

## SEMINARARBEIT

Rahmenthema des Wissenschaftspropädeutischen Seminars:

Klima

Leitfach: Physik

Thema der Arbeit:

Die Strahlungsphysik des CO<sub>2</sub>-  
Treibhauseffekts

Verfasser/in: Christopher Mehnert

Kursleiter/in: Ulrich Steiner

Abgabetermin:

11. November 2025

Bewertung	Note	Notenstufe in Worten	Punkte		Punkte
Schriftliche Arbeit				x 3	
Abschlusspräsentation				x 1	
Summe:					
Gesamtleistung nach § 29 (6) GSO = Summe : 2 (gerundet)					

---

Datum und Unterschrift der Kursleiterin oder des Kursleiters

**Erklärung:**

Ich versichere, dass ich die vorgelegte Seminararbeit persönlich und unverfälscht verfasst, sämtliche hierfür zu Hilfe genommene gedruckte sowie digitale Quellen im Literaturverzeichnis angegeben und die aus diesen Quellen stammenden Zitate oder Belegstellen für sinngemäß wiedergegebene Inhalte in meiner Seminararbeit als solche kenntlich gemacht habe.

Die Seminararbeit ist in dieser oder einer ähnlichen Form in keinem anderen Kurs des diesjährigen oder eines vorhergehenden Abiturjahrgangs vorgelegt worden.

.....  
Ort, Datum

.....  
Unterschrift des/der Oberstufenschülers/in

## **S E M I N A R A R B E I T**

Rahmenthema des Wissenschaftspropädeutischen Seminars:

Klima

Leitfach: Physik

Thema der Arbeit:

Die Strahlungsphysik des CO<sub>2</sub>-Treibhauseffekts

Verfasser/in: Christopher Mehnert

Kursleiter/in: Ulrich Steiner

## Inhaltsverzeichnis

### Abkürzungsverzeichnis

Abkürzung	Bedeutung
IR	Infrarot
UV	Ultraviolett
CO <sub>2</sub>	Kohlenstoffdioxid
H <sub>2</sub> O	Wasser
CH <sub>4</sub>	Methan
O <sub>2</sub>	Sauerstoff
N <sub>2</sub>	Stickstoff
O <sub>3</sub>	Ozon
N <sub>2</sub> O	Distickstoffoxid
ppm	Parts per million (Teile pro Million)

# 1 Einleitung

Der Klimawandel stellt eine der zentralen wissenschaftlichen und gesellschaftlichen Herausforderungen des 21. Jahrhunderts dar. Seit Beginn der industriellen Revolution ist die globale Mitteltemperatur um etwa 1.1 K angestiegen, wobei dieser Anstieg mit einer erhöhten atmosphärischen Kohlenstoffdioxid-Konzentration von präindustriellen 280 ppm auf mittlerweile über 420 ppm korreliert. Die physikalischen Grundlagen dieses Zusammenhangs wurden bereits im 19. Jahrhundert von Wissenschaftlern wie Joseph Fourier, John Tyndall und Svante Arrhenius erkannt, doch ein vollständiges Verständnis der Strahlungsprozesse erfordert ein detailliertes Studium der Wechselwirkungen zwischen Strahlung und atmosphärischen Spurengasen [12].

Im Zentrum dieser Untersuchung steht die Frage: Welche strahlungsphysikalischen Mechanismen führen dazu, dass  $\text{CO}_2$  als Treibhausgas wirkt, und wie lässt sich dessen quantitativer Beitrag zum terrestrischen Energiehaushalt bestimmen? Diese Frage ist von fundamentaler Bedeutung für das Verständnis des Klimasystems, da  $\text{CO}_2$ , trotz seiner geringen atmosphärischen Konzentration, eine zentrale Rolle im Strahlungshaushalt der Erde spielt. Während Wasserdampf den größten Einzelbeitrag zum natürlichen Treibhauseffekt leistet, bilden die nicht kondensierenden Treibhausgase wie  $\text{CO}_2$  die stabilisierende Grundlage dieses Effekts, deren Bedeutung im Folgenden genauer analysiert wird [12].

Zur Beantwortung dieser Fragestellung werden drei zentrale Aspekte systematisch untersucht: die fundamentalen Strahlungsgesetze, die quantenmechanische Basis der wellenlängenselektiven Absorption sowie der Einfluss von  $\text{CO}_2$  auf die terrestrische Strahlungsbilanz mittels vereinfachter Treibhausmodelle.

Der methodische Ansatz basiert auf einer theoretischen Analyse der relevanten physikalischen Zusammenhänge. Die Berechnung des  $\text{CO}_2$ -Absorptionsspektrums erfolgt unter Verwendung spektroskopischer Daten aus der HITRAN-Datenbank [6], die mittels Python [18] ausgewertet werden. Die Quantifizierung des Treibhauseffekts erfolgt durch analytische Strahlungsbilanzmodelle.

Strukturell ist diese Untersuchung wie folgt aufgebaut: Kapitel 2 behandelt die strahlungsphysikalischen Grundlagen und das Strahlungsgleichgewicht der Erde. Kapitel 3 untersucht die molekularen Mechanismen der Infrarotabsorption durch  $\text{CO}_2$ . Kapitel 4 quantifiziert den Einfluss von  $\text{CO}_2$  auf die globale Mitteltemperatur. Kapitel 5 fasst die Erkenntnisse zusammen und ordnet sie in den klimawissenschaftlichen Kontext ein.

# 2 Physikalische Grundlagen der Wärmestrahlung

Zum Verständnis des Treibhauseffekts ist es essenziell zu untersuchen, wie die Erde den Großteil ihrer Energie erhält und wie sie ihre überschüssige Energie wieder abgibt. Der Energiehaushalt der Erde wird hauptsächlich durch Strahlungsprozesse bestimmt: Die Erde erhält Energie durch Strahlung der Sonne und strahlt selbst wieder Energie in den

Weltraum. [13, S. 9–11] Im folgenden Kapitel werden diese Strahlungsprozesse im Detail betrachtet, um die Grundlage des Treibhauseffekts zu verstehen.

## 2.1 Grundbegriffe der elektromagnetischen Strahlung

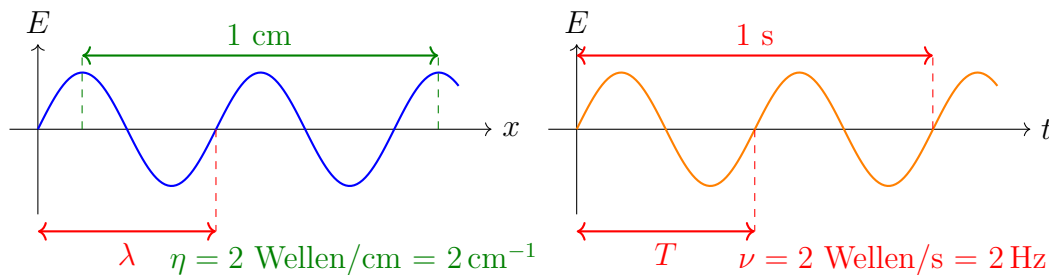
*Wärmestrahlung* bezeichnet die elektromagnetische Strahlung, die von Materie aufgrund ihrer thermischen Energie emittiert wird. Elektromagnetische Strahlung ist eine Form der Energieübertragung, die sich im Raum ausbreitet und entweder als elektromagnetische Wellen (wie von der elektromagnetischen Wellentheorie beschrieben; [14]) oder als masselose Energiequanten, sogenannte *Photonen* (wie von der Quantenmechanik beschrieben; [5]), aufgefasst werden kann. Keine der beiden Sichtweisen kann alle beobachteten Strahlungsphänomene vollständig beschreiben, weshalb beide Konzepte komplementär verwendet werden. [15, S. 20–22]

Elektromagnetische Strahlung bewegt sich mit der *Lichtgeschwindigkeit*  $c = c_0/n$ , wobei  $c_0 = 2.998 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}$  die Lichtgeschwindigkeit im Vakuum ist und  $n$  den Brechungsindex des Mediums bezeichnet. Da die in dieser Arbeit betrachteten Strahlungsprozesse hauptsächlich im Vakuum ( $n \equiv 1$ ) oder in Luft ( $n \approx 1.0002$ ) stattfinden, wird im Folgenden die Näherung  $n = 1 \Rightarrow c = c_0$ . Das elektromagnetische Spektrum wird nach der Wellenlänge in verschiedene Bereiche unterteilt, wobei für die Wärmeübertragung insbesondere die ultraviolette Strahlung (UV,  $\lambda < 380 \text{ nm}$ ), das sichtbare Licht ( $380 \text{ nm} \leq \lambda \leq 780 \text{ nm}$ ) und die infrarote Strahlung (IR,  $\lambda > 780 \text{ nm}$ ) von Bedeutung sind. [15, S. 22–24] Elektromagnetische Wellen werden durch folgende Eigenschaften charakterisiert:

Eigenschaft	Beschreibung und Einheit
Frequenz, $\nu$	Anzahl der Schwingungen pro Zeiteinheit, $[\text{Hz}] = [\text{s}^{-1}]$
Wellenlänge, $\lambda$	Abstand zwischen zwei Wellenmaxima, $[\mu\text{m}]$ oder $[\text{nm}]$
Wellenzahl, $\eta$	Anzahl der Wellen pro Längeneinheit, $[\text{cm}^{-1}]$

Tabelle 2.1: Charakteristische Eigenschaften elektromagnetischer Wellen. [15, S. 23]

$$\nu = \frac{c_0}{\lambda} = c_0 \eta \quad [15, \text{S. 23}] \quad (2.1)$$



Abbildungung 2.1: Visualisierung charakteristischer Eigenschaften elektromagnetischer Wellen. Links: Räumliche Darstellung zeigt die Wellenlänge  $\lambda$  und die Wellenzahl  $\eta$ . Rechts: Zeitliche Darstellung zeigt die Periode  $T$  und die Frequenz  $\nu$ .

## 2.2 Strahlungsgesetze

Jedes Medium emittiert elektromagnetische Strahlung isotrop in alle Richtungen. Die Intensität dieser Emission hängt sowohl von der Temperatur als auch von den Materialeigenschaften des Mediums ab. Der von einer Oberfläche abgegebene Strahlungswärmestrom wird als *spezifische Ausstrahlung*  $E$  bezeichnet und quantifiziert die Intensität der Emission. [15, S. 25–26]

Dabei wird zwischen der *gesamten spezifischen Ausstrahlung*  $E$  und der *spektralen spezifischen Ausstrahlung*  $E_\nu$  unterschieden. [15, S. 26]

$E_\nu \equiv$  abgestrahlte Energie pro Zeit, Oberfläche und Frequenz (spektrale Intensität).

$E \equiv$  abgestrahlte Energie pro Zeit und Oberfläche (Gesamtintensität).

### 2.2.1 Das Plancksche Strahlungsgesetz

Die spektrale spezifische Ausstrahlung eines ideal schwarzen Körpers  $E_{b\nu}$  wird durch das Plancksche Strahlungsgesetz beschrieben. Es gibt an, wie viel Energie pro Zeit, Fläche und Frequenzintervall von einer ideal schwarzen Oberfläche bei einer bestimmten Temperatur  $T$  emittiert wird. Dieses Gesetz wurde 1900 von Max Planck hergeleitet und ist heute als *Plancksches Strahlungsgesetz* bekannt. [17] Für eine schwarze Oberfläche ergibt sich die spektrale spezifische Ausstrahlung [15, S. 26] zu:

$$E_{b\nu}(T, \nu) = \frac{2\pi h \nu^3}{c_0^2} \cdot \frac{1}{e^{h\nu/kT} - 1} \quad (2.2)$$

Das Plancksche Strahlungsgesetz lässt sich auch in Abhängigkeit von der Wellenlänge  $\lambda$  formulieren:

$$E_{b\lambda}(T, \lambda) = \frac{2\pi h c_0^2}{\lambda^5} \cdot \frac{1}{e^{hc_0/\lambda kT} - 1} \quad (2.3)$$

Dabei bezeichnet  $h = 6.626 \times 10^{-34} \text{ J s}$  das Plancksche Wirkungsquantum,  $c_0 = 2.998 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}$  die Lichtgeschwindigkeit im Vakuum und  $k = 1.381 \times 10^{-23} \text{ J K}^{-1}$  die Boltzmann-Konstante. [21]

### 2.2.2 Das Stefan-Boltzmann Gesetz

Die Integration der spektralen spezifischen Ausstrahlung über das gesamte elektromagnetische Spektrum liefert die *Gesamtausstrahlung*  $E$ :

$$E = \int_0^\infty E_\nu d\nu \quad [4] \quad (2.4)$$

Für einen idealen schwarzen Körper wird  $E_{b\nu}$  aus Gleichung (??) in das Integral eingesetzt:

$$E_b(T) = \int_0^\infty \frac{2\pi h \nu^3}{c_0^2} \cdot \frac{1}{e^{h\nu/kT} - 1} d\nu$$

Die Auswertung dieses Integrals erfordert komplexe Integrationstechniken und ist in Integraltabellen dokumentiert. [15, S. 13] Das Ergebnis ist das *Stefan-Boltzmann Gesetz*:

$$E_b(T) = \frac{2\pi^5 k^4}{15c_0^2 h^3} T^4 = \sigma T^4 \quad [4] \quad (2.5)$$

Dabei bezeichnet  $\sigma = 5.670 \times 10^{-8} \text{ W m}^{-2} \text{ K}^{-4}$  die Stefan-Boltzmann Konstante. [21]

### 2.2.3 Wiensches Verschiebungsgesetz

Die Wellenlänge  $\lambda_{max}$ , bei der die spektrale spezifische Ausstrahlung eines idealen schwarzen Körpers  $E_{b\lambda}$  mit der Temperatur  $T$  ein Maximum erreicht, erhält man durch Ableitung der Gleichung (??) nach  $\lambda$  und Nullsetzen dieser Ableitung (die vollständige Herleitung befindet sich in ??). Das daraus resultierende *Wiensche Verschiebungsgesetz* besagt, dass sich das Maximum der spektralen Ausstrahlung mit steigender Temperatur zu kürzeren Wellenlängen verschiebt [11, S. 101], wobei die Konstante  $b = 2.8978 \times 10^{-3} \text{ m K}$  als *Wiensche Verschiebungskonstante* bezeichnet wird. [21, S. 49]

$$\lambda_{max} = \frac{b}{T} \quad (2.6)$$

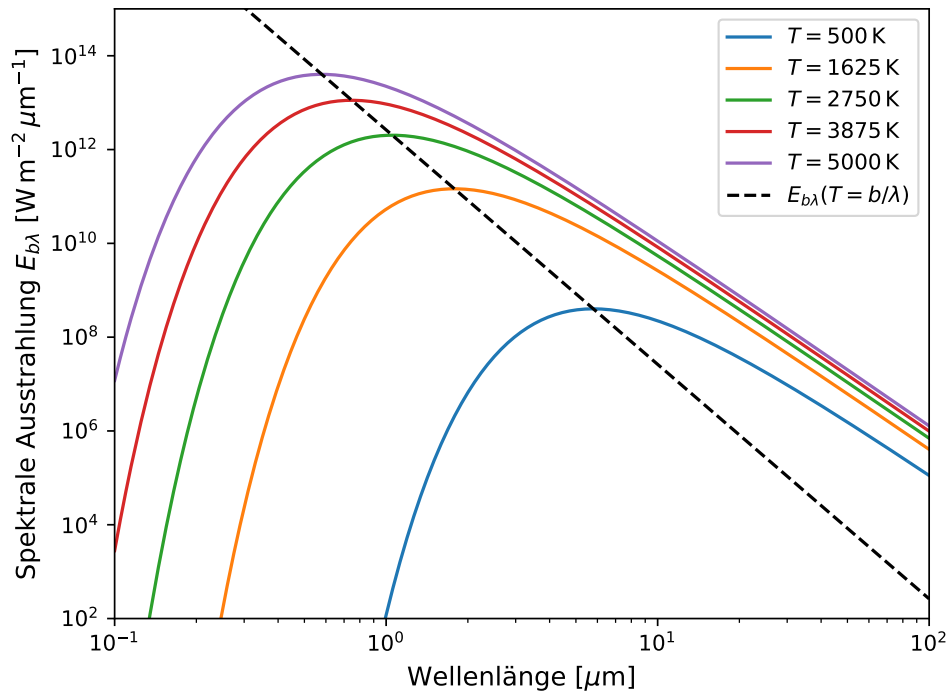


Abbildung 2.2: Spektrale spezifische Ausstrahlung  $E_{b\lambda}$  eines schwarzen Körpers nach dem Planckschen Strahlungsgesetz für verschiedene Temperaturen. Die gestrichelte Linie verbindet die Maxima der Planck-Kurven und verdeutlicht das Wiensche Verschiebungsgesetz. Grafik wurde mithilfe von [18] erstellt, der Code ist im Anhang ?? dokumentiert.



