

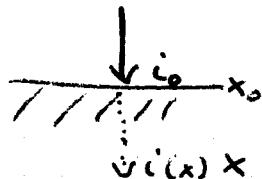
## 7.3. Generation, Recombination + Basic Equations

In diesem Abschnitt werden wir die dominierenden Prozesse zur Absorption von Licht und Rekombination der erzeugten  $e^-$ -Loch-Paare kennenzulernen.

### 7.3.1 Absorption von Licht

Da die Abschwächung eines Lichtstrahls durch Materie proportional zur jeweiligen Intensität ist:  $\frac{di}{i} = -\alpha dx$  folgt das bekannte exponentielle Abfall mit der Eindringstiefe ( $x-x_0$ ) und dem Absorptionskoeffizienten  $\alpha(\omega)$ , der eine Funktion der Wellenlänge des Lichts ist:

$$i(x) = i(x_0) e^{-\alpha(\omega)[x-x_0]}$$



Die Möglichkeiten zur Absorption unterscheiden sich nun stark zwischen direktem und indirektem Bandlücken Halbleitern:

#### Direct-Band-Gap:

Photonen besitzen nicht große Energien ( $E_\gamma$ ) im Vergleich zu deren Impulsen. Wir sehen dies unmittelbar von der Belebungsrate des gleichzeitigen Materie ab. Am Ende vom Tag liegen reelle Teilchen schließlich auf der Massenskala  $k^2 = k_0^2 - \frac{k^2}{c^2} = m^2$ . (Aber zurück zu Photovoltaik...)

$$\text{Impuls: } \frac{\hbar}{2}$$

Da die Photonen im Vergleich zum Gitterimpuls keinen Impuls mitbringen bleibt bei der Absorption des Gitterimpuls erhalten. Wir wissen aus dem Kapitel 3.2, daß & nahe der Bandgrenze die Beziehungen

$$E - E_C = \frac{P^2}{2m_e^*} ; \quad E_V - E = \frac{P^2}{2m_e^*} \text{ gilt.}$$

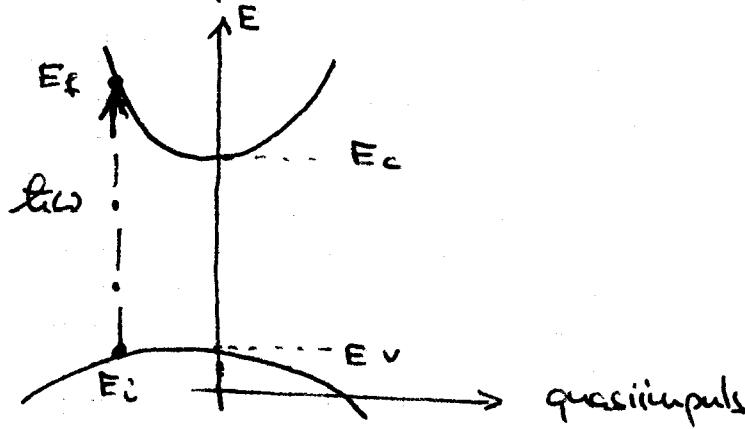
Der  $e^-$  welches ein  $\gamma$  absorbiert ist zunächst im Valenzband: ( $E_{i\text{nd}} P$ ) und gelangt ins Leitungsband ( $E_{f\text{inal}} P$ ) wobei  $P_{\text{final}} = P_{\text{initial}} = P$  durch Impulserhaltung ( $\beta \approx 0$ ):

$$\Rightarrow E_f - E_i = \hbar\omega ; \quad E_f - E_C = \frac{P^2}{2m_e^*} ; \quad E_V - E_i = \frac{P^2}{2m_e^*}$$

$$\Rightarrow E_f - E_C + E_V - E_i = \frac{P^2}{2} \left( \frac{1}{m_e^*} + \frac{1}{m_e^*} \right)$$

$$\Rightarrow \hbar\omega - E_g = \frac{P^2}{2} \left( \frac{1}{m_e^*} + \frac{1}{m_e^*} \right)$$

D.h. mit steigender Energie des  $\gamma$ 's steigt der Quasiimpuls an:



Die Wahrscheinlichkeit der Absorption hängt nun von der Zustandsdichte im Anfangs und Endzustand ab.

