)_{\parallel}$$
(2.22)

$$= \frac{(n_e/\mu_e)\sqrt{1 - (n_e/n_t)^2 \sin^2\theta_e} - (n_t/\mu_t)\cos\theta_e}{(n_e/\mu_e)\sqrt{1 - (n_e/n_t)^2 \sin^2\theta_e} + (n_t/\mu_t)\cos\theta_e}$$
(2.23)

Es seien wieder Schichten vorausgesetzt, deren Magnetismus keinen Einfluss auf die elektromagnetischen Wellen haben, d. h. $\mu_e = \mu_t = \mu_0$. Damit können die Induktionskonstanten wieder gekürzt werden. Sollte dies nicht der Fall sein, kann dennoch ganz analog vorgegangen werden.

Experiment

Betrachten wir uns vorerst den Übergang aus einem optisch dünneren in ein optisch dichteres Medium, $n_e < n_t$: Für r_{\perp} , vgl. auch Abb. 2.4, ist Gl. (2.22) durchwegs reell und das Vorzeichen stets negativ – d. h. $E_{r,0}$ ist gegenüber $E_{e,0}$ um $\varphi_{r,\perp} = \pi$ in der Phase verschoben, vgl. Abb. 2.7.

Für r_{\parallel} wechselt in Gl. (2.23) das Vorzeichen bei $\theta_e = \theta_{p,\parallel}$ von positiven zu negativen Werten (beide Terme im Zähler gleich groß). Folglich wechselt bei $\theta_e = \theta_{p,\parallel}$ der Phasenwinkel $\varphi_{r,\parallel}$ von 0 auf π , vgl. Abb. 2.7.



Abb. 2.7 Phasenwinkel für den Übergang aus einem optisch dünneren in ein optisch dichteres Medium $n_e < n_t$

Experiment

Betrachten wir uns nun den Übergang aus einem optisch dichteren in ein optisch dünneres Medium $n_e > n_i$: Für r_{\perp} , vgl. auch Abb. 2.6, ist Gl. (2.22) reell und positiv, wenn $\theta_e \le \theta_b - d$. h. für die Phasenverschiebung gilt $\varphi_{r,\perp} = 0$. Für $\theta_e > \theta_b$ wird Gl. (2.22) komplexwertig, da der Term unter der Wurzel negativ wird. Der Betrag des Reflexionskoeffizienten ergibt sich für diesen Fall der Totalreflexion zu

$$|r_{\perp}| = \frac{n_e \cos \theta_e - n_t \cos \theta_t}{n_e \cos \theta_e - n_t \cos \theta_t} \xrightarrow[\theta_t = \pi/2]{} 1, \quad \theta_e \ge \theta_b.$$
(2.24)

Gleiches gilt für $|r_{\parallel}|$. Da der Betrag des Reflexionskoeffizienten konstant eins ist, muss eine weitere Erhöhung des Einfallswinkels $\theta_e > \theta_b$ zu einer Phasenverschiebung $\varphi_{r,\perp} \neq 0$ zwischen reflektiertem und einfallendem \vec{E} -Feldvektor führen. Für den **Brewster-Winkel** θ_b gilt $\theta_t = \pi/2$. Dies ist exakt dann der Fall, wenn $\cos\theta_t$ oder gleichermaßen der Term unter der Wurzel in Gl. (2.22) null werden, d. h. $\sin\theta_b = n_t/n_e$. Für $\theta_e > \theta_b$ wird damit der Ausdruck unter der Wurzel kleiner null und die Wurzel imaginär. Der Phasenwinkel kann dann mit Gl. (2.22) bestimmt werden zu

$$\varphi_{r,\perp} = \arctan \frac{\sqrt{\sin^2 \theta_e - n_t^2 / n_e^e}}{\cos \theta_e}, \quad \theta_e > \theta_b.$$
(2.25)

Gleiches gilt für $\varphi_{r,\parallel}$. $\varphi_{r,\parallel}$ vollzieht jedoch zudem beim Polarisationswinkel $\theta_e = \theta'_p$ einen Phasensprung von π auf 0– invers zum Fall $n_e < n_t$, vgl. Abb. 2.8.