## 2.3 Strahlungsbilanz der Erde

Die Erde bezieht nahezu ihre gesamte Energie von der Sonne. Um ein thermisches Gleichgewicht aufrechtzuerhalten, muss die abgestrahlte Leistung der empfangenen Leistung entsprechen [13, S. 9]:

$$P_{\text{in}} = P_{\text{out}} \quad (2.7)$$

Die einfallende solare Bestrahlungsstärke am oberen Rand der Atmosphäre, die sogenannte *Solarkonstante*, beträgt  $S_0 = 1361 \text{ W m}^{-2}$ . [10, S. 5–6] Da die Querschnittsfläche der Erde, welche die solare Strahlung abfängt,  $\pi r^2$  beträgt, [13, S. 11] wobei  $r = 6.371 \times 10^6 \text{ m}$  [19, S. 56] der Erdradius ist, ergibt sich für die einfallende Strahlungsleistung:

$$\begin{aligned} P_{\text{solar}} &= S_0 \pi r^2 \\ &= 1.735 \times 10^{17} \text{ W} \end{aligned} \quad (2.8)$$

Allerdings wird nicht die gesamte Strahlung von der Erde absorbiert, da ein Teil reflektiert wird. Der Anteil der reflektierten Strahlung wird als *Albedo*  $\alpha$  bezeichnet. Abbildung ?? zeigt, dass  $\alpha$  von der reflektierenden Oberfläche abhängt (detaillierte Werte für verschiedene Oberflächen siehe Anhang ??). Im globalen Mittel wird ein Anteil von  $\alpha_p \simeq 30\%$  der eingehenden Strahlung reflektiert. Diese Größe wird als *planetare Albedo* bezeichnet. [13, S. 11]

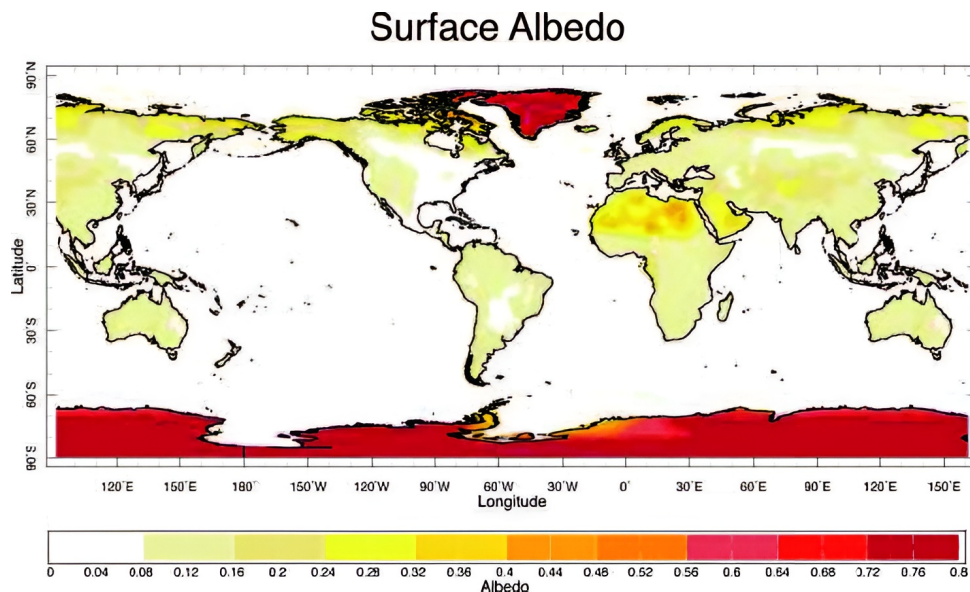


Abbildung 2.3: Räumliche Verteilung der Albedo an der Erdoberfläche. [13, S. 12] Bild wurde mithilfe von [2] hochskaliert.

Daraus folgt für die von der Erde absorbierte Strahlungsleistung:

$$\begin{aligned} P_{\text{in}} &= (1 - \alpha_p) S_0 \pi r^2 \\ &= 1.215 \times 10^{17} \text{ W} \end{aligned} \quad (2.9)$$

Aufgrund des Energiegleichgewichts muss die von der Erde emittierte Strahlung die absorbierte Strahlung kompensieren. Dazu kann angenommen werden, dass sich die Erde wie ein idealer schwarzer Körper mit gleichmäßiger Temperatur  $T_e$  verhält (bekannt als *effektive planetare Temperatur*) und dass das *Stefan-Boltzmann-Gesetz* wie in ?? anwendbar ist. [13, S. 11]

?? gibt die Gesamtausstrahlung  $E_b(T)$  an, welche die Strahlungsintensität, also die ausgestrahlte Leistung pro Flächeneinheit, beschreibt:  $E_b = P/A$ . [4] Die Erde strahlt über ihre gesamte Oberfläche  $A = 4\pi r^2$  ab. [13, S. 11] Umgestellt nach der Strahlungsleistung ergibt sich:

$$P_{\text{out}} = \sigma \cdot 4\pi r^2 \cdot T_e^4 \quad (2.10)$$

Durch Einsetzen von ?? und ?? in ?? und Umstellen nach  $T_e$  erhält man:

$$T_e = \left( \frac{S_0(1 - \alpha_p)}{4\sigma} \right)^{1/4} \quad (2.11)$$

Mit den Werten  $S_0 = 1361 \text{ W m}^{-2}$ ,  $\alpha_p = 30\%$  und  $\sigma = 5.670 \times 10^{-8} \text{ W m}^{-2} \text{ K}^{-4}$  ergibt sich:

$$\begin{aligned} T_e &= \left( \frac{1361 \text{ W m}^{-2} \cdot (1 - 0.3)}{4 \cdot 5.670 \times 10^{-8} \text{ W m}^{-2} \text{ K}^{-4}} \right)^{1/4} \\ &= 254.6 \text{ K} \end{aligned} \quad (2.12)$$

Diese Temperatur von etwa  $-18^\circ\text{C}$  liegt deutlich unter der gemessenen globalen Mitteltemperatur der Erdoberfläche von circa 288 K. [13, S. 11] Die Differenz von etwa 33 K wird durch den natürlichen Treibhauseffekt der Atmosphäre verursacht. Lacis et al. schlussfolgern: „In round numbers, water vapor accounts for about 50% of Earth’s greenhouse effect, with clouds contributing 25%, CO<sub>2</sub> 20%, and the minor GHGs and aerosols accounting for the remaining 5%.“ [12], was zunächst vermuten lässt, dass CO<sub>2</sub> nicht die bedeutendste Rolle im Treibhauseffekt spielt. Dennoch bilden die nicht kondensierenden Treibhausgase CO<sub>2</sub>, O<sub>3</sub>, N<sub>20</sub> und CH<sub>4</sub> die Grundlage des Treibhauseffekts, da sie im Gegensatz zu Wasserdampf nicht durch Niederschlag aus der Atmosphäre entfernt werden. Wasserdampf und Wolken (zusammen 75%) wirken als schnelle Rückkopplungsmechanismen, deren Konzentration von der Temperatur und damit von den nicht kondensierenden Treibhausgasen abhängt. [12]

Die Anwendung des Wienschen Verschiebungsgesetzes (??) auf Sonne ( $T_{\text{Sonne}} = 5772 \text{ K}$  [10, S. 6]) und Erde ( $T_{\text{Erde}} = 288 \text{ K}$  [13, S. 11]) verdeutlicht die fundamentale spektrale Asymmetrie zwischen solarer und terrestrischer Strahlung. Während die solare Strahlung ihr Maximum bei  $\lambda_{\text{Sonne,max}} = 0.50 \mu\text{m}$  hat, liegt das Maximum der terrestrischen Strahlung bei  $\lambda_{\text{Erde,max}} = 10.06 \mu\text{m}$  (visualisiert in ??).

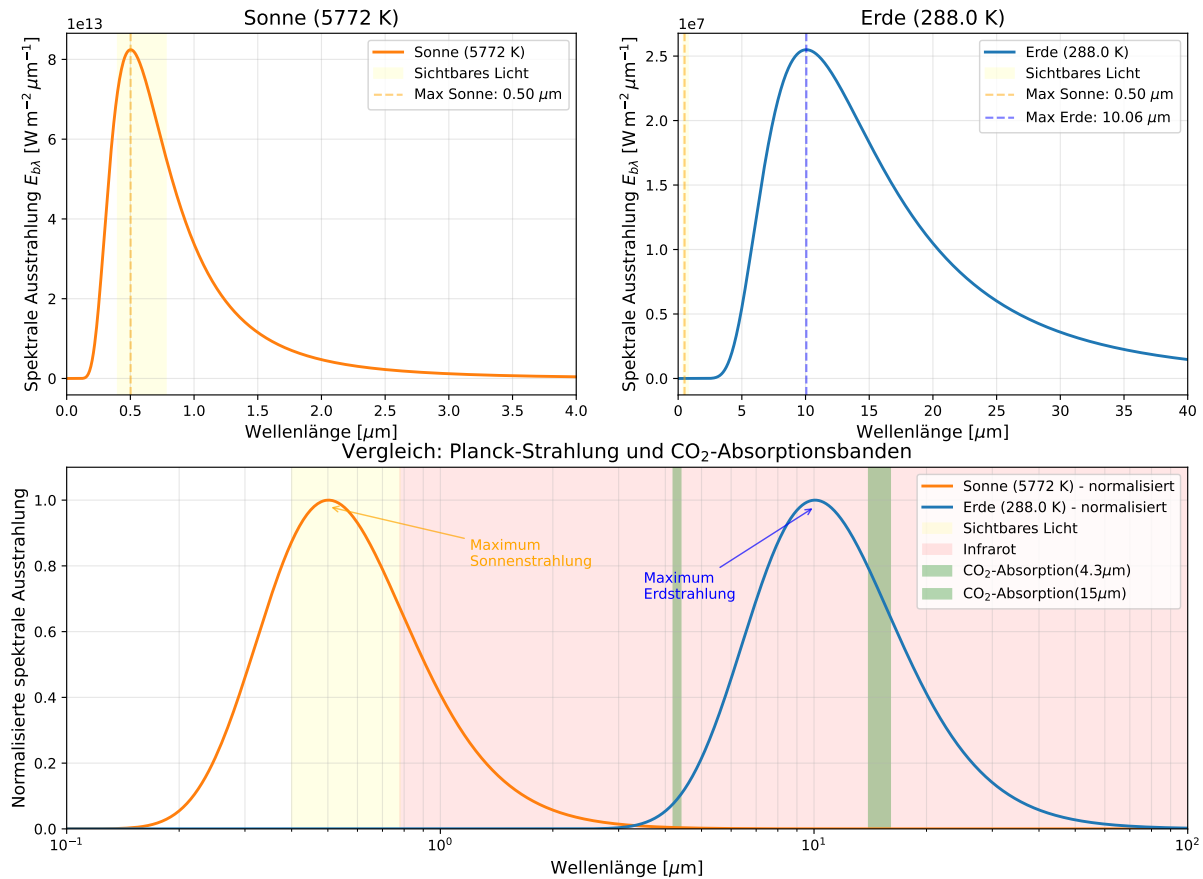


Abbildung 2.4: Vergleich der spektralen spezifischen Ausstrahlung von Sonne und Erde nach dem Planckschen Strahlungsgesetz mit den Absorptionsbanden von CO<sub>2</sub>. Grafik erstellt mit [18], Code ist im Anhang ?? dokumentiert.

Die in diesem Kapitel dargestellten Strahlungsgesetze bilden das Fundament für das Verständnis des Treibhauseffekts. Die Analyse der Strahlungsbilanz zeigt, dass die berechnete effektive planetare Temperatur deutlich unter der gemessenen globalen Mitteltemperatur liegt. [13, S. 11] Diese Differenz resultiert aus dem natürlichen Treibhauseffekt, dessen zentraler Mechanismus die wellenlängenselektive Absorption durch Treibhausgase wie CO<sub>2</sub> ist, wie bereits in ?? ersichtlich ist. Die molekularen Grundlagen der CO<sub>2</sub>-Absorption werden im folgenden Kapitel untersucht.

### 3 Molekülphysik des CO<sub>2</sub>

Bei Betrachtung der ?? stellt sich die fundamentale Frage: *Warum absorbiert CO<sub>2</sub> gerade bei diesen spezifischen Wellenlängen?* Die Antwort liegt in der quantenmechanischen Wechselwirkung elektromagnetischer Strahlung mit dem CO<sub>2</sub>-Molekül, einem Phänomen von erheblicher Komplexität. Im Rahmen dieser Arbeit wird der Fokus auf die für den Treibhauseffekt relevanten Absorptionsprozesse von CO<sub>2</sub> gelegt, wobei die quantenmechanischen Grundlagen zur besseren Verständlichkeit teilweise vereinfacht dargestellt werden, ohne die vollständige molekülphysikalische Theorie zu behandeln.

Für praktische Berechnungen atmosphärischer Strahlungstransfers stehen umfassende spektroskopische Datenbanken zur Verfügung. Die HITRAN-Datenbank [6, 9] enthält hochaufgelöste Absorptionslinien für über 50 atmosphärische Moleküle und bildet den Standard für quantitative Analysen. Die folgenden Abschnitte erläutern die physikalischen Grundlagen dieser Absorptionsprozesse, ohne die vollständige quantenmechanische Behandlung zu vertiefen.

### 3.1 Grundlagen der molekularen Absorption

Ein Photon, das auf ein Gasmolekül trifft, kann entweder absorbiert oder gestreut werden. Der Streueffekt ist für die vorliegende Betrachtung jedoch von untergeordneter Bedeutung, weshalb die Absorption im Fokus der Betrachtung steht. Wird ein Photon absorbiert, führt dies dazu, dass das Energieniveau des Moleküls angehoben wird. Umgekehrt kann ein Molekül sein Energieniveau senken, indem es ein Photon emittiert. Die Gesamtenergie eines Moleküls setzt sich dabei aus verschiedenen Beiträgen zusammen: der elektronischen Energie, die durch die Verteilung der Elektronen in den Molekülorbitalen bestimmt wird, der Rotationsenergie, die aus der Drehbewegung des gesamten Moleküls um seine Trägheitsachsen resultiert, sowie der Schwingungsenergie, die durch die periodischen Relativbewegungen der Atomkerne gegeneinander entsteht. [15, S. 286–287, S. 292]

Für die Wechselwirkung eines Moleküls mit elektromagnetischer Strahlung im Infrarotbereich ist ein zeitlich veränderliches Dipolmoment fundamental. Dies bedeutet, dass sich die Ladungsverteilung des Moleküls während der Rotation oder Schwingung periodisch ändern muss, wodurch ein oszillierendes elektrisches Dipolmoment entsteht. [3, S. 273]

Nach den Grundsätzen der Quantenmechanik können die Energieniveaus für molekulare Elektronenorbitale, ebenso wie die Energieniveaus für molekulare Rotation und Vibration, nur bestimmte diskrete Werte annehmen. Ein Photon kann nur dann absorbiert werden, wenn seine Energie  $E = h\nu$  exakt der Energiedifferenz zwischen zwei erlaubten Zuständen entspricht (Resonanzbedingung). Daher können nur Photonen mit ganz bestimmten Frequenzen absorbiert oder emittiert werden, was zu charakteristischen Spektrallinien führt. [15, S. 287]

### 3.2 Molekülstruktur und Schwingungsmoden

?? stellte bereits die drei möglichen Arten der Energieniveaus eines Moleküls dar. Jedoch ist die Energie, welche nötig ist, um elektronische Übergänge zu bewirken, so groß, dass man elektromagnetische Strahlung mit sehr niedriger Wellenlänge benötigt (zwischen 0.01  $\mu\text{m}$  und 1.5  $\mu\text{m}$ ). [15, S. 287] Da sich diese Arbeit auf CO<sub>2</sub> konzentriert und dieses keine relevanten Absorptionsbanden für den hier betrachteten Wellenlängenbereich unter 1.5  $\mu\text{m}$  besitzt (siehe ??), werden diese Energieänderungen vernachlässigt.

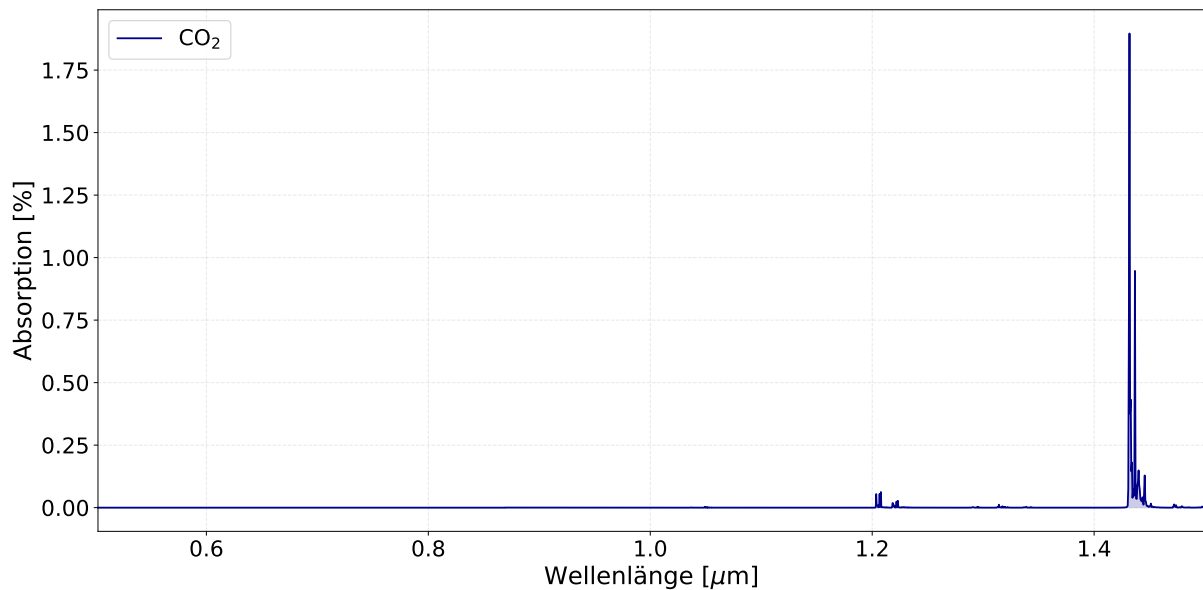


Abbildung 3.1: Absorptionsspektrum von CO<sub>2</sub> unter 1.5 µm. Das einzige erkennbare Absorptionsband bei circa 1.435 µm ist nur knapp über 1.75% Absorption. Daten kommen von der HITRAN Datenbank [9], Grafik wurde mithilfe von [18] erstellt, der Code ist im Anhang ?? dokumentiert.