Innerhalb einer Phasenraumkugel  $\rho$  gibt es  $\propto \rho^3$  Zustände, also  $\propto (\hbar\omega - E_g)^{3/2}$ , geht man nun von  $\int \rho^2 d\rho \rightarrow \int \sqrt{\epsilon} dE$ , so sieht man analog der  $\sqrt{\epsilon - E_c}$  Zustandsdichte im Leitungsband, daß die Zustandsdichte  $N \propto \sqrt{\hbar\omega - E_g}$  ist (da ja  $\int \sqrt{\epsilon} dE \propto \sqrt{\epsilon} (\epsilon)^{3/2}$  ergibt).

Somit ist die Absorption beim direkten Übergang

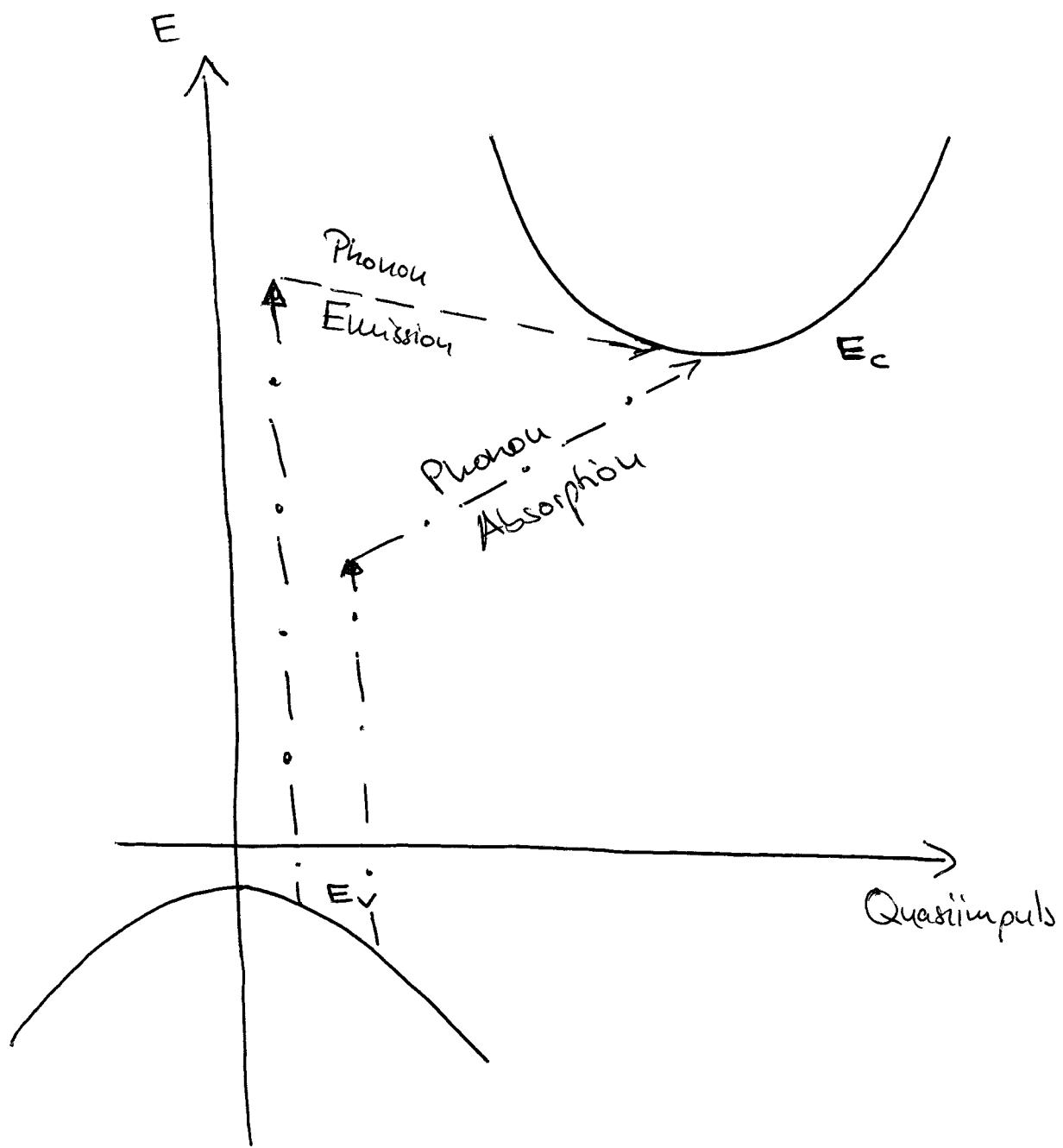
$$\alpha(\hbar\omega) \propto \sqrt{\hbar\omega - E_g}$$