Abb. 2.8 Phasenwinkel für den Übergang aus einem optisch dichteren in ein optisch dünneres Medium $n_e > n_t$

2.1.2 Transmissions- T, Absorptions- A und Reflexionsgrade R

Die Maxwell-Gleichungen lassen sich mit der elektrischen Verschiebungsdichte $\vec{D}(\vec{r},t)$ und der magnetischen Flussdichte $\vec{B}(\vec{r},t)$,

$$\vec{D}(\vec{r},t) = \varepsilon' \varepsilon_0 \vec{E}(\vec{r},t),$$

$$\vec{B}(\vec{r},t) = \mu' \mu_0 \vec{H}(\vec{r},t),$$

$$c = 1/\sqrt{\varepsilon' \varepsilon_0 \mu' \mu_0},$$
(2.26)

sowie den Feldgleichungen der Elektro- und Magnetostatik in differentieller Form wie folgt formulieren

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{D} (\vec{r}, t) = \rho (\vec{r}, t),$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{E} (\vec{r}, t) + \underbrace{\frac{\partial \vec{B} (\vec{r}, t)}{\partial t}}_{Induktion} = 0,$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{B} (\vec{r}, t) = 0,$$

$$\vec{\nabla} \times \vec{H} (\vec{r}, t) - \underbrace{\frac{\partial \vec{D} (\vec{r}, t)}{\partial t}}_{Verschiebungsstrom} = \vec{j} (\vec{r}, t).$$
(2.27)

Hierbei sind $\vec{E}(\vec{r},t)$ die vom Ort \vec{r} und der Zeit *t* abhängende elektrische Feldstärke, $\vec{H}(\vec{r},t)$ die magnetische Feldstärke, *c* die Lichtgeschwindigkeit im Medium, ε^{4}

die Dielektrizitätskonstante, ε_0 die Influenzkonstante, μ° die Permeabilität, μ_0 die Induktionskonstante, $\rho(\vec{r},t)$ die Raumladungsdichte und $\vec{j}(\vec{r},t)$ die Strom(flächen)dichte. Im Rahmen der hier betrachteten elektromagnetischen Felder (Elektro*dynamik*) waren mit der Zeit *t* als zusätzlichem Argument gegenüber den Feldgleichungen der Elektrobeziehungsweise Magneto*statik* lediglich die beiden Zeitableitungen der magnetischen Flussdichte und der elektrischen Verschiebungsdichte – die Induktion und der Verschiebungsstrom – zu ergänzen. Die mathematische Notwendigkeit dieser Ergänzungen ergibt sich aus der Kontinuitätsgleichung

$$\frac{\partial \rho\left(\vec{r},t\right)}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \vec{j}\left(\vec{r},t\right) = 0, \qquad (2.28)$$

die nur erfüllt ist, wenn Induktion und Verschiebungsstrom berücksichtigt werden – was sofort ersichtlich wird, wenn $\rho(\vec{r},t)$ und $\vec{j}(\vec{r},t)$ aus Gl. (2.27) in Gl. (2.28) eingesetzt werden. Experimentell lässt sich die physikalische Notwendigkeit der Induktion und des Verschiebungsstroms in den Maxwellgleichungen der Elektrodynamik an Hand einer (bewegten) Leiterschleife im (variablen) Magnetfeld veranschaulichen.

Die Kontinuitätsgleichung besagt, dass eine von der Zeit abhängige Änderung der Ladungsdichte in einem wohldefinierten Volumen einer gleich großen Änderung der Stromdichte aus diesem Volumen oder in dieses Volumen entspricht. Sie ist somit eine *Bilanzgleichung für Ladungen* in einem wohldefinierten Volumen.

Unter Verwendung der Maxwell-Gleichungen kann nun auch das **Poynting-Theorem** hergeleitet werden. Hierzu multipliziert man die Maxwellsche Gleichung (incl. Verschiebungsstrom) $\vec{\nabla} \times \vec{H} = j + \partial \vec{D} / \partial t$ mit der elektrischen Feldstärke \vec{E} und die Maxwellsche Gleichung (incl. Induktion) $\vec{\nabla} \times \vec{E} = -\partial \vec{B} / \partial t$ mit der magnetischen Feldstärke \vec{H} . Dann bildet man die Differenz der sich ergebenden Gleichungen und erhält unter Berücksichtigung von Gl. (2.26)

$$\underbrace{\vec{E} \cdot (\vec{\nabla} \times \vec{H}) - \vec{H} \cdot (\vec{\nabla} \times \vec{E})}_{\vec{S}(\vec{r},t)} = j \cdot \vec{E} + \frac{\partial}{\partial t} \underbrace{\frac{1}{2} (\vec{E} \cdot \vec{D} + \vec{H} \cdot \vec{B})}_{w(\vec{r},t)} \\
\Rightarrow \frac{\partial}{\partial t} w(\vec{r},t) + \vec{j} \cdot \vec{E}(\vec{r},t) + \vec{\nabla} \cdot \vec{S}(\vec{r},t) = 0,$$
(2.29)

Hierin sind $w(\vec{r},t) = \frac{1}{2} \left(\vec{E}(\vec{r},t) \cdot \vec{D}(\vec{r},t) + \vec{H}(\vec{r},t) \cdot \vec{B}(\vec{r},t) \right) = \varepsilon' \varepsilon_0 \vec{E}^2(\vec{r},t) = \mu' \mu_0 \vec{H}^2(\vec{r},t)$, die (Raum)energiedichte des elektromagnetischen Feldes und $\vec{S}(\vec{r},t) = \vec{E}(\vec{r},t) \times \vec{H}(\vec{r},t), \left| \vec{S}(\vec{r},t) \right| = \sqrt{\frac{\varepsilon' \varepsilon_0}{\mu' \mu_0}} \vec{E}^2(\vec{r},t) = \frac{1}{\sqrt{\varepsilon' \varepsilon_0 \mu' \mu_0}} \varepsilon' \varepsilon_0 \vec{E}^2(\vec{r},t) = c \cdot w(\vec{r},t)$ der Poynting-Vektor, der ein Maß für die Energiestrom(flächen)dichte ist.