Vibrationsübergänge erfordern deutlich weniger Energie, weshalb die zugehörigen Spektrallinien typischerweise zwischen 1.5 µm und 10 µm auftreten. Rotationsübergänge benötigen die geringste Energie und erscheinen daher bei Wellenlängen oberhalb von 10 µm. In der Praxis werden Vibrationsübergänge jedoch fast immer von simultanen Rotationsübergängen begleitet. Daraus resultieren eng benachbarte Spektrallinien, die teilweise überlappen und die sogenannten *Vibrations-Rotations-Bänder* im Infrarotspektrum formen, die im Fokus dieser Arbeit stehen. Diese entstehen durch die *Freiheitsgrade* eines Moleküls. Jedes Molekül bewegt sich im dreidimensionalen Raum, weshalb jedes Molekül drei translatorische Freiheitsgrade für die x-, y- und z-Richtung besitzt. Da jedes Atom eines Moleküls sich theoretisch im dreidimensionalen Raum bewegen kann, beträgt die Gesamtzahl der Freiheitsgrade eines Moleküls mit  $N$  Atomen  $3N$ . Da die Atome im Molekül miteinander verbunden sind, können sie sich nicht unabhängig voneinander bewegen, sondern nur relativ zueinander. Diese Bewegungen entsprechen den Vibrations- und Rotations-Freiheitsgraden. Die Anzahl dieser inneren Freiheitsgrade beträgt  $3N - 3$ , also die Gesamtzahl der Freiheitsgrade minus die drei translatorischen Freiheitsgrade. Je nachdem, ob das Molekül linear oder nichtlinear ist, werden diese inneren Freiheitsgrade unterschiedlich auf Rotations- und Vibrations-Freiheitsgrade aufgeteilt (siehe ??). Für lineare Moleküle gibt es zwei Rotations-Freiheitsgrade. Für CO<sub>2</sub> ergeben sich daher  $3 \cdot 3 - 3 - 2 = 4$  Vibrations-Freiheitsgrade. [15, S. 292–293]

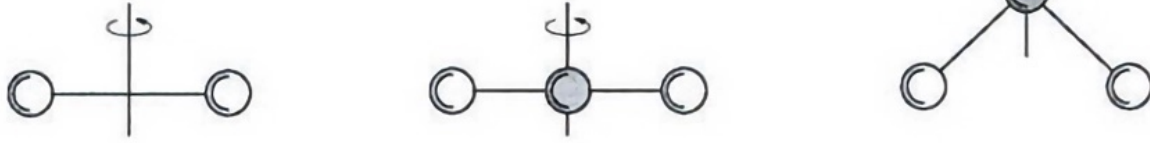
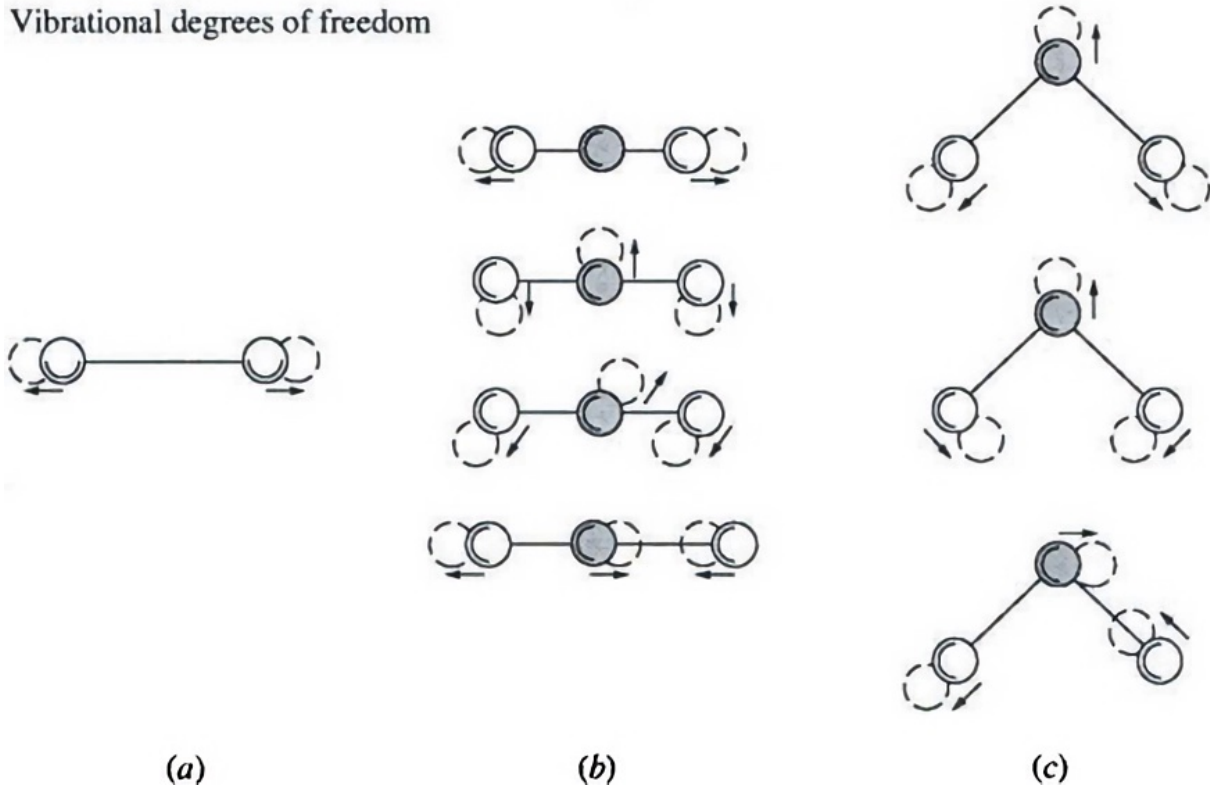
**Rotational degrees of freedom****Vibrational degrees of freedom**

Abbildung 3.2: Rotations- und Vibrations-Freiheitsgrade für (a) zweiatomige, (b) linear dreiatomige und (c) nichtlineare dreiatomige Moleküle [15, S. 293]. Bild wurde mithilfe von [2] hochskaliert.

### 3.3 Quantenmechanische Grundlagen der Absorption

#### 3.3.1 Rotationsübergänge

Zur Vereinfachung wird angenommen, dass ein Molekül aus Punktmassen besteht, die durch starre, masselose Stäbe verbunden sind, das sogenannte Modell des starren Rotators (rigid rotator model). Mit diesem Modell lassen sich die erlaubten Rotationsenergieniveaus mittels der Schrödinger-Gleichung berechnen. Die Lösung dieser Gleichung für lineare Moleküle besagt, dass die möglichen Energieniveaus wie folgt gegeben sind [15, S. 293][8, S. 66]:

$$E_j = \frac{\hbar^2}{2I} j(j+1) = hc_0 B j(j+1), \quad j = 0, 1, 2, \dots \quad [15, S. 293][8, S. 68-71] \quad (3.1)$$

Dabei ist  $I$  das Trägheitsmoment des Moleküls und  $\hbar$  die reduzierte Planck-Konstante. Zur Vereinfachung wurde  $B$  eingeführt, das die *Rotationskonstante* beschreibt. Die Rotationsquantenzahl  $j$  beschreibt den Rotationszustand des Moleküls. Für den Grundzustand gilt  $j = 0$ , bei dem das Molekül nicht rotiert. Je höher  $j$  ist, desto schneller ist die Rotationsgeschwindigkeit des Moleküls. [15, S. 294]

Die für die Absorption bei einem Rotationsübergang erforderliche Energie lässt sich mit  $\Delta E = E_{j+1} - E_j$  berechnen, wodurch auch die entsprechende Frequenz bestimmt werden kann ( $E = h\nu$ ). Eine notwendige Bedingung für die Beobachtung solcher Übergänge ist jedoch, dass das Molekül ein permanentes elektrisches Dipolmoment besitzt. Da CO<sub>2</sub> aufgrund seiner symmetrischen linearen Struktur kein permanentes Dipolmoment aufweist, können reine Rotationsübergänge nicht beobachtet werden. [15, S. 294] Warum Rotationsübergänge trotzdem für CO<sub>2</sub> von Bedeutung sind, wird in ?? erläutert.

### 3.3.2 Vibrationsübergänge

Zur Vereinfachung wird angenommen, dass zwei Punktmassen durch eine perfekt elastische masselose Feder verbunden sind. Dieses Modell wird als harmonische Oszillator bezeichnet. Bei diesem Modell lassen sich die möglichen Energieniveaus ebenfalls mit einer Lösung der Schrödinger-Gleichung berechnen: [15, S. 294–295][8, S. 73–74]

$$E_v = h\nu_e \left( v + \frac{1}{2} \right), \quad v = 0, 1, 2, \dots \quad [15, S. 259][8, S. 76] \quad (3.2)$$

Dabei ist  $\nu_e$  die Eigenfrequenz der harmonischen Schwingung und  $v$  ist die Vibrationsquantenzahl, die ähnlich wie die Rotationsquantenzahl den Vibrationszustand beschreibt. Dieses Modell lässt nur die Auswahlregel  $\Delta v = \pm 1$  zu, sodass die Vibrationszustände nur um 1 erhöht oder gesenkt werden können. Dies würde zu einer einzigen Spektrallinie bei der Eigenfrequenz führen [15, S. 295]:

$$\Delta E = E_{v+1} - E_v = h\nu_e \left( \left( v + \frac{3}{2} \right) - \left( v + \frac{1}{2} \right) \right) = h\nu_e = \text{const} \quad (3.3)$$

Allerdings ist das Modell eines harmonischen Oszillators deutlich ungenauer als das des starren Rotators. Dies lässt sich dadurch erklären, dass bei einer perfekt elastischen Feder die Kraft linear mit der Auslenkung zunimmt, wohingegen die Kraft bei Atomen, die sich relativ zueinander bewegen, nichtlinear zunimmt. Wird daher eine komplexere Federkonstante in die Analyse einbezogen, führt dies zu weiteren Termen in ??, wodurch sich die Auswahlregel zu  $\Delta v = \pm 1, \pm 2, \pm 3, \dots$  ändert. Dies resultiert in mehreren ungefähr gleichmäßig voneinander entfernten Spektrallinien. Der Übergang mit  $\Delta v = \pm 1$  wird als *Fundamentalübergang* bezeichnet und ist normalerweise bei weitem der stärkste, während die weiteren Übergänge mit  $\Delta v = \pm 2, \Delta v = \pm 3, \dots$  als Obertöne bezeichnet werden. Der Vibrationszustand eines Moleküls wird mithilfe der Vibrationsquantenzahlen beschrieben, bei CO<sub>2</sub> beispielsweise durch  $(v_1, v_2, v_3)$ . Obwohl CO<sub>2</sub> vier Vibrations-Freiheitsgrade be-

sitzt (siehe ??), werden nur drei Quantenzahlen benötigt. Der Grund hierfür ist, dass die zweite Vibrationsmode  $\nu_2$  zweifach entartet ist: Es handelt sich um dieselbe Schwingung, die in zwei senkrecht zueinander stehenden Ebenen stattfindet. [15, S. 295–297]

### 3.3.3 Kombinierte Übergänge

Wären für CO<sub>2</sub> nur Vibrationsübergänge möglich, gäbe es im Absorptionsspektrum nur sehr schmale Spektrallinien. Dies ist jedoch nicht der Fall (siehe ??), da Vibrationsübergänge und Rotationsübergänge oft gleichzeitig stattfinden und zu den oben genannten *Vibrations-Rotations-Bändern* führen, welche aus vielen nah aneinanderliegenden Spektrallinien bestehen. Für Fundamentalübergänge liegt der Mittelpunkt dieser Linien wie beim Modell des harmonischen Oszillators bei der Eigenfrequenz des Vibrationsübergangs  $\nu_e$ . Dieser Punkt wird als Bandmitte  $\eta_0 = \nu_e/c_0$  bezeichnet. [15, S. 298]

Für das einfachste Modell eines starren Rotators (??) kombiniert mit einem harmonischen Oszillator (??) ergibt sich die Gesamtenergie eines Molekülzustands als Summe der Vibrationsenergie und der Rotationsenergie:

$$E_{vj} = h\nu_e \left( v + \frac{1}{2} \right) + hc_0 B_v j(j+1), \quad v, j = 0, 1, 2, \dots \quad (3.4)$$

Im Gegensatz zum idealisierten starren Rotator ist die Rotationskonstante in realen Molekülen vom Vibrationszustand abhängig, weshalb hier  $B_v$  verwendet wird. Durch die gleichzeitige Änderung von Rotations- und Vibrationszustand entstehen bei einem Fundamentalübergang ( $\Delta v = \pm 1$ ) drei charakteristische Zweige: der *P*-Zweig ( $\Delta j = -1$ ), der *Q*-Zweig ( $\Delta j = 0$ ) und der *R*-Zweig ( $\Delta j = +1$ ). [15, S. 298] Die Wellenzahlen der Spektrallinien in diesen Zweigen sind gegeben durch:

$$\eta_P(j) = \eta_0 + j^2(B_{v+1} - B_v) - j(B_{v+1} + B_v) \quad (3.5a)$$

$$\eta_Q(j) = \eta_0 + j^2(B_{v+1} - B_v) + j(B_{v+1} - B_v) \quad (3.5b)$$

$$\eta_R(j) = \eta_0 + j^2(B_{v+1} - B_v) + j(3B_{v+1} - B_v) + 2B_{v+1} \quad (3.5c)$$

wobei  $\eta_0$  die Bandmitte bezeichnet. Die detaillierte Herleitung dieser Formeln findet sich in ?. Bei linearen Molekülen wie CO<sub>2</sub> gibt es oft keinen *Q*-Zweig. Mehr dazu in ?.



### 3.4 Das CO<sub>2</sub>-Absorptionsspektrum

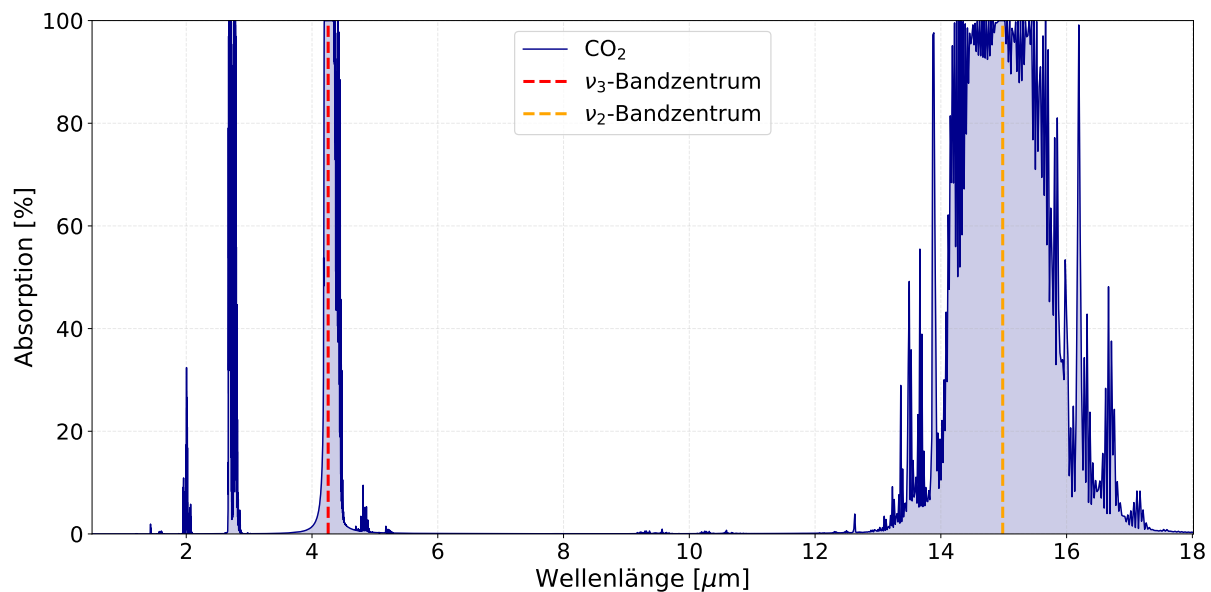


Abbildung 3.3: Absorptionsspektrum von CO<sub>2</sub>. Daten stammen aus der HITRAN-Datenbank [9], Grafik wurde mithilfe von [18] erstellt, der Code ist im Anhang ?? dokumentiert.