$$= A^* \sqrt{\hbar\omega - E_g}$$

Mit der Konstanten  $A^* = 2 \cdot 10^4 \text{ cm}^{-1} \text{ eV}^{-1}$  Sonnenlicht wird demnach Eindringtiefe im  $[2 \cdot 10^4 \text{ cm}^{-1}]^{-1}$ , also  $x \approx \frac{1}{2} \cdot 10^{-4} \text{ cm} = \frac{1}{2} \mu\text{m}$  aufweisen.

### Indirect-Band-Gap

Für Indirect-Band-Gap Halbleiter liegt das Minimum des Leitungsbandes nicht über dem Maximum des Valenzbandes:



Somit muß ein  $e^-$  welches ein  $\delta$  absorbiert noch zusätzlich mit einer Gitteranregung (einem Phonon) wechselwirken.  
 Je nachdem, ob zuviel oder zuwenig Energie zur Verfügung steht, wird ein Phonon  $\Gamma$  absorbiert oder emittiert.

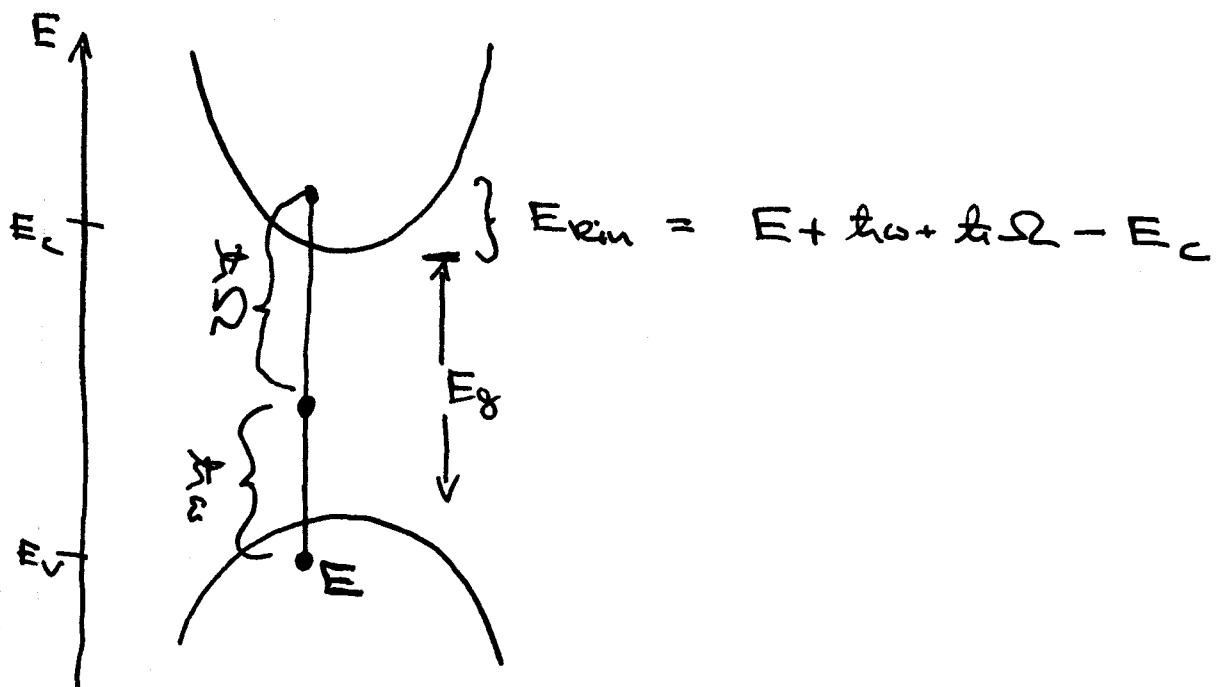
Absorption:  $e^- + \gamma + \Gamma \rightarrow e^-$  im Leitungsband

Emission:  $e^- + \gamma \rightarrow \Gamma + e^-$  im Leitungsband

Betrachten wir die Absorption eines Phonons.