 \diamond

Bemerkung Ähnlich der *Kontinuitätsgleichung* ist auch das *Poynting-Theorem* eine **Bilanzgleichung**, dies jedoch nicht für *Ladungen* sondern *für Energiedichten*. Die gesamte Energiedichte $w(\vec{r}, t)$, die ein elektromagnetisches Feld – wie Licht – besitzt, teilt sich auf in den Anteil den das Medium durch Anregung von Elektronen oder Erzeugung von Phononen aufnimmt $\vec{j} \cdot \vec{E}(\vec{r}, t)$ und den Anteil $\vec{\nabla} \cdot \vec{S}(\vec{r}, t)$, der das Medium passiert.

Ganz allgemein ergibt sich die **Strahlungs(energie)flussdichte** *I* als Mittelwert der Energiestromdichte $\vec{S}(\vec{r}, t)$ zu

$$I = \langle \vec{S}(\vec{r},t) \rangle = \langle \vec{E}(\vec{r},t) \times \vec{H}(\vec{r},t) \rangle$$

$$= \int_0^\lambda \vec{E}(\vec{r},t) \times \vec{H}(\vec{r},t) dt = \sqrt{\frac{\varepsilon'\varepsilon_0}{\mu'\mu_0}} \int_0^\lambda \vec{E}^2(\vec{r},t) dr \qquad (2.30)$$

$$= \int_0^T \vec{E}(\vec{r},t) \times \vec{H}(\vec{r},t) dr = \sqrt{\frac{\varepsilon'\varepsilon_0}{\mu'\mu_0}} \int_0^T \vec{E}^2(\vec{r},t) dt = \frac{1}{2}\sqrt{\frac{\varepsilon'\varepsilon_0}{\mu'\mu_0}} \vec{E}_0^2 = \frac{1}{2}c \cdot w_0$$

Dies ist die Durchschnittsenergie, die pro Zeiteinheit eine Flächeneinheit senkrecht zu $\vec{S}(\vec{r},t)$ durchquert. In isotropen Medien ist der Poynting-Vektor $\vec{S}(\vec{r},t)$ parallel zum Wellenvektor $\vec{k}(\vec{r},t)$, da beide senkrecht auf den elektrischen und magnetischen Feld-Vektoren stehen, vgl. Gln. (2.10) und (2.29).

Betrachten wir uns wieder eine Grenzfläche zwischen zwei Medien. Seien I_e , I_r und I_t die Strahlungsflussdichten des einfallenden, reflektierten und transmittierten Strahls sowie θ_e , θ_r und θ_t die entsprechenden Winkel zur Oberflächennormalen unter denen diese Strahlenbündel ein- bzw. ausfallen, dann ergeben sich die effektiven Querschnittsflächen auf die diese drei Strahlenbündel einfallen aus dem Skalarprodukt des Einheitsvektors in Strahlrichtung und der Oberflächennormalen zu $A \cos \theta_e$, $A \cos \theta_r$ und $A \cos \theta_t$.

Teilen wir überdies die Strahlen wieder in ihre Komponenten senkrecht \perp und parallel || zur Einfallsebene auf, dann erhalten wir beispielsweise für den auf eine Grenzfläche einfallenden Strahlungsfluss, d. h. die **Strahlungsleistung** $P_{e,j}$ ([1, 2])

$$P_{i,j} = I_{i,j}A\cos\theta_i = \frac{1}{2}\sqrt{\frac{\varepsilon'_i\varepsilon_0}{\mu'_i\mu_0}}\vec{E}_{i,j,0}^2A\cos\theta_i$$
$$= \frac{1}{2}c_{i,j}w_{i,j,0}A\cos\theta_i, \quad i \in \{e, r, t\}, \quad j \in \{\bot, \|\}.$$
(2.31)

Damit lassen sich nun die senkrecht und parallel zur Einfallsebene stehenden Komponenten der Reflexionsgrade und Transmissionsgrade definieren. Der **Reflexionsgrad** $R_{i,j}$ **an einer Grenzfläche zwischen zwei Medien** ist der Quotient aus reflektierter und einfallender Strahlungsleistung, da mit $\theta_r = \theta_e$ auch die Flächen $A \cos \theta_i$, $i \in \{e, r, t\}$,