?? zeigt die charakteristischen Absorptionsbanden von CO<sub>2</sub>. Die beiden Hauptabsorptionsbanden sind die zweifach entartete Biegeschwingung  $\nu_2$  bei  $\approx 667 \text{ cm}^{-1}$  ( $\approx 15.0 \mu\text{m}$ ) und die asymmetrische Streckschwingung  $\nu_3$  bei  $\approx 2349 \text{ cm}^{-1}$  ( $\approx 4.26 \mu\text{m}$ ). Die in ?? dargestellte symmetrische Streckschwingung  $\nu_1$  bei  $\approx 1388 \text{ cm}^{-1}$  ( $\approx 7.20 \mu\text{m}$ ) erscheint nicht im Spektrum, da diese Schwingungsmode keine Änderung des Dipolmoments bewirkt und somit infrarot-inaktiv ist. [20, S. 39] Das Absorptionsband bei  $\approx 2.7 \mu\text{m}$  resultiert aus Kombinationsschwingungen: Die Überlagerung von  $\nu_1 + \nu_3$  ergibt  $\approx 3737 \text{ cm}^{-1}$  ( $\approx 2.68 \mu\text{m}$ ), während die Kombination  $2\nu_2 + \nu_3$  zu  $\approx 3683 \text{ cm}^{-1}$  ( $\approx 2.72 \mu\text{m}$ ) führt. [7, S. 274] Bei kritischer Beobachtung fällt auf, dass die symmetrische Streckschwingung  $\nu_1$  eigentlich infrarot-inaktiv ist. Jedoch wird die Kombination infrarot-aktiv, da die gleichzeitige Anregung mit  $\nu_3$  zu einer Dipolmomentänderung führt.

### 3.4.1 Das $\nu_3$ -Vibrationsband von CO<sub>2</sub>

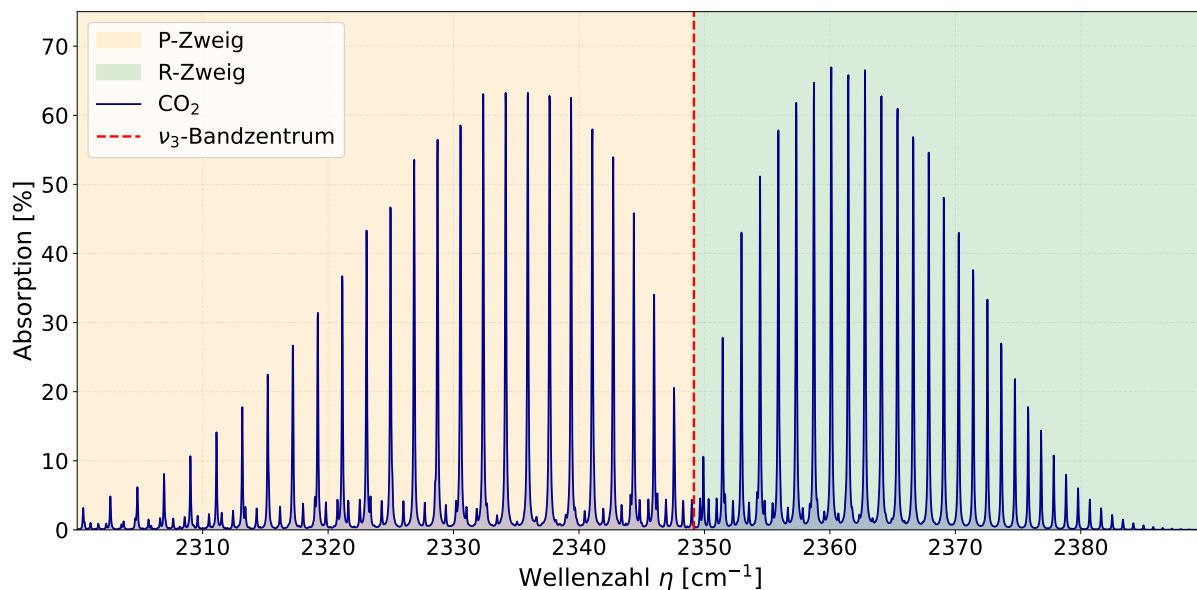


Abbildung 3.4: Absorptionsspektrum des  $\nu_3$ -Vibrationsbandes von CO<sub>2</sub>. Daten kommen von der HITRAN Datenbank [9] und von [20, S. 39], Grafik wurde mithilfe von [18] erstellt, der Code ist im Anhang ?? dokumentiert.

Bei genauerer Betrachtung des  $\nu_3$ -Vibrationsbandes in ?? zeigt sich, dass kein Q-Zweig gebildet wird. Das lässt sich durch den Drehimpuls eines Photons erklären, jedes Photon trägt einen Drehimpuls von  $\hbar$ , der bei Absorption auf das Molekül übertragen werden muss. Deswegen muss es einen kombinierten Rotationsübergang ( $\Delta v = +1$ ,  $\Delta j = \pm 1$ ) geben. Da unsere Auswahlregel  $\Delta j = 0$  nicht zulässt, ist der Q-Zweig verboten. Die  $P$ - und  $R$ -Zweige sind gut sichtbar.

### 3.4.2 Das $\nu_2$ -Vibrationsband von CO<sub>2</sub>

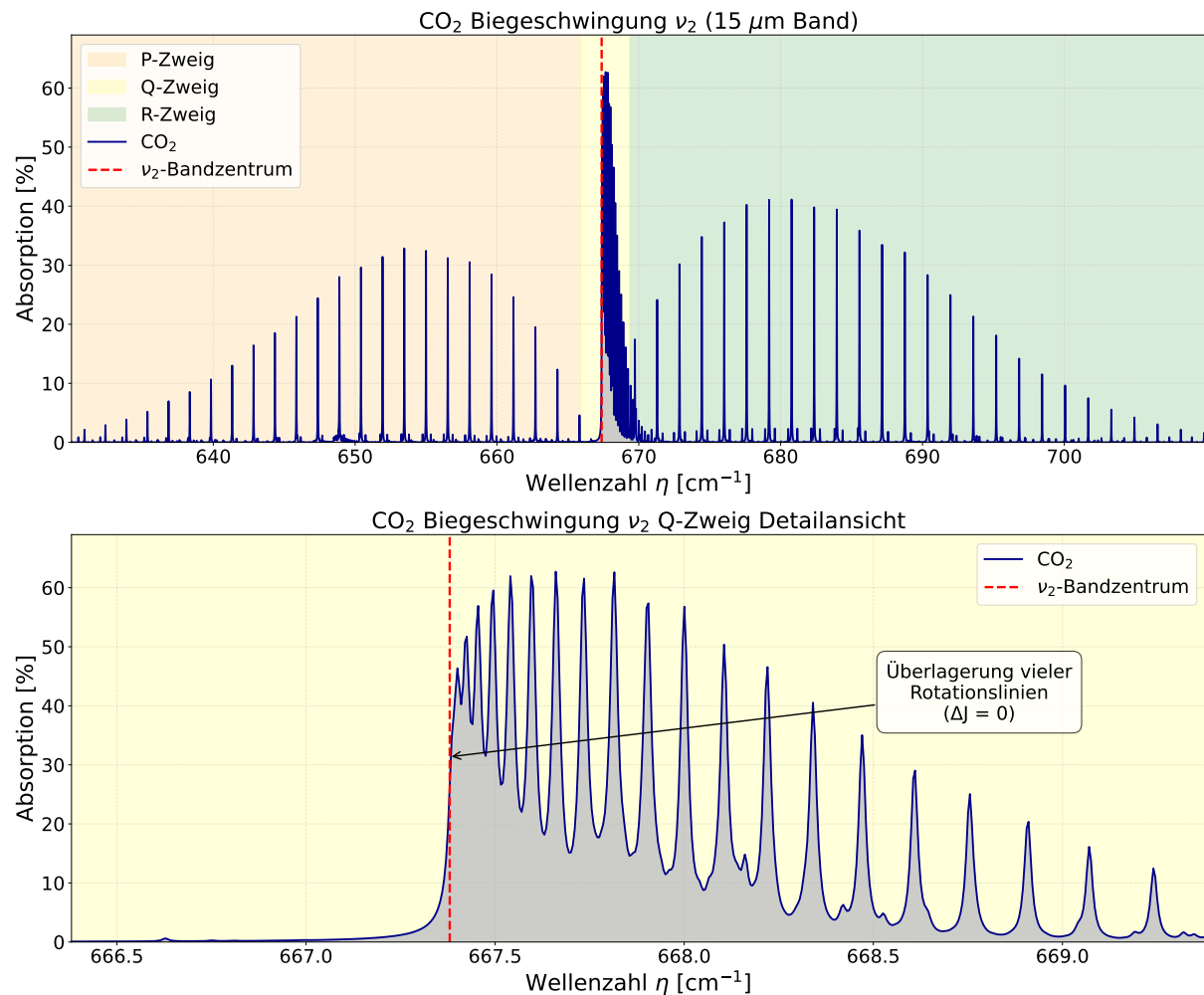


Abbildung 3.5: Absorptionsspektrum des  $\nu_2$ -Vibrationsbandes von CO<sub>2</sub>. Daten kommen von der HITRAN Datenbank [9] und von [20, S. 39], Grafik wurde mithilfe von [18] erstellt, der Code ist im Anhang ?? dokumentiert.

Im Gegensatz zu ?? zeigt das  $\nu_2$ -Vibrationsband eine deutlich komplexere Struktur. Neben den deutlich sichtbaren *P*- und *R*-Zweigen sieht man einen stark ausgeprägten *Q*-Zweig. Dieser kommt zustande, da durch die Biegeschwingung  $\nu_2$  das CO<sub>2</sub> Molekül seine lineare Form verlässt, und da diese Schwingung wie bereits erwähnt zweifach entartet ist, kann diese Auslenkung in 2 zueinander senkrechten Ebenen stattfinden. Dies ermöglicht das beide Schwingungen z.B. mit 90° Phasenverschiebung schwingen und dadurch einen Drehimpuls um die Molekülachse entsteht (Schwingungsdrehimpuls). Dieses Phänomen ist in ?? konzeptionell veranschaulicht. Der Drehimpuls eines absorbierten Photons kann nun entweder die Rotation des Moleküls ändern ( $\Delta j = \pm 1$ ) was zu den *P*- und *R*-Zweigen führt oder kann in den Schwingungsdrehimpuls fließen ( $\Delta j = 0$ ). [3, S. 238–240, S 275] Die im Vergleich zu den restlichen Zweigen starke Intensität des *Q*-Zweigs lässt sich durch die ?? für den *Q*-Zweig erklären. Im Gegensatz zu den anderen Zweigen (??, ??) ist bei dem *Q*-Zweig der wichtigste Faktor  $B_{v+1} - B_v$ , welcher so klein ist, dass die *Q*-Zweig-Linien

unabhängig von  $j$  nahe bei  $\eta_0$  liegen und sich zu einem intensiven Peak überlagern. [1, S. 90] Im Gegensatz dazu enthalten die  $P$ - und  $R$ -Zweige Terme mit  $B_{v+1} + B_v$  wodurch sich die Linien mit zunehmenden  $j$  weiter verteilen.

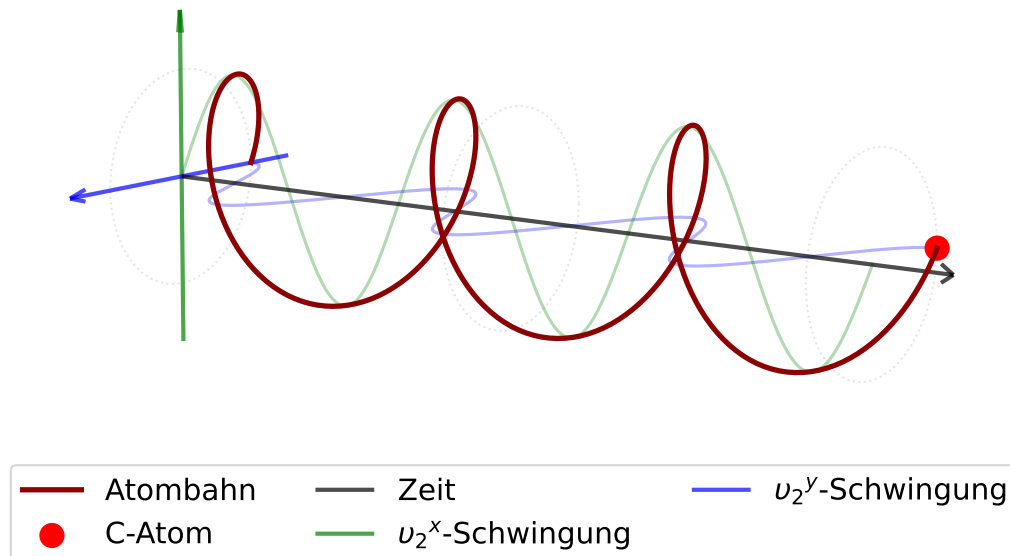


Abbildung 3.6: Konzeptuelle Visualisierung des Schwingungsdrehimpulses des  $\nu_2$ -Vibrationsbandes von  $\text{CO}_2$ . Grafik wurde mithilfe von [18] erstellt, der Code ist im Anhang ?? dokumentiert.

Die quantenmechanische Analyse der  $\text{CO}_2$ -Molekülphysik beantwortet die eingangs gestellte Frage nach der wellenlängenselektiven Absorption:  $\text{CO}_2$  absorbiert elektromagnetische Strahlung nur bei jenen Wellenlängen, deren Photonenenergie exakt der Energiedifferenz zwischen erlaubten quantenmechanischen Zuständen entspricht. Die spektrale Überlappung der  $\text{CO}_2$ -Absorptionsbanden mit der terrestrischen Wärmestrahlung (siehe ??) erklärt die zentrale Rolle von  $\text{CO}_2$  im Treibhauseffekt: Während es für die kurzwellige solare Strahlung weitgehend transparent ist, absorbiert es die langwellige terrestrische Strahlung effektiv.

## 4 Der Treibhauseffekt

Die Analyse der Strahlungsbilanz in ?? zeigte, dass die berechnete effektive planetare Temperatur deutlich unter der gemessenen globalen Mitteltemperatur liegt. Diese Differenz resultiert aus dem natürlichen Treibhauseffekt. Der zentrale Mechanismus dieses Effekts und dessen Einfluss auf die Energiebilanz der Erde werden im folgenden Kapitel untersucht.

## 4.1 Mechanismus des Treibhauseffekts

Der Treibhauseffekt entsteht durch die wellenlängenabhängige Absorption elektromagnetischer Strahlung in der Atmosphäre. Während die kurzwellige solare Strahlung die Atmosphäre weitgehend ungehindert durchdringt und die Erdoberfläche erwärmt, wird die von der Oberfläche emittierte langwellige Infrarotstrahlung teilweise von atmosphärischen Spurengasen absorbiert. Die Atmosphäre emittiert ihrerseits thermische Strahlung sowohl in Richtung Weltraum als auch zurück zur Erdoberfläche. Diese zusätzliche Gegenstrahlung führt zu einer Erhöhung der Oberflächentemperatur gegenüber dem Zustand ohne Atmosphäre. [12, 13]

Die physikalischen Grundlagen dieses Prozesses wurden bereits im 19. Jahrhundert erkannt: Joseph Fourier identifizierte 1824 den Mechanismus der atmosphärischen Wärmespeicherung, John Tyndall wies dies 1863 experimentell nach, und Svante Arrhenius quantifizierte 1896 erstmals den Zusammenhang zwischen  $\text{CO}_2$ -Konzentration und globaler Temperatur. [12]

## 4.2 Treibhausmodelle

Zur quantitativen Beschreibung des Treibhauseffekts dienen vereinfachte Strahlungsbilanzmodelle, die den Mechanismus schrittweise veranschaulichen und eine analytische Abschätzung der Oberflächentemperatur ermöglichen.