Ausgehend von der Energie  $E$  eines  $e^-$  im Valenzband stehen zusätzlich die Energie des Photons  $\gamma$  und die des Phonons  $\Gamma$  ( $\hbar\omega$  und  $\hbar\Omega$ ) zur Verfügung:

$$E + \hbar\omega + \hbar\Omega$$



Die kinetische Energie des  $e^-$  im Leitungsband ist minimal 0 und maximal

$$E_{kin}^{\max} = \hbar\omega + \hbar\Omega - E_g$$

Die Gesamtzahl der Photonenabsorption erhält man, indem man über alle  $E_{kin} \in \{0, E_{kin}^{\max}\}$  integriert:

$$\alpha_{\text{absorb.}}(t\omega, t\Omega) = \int_0^{E_{kin}^{\max}} N_c(E_{kin}) N_v(E_{kin}) f_r(t\Omega) dE_{kin}$$

dabei ist  $N_c$  wie zuvor die Zustandsdichte der  $e^-$  im Leitungsband:  $N_c \propto \sqrt{E - E_c}$   
 $= \sqrt{E_{kin}}$

und  $N_v$  die Zustandsdichte der Löcher im Valenzband:

$$N_v \propto \sqrt{E_v - E} = \sqrt{E_{kin}^{\max} - E_{kin}}$$

und  $f_r$  die Bose-Einstein-Verteilung der Phononen:

$$f_r = \frac{1}{e^{\frac{h\omega}{kT}} - 1}$$

Aus Integraltabellen sieht man, daß

$$\int_0^a \sqrt{x} \sqrt{a-x} = \frac{\pi}{8} a^2$$

und somit

$$\alpha_{\text{absorpt.}}(\nu, \lambda) = \frac{A [\nu - E_g + h\lambda]^2}{e^{\frac{E_g}{kT}} - 1}$$

Analog die Emission:

$$\alpha_{\text{emission}}(\nu, \lambda) = \frac{A [\nu - E_g - h\lambda]^2}{1 - e^{-\frac{E_g}{kT}}}$$

Für  $\nu > E_g + h\lambda$  sind Absorption und Emission möglich, also

$$\alpha(\nu, \lambda) = \alpha_{\text{absorpt.}}(\nu, \lambda) + \alpha_{\text{emission}}(\nu, \lambda)$$

Für Silizium ist für Wellenlängen  $\lambda > 400 \text{ nm}$  dieser indirekte Absorptionsprozess bestimmend und führt zu einer stark mit der Wellenlänge wachsenden Absorptionskurve. Für  $\lambda < 400 \text{ nm}$  ist der direkte Prozess mit seiner wesentlich stärkeren Absorption bestimmend. Letzt but not least gibt es empirische Formeln, die die Absorption wie oben errechnet parametrisieren und gute Übereinstimmung zeigen.

Da für  $\hbar\omega > E_g + E_p$  sowohl Emission als auch Absorption möglich sind, ist in dem Fall die Gesamtabsoption:

$$\alpha(\hbar\omega) = \alpha_e(\hbar\omega) + \alpha_a(\hbar\omega)$$

In der Literatur gibt es Formeln für  $\alpha(\hbar\omega)$ , die die gemessenen Kurven sehr gut beschreiben.

PPT Bis zur Wellenlänge  $> 0.4 \mu m$  sind indirekte Prozesse dominant, darüber, d.h.  $\lambda < 0.4$  gibt es einen starken Beitrag von direkten Übergängen.

### 7.3.2. Rekombination

Nachdem durch Photonen-Absorption  $e^-$  ins Leitungsband gehoben wurden, können sie natürlich wieder mit Löchern rekombinieren. Es gibt drei Hauptarten der Rekombination:

#### I. Radiative Rekombination

Ein  $e^-$  kann unter Aussendung eines  $\gamma$ 's in einen Valenzbandzustand zurückfallen. Dieser Prozess ist stark für direct-band-gap Halbleiter und schwächer für indirect-band-gap Halbleiter, da dazu hierfür ein phonon benötigt wird.

