207

Das Stefan-Boltzmann Gesetz

Maximilian Sackel Pl Maximilian.sackel@gmx.de phil.sch

Philip Schäfers phil.schaefers@gmail.com

Durchführung: 24.11.2015 Abgabe: 01.12.2015

TU Dortmund – Fakultät Physik

Inhaltsverzeichnis

1	Theoretische Grundlage								
	rechnung	. 3							
		1.1.1	Mittelwert						
		1.1.2	Gauß'sche Fehlerfortpflanzung	. 3					
		1.1.3							
2	Durchführung und Aufbau								
	2.1	Strahl	lungsleistung als Funktion der Temperatur	. 4					
	2.2		lungsleistung als Funktion des Abstandes						
	2.3		nosäule nach Moll						
3	Auswertung								
	3.1	Bestin	nmung des Emissionsvermögens	. 5					
	3.2		nospannunng im Verhältniss zum Abstand						
4	Diskussion								
Literatur									

1 Theoretische Grundlage

Das Stefan-Boltzmann Gesetz verknüpft die abgestrahlte Leistung eines schwarzen Körpers mit seiner Temperatur. Im Idealfall ist das Emissionsvermögen $\varepsilon(\lambda,T)$ genauso groß wie dessen Absorptionsvermögen $A(\lambda,T)$. Dabei ist $R(\lambda,T)$ das Reflektionsvermögen der Körper.

$$\varepsilon(\lambda, T) = A(\lambda, T) = 1 - R(\lambda, T) \tag{1}$$

Die Leistung die ein Körper abstrahlt, hängt von der Temperatur, der Wellenlänge und dem Raumwinkel Ω_0 ab und wird als

$$P(\lambda, T) = \frac{dP}{d\lambda} = \frac{2\pi c^2 h}{\Omega_o \lambda^5} \left(\exp\left(\frac{ch}{k\lambda T}\right) - 1 \right)^{-1} \tag{2}$$

Planck'sches Strahlungsgesetz bezeichnet. Das Stefan-Boltzmann Gesetz beschreibt die Strahlungsdichte P(T) bezogen auf die abgestalte Fläche und lautet

$$P(T) = \varepsilon \sigma T^4 \,\,\,(3)$$

wobei σ die Stefan-Boltzmann Konstante ist und

$$\sigma = 5.67 \cdot 10^{-8} \, \frac{\mathrm{W}}{\mathrm{m}^2 \mathrm{K}^4} [1] \tag{4}$$

beträgt.

1.1 Fehlerrechnung

Sämtliche Fehlerrechnungen werden mit Hilfe von Python 3.4.3 durchgeführt.

1.1.1 Mittelwert

Der Mittelwert einer Messreihe $x_1,...,x_n$ lässt sich durch die Formel

$$\overline{x} = \frac{1}{N} \sum_{k=1}^{N} x_k \tag{5}$$

berechnen. Die Standardabweichung des Mittelwertes beträgt

$$\Delta \overline{x} = \sqrt{\frac{1}{N(N-1)} \sum_{k=1}^{N} (x_k - \overline{x})^2}$$
 (6)

1.1.2 Gauß'sche Fehlerfortpflanzung

Wenn $x_1,...,x_n$ fehlerbehaftete Messgrößen im weiteren Verlauf benutzt werden, wird der neue Fehler Δf mit Hilfe der Gaußschen Fehlerfortpflanzung angegeben.

$$\Delta f = \sqrt{\sum_{k=1}^{N} \left(\frac{\partial f}{\partial x_k}\right)^2 \cdot (\Delta x_k)^2}$$
 (7)

1.1.3 Lineare Regression

Die Steigung und y-Achsenabschnitt einer Ausgleichsgeraden werden gegebenfalls mittels Linearen Regression berechnet.

$$y = m \cdot x + b \tag{8}$$

$$m = \frac{\overline{xy} - \overline{xy}}{\overline{x^2} - \overline{x}^2} \tag{9}$$

$$b = \frac{\overline{x^2}\overline{y} - \overline{x}\,\overline{xy}}{\overline{x^2} - \overline{x}^2} \tag{10}$$