### 4.2.1 Das einfache Treibhausmodell

Das Modell setzt voraus, dass die Atmosphäre vollständig transparent für kurzwellige Sonnenstrahlung ist, jedoch vollständig opak für Infrarotstrahlung (visualisiert in ??). Folglich ist die Gesamtausstrahlung der Erde von der Temperatur der Atmosphäre  $T_a$  abhängig, da nicht die Erdoberfläche direkt, sondern die Atmosphäre in den Weltraum strahlt. [13, S. 14–15] Die Gesamtausstrahlung ergibt sich mithilfe des Stefan-Boltzmann-Gesetzes aus ??:

$$E_{\text{out}} = \sigma \cdot T_a^4 = A \uparrow \quad (4.1)$$

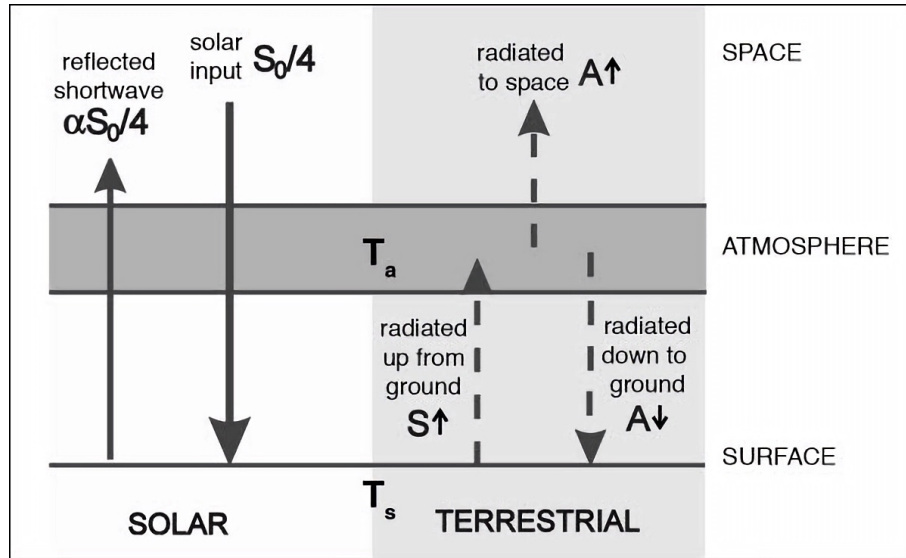


Abbildung 4.1: Schematische Darstellung des einfachen Treibhausmodells. [13, S. 15] Bild wurde mithilfe von [2] hochskaliert.

Die Energiezufuhr erfolgt durch die Sonneneinstrahlung. Da nur die Querschnittsfläche der Erde die Sonnenstrahlung abfängt, muss die Sonneneinstrahlung auf die gesamte Erdoberfläche umgerechnet werden. [13, S. 14] Der Faktor für den Anteil der reflektierten Sonneneinstrahlung (planetare Albedo  $\alpha_p$ ) bleibt gleich (siehe ??).

$$E_{\text{sun}} = \frac{\text{interceptierte Sonnenstrahlung}}{\text{Oberfläche der Erde}} = \frac{S_0 \pi r^2}{4\pi r^2} = \frac{S_0}{4} \quad (4.2)$$

$$E_{\text{in}} = (1 - \alpha_p) \frac{S_0}{4} \quad (4.3)$$

In diesem Treibhausmodell existieren zwei fundamentale Energiegleichgewichte:  $E_{\text{in}} = A \uparrow$ , also Gesamteinstrahlung = Gesamtausstrahlung, und  $S \uparrow = E_{\text{in}} + A \downarrow$ , also Ausstrahlung der Oberfläche = auf die Oberfläche einfallende Strahlung. [13, S. 15]

Wird das Stefan-Boltzmann-Gesetz in das erste Energiegleichgewicht eingesetzt, ergibt sich:

$$(1 - \alpha_p) \frac{S_0}{4} = \sigma \cdot T_a^4 \quad (4.4)$$

Für das zweite Energiegleichgewicht folgt:

$$\sigma \cdot T_s^4 = (1 - \alpha_p) \frac{S_0}{4} + \sigma \cdot T_a^4 \quad (4.5)$$

Durch Einsetzen von ?? in ?? ergibt sich:

$$\begin{aligned} \sigma \cdot T_s^4 &= 2\sigma \cdot T_a^4 \\ T_s &= 2^{1/4} T_a \end{aligned}$$

Dies zeigt, dass die Oberflächentemperatur in diesem Modell um den Faktor  $2^{1/4} \approx 1.19$

größer ist als die effektive planetare Temperatur:  $254.6 \text{ K} \cdot 1,19 \approx 303 \text{ K}$ . Dieser Wert liegt näher an der globalen Mitteltemperatur der Erdoberfläche von  $288 \text{ K}$ , stellt jedoch eine Überschätzung dar. Diese Diskrepanz resultiert aus der Modellannahme, dass die Atmosphäre sämtliche Infrarotstrahlung absorbiert. Wie in ?? gezeigt wurde, absorbiert  $\text{CO}_2$  jedoch nicht den gesamten Infrarot-Wellenlängenbereich, sondern nur bestimmte spektrale Banden. Folglich muss das Treibhausmodell dahingehend modifiziert werden, dass es nur einen Teil der Infrarotstrahlung absorbiert.

#### 4.2.2 Das undichte Treibhausmodell

Im erweiterten Modell wird angenommen, dass die Atmosphäre einen Teil der von der Oberfläche emittierten Strahlung absorbiert und einen Teil transmittiert. Das Modell arbeitet mit drei Temperaturen:  $T_a$  bezeichnet die Temperatur der Atmosphäre,  $T_s$  die Oberflächentemperatur und  $T_e$  die effektive planetare Temperatur (wie in ?? definiert), also die Temperatur der Erde als idealer schwarzer Körper ohne Atmosphäre. [13, S. 16]

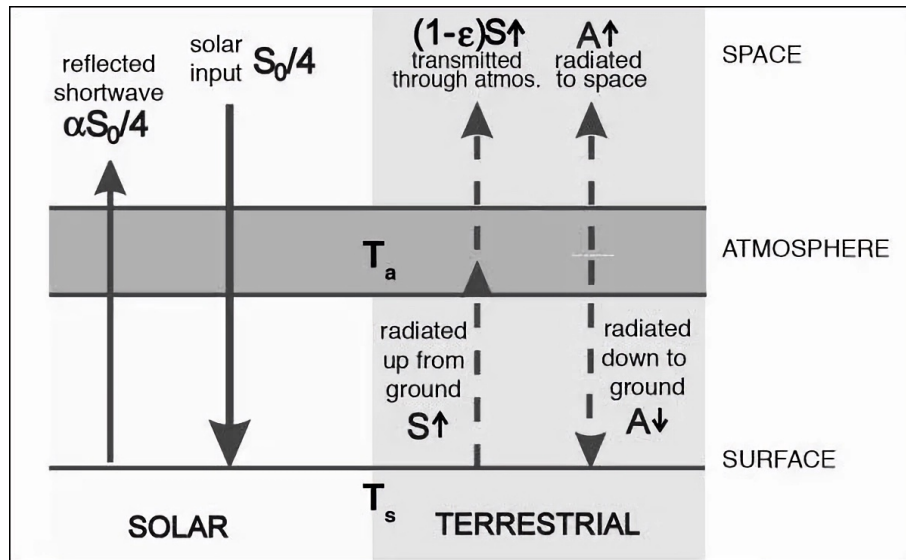


Abbildung 4.2: Schematische Darstellung des undichten Treibhausmodells. [13, S. 17] Bild wurde mithilfe von [2] hochskaliert.

Das Energiegleichgewicht zwischen Gesamteinstrahlung und Gesamtausstrahlung lautet in diesem Modell:

$$E_{\text{in}} = A \uparrow + (1 - \varepsilon) S \uparrow \quad (4.6)$$

wobei  $\varepsilon$  den Absorptionsgrad der Atmosphäre im Infrarotbereich beschreibt. Das Energiegleichgewicht  $S \uparrow = E_{\text{in}} + A \downarrow$  bleibt unverändert. [13, S. 16] Da  $A \downarrow = A \uparrow$  gilt, folgt:

$$S \uparrow = \frac{2}{2 - \varepsilon} E_{\text{in}}$$

Mit  $S \uparrow = \sigma T_s^4$  und  $E_{\text{in}} = \sigma T_e^4$  ergibt sich:

$$T_s = \left( \frac{2}{2 - \varepsilon} \right)^{1/4} T_e \quad (4.7)$$

Die detaillierte Herleitung befindet sich in ???. Mit dieser Gleichung lässt sich der reelle Absorptionsgrad der Atmosphäre bestimmen, da für  $T_s = 288 \text{ K}$  und  $T_e = 254.6 \text{ K}$  Werte vorliegen. Aufgelöst nach  $\varepsilon$  ergibt sich:

$$\varepsilon = 2 - \frac{2}{(T_s/T_e)^4} = 77.8 \% \quad (4.8)$$

### 4.2.3 Berechnung des Absorptionsgrads von $\text{CO}_2$

Um den spezifischen Beitrag von  $\text{CO}_2$  zur Gesamtabsorption zu berechnen, lässt sich die Absorption für jede Wellenlänge bestimmen und über den gesamten Wellenlängenbereich integrieren.

$$\varepsilon_{\text{CO}_2}(T) = \frac{\int_0^\infty \varepsilon(\lambda) \cdot E_{b\lambda}(\lambda, T_s) d\lambda}{\int_0^\infty E_{b\lambda}(\lambda, T_s) d\lambda} = \frac{\int_0^\infty \varepsilon(\lambda) \cdot E_{b\lambda}(\lambda, T_s) d\lambda}{\sigma T_s^4} \quad (4.9)$$

Die wellenlängenabhängige Absorption von  $\text{CO}_2$   $\varepsilon(\lambda)$  wurde mithilfe der HITRAN-Datenbank bestimmt. [9] Die numerische Berechnung erfolgte mittels Python [18], der zugehörige Code ist in Anhang ?? dargestellt. Daraus ergibt sich  $\varepsilon_{\text{CO}_2} = 23.01 \%$ . Nach dieser Berechnung trägt  $\text{CO}_2$  mit etwa 29.6 % zum gesamten Absorptionsgrad bei. Experimentelle Daten zeigen jedoch, dass dieser Wert bei etwa 20 % liegt. [12] Dieser relative Fehler von ca. 48 % lässt sich durch verschiedene Faktoren erklären, die aus den Vereinfachungen des verwendeten Treibhausmodells resultieren. Die Abweichung resultiert hauptsächlich daraus, dass das Modell die Atmosphäre als homogene Schicht behandelt. Tatsächlich variieren Parameter wie Druck, Temperatur und Konzentration stark mit der Höhe. Zudem stellt die isolierte Betrachtung von  $\text{CO}_2$  eine weitere Fehlerquelle dar, da sich das Absorptionsspektrum von  $\text{CO}_2$  beispielsweise mit dem von  $\text{H}_2\text{O}$  überschneidet.

## 4.3 Spektrale Absorptionseigenschaften der Atmosphäre

Es wurde bereits erkannt, dass die Annahme, die Atmosphäre absorbiere einen konstanten Anteil  $\varepsilon$  der IR-Strahlung, eine starke Vereinfachung darstellt. In Wirklichkeit weist die Atmosphäre eine ausgeprägte spektrale Struktur auf:



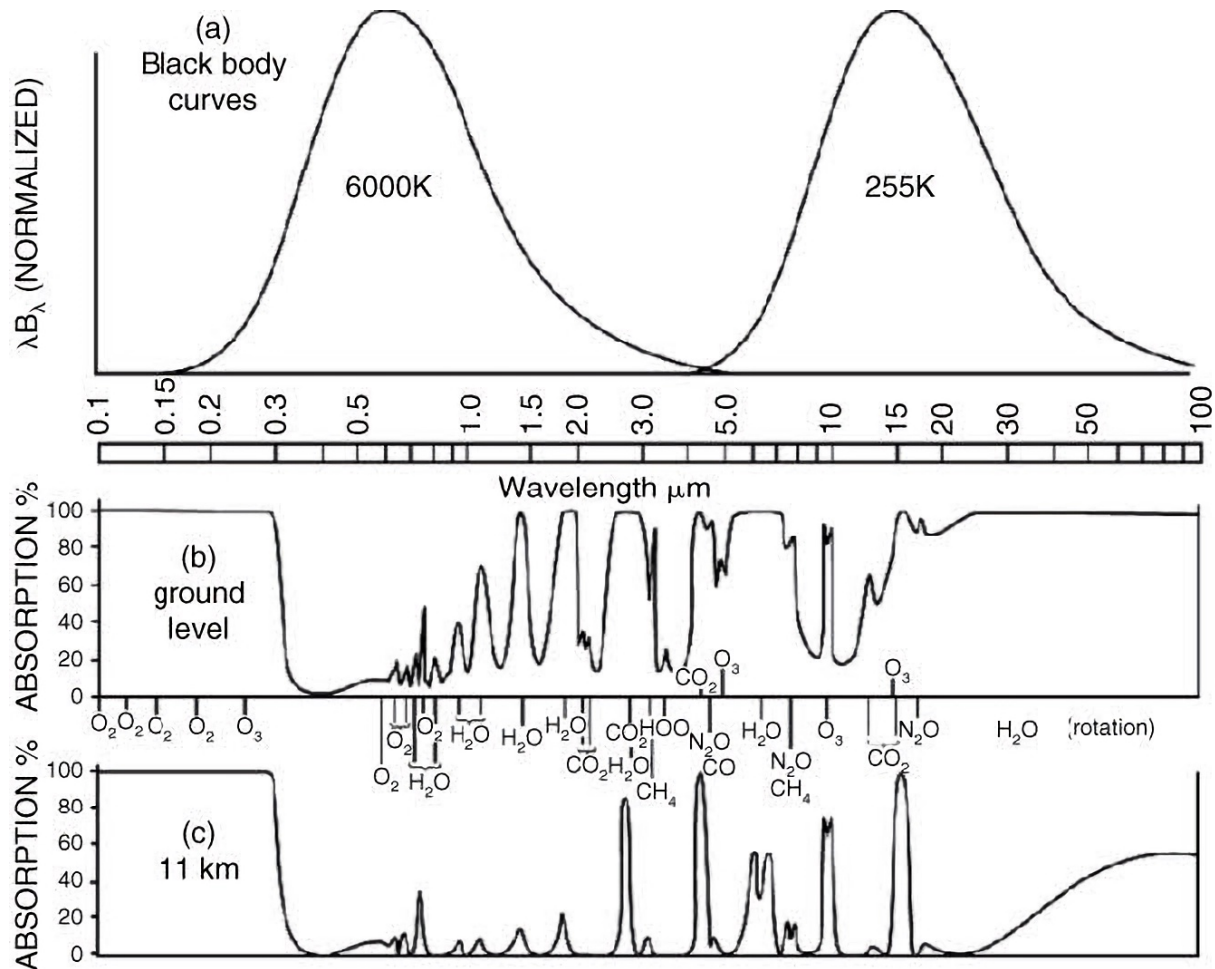


Abbildung 4.3: Absorptionsspektrum der Atmosphäre. [13, S. 13] Bild wurde mithilfe von [2] hochskaliert.

Abbildung ?? zeigt, dass die Atmosphäre im sichtbaren Bereich (Maximum der Sonneneinstrahlung) nahezu transparent ist, während sie UV-Strahlung fast vollständig absorbiert. Im Infrarotbereich variiert die Absorption stark: Bei manchen Wellenlängen ist die Atmosphäre transparent (atmosphärisches Fenster), bei anderen nahezu undurchlässig. Bemerkenswert ist, dass die Hauptbestandteile  $\text{N}_2$  und  $\text{O}_2$  praktisch nicht zur Absorption beitragen,  $\text{O}_2$  absorbiert nur im fernen UV und minimal im nahen IR, während  $\text{N}_2$  über den gesamten relevanten Spektralbereich transparent bleibt. Der Treibhauseffekt wird somit ausschließlich durch Spurengase wie  $\text{H}_2\text{O}$ ,  $\text{CO}_2$  und  $\text{CH}_4$  verursacht. [13, S. 14]

#### 4.4 Strahlungsantrieb durch $\text{CO}_2$ -Erhöhung

Der Strahlungsantrieb  $\Delta F$  wird definiert als die Änderung der Netto-Strahlungsenergieflussdichte (in  $\text{W m}^{-2}$ ) am Oberrand der Atmosphäre. Ein positiver Strahlungsantrieb führt zu einer Energiezufuhr zum Klimasystem und damit zu einer Erwärmung, während ein negativer Strahlungsantrieb eine Abkühlung bewirkt.

Für Änderungen der atmosphärischen  $\text{CO}_2$ -Konzentration ergibt sich der Strahlungsan-

trieb aus detaillierten Strahlungstransfer-Berechnungen zu [16, S. 2718]:

$$\Delta F = 5,35 \cdot \ln\left(\frac{C}{C_0}\right) \quad [\text{W m}^{-2}] \quad (4.10)$$

wobei  $C$  die aktuelle  $\text{CO}_2$ -Konzentration und  $C_0 = 280 \text{ ppm}$  die vorindustrielle Referenzkonzentration bezeichnet. Die Temperaturantwort des Klimasystems auf einen Strahlungsantrieb wird durch die Klimasensitivität  $\partial T_s / \partial Q$  beschrieben. [13, S. 19]

$$\Delta T_s = \frac{\partial T_s}{\partial Q} \cdot \Delta F \quad (4.11)$$

Für den einfachsten Fall ohne Rückkopplungen (nur Schwarzkörper-Rückstrahlung) ergibt sich aus der Ableitung des Stefan-Boltzmann-Gesetzes [13, S. 19]:

$$\left. \frac{\partial T_s}{\partial Q} \right|_{\text{BB}} = (4\sigma T_e^3)^{-1} \approx 0.26 \text{ K W}^{-1} \text{ m}^{-2} \quad [13, \text{S. 19}] \quad (4.12)$$

Für  $T_e = 255 \text{ K}$  folgt für eine  $\text{CO}_2$ -Verdopplung ( $\Delta F \approx 3.71 \text{ W m}^{-2}$ ) eine direkte Temperaturerhöhung von nur etwa  $0.99 \text{ K}$ .