Die Gesamtrekombinationsrate für radiative Übergänge ist

$$R_R = B n p$$

Mit  $B$  als Materialkonstante,

Im Gleichgewicht ist  $u_p = u_i^2$  und damit die Nettorekombinationsrate:

$$U_R = B(n \cdot p - u_i^2)$$

Ist man in einem n-typ Halbleiter  $n \approx n_0 \gg p$ , d.h. Löcher sind also Minoritätsladungsträger, so hängt die Rrekombinationsrate  $U_R$  stark davon ab, wie  $p$  sich durch Rekombination ändert, nicht aber von der Änderung von  $n$ , denn schließlich ist  $n \gg p$  und selbst wenn alle Löcher  $p$  rekombinieren würden, würde sich  $M$  ja nur um  $p$  verringen:  $M \rightarrow M - p \approx n_0 - p \approx n_0$ .

In 1. Näherung kann man also schreiben

$$U_R \approx B(n_0 p - u_i^2)$$

und  $p$  ändert sich gemäß

$$\frac{dp}{dt} = -U_R \approx -B(n_0 p - u_i^2)$$

da  $dp_0 = 0$  können wir auch schreiben

$$p \approx dp = d(p_0 + \Delta p) \text{ mit } p = p_0 + \Delta p$$

$$\text{und } -B(\underbrace{n_0 p_0}_{\text{und }} + \underbrace{n_0 \Delta p}_{\text{und }} - \underbrace{u_i^2}_{\text{und }})$$

$$= -B n_0 \Delta p$$

$$\Rightarrow \frac{d\Delta p}{dt} = -B_{ho} \Delta p$$

$$\text{und } \frac{d\Delta p}{\Delta p} = -B_{ho} dt$$

dessen Lösung

$$\Delta p(t) = \Delta p(t_{\text{initial}}) e^{-B_{ho}[t-t_{\text{initial}}]}$$

ist. Die  $\frac{1}{e}$  Zeit ist also  $\frac{1}{B_{ho}}$  und damit

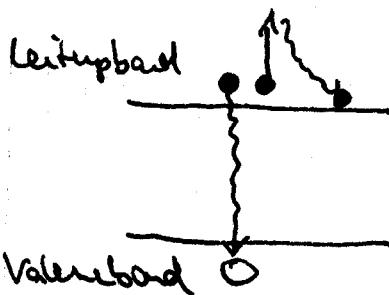
die Minoritätsladungsdauer

$$\tau_{R,p} = \frac{1}{B_{ho}}$$

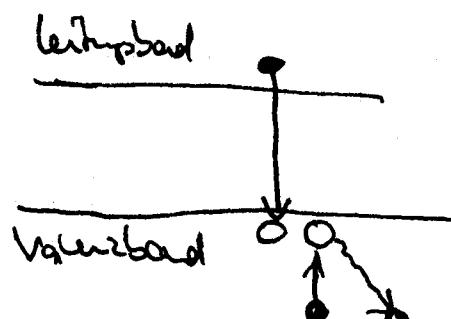
Analoges gilt für  $\tau_{R,n} = \frac{1}{B_{p_0}}$  wenn  $P = P_0 \gg n$   
ist.

## II Auger Rekombination

Bei der Auger-Rekombination geht ein  $e^-$  vom Leitungsband in das Valenzband über und gibt die überschüssige Energie an ein  $e^-$  im Valenz oder Leitungsband ab, welches dann Phonen aussendet. Gleichzeitig gibt es den Effekt mit 1  $e^-$  und 2 h:



(b)



Demnach sind die Nettorekombinationsraten

$$U_{\text{Aug}} = (\Lambda_n n + \Lambda_p p) (n_p - n_i^2)$$

$\alpha$  und beim Wert von  $\Lambda_n \approx \Lambda_p$  ausgetauscht,  
ist entweder der  $\Lambda_n n$  oder der  $\Lambda_p p$  Term  
dominiert je nachdem ob  $p$  oder  $n$  M  
Minoritäten sind, d.h. ob  $n \approx n_0 \gg p$  oder  
 $p = p_0 \gg n$ .