Das reale Klimasystem weist jedoch starke Rückkopplungen auf, hauptsächlich durch Wasserdampf. Daher führt im realen Klimasystem eine Verdopplung von  $\text{CO}_2$  zu einer Temperaturerhöhung von  $\approx 4 \text{ K}$ . [12]

## 5 Fazit

Die vorliegende Arbeit untersuchte die strahlungsphysikalischen Mechanismen des  $\text{CO}_2$ -Treibhauseffekts und dessen quantitativen Beitrag zum terrestrischen Energiehaushalt. Die eingangs gestellte Forschungsfrage kann auf Grundlage der theoretischen Analyse und numerischen Berechnungen wie folgt beantwortet werden:

Die Wirkung von  $\text{CO}_2$  als Treibhausgas beruht auf einem fundamentalen quantenmechanischen Prinzip: Das Molekül absorbiert elektromagnetische Strahlung ausschließlich bei jenen Wellenlängen, deren Photonenenergie exakt der Energiedifferenz zwischen erlaubten Vibrations-Rotations-Zuständen entspricht. Die Hauptabsorptionsbanden bei  $4.26 \mu\text{m}$  ( $\nu_3$ -Band) und  $15.0 \mu\text{m}$  ( $\nu_2$ -Band) liegen dabei im Spektralbereich der terrestrischen Wärmestrahlung, während  $\text{CO}_2$  für die kurzwellige Sonneneinstrahlung weitgehend transparent bleibt. Diese spektrale Selektivität erklärt den asymmetrischen Strahlungstransfer in der Atmosphäre.

Die quantitative Analyse mittels vereinfachter Strahlungsbilanzmodelle ergab, dass die Atmosphäre einen Absorptionsgrad von  $\varepsilon = 77.8 \%$  aufweist. Der spezifische Beitrag von  $\text{CO}_2$  wurde durch Integration über das HITRAN-Absorptionsspektrum zu  $\varepsilon_{\text{CO}_2} = 23.01 \%$  berechnet, was etwa  $29.6 \%$  des gesamten atmosphärischen Absorptionsgrads entspricht.

Dieser Wert liegt über den experimentell ermittelten 20 %, wobei die Diskrepanz hauptsächlich auf die Modellannahme einer homogenen Atmosphärenschicht zurückzuführen ist. In der Realität variieren Parameter wie Druck, Temperatur und Gaskonzentration stark mit der Höhe. Zudem vernachlässigt die isolierte Betrachtung von  $\text{CO}_2$  Überlappungseffekte mit anderen Treibhausgasen, insbesondere  $\text{H}_2\text{O}$ .

Trotz dieser Vereinfachungen demonstriert die Arbeit eindeutig, dass  $\text{CO}_2$  trotz seiner geringen atmosphärischen Konzentration von etwa 420 ppm einen messbaren und quantifizierbaren Beitrag zum Treibhauseffekt leistet. Die berechnete Temperaturdifferenz von 33 K zwischen der effektiven Planetentemperatur (254.6 K) und der gemessenen Oberflächentemperatur (288 K) verdeutlicht die fundamentale Bedeutung des atmosphärischen Treibhauseffekts für das Erdklima.

Die Ergebnisse bestätigen die bereits im 19. Jahrhundert von Fourier, Tyndall und Arrhenius erkannten physikalischen Grundlagen:  $\text{CO}_2$  fungiert als stabilisierendes, nicht kondensierendes Treibhausgas, dessen Konzentration die Basis für Rückkopplungsmechanismen wie Wasserdampf bildet.

Für zukünftige Untersuchungen wäre eine Erweiterung auf mehrschichtige Atmosphärenmodelle mit höhenabhängigen Parametern sowie die Berücksichtigung von Absorptionsüberlappungen zwischen verschiedenen Treibhausgasen wünschenswert. Dennoch liefert die vorliegende Analyse ein fundiertes physikalisches Verständnis der strahlungsphysikalischen Prozesse, die den Zusammenhang zwischen atmosphärischer  $\text{CO}_2$ -Konzentration und globaler Temperatur bestimmen.

## 6 Anhang

### 6.1 Literaturverzeichnis

- [1] C.N. Banwell. *Fundamentals of Molecular Spectroscopy*. McGraw-Hill, 1966.
- [2] *Bigjpg - AI Super-Resolution Image Enlarger*. Zugriff am 8. November 2025. 2025. URL: <https://bigjpg.com/>.
- [3] W. Demtröder. *Molekülphysik: Theoretische Grundlagen und experimentelle Methoden*. De Gruyter, 2013.
- [4] Physics Department. *STEFAN - BOLTZMANN'S LAW OF RADIATION*. URL: [https://laboratoriofisica.uc3m.es/guiones\\_ing/qp/Stefan-Boltzmann\\_guide\\_english.pdf](https://laboratoriofisica.uc3m.es/guiones_ing/qp/Stefan-Boltzmann_guide_english.pdf) (besucht am 31.10.2025).
- [5] P. A. M. Dirac. *The principles of quantum mechanics*. und. 1962.
- [6] I.E. Gordon u. a. „The HITRAN2020 molecular spectroscopic database“. In: *Journal of Quantitative Spectroscopy and Radiative Transfer* 277 (2022), S. 107949. ISSN: 0022-4073. DOI: <https://doi.org/10.1016/j.jqsrt.2021.107949>. URL: <https://www.sciencedirect.com/science/article/pii/S0022407321004416>.
- [7] Gerhard Herzberg. *Infrared and Raman spectra of polyatomic molecules*. D. Van Nostrand Company Inc., 1945.
- [8] Gerhard Herzberg. *Molecular Spectra and Molecular Structure Vol. I. Spectra of Diatomic Molecules*. 2nd ed. D. Van Nostrand Company Inc., 1950.
- [9] HITRAN. *HITRAN2020 molecular spectroscopic database*. 2020. URL: <https://hitran.org> (besucht am 04.11.2025).
- [10] Greg Kopp. „Solar irradiance measurements“. In: *Living Reviews in Solar Physics* 22 (Juli 2025). DOI: [10.1007/s41116-025-00040-5](https://doi.org/10.1007/s41116-025-00040-5).
- [11] H. Kraus. *Die Atmosphäre der Erde: Eine Einführung in die Meteorologie*. Springer Berlin Heidelberg, 2007. ISBN: 9783540350170. URL: <https://books.google.de/books?id=2Rl1BgAAQBAJ>.
- [12] Andrew Lacis u. a. „Atmospheric CO<sub>2</sub>: Principal Control Knob Governing Earth's Temperature“. In: *Science (New York, N.Y.)* 330 (Okt. 2010), S. 356–9. DOI: [10.1126/science.1190653](https://doi.org/10.1126/science.1190653).
- [13] J. Marshall und R.A. Plumb. *Atmosphere, Ocean and Climate Dynamics: An Introductory Text*. International Geophysics. Academic Press, 2007. ISBN: 9780080556703. URL: <https://books.google.de/books?id=KvJfvYBHiegC>.
- [14] James Clerk Maxwell. *A treatise on electricity and magnetism*. eng. Oxford: Clarendon Press.
- [15] M. F. Modest. *Radiative heat transfer*. eng. 2nd ed. Amsterdam ; Academic Press, 2003. ISBN: 1-281-11929-6.
- [16] Gunnar Myhre u. a. „New estimates of radiative forcing due to well mixed greenhouse gases“. In: *Geophysical Research Letters* 25.14 (1998), S. 2715–2718. DOI: <https://doi.org/10.1029/98GL01908>. URL: <https://agupubs.onlinelibrary.wiley.com/doi/abs/10.1029/98GL01908>.

- [17] Max Planck. „Ueber das Gesetz der Energieverteilung im Normalspectrum“. In: *Annalen der Physik* 309.3 (1901), S. 553–563. DOI: <https://doi.org/10.1002/andp.19013090310>. eprint: <https://onlinelibrary.wiley.com/doi/pdf/10.1002/andp.19013090310>. URL: <https://onlinelibrary.wiley.com/doi/abs/10.1002/andp.19013090310>.
- [18] Python Software Foundation. *Python Programming Language*. Version 3.13. 2024. URL: <https://www.python.org>.
- [19] Westermann Schulbuchverlag. *Mathematisch-Naturwissenschaftliche Formelsammlung IQB - Für die Abiturprüfung*. Braunschweig, Deutschland: Westermann Bildungsmedien Verlag GmbH, 2024, S. 72. ISBN: 978-3-14-127795-1.
- [20] T. Shimanouchi. *Tables of Molecular Vibrational Frequencies Consolidated Volume I*. NSRDS-NBS 39. National Bureau of Standards, 1972, S. 1–160.
- [21] Eite Tiesinga u. a. „CODATA recommended values of the fundamental physical constants: 2018“. In: *Rev. Mod. Phys.* 93 (2 Juni 2021), S. 025010. DOI: [10.1103/RevModPhys.93.025010](https://doi.org/10.1103/RevModPhys.93.025010). URL: <https://link.aps.org/doi/10.1103/RevModPhys.93.025010>.

## 6.2 Abbildungsverzeichnis

## 6.3 Daten und Tabellen

Art der Oberfläche	Albedo (%)
Ozean	2-10
Wald	6-18
Städte	14-18
Grass	7-25
Acker	10-20
Natürliche Graslandökosysteme	16-20
Wüste(Sand)	35-45
Eis	20-70
Wolken (dünn)	30
Wolken (dick)	60-70
Schnee (alt)	40-60
Schnee (frisch)	75-95

Tabelle 6.1: Albedos für Unterschiedliche Oberflächen[13, S.11].

## 6.4 Formeln und Herleitungen

### 6.4.1 Herleitung des Wienschen Verschiebungsgesetzes

Das in ?? erläuterte Wiensche Verschiebungsgesetz wird durch die Ableitung des Planckschen Verschiebungsgesetzes (??) nach  $\lambda$  hergeleitet, indem man die Ableitung gleich null setzt. Die folgende mathematische Herleitung folgt Kraus [11, S. 101].

$$\frac{\partial E_{b\lambda}(T, \lambda)}{\partial \lambda} = 0$$

Die Ableitung nach  $\lambda$  ergibt mit der Produktregel:

$$-10 \frac{hc_0^2}{\lambda^6} \cdot \frac{1}{e^{hc_0/k\lambda T} - 1} - 2 \frac{hc_0^2}{\lambda^5} \cdot \frac{1}{(e^{hc_0/k\lambda T} - 1)^2} \cdot e^{hc_0/k\lambda T} \cdot \left( -\frac{hc_0}{k\lambda^2 T} \right) = 0$$

$$\frac{5}{\lambda} = \frac{1}{e^{hc_0/k\lambda T} - 1} \cdot e^{hc_0/k\lambda T} \cdot \frac{hc_0}{k\lambda^2 T}$$

Mit der Substitution  $x = \frac{hc_0}{k\lambda T}$  ergibt sich die transzendente Gleichung:

$$5 = \frac{x \cdot e^x}{e^x - 1}$$

Die numerische Lösung dieser Gleichung liefert  $x \approx 4.9651$ . Rücksubstitution in  $x_{max} = \frac{hc_0}{k\lambda_{max}T}$  ergibt das *Wiensche Verschiebungsgesetz*:

$$\begin{aligned}\lambda_{max} &= \frac{hc_0}{kx_{max}T} \\ \lambda_{max}T &= \frac{hc_0}{kx_{max}} \\ &= \frac{6.626\,12 \times 10^{-34} \text{ J s} \cdot 2.997\,92 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}}{1.380\,65 \times 10^{-23} \text{ J K}^{-1} \cdot 4.9651} \\ &= 2.8978 \times 10^{-3} \text{ m K}\end{aligned}$$

### 6.4.2 Herleitung der 3 Übergangsformeln

Die in ?? beschriebenen 3 Gleichungen für die verschiedenen Zweige eines Vibrations-Rotations-Bands kommen wie folgt zustande:

Als Grundlage wird ?? genommen und da wir ja einen Übergang der Energieniveaus brauchen, gehen wir erstmal von einem anfänglichen  $v'', j''$  und finalen  $v', j'$  Zustand aus:

$$\begin{aligned}\Delta E &= E_{j'v'} - E_{j''v''} \\ &= h\nu_e \left( v' + \frac{1}{2} \right) + hc_0 B_{v'} j'(j' + 1) \\ &\quad - \left[ h\nu_e \left( v'' + \frac{1}{2} \right) + hc_0 B_{v''} j''(j'' + 1) \right] \\ &= h\nu_e (v' - v'') + hc_0 [B_{v'} j'(j' + 1) - B_{v''} j''(j'' + 1)]\end{aligned}$$

Wir betrachten hier nur den Fundamentalübergang einer Absorption, deswegen gilt  $\Delta v = +1$  was zu  $v' = v'' + 1$  führt. Die Notation für beide Zustände wird jetzt zu  $v'' = v$  und  $v' = v + 1$  vereinfacht. In die Formel eingesetzt:

$$\begin{aligned}\Delta E &= h\nu_e (v + 1 - v) + hc_0 [B_{v+1} j'(j' + 1) - B_v j''(j'' + 1)] \\ &= h\nu_e + hc_0 [B_{v+1} j'(j' + 1) - B_v j''(j'' + 1)]\end{aligned}$$

Umgerechnet in Wellenzahl ergibt sich:

$$\Delta\eta = \frac{\Delta E}{hc_0} = \frac{\nu_e}{c_0} + B_{v+1} j'(j' + 1) - B_v j''(j'' + 1)$$

Da  $\eta_0 = \nu_e/c_0$ :

$$\Delta\eta = \eta_0 + B_{v+1} j'(j' + 1) - B_v j''(j'' + 1) \quad (6.1)$$

Ähnlich wie bei einem vorherigen Schritt führen wir wieder die Vereinfachung  $j'' = j$  ein,  $j'$  kann auch wieder vereinfacht werden, je nach Zweig zu  $j' = j + 1$ ,  $j' = j$  oder  $j' = j - 1$ .



Für den  $P$  Zweig ( $j' = j - 1$ ) ergibt das:

$$\begin{aligned} j'(j' + 1) &= (j - 1)(j - 1 + 1) \\ &= (j - 1) \cdot j \\ &= j^2 - j \end{aligned}$$

Eingesetzt in ??:

$$\begin{aligned} \eta_P &= \eta_0 + B_{v+1}(j^2 - j) - B_v j(j + 1) \\ &= \eta_0 + B_{v+1}j^2 - B_{v+1}j - B_v j^2 - B_v j \\ &= \eta_0 + j^2(B_{v+1} - B_v) - j(B_{v+1} + B_v) \end{aligned}$$

### 6.4.3 Herleitungen für das Treibhausmodell

Für die Formel

$$S \uparrow = \frac{2}{2 - \varepsilon} E_{\text{in}}$$

müssen wir erstmal das Energiegleichgewicht zwischen Gesamteinstrahlung und Gesamtausstrahlung aufstellen:

$$E_{\text{in}} = A \uparrow + (1 - \varepsilon) S \uparrow$$

Da  $A \downarrow = A \uparrow$  und  $A \downarrow = S \uparrow - E_{\text{in}}$  ergibt sich:

$$\begin{aligned} E_{\text{in}} &= A \uparrow + (1 - \varepsilon) S \uparrow \\ E_{\text{in}} &= S \uparrow - E_{\text{in}} + (1 - \varepsilon) S \uparrow \\ E_{\text{in}} &= (2 - \varepsilon) S \uparrow - E_{\text{in}} \\ 2E_{\text{in}} &= (2 - \varepsilon) S \uparrow \\ S \uparrow &= \frac{2}{2 - \varepsilon} E_{\text{in}} \end{aligned}$$

Da  $S \uparrow = \sigma T_s^4$  und da  $E_{\text{in}} = \sigma T_e^4$  ergibt sich:

$$\begin{aligned} \sigma T_s^4 &= \frac{2}{2 - \varepsilon} \sigma T_e^4 \\ T_s &= \left( \frac{2}{2 - \varepsilon} \right)^{1/4} T_e \end{aligned}$$