Wenn  $p$  Minorität ist, dann ist

$$\begin{aligned} U_{\text{Aug}} &\approx \Lambda_n \cdot n (n \cdot p - n_i^2) \\ &\approx \Lambda_n \cdot n_0 (n_0 p - n_i^2) \\ &\approx \Lambda_n n_0 (n_0 [\Delta p + p_0] - n_i^2) \\ &= \Lambda_n \cdot n_0 (\Delta p \cdot n_0 + n_0 p_0 - n_i^2) \\ &= \Lambda_n \cdot n_0^2 \Delta p \end{aligned}$$

Und analog wie bei der Strahlungskrekombination

ergibt sich  $T_{\text{Aug}, p} = \frac{1}{\Lambda_n \cdot n_0^2}$

Analog wenn  $n$  Minorität ist

$$T_{\text{Aug}, n} = \frac{1}{\Lambda_p \cdot p_0^2}$$

Ab  $10^{17} \text{ cm}^{-3}$  Dotierkonzentration wird die Augenkombination dominiert.

Ganz allgemein ist für den Fall, daß U  
Linear in der Minoritätenkonzentration ist  
dennach

$$\tau_m^{-1} = \frac{\partial u}{\partial m} \quad ; \quad m \in \{n, p\}$$

für die jeweilige Minorität (n oder p).

### III Rekombination durch Fällen

Verschmutzungen und Störstellen führen zu  
zusätzlichen stabilen Zuständen in der Band-  
lücke. Besonders gefährlich sind dabei Zustände  
nahe der Mitte der Lücke.

Die Rekombination durch Fällen ist bei  
Abwesenheit von sterker Augenkombination der  
stärkste Rekombinationsmechanismus. Für Herleitung  
und Formeln, siehe die Fachbücher.

Wegen der Autoren des Papers zur Herleitung  
dieses Effekts wird sie auch als SRT Mechanismus  
für Shockley, Read und Hall bezeichnet.

IVGesamtrekombination

Alle drei Effekte zusammen ergeben die Gesamtrekombination

$$\frac{1}{\tau_{\text{Gesamt}}} = \frac{1}{\tau_{\text{Strahlung}}} + \frac{1}{\tau_{\text{Augen}}} + \frac{1}{\tau_{\text{Fallen}}}$$

Man sieht, daß

- In Silizium bei Dotierung  $< 10^{17} \text{ cm}^{-3}$  strahlende Rekombination keine Rolle spielt
- Erst bei  $> 10^{18} \text{ cm}^{-3}$  die Augen Rekombination dominant wird.

Allerdings sind Theorie + Praxis nicht in sehr guter gleicher Übereinstimmung, so daß die empirische Formel

$$\tau = \frac{\tau_0}{1 + \frac{N_D}{7 \cdot 10^{15} \text{ cm}^{-3}}}$$

mit der Lebensdauer  $\tau_0 = 400 \mu\text{s}$  undotierten Siliziums Verwendung findet.

### 3.3 Wichtige Kenngrößen von Solarzellen

Es werden für gewöhnlich drei Kenngrößen zur Charakterisierung der Leistung einer Zelle angegeben.

Erstens die des Kurzschlussstrom  $I_{sc}$ . Idealexerpt ist dieser gleich dem Strom welcher durch Lichteinfall erzeugt wird. Zweitens die Leerlaufspannung  $V_{oc}$ . Setzt man idealisiert  $I = I_0 (e^{qV/kT} - 1) - I_L = 0$

Von so findet man

$$V_{oc} = \frac{kT}{q} \ln \left( \frac{I_L}{I_0} + 1 \right)$$

Die Leistung der Zelle ist gleich der Fläche im IV. Quadranten der I-V-Kurve. Sie wird maximal bei einer Kombination aus  $I_{mp}$  und  $V_{mp}$  (d.h. anders gesagt:  $\frac{\partial P}{\partial V} \Big|_{V_{mp}} = \frac{\partial P}{\partial I} \Big|_{I_{mp}} = 0$ )

Der dritte Parameter ist der sogenannte Füllfaktor FF, der angibt wie "rechteckig" die Ausgangscharakteristik der Zelle im I(V)-Diagramm ist, d.h. welchen Prozentsatz von  $P_{rectide} = V_{oc} I_{sc}$  man unten kann:

$$FF = \frac{V_{mp} I_{mp}}{V_{oc} I_{sc}}$$

Der Wirkungsgrad der Zelle ist natürlich

$$\eta = \frac{V_{mp} I_{mp}}{P_{in}} = \frac{V_{oc} I_{sc} FF}{P_{in}}$$

- ⑧ mit  $P_{in}$  der Eingangsleistung der Strahlung.

Für Geld kann man zur Zeit tellen mit  
21% Wirkungsgrad kaufen. Typisch sind aber  
14-18%.

### 3.3.1 Effizienzgrenzen der Solarzelle

Als obere Grenze des Kurzschlussstromes gilt  
sicherlich die Annahme, daß alle Photonen mit  
 $E_g > E_g$  ein  $e^-$ -Loch für erzeugen, welches  
zum Strom beiträgt (siehe Folie)

Die Leerlaufspannung hängt wiederum vom Dioden  
Sättigungsstrom  $I_0$  ab.  $I_0$  muß möglichst  
klein sein. Für Silizium existiert  $V_{oc} \approx 700mV$ .

Am sensibelsten hängt  $n_i^2$  von Halbleitermaterial  
ab:

$$n_i^2 = N_c N_v \exp(-E_g/kT)$$

Wid eine grobe Schätzung für  $I_0$  als Funktion  
von  $E_g$  ist dann

$$I_0 = 1.5 \cdot 10^5 \exp(-E_g/kT) \text{ A/cm}^2$$

Da  $V_{oc} = \frac{kT}{q} \ln\left(\frac{I_L}{I_0} + 1\right)$  folgt daraus, daß:

V :  $E_g$  größer  $\rightarrow I_0$  kleiner  $\rightarrow V_{oc}$  größer

I :  $E_g$  größer  $\rightarrow I_{sc}$  kleiner (wenige Photonen  
haben  $E_g > E_g$ !)

⑨ Woran man sieht, daß es ein Optimum geben  
muß. (Folie)

Der Hauptgrund für die den niedrigen Wirkungsgrad der Solarzelle ist, daß für alle  $\delta$  mit  $E_\delta > E_g$

Mur die Energie  $E_g$  verwertbar ist. Dies limitiert die maximal mögliche Effizienz alleine schon auf 44%.

Doch es kommt noch schlimmer: Wie wir gesehen haben wird davon nur die Spannung 700 mV für Silizium erzeugt, obgleich die Ladungsträger  $E_g \approx 1.1 \text{ eV}$  Energie erhalten hatten (plus die vorgenannten  $E_\delta - E_g$  !)

d.h. es bleibt davon auch nur maximal

$$\frac{qV_{oc}}{E_g} \approx \frac{0.7}{1.1} \approx 60\% \text{ für Silizium}$$

Die künftig zu erwartenden Zellen mit 21% Wirkungsgrad sind somit schon sehr sehr gut!

## 8. Verluste im Detail

Wir folgen Götzberger, Knobloch und Uff bei der Diskussion der Verluste. Ich will nur noch kurz den Begriff der Oberflächenrekombination erläutern. Rechnet man den p-n Übergang und dessen Ströme aus, so sind 2 der grundlegenden Gleichungen

$$I_n = q \left( \underbrace{\mu_n u E}_{\substack{\text{drift im} \\ \text{E-Feld}}} + \underbrace{D_n \frac{du}{dx}}_{\substack{\text{Diffusion entlang} \\ \text{Konzentrationsgradient}}} \right)$$

und die Kontinuität

$$\frac{1}{q} \frac{dI_n}{dx} = R - G$$

$\nearrow$        $\uparrow$  paar Erzeugung durch  $\gamma'$ 's  
Rekombination

setzt man nun  $I_n$  in die untere Gleichung ein (und setzt  $E=0$ ), dann erhält man

$$\cancel{\frac{\partial^2 n}{\partial x^2}} \quad D_n \frac{d^2 n}{dx^2} = R - G$$

Löst man nun die Gleichung (für  
 $\Delta n = n - n^o$ , das sind aber details), so  
benötigt man eine Randbedingung

$$S_n \Delta n = -D_n \frac{d(\Delta n)}{dx} \quad \begin{array}{l} \text{für } x=H \\ \text{an der Oberfläche} \end{array}$$

und  $S_n$  ist die Oberflächenrekombinationsgeschwindigkeit und  $[S_n] = \frac{cm}{s}$