## 6.5 Quellcode

### Liste aller Quellcodes

6.1	Verschiedene implementierungen für physikalische Gesetze. . . . .	F
6.2	Verschiedene Hilfs-Funktionen . . . . .	H
6.3	Planck Funktion für verschiedene Temperaturen mit Wienschem Verschiebungsgesetz. . . . .	I
6.4	Planck Funktion für Sonne & Erde mit CO <sub>2</sub> Absorptionsbändern. . . . .	L
6.5	Visualisierung des CO <sub>2</sub> -Absorptionsspektrums . . . . .	N
6.6	Visualisierung des CO <sub>2</sub> -Absorptionsspektrums unter 1.5 micrometern . . .	O
6.7	Visualisierung des CO <sub>2</sub> -Absorptionsspektrums des $\nu_3$ -Vibrationsbandes . .	R
6.8	Visualisierung des CO <sub>2</sub> -Absorptionsspektrums des $\nu_2$ -Vibrationsbandes . .	T
6.9	Berechnung des Absorptionsgrads von CO <sub>2</sub> der Atmosphäre. . . . .	U
6.10	Visualisierung der $\nu_2$ -Schwingung . . . . .	W

```

1  from __future__ import annotations
2
3  import numpy as np
4  from scipy import constants
5
6
7  def plancks_law(wavelength: float, temperature: float, *, refractive_index: float = 1.0) -> float:
8      """Planck's radiation law
9
10     Returns spectral radiance in W/(m^3)
11     """
12     first = (2 * constants.pi * constants.h * (constants.c**2)) / ((refractive_index**2) *
13     ↪ (wavelength**5))
14     second = 1 / (np.exp((constants.h * constants.c) / (wavelength * constants.k * temperature)) - 1)
15     return first * second
16
17  def wiens_displacement_law(temperature: float, *, refractive_index: float = 1.0) -> float:
18      """Wien's displacement law
19
20     Returns the peak wavelength of a body's radiation
21     """
22     b_wien = constants.value("Wien wavelength displacement law constant")
23     return b_wien / temperature * refractive_index
24
25
26  def wiens_displacement_law_temperature(wavelength: float) -> float:
27      """Wien's displacement law temperature
28     Returns the peak temperature of a body's radiation
29     """
30
31     b_wien = constants.value("Wien wavelength displacement law constant")
32     return b_wien / wavelength
33
34
35  def effective_pressure(height: float) -> float:
36      """Berechnet effektiven mittleren Druck für eine Atmosphärenschiht"""
37     height_km = height / 1000
38     h = 8.5
39     p0 = 1.013
40     return p0 * h / height_km * (1 - np.exp(-height_km / h))

```

Listing 6.1: Verschiedene implementierungen für physikalische Gesetzte welche von anderen Quellcodes benutzt werden.

```
1  from __future__ import annotations
2
3  import pathlib
4
5  import numpy as np
6  import pandas as pd
7  from scipy import constants
8
9
10 def read_hitran_par(filename: str | pathlib.Path) -> pd.DataFrame:
11     """
12     Liest HITRAN .par Format ein
13     """
14     data = []
15
16     if isinstance(filename, str):
17         filename = pathlib.Path(filename)
18
19     with filename.open() as f:
20         for line in f:
21             molecule_id = int(line[0:2])
22             isotopologue = int(line[2:3])
23             wavenumber = float(line[3:15])
24             intensity = float(line[15:25])
25
26             data.append(
27                 {
28                     "molecule": molecule_id,
29                     "isotopologue": isotopologue,
30                     "wavenumber": wavenumber,
31                     "intensity": intensity,
32                 }
33             )
34
35     return pd.DataFrame(data)
36
37
38 def create_absorption_spectrum(
39     wavenumbers: np.ndarray,
40     intensities: np.ndarray,
41     wn_grid: np.ndarray,
42     path_length: float = 1.0,
43     concentration: float = 400e-6,
44     pressure: float = 1.0,
45     temperature: int = 296,
46     gamma: float = 0.1,
47 ) -> tuple[np.ndarray, np.ndarray]:
48     number_density = 2.69e19 * (pressure * 1.0) * (273.15 / temperature) * concentration
49
50     optical_depth = np.zeros_like(wn_grid)
51
52     gamma_l = gamma * pressure
53
54     path_length_cm = path_length * 100
55
56     for wn, intensity in zip(wavenumbers, intensities, strict=True):
57         lorentz = (gamma_l / np.pi) / ((wn_grid - wn) ** 2 + gamma_l**2)
58         alpha = intensity * number_density * lorentz
59         optical_depth += alpha * path_length_cm
60
61     transmission = np.exp(-optical_depth)
62
63     absorbance = 1 - transmission
64
```

```
65     return absorbance, optical_depth
66
67
68 def calculate_total_emissivity(wn_grid: np.ndarray, absorbance: np.ndarray, temperature: float = 288.0)
↪ -> float:
69     """
70     Berechnet die totale Emissivität durch Integration über das Planck-Spektrum
71     """
72
73     c1 = 2 * constants.pi * constants.h * constants.c**2
74     c2 = constants.h * constants.c / constants.k
75
76     wavelength = 1e-2 / wn_grid
77
78     planck = c1 / (wavelength**5 * (np.exp(c2 / (wavelength * temperature)) - 1))
79
80     planck_wn = planck * (1e-2 / wn_grid**2)
81
82     numerator = np.trapezoid(absorbance * planck_wn, wn_grid)
83     denominator = constants.sigma * temperature**4
84
85     return numerator / denominator
```

Listing 6.2: Verschiedene Funktionen die in mehreren anderen Quellcodes benötigt werden.

```

1  from __future__ import annotations
2
3  import matplotlib.pyplot as plt
4  import numpy as np
5
6  from simulationen import ROOT_DIR
7  from simulationen.formeln import plancks_law
8  from simulationen.formeln import wiens_displacement_law_temperature
9
10
11 def main() -> None:
12     wavelengths = np.linspace(1e-7, 100e-6, 20000)
13     temperature_range = np.linspace(500, 5000, 5)
14
15     spectral_radiances = [plancks_law(wavelengths, T) for T in temperature_range]
16
17     radiances = plancks_law(wavelengths, wiens_displacement_law_temperature(wavelengths))
18
19     _, ax = plt.subplots()
20
21     for i, s in enumerate(spectral_radiances):
22         ax.loglog(wavelengths * 1e6, s, label=rf"$T={temperature_range[i]:.0f}\\,\\text{{K}}$")
23
24     ax.plot(wavelengths * 1e6, radiances, "k--", label=r"$E_{b\\lambda}(T = b/\\lambda)$")
25
26     ax.set_xlabel(r"Wellenlänge [ $\mu\text{m}$ ]", fontsize=12)
27     ax.set_ylabel(r"Spektrale Ausstrahlung  $E_{b\\lambda}$  [ $\text{W}\\,\\,\\text{m}^{-2}\\,\\,\\mu\text{m}^{-1}$ ]",
28         ↪  fontsize=12)
29
30     ax.set_ylim(1e2, 1e15)
31     ax.set_xlim(1e-1, 1e2)
32     ax.legend(loc="upper right")
33     plt.tight_layout()
34     plt.savefig(ROOT_DIR / "seminararbeit" / "assets" / "wien_plot.pdf", bbox_inches="tight")
35     plt.show()
36
37 if __name__ == "__main__":
38     main()

```

Listing 6.3: Planck Funktion für verschiedene Temperaturen mit Wienschem Verschiebungsgesetz. Benutzt Formeln aus ??.

```

1  from __future__ import annotations
2
3  import matplotlib.pyplot as plt
4  import numpy as np
5
6  from simulationen import ROOT_DIR
7  from simulationen.formeln import plancks_law
8  from simulationen.formeln import wiens_displacement_law
9
10 TEMPERATURE_EARTH = 288.0
11 TEMPERATURE_SUN = 5772
12
13
14 def main() -> None:
15     max_wavelength_sun = wiens_displacement_law(TEMPERATURE_SUN)
16     max_wavelength_earth = wiens_displacement_law(TEMPERATURE_EARTH)
17
18     wavelengths = np.linspace(1e-7, 100e-6, 20000)
19     # anything under 1e-7 will just be shown as 0 because its to small and causes an overflow error.
20
21     spectral_radiance_earth, spectral_radiance_sun = [0.0], [0.0]
22     # we put 0.0 as the first value here so that in our data there will always be a point P(0 | 0)
23     # without having an overflow error as described above
24     for wavelength in wavelengths:
25         spectral_radiance_sun.append(plancks_law(wavelength, TEMPERATURE_SUN))
26         spectral_radiance_earth.append(plancks_law(wavelength, TEMPERATURE_EARTH))
27
28     wavelengths = np.insert(wavelengths, 0, 0.0)
29     # we put 0.0 as the first value here so that in our data there will always be a point P(0 | 0)
30     # without having an overflow error as described above
31
32     plt.figure(figsize=(14, 10))
33
34     ax1 = plt.subplot2grid((2, 2), (0, 0))
35     ax2 = plt.subplot2grid((2, 2), (0, 1))
36     ax3 = plt.subplot2grid((2, 2), (1, 0), colspan=2)
37
38     ax1.plot(
39         wavelengths * 1e6,
40         spectral_radiance_sun,
41         linewidth=2.0,
42         color="tab:orange",
43         label=f"Sonne ({TEMPERATURE_SUN} K)",
44     )
45     ax1.set_xlabel(r"Wellenlänge [ $\mu\text{m}$ ]", fontsize=12)
46     ax1.set_ylabel(r"Spektrale Ausstrahlung  $E_{\text{b}\lambda}$   

47     ↪ [ $\text{W}\rangle, \text{m}^{-2}\rangle, \mu\text{m}^{-1}$ ]", fontsize=12)
48     ax1.set_title(f"Sonne ({TEMPERATURE_SUN} K)", fontsize=14)
49     ax1.grid(True, alpha=0.3)
50     ax1.set_xlim(0, 4)
51     ax1.axvspan(0.4, 0.78, alpha=0.1, color="yellow", label="Sichtbares Licht")
52     ax1.axvline(
53         x=max_wavelength_sun * 1e6,
54         color="orange",
55         linestyle="--",
56         alpha=0.5,
57         label=f"Max Sonne: {max_wavelength_sun * 1e6:.2f} " + r"$\mu\text{m}$",
58     )
59     ax1.legend(loc="upper right")
60
61     ax2.plot(
62         wavelengths * 1e6,
63         spectral_radiance_earth,
64         linewidth=2.0,

```

```

64         color="tab:blue",
65         label=f"Erde ({TEMPERATURE_EARTH} K)",
66     )
67     ax2.set_xlabel(r"Wellenlänge [ $\mu\text{m}$ ]", fontsize=12)
68     ax2.set_ylabel(r"Spektrale Ausstrahlung  $E_{\text{b}\lambda}$   $\leftrightarrow$  [ $\text{W}\text{m}^{-2}\text{m}^{-1}$ ]", fontsize=12)
69     ax2.set_title(f"Erde ({TEMPERATURE_EARTH} K)", fontsize=14)
70     ax2.grid(True, alpha=0.3)
71     ax2.set_xlim(0, 40)
72     ax2.axvspan(0.4, 0.78, alpha=0.1, color="yellow", label="Sichtbares Licht")
73     ax2.axvline(
74         x=max_wavelength_sun * 1e6,
75         color="orange",
76         linestyle="--",
77         alpha=0.5,
78         label=f"Max Sonne: {max_wavelength_sun * 1e6:.2f} " + r"$\mu\text{m}$",
79     )
80     ax2.axvline(
81         x=max_wavelength_earth * 1e6,
82         color="blue",
83         linestyle="--",
84         alpha=0.5,
85         label=f"Max Erde: {max_wavelength_earth * 1e6:.2f} " + r"$\mu\text{m}$",
86     )
87     ax2.legend(loc="upper right")
88
89     spectral_radiance_sun_norm = np.array(spectral_radiance_sun) / np.max(spectral_radiance_sun)
90     spectral_radiance_earth_norm = np.array(spectral_radiance_earth) / np.max(spectral_radiance_earth)
91
92     ax3.semilogx(
93         wavelengths * 1e6,
94         spectral_radiance_sun_norm,
95         linewidth=2.0,
96         color="tab:orange",
97         label=f"Sonne ({TEMPERATURE_SUN} K) - normalisiert",
98     )
99     ax3.semilogx(
100         wavelengths * 1e6,
101         spectral_radiance_earth_norm,
102         linewidth=2.0,
103         color="tab:blue",
104         label=f"Erde ({TEMPERATURE_EARTH} K) - normalisiert",
105     )
106
107     ax3.axvspan(0.4, 0.78, alpha=0.1, color="yellow", label="Sichtbares Licht")
108     ax3.axvspan(0.78, 100, alpha=0.1, color="red", label="Infrarot")
109
110     ax3.axvspan(4.2, 4.4, alpha=0.3, color="green", label=r"$\mathrm{CO_2}$-Absorption (4.3  $\mu\text{m}$ )")
111     ax3.axvspan(14, 16, alpha=0.3, color="green", label=r"$\mathrm{CO_2}$-Absorption (15  $\mu\text{m}$ )")
112
113     ax3.set_xlabel(r"Wellenlänge [ $\mu\text{m}$ ]", fontsize=12)
114     ax3.set_ylabel("Normalisierte spektrale Ausstrahlung", fontsize=12)
115     ax3.set_title(r"Vergleich: Planck-Strahlung und  $\mathrm{CO_2}$ -Absorptionsbanden", fontsize=14)
116     ax3.grid(True, alpha=0.3, which="both")
117     ax3.set_xlim(0.1, 100)
118     ax3.set_ylim(0, 1.1)
119     ax3.legend(loc="upper right")
120
121     ax3.annotate(
122         "Maximum\ Sonnenstrahlung",
123         xy=(max_wavelength_sun * 1e6, 0.98),
124         xytext=(1.2, 0.8),
125         arrowprops={"arrowstyle": "→", "color": "orange", "alpha": 0.7},

```



```
126         fontsize=10,
127         color="orange",
128     )
129     ax3.annotate(
130         "Maximum\nErdstrahlung",
131         xy=(max_wavelength_earth * 1e6, 0.98),
132         xytext=(3.5, 0.7),
133         arrowprops={"arrowstyle": "->", "color": "blue", "alpha": 0.7},
134         fontsize=10,
135         color="blue",
136     )
137
138     plt.savefig(ROOT_DIR / "seminararbeit" / "assets" / "planck_plot.pdf", bbox_inches="tight")
139     plt.tight_layout()
140     plt.show()
141
142
143 if __name__ == "__main__":
144     main()
```

Listing 6.4: Planck Funktion für Sonne & Erde mit CO2 Absorptionsbändern. Benutzt Formeln aus ??.

```

1  from __future__ import annotations
2
3  import numpy as np
4  from matplotlib import pyplot as plt
5
6  from simulationen import ROOT_DIR
7  from simulationen.utils import create_absorption_spectrum
8  from simulationen.utils import read_hitran_par
9
10 FILENAME = ROOT_DIR / "data" / "hitran_co2_2025-11-04.par"
11
12
13 V3_CENTER = 2349.16
14 V2_CENTER = 667.38
15
16 BIG_FONT_SIZE = 20
17 SMALL_FONT_SIZE = 18
18
19 WN_MIN_FILTER = 555
20 WN_MAX_FILTER = 100000
21
22
23 def main() -> None:
24     df = read_hitran_par(FILENAME)
25
26     df_filtered = df[(df["wavenumber"] >= WN_MIN_FILTER) & (df["wavenumber"] <= WN_MAX_FILTER)].copy()
27
28     wn_min = df_filtered["wavenumber"].min()
29     wn_max = df_filtered["wavenumber"].max()
30
31     gamma = 0.1
32     points_per_linewidth = 0.12
33     delta_wn = gamma / points_per_linewidth
34     n_points = int((wn_max - wn_min) / delta_wn)
35
36     wn_grid = np.linspace(wn_min, wn_max, n_points)
37
38     absorbance, _ = create_absorption_spectrum(
39         df_filtered["wavenumber"].values,
40         df_filtered["intensity"].values,
41         wn_grid,
42         path_length=100.0,
43         pressure=1.0,
44         temperature=296,
45         concentration=400e-6,
46         gamma=gamma,
47     )
48
49     wl_grid = 10000.0 / wn_grid
50     v2_center = 10000.0 / V2_CENTER
51     v3_center = 10000.0 / V3_CENTER
52
53     _, ax1 = plt.subplots(figsize=(14, 7))
54
55     ax1.plot(wl_grid, absorbance * 100, color="darkblue", linewidth=1.2, label=r"$\mathrm{CO_2}$")
56     ax1.set_xlabel(r"Wellenlänge [ $\mu\text{m}$ ]", fontsize=BIG_FONT_SIZE)
57     ax1.set_ylabel("Absorption [%]", fontsize=BIG_FONT_SIZE)
58     ax1.grid(True, alpha=0.3, linestyle="--")
59     ax1.set_ylim(0, 100)
60     ax1.set_xlim(wl_grid.min(), wl_grid.max())
61
62     ax1.fill_between(wl_grid, 0, absorbance * 100, color="darkblue", alpha=0.2)
63
64     ax1.axvline(v3_center, color="red", linestyle="--", linewidth=2.5, label=r"$\nu_3$-Bandzentrum")

```

```
65
66     ax1.axvline(v2_center, color="orange", linestyle="--", linewidth=2.5, label=r"$\nu_2$-Bandzentrum")
67
68     ax1.tick_params(axis="both", labelsize=SMALL_FONT_SIZE)
69     ax1.legend(loc="upper center", fontsize=SMALL_FONT_SIZE)
70
71     plt.tight_layout()
72     plt.savefig(ROOT_DIR / "seminararbeit" / "assets" / "co2_absorption.pdf", bbox_inches="tight")
73
74     plt.show()
75
76
77 if __name__ == "__main__":
78     main()
```

Listing 6.5: Visualisierung des CO<sub>2</sub>-Absorptionsspektrums mithilfe von HITRAN Daten [9]. Benutzt Funktionen aus ??.

```
1  from __future__ import annotations
2
3  import numpy as np
4  from matplotlib import pyplot as plt
5
6  from simulationen import ROOT_DIR
7  from simulationen.utils import create_absorption_spectrum
8  from simulationen.utils import read_hitran_par
9
10 FILENAME = ROOT_DIR / "data" / "hitran_co2_2025-11-04.par"
11
12
13 WN_MIN_FILTER = 6666
14 WN_MAX_FILTER = 1000000
15
16
17 def main() -> None:
18     df = read_hitran_par(FILENAME)
19
20     df_filtered = df[(df["wavenumber"] >= WN_MIN_FILTER) & (df["wavenumber"] <= WN_MAX_FILTER)].copy()
21
22     wn_min = df_filtered["wavenumber"].min()
23     wn_max = df_filtered["wavenumber"].max()
24     wn_grid = np.linspace(wn_min, wn_max, 5000)
25
26     absorbance, _ = create_absorption_spectrum(
27         df_filtered["wavenumber"].values,
28         df_filtered["intensity"].values,
29         wn_grid,
30         path_length=100.0,
31         pressure=1.0,
32         temperature=296,
33         concentration=400e-6,
34         gamma=0.1,
35     )
36
37     wl_grid = 10000.0 / wn_grid
38
39     _, ax1 = plt.subplots(figsize=(14, 7))
40
41     absorbance_percent = absorbance * 100
42
43     ax1.plot(wl_grid, absorbance_percent, color="darkblue", linewidth=1.5, label=r"$\mathrm{CO_2}$")
44     ax1.set_xlabel(r"Wellenlänge [ $\mu\text{m}$ ]", fontsize=20)
45     ax1.set_ylabel("Absorption [%]", fontsize=20)
46     ax1.grid(True, alpha=0.3, linestyle="--")
47     ax1.set_xlim(wl_grid.min(), wl_grid.max())
48
49     ax1.fill_between(wl_grid, 0, absorbance_percent, color="darkblue", alpha=0.2)
50
51     ax1.tick_params(axis="both", labelsize=18)
52     ax1.legend(loc="upper left", fontsize=18)
53
54     plt.tight_layout()
55     plt.savefig(ROOT_DIR / "seminararbeit" / "assets" / "co2_absorption_under_1_5.pdf",
56         ↵ bbox_inches="tight")
57
58     plt.show()
59
60 if __name__ == "__main__":
61     main()
```

Listing 6.6: Visualisierung des CO<sub>2</sub>-Absorptionsspektrums unterhalb von 1.5  $\mu\text{m}$  mithilfe von HITRAN Daten [9]. Benutzt Funktionen aus ??.

```

1  from __future__ import annotations
2
3  import numpy as np
4  from matplotlib import pyplot as plt
5
6  from simulationen import ROOT_DIR
7  from simulationen.utils import create_absorption_spectrum
8  from simulationen.utils import read_hitran_par
9
10 FILENAME = ROOT_DIR / "data" / "hitran_co2_2025-11-04.par"
11
12
13 WN_MIN_FILTER = 2300
14 WN_MAX_FILTER = 2390
15 V3_CENTER = 2349.16
16
17
18 def main() -> None:
19     df = read_hitran_par(FILENAME)
20     df_filtered = df[(df["wavenumber"] >= WN_MIN_FILTER) & (df["wavenumber"] <= WN_MAX_FILTER)].copy()
21
22     wn_min = df_filtered["wavenumber"].min()
23     wn_max = df_filtered["wavenumber"].max()
24
25     gamma = 0.4
26     points_per_linewidth = 20
27     delta_wn = gamma / points_per_linewidth
28     n_points = int((wn_max - wn_min) / delta_wn)
29
30     wn_grid = np.linspace(wn_min, wn_max, n_points)
31
32     absorbance, _ = create_absorption_spectrum(
33         df_filtered["wavenumber"].values,
34         df_filtered["intensity"].values,
35         wn_grid,
36         path_length=0.4,
37         pressure=0.1,
38         temperature=296,
39         concentration=400e-6,
40         gamma=gamma,
41     )
42
43     _, ax1 = plt.subplots(figsize=(14, 7))
44
45     absorbance_percent = absorbance * 100
46
47     ax1.axvspan(wn_grid.min(), V3_CENTER, alpha=0.15, color="orange", label="P-Zweig")
48     ax1.axvspan(V3_CENTER, wn_grid.max(), alpha=0.15, color="green", label="R-Zweig")
49
50     ax1.plot(wn_grid, absorbance_percent, color="darkblue", linewidth=1.5, label=r"$\mathrm{CO_2}$")
51     ax1.fill_between(wn_grid, 0, absorbance_percent, color="darkblue", alpha=0.2)
52
53     ax1.axvline(V3_CENTER, color="red", linestyle="--", linewidth=2, label=r"$\nu_3$-Bandzentrum")
54
55     ax1.set_xlabel(r"Wellenzahl  $\eta$   $[\mathrm{cm}^{-1}]$ ", fontsize=20)
56     ax1.set_ylabel("Absorption [%]", fontsize=20)
57     ax1.grid(True, alpha=0.3, linestyle="--")
58     ax1.set_xlim(wn_grid.min(), wn_grid.max())
59     ax1.set_ylim(0, 75)
60
61     ax1.tick_params(axis="both", labelsize=18)
62     ax1.legend(loc="upper left", fontsize=18)
63
64     plt.tight_layout()

```

```
65 plt.savefig(ROOT_DIR / "seminararbeit" / "assets" / "co2_absorption_v3_band.pdf",  
    ↪ bbox_inches="tight")  
66 plt.show()  
67  
68  
69 if __name__ == "__main__":  
70     main()
```

Listing 6.7: Visualisierung des CO<sub>2</sub>-Absorptionsspektrums des  $\nu_3$ -Vibrationsbandes mit Hilfe von HITRAN Daten [9], Daten des Bandzentrums kommen aus [20, S. 39]. Benutzt Funktionen aus ??.

```

1  from __future__ import annotations
2
3  import numpy as np
4  from matplotlib import pyplot as plt
5
6  from simulationen import ROOT_DIR
7  from simulationen.utils import create_absorption_spectrum
8  from simulationen.utils import read_hitran_par
9
10 FILENAME = ROOT_DIR / "data" / "hitran_co2_2025-11-04.par"
11
12 df = read_hitran_par(FILENAME)
13
14 BIG_FONT = 24
15 SMALL_FONT = 20
16 LINEWIDTH = 2
17 LINEWIDTH_BIG = 2.5
18
19 V2_CENTER = 667.38
20
21 WN_MIN_FILTER = 630
22 WN_MAX_FILTER = 710
23
24
25 def main() -> None:
26     df_filtered = df[(df["wavenumber"] >= WN_MIN_FILTER) & (df["wavenumber"] <= WN_MAX_FILTER)].copy()
27
28     wn_min = df_filtered["wavenumber"].min()
29     wn_max = df_filtered["wavenumber"].max()
30
31     gamma = 0.1
32     points_per_linewidth = 20
33     delta_wn = gamma / points_per_linewidth
34     n_points = int((wn_max - wn_min) / delta_wn)
35
36     wn_grid = np.linspace(wn_min, wn_max, n_points)
37
38     absorbance, _ = create_absorption_spectrum(
39         df_filtered["wavenumber"].values,
40         df_filtered["intensity"].values,
41         wn_grid,
42         path_length=1.0,
43         pressure=0.1,
44         temperature=296,
45         concentration=400e-6,
46         gamma=gamma,
47     )
48
49     absorbance_percent = absorbance * 100
50     _, (ax1, ax2) = plt.subplots(2, 1, figsize=(18, 15))
51
52     ax1.axvspan(wn_grid.min(), V2_CENTER - 1.5, alpha=0.15, color="orange", label="P-Zweig")
53     ax1.axvspan(V2_CENTER - 1.5, V2_CENTER + 2, alpha=0.15, color="yellow", label="Q-Zweig")
54     ax1.axvspan(V2_CENTER + 2, wn_grid.max(), alpha=0.15, color="green", label="R-Zweig")
55
56     ax1.plot(wn_grid, absorbance_percent, color="darkblue", linewidth=LINEWIDTH,
57             ↪ label=r"$\mathrm{CO_2}$")
58     ax1.fill_between(wn_grid, 0, absorbance_percent, color="darkblue", alpha=0.2)
59
60     ax1.axvline(V2_CENTER, color="red", linestyle="--", linewidth=LINEWIDTH_BIG,
61             ↪ label=r"$\nu_2$-Bandzentrum")
62
63     ax1.set_xlabel(r"Wellenzahl $\eta$ [cm-1]", fontsize=BIG_FONT)
64     ax1.set_ylabel("Absorption [%]", fontsize=BIG_FONT)

```



```

63 ax1.set_title(r"CO$_2$ Biegeschwingung $\nu_2$ (15 $\mu$m Band)", fontsize=BIG_FONT)
64 ax1.grid(True, alpha=0.3, linestyle="--")
65 ax1.set_xlim(wn_grid.min(), wn_grid.max())
66 ax1.set_ylim(0, max(absorbance_percent) * 1.1)
67 ax1.tick_params(axis="both", labelsize=SMALL_FONT)
68 ax1.legend(loc="upper left", fontsize=SMALL_FONT)
69
70 q_zweig_min = V2_CENTER - 1
71 q_zweig_max = V2_CENTER + 2
72
73 q_mask = (wn_grid >= q_zweig_min) & (wn_grid <= q_zweig_max)
74
75 ax2.axvspan(V2_CENTER - 5, V2_CENTER + 5, alpha=0.15, color="yellow")
76
77 ax2.plot(
78     wn_grid[q_mask], absorbance_percent[q_mask], color="darkblue", linewidth=LINEWIDTH,
79     ↪ label=r"$\mathrm{CO_2}$"
80 )
81 ax2.fill_between(wn_grid[q_mask], 0, absorbance_percent[q_mask], color="darkblue", alpha=0.2)
82
83 ax2.axvline(V2_CENTER, color="red", linestyle="--", linewidth=LINEWIDTH_BIG,
84     ↪ label=r"$\nu_2$-Bandzentrum")
85
86 ax2.set_xlabel(r"Wellenzahl $\eta$ [$\mathrm{cm}^{-1}$]", fontsize=BIG_FONT)
87 ax2.set_ylabel("Absorption [%]", fontsize=BIG_FONT)
88 ax2.set_title(r"CO$_2$ Biegeschwingung $\nu_2$ Q-Zweig Detailansicht", fontsize=BIG_FONT)
89 ax2.grid(True, alpha=0.3, linestyle="--")
90 ax2.set_xlim(q_zweig_min, q_zweig_max)
91 ax2.set_ylim(0, max(absorbance_percent[q_mask]) * 1.1)
92 ax2.tick_params(axis="both", labelsize=SMALL_FONT)
93 ax2.legend(loc="upper right", fontsize=SMALL_FONT)
94
95 ax2.annotate(
96     "Überlagerung vieler\nRotationslinien\n(J = 0)",
97     xy=(V2_CENTER, max(absorbance_percent[q_mask]) * 0.5),
98     xytext=(V2_CENTER + 1.4, max(absorbance_percent[q_mask]) * 0.6),
99     arrowprops={"arrowstyle": "->", "color": "black", "lw": 1.5},
100     fontsize=SMALL_FONT,
101     ha="center",
102     bbox={"boxstyle": "round,pad=0.5", "facecolor": "white", "alpha": 0.8},
103 )
104
105 plt.tight_layout()
106 plt.savefig(ROOT_DIR / "seminararbeit" / "assets" / "co2_absorption_v2_band.pdf",
107     ↪ bbox_inches="tight")
108 plt.show()
109
110 if __name__ == "__main__":
111     main()

```

Listing 6.8: Visualisierung des CO<sub>2</sub>-Absorptionsspektrums des  $\nu_2$ -Vibrationsbandes mit Hilfe von HITRAN Daten [9], Daten des Bandzentrums kommen aus [20, S. 39]. Benutzt Funktionen aus ??.

```

1  from __future__ import annotations
2
3  import numpy as np
4
5  from simulationen import ROOT_DIR
6  from simulationen.formeln import effective_pressure
7  from simulationen.utils import calculate_total_emissivity
8  from simulationen.utils import create_absorption_spectrum
9  from simulationen.utils import read_hitran_par
10
11  FILENAME = ROOT_DIR / "data" / "hitran_co2_2025-11-04.par"
12
13  PATH_LENGTH = 8000
14  # Die Atmosphäre ist ca. 8km hoch, deswegen nehmen wir an das sich auf 8km eine konstante
15  ↪ CO2-Konzentration ergibt.
16
17  CONCENTRATION = 425e-6
18  # 425 ppm wurden durch Messungen 2025 gezeigt
19  # https://gml.noaa.gov/ccgg/trends/
20
21  TEMPERATURE = 255
22  # Emissionstemperatur der Erde
23
24  TEMPERATURE_SURFACE = 288
25  # Oberflächentemperatur
26
27  def main() -> None:
28      df = read_hitran_par(FILENAME)
29
30      wn_min = df["wavenumber"].min()
31      wn_max = df["wavenumber"].max()
32
33      gamma = 0.1
34      points_per_linewidth = 0.08
35      delta_wn = gamma / points_per_linewidth
36      n_points = int((wn_max - wn_min) / delta_wn)
37      wn_grid = np.linspace(wn_min, wn_max, n_points)
38
39      absorbance, _ = create_absorption_spectrum(
40          df["wavenumber"],
41          df["intensity"],
42          wn_grid,
43          path_length=PATH_LENGTH,
44          concentration=CONCENTRATION,
45          pressure=effective_pressure(PATH_LENGTH),
46          temperature=TEMPERATURE,
47      )
48
49      epsilon = calculate_total_emissivity(wn_grid, absorbance, temperature=TEMPERATURE_SURFACE)
50      print(epsilon) # noqa: T201
51
52
53  if __name__ == "__main__":
54      main()

```

Listing 6.9: Berechnung des Absorptionsgrads von CO<sub>2</sub> der Atmosphäre mithilfe von HITRAN Daten [9]. Benutzt Funktionen aus ?? und ??.

```
1  from __future__ import annotations
2
3  import matplotlib.pyplot as plt
4  import numpy as np
5
6  from simulationen import ROOT_DIR
7
8  PERIODS = 3
9  A = 1.0
10 OMEGA = 1
11
12
13 def main() -> None:
14     t = np.linspace(0, PERIODS * 2 * np.pi, 500)
15
16     x = t
17     y = A * np.cos(OMEGA * t) # Auslenkung in y-Richtung
18     z = A * np.sin(OMEGA * t) # Auslenkung in z-Richtung
19
20     # Plotting
21     fig, ax = plt.subplots(figsize=(18, 7), subplot_kw={"projection": "3d"})
22
23     # Haupttrajektorie in kräftigem Rot
24     ax.plot(x, y, z, color="darkred", linewidth=2.5, label="Atombahn", zorder=10)
25
26     # Endpunkt markieren (blau)
27     ax.scatter(x[-1], y[-1], z[-1], color="red", s=100, label=r"C-Atom", zorder=15, linewidth=2)
28
29     ax.quiver(0, 0, 0, max(x) + 2, 0, 0, color="black", arrow_length_ratio=0.015, linewidth=2, alpha=0.7,
30             ↪ label="Zeit")
31     ax.quiver(
32         0,
33         0,
34         -A * 1.55,
35         0,
36         0,
37         2 * A * 1.55,
38         color="green",
39         arrow_length_ratio=0.07,
40         linewidth=2,
41         alpha=0.7,
42         label=r"${\epsilon_2}^x$-Schwingung",
43     )
44     ax.quiver(
45         0,
46         A * 1.55,
47         0,
48         0,
49         -2 * A * 1.55,
50         0,
51         color="blue",
52         arrow_length_ratio=0.07,
53         linewidth=2,
54         alpha=0.7,
55         label=r"${\epsilon_2}^y$-Schwingung",
56     )
57
58     ax.plot(x, y, 0, color="blue", alpha=0.3, linewidth=1.5)
59
60     ax.plot(x, 0, z, color="green", alpha=0.3, linewidth=1.5)
61
62     for x_pos in [0, max(x) / 2, max(x)]:
63         circle_theta = np.linspace(0, 2 * np.pi, 50)
64         circle_y = A * np.cos(circle_theta)
```

```
64     circle_z = A * np.sin(circle_theta)
65     circle_x = np.full_like(circle_y, x_pos)
66     ax.plot(circle_x, circle_y, circle_z, color="gray", alpha=0.2, linewidth=1, linestyle=":")
67
68     ax.legend(loc="lower center", fontsize=14, bbox_to_anchor=(0.5, 0.2), ncol=3)
69
70     ax.set_box_aspect([3, 1, 1])
71
72     ax.grid(False)
73     ax.set_axis_off()
74
75     ax.view_init(elev=10, azim=-53, roll=0)
76
77     plt.subplots_adjust(left=0, right=1, top=1, bottom=0)
78
79     bbox = fig.bbox_inches.from_bounds(5, 1, 8, 4.5)
80
81     plt.savefig(
82         ROOT_DIR / "seminararbeit" / "assets" / "co2_absorption_v2_schwingung.pdf", bbox_inches=bbox,
83         ↪ pad_inches=0
84     )
85     plt.show()
86
87 if __name__ == "__main__":
88     main()
```

Listing 6.10: Visualisierung der  $\nu_2$ -Schwingung