2 Durchführung und Aufbau

Im vorliegenden Versuch soll die Strahlungsleistung eines schwarzen Körpers als Funktion der Temperatur bestimmt werden. Als ein schwarzer Körper wird ein Objekt bezeichnet, welches die gesamte einfallende Strahlung absorbiert ($\varepsilon=1$). Da der Körper sich im thermischen Gleichgewicht befindet, ändert er somit entweder seine Temperatur oder emittiert jegliche Strahlung wieder. Ein schwarzer Strahler ist jedoch nur ein idealisiertes Modell. Dem Modell am nächsten kommt ein Hohlkörper wie zum Beispiel ein Leslie-Würfel. Zur Eichung der Thermosäule nach Moll wird einmal am Anfang und am Ende der Messreihe die Offsetspannung gemessen um Temperaturdrifts in der Rechnung vernachlässigen zu können.

2.1 Strahlungsleistung als Funktion der Temperatur

Zuerst soll die Strahlungsleistung eines Leslie-Würfels welcher mit kochendem Wasser befüllt wird gemessen werden. Der Würfel hat 4 verschiedene Oberflächen von welchen das Absorbtionsvermögen bestimmt werden soll. Dafür wird die Temperatur des Wassers innerhalb des Würfels mit einem Thermometer gemessen. Die Wärmestrahlung wird mittels einer Thermosäule nach Moll gemessen und in Abhängigkeit der Temperatur nortiert. Es werden bei der Abkühlung des Wassers um 5° C jeweils ein Wertepaar für jede Seite des Würfels genommen bis sich das Wasser auf 35° C abgekühlt hat.

2.2 Strahlungsleistung als Funktion des Abstandes

Bei einer Temperatur zwischen $(40-45)^\circ$ C wird eine Strahlungsmessung in abhängigkeit des Abstandes durchgeführt. Dafür werden 10 hinreichend kleine Abstände gewählt und die Wärmestrahlung in Abhängigkeit des Abstandes gemessen. Dabei ist zu beachten, dass der Abstand zum Objekt nicht zu groß wird und so Stöhrstrahlung in die Moll-Säule gelangen kann, wodurch die Messergebnisse verfälschet werden.

2.3 Thermosäule nach Moll

3 Auswertung

3.1 Bestimmung des Emissionsvermögens

Das Emissionsvermögen der einzelnen Oberflächen wird bestimmt, in dem die Thermospannung als Funktion von $T^4-T_0^4$ aufgetragen wird. Aus der Steigung der Ausgleichsgeraden lässt sich dann ϵ bestimmen.

Die gemessene Raumtemperatur beträgt

$$T_0 = 294.26 \,\mathrm{K}$$
.

Die Thermospannungen bei den Temperaturen sind in Tabelle 1 aufgeführt.

<i>T</i> / K	weiß U_1 / mV	messingfarben $U_2\ /\ \mathrm{mV}$	schwarz U_3 / mV	glänzend U_4 / mV
368.15	1.09	0.20	1.13	0.084
363.15	1.04	0.17	1.05	0.068
358.15	0.93	0.16	0.94	0.061
353.15	0.84	0.14	0.85	0.047
348.15	0.73	0.12	0.75	0.050
343.15	0.65	0.11	0.66	0.041
338.15	0.56	0.092	0.57	0.033
333.15	0.48	0.086	0.49	0.037
328.15	0.40	0.072	0.41	0.026
323.15	0.33	0.057	0.34	0.023
318.15	0.26	0.047	0.26	0.021
313.15	0.19	0.032	0.19	0.022
308.15	0.13	0.024	0.13	0.015

Tabelle 1: Die Thermospannung bei verschiedenen Temperaturen

Die Offsetspannung vor und nach dem Versuch ist in Tabelle 2 aufgeführt und wird zu ${\cal U}_0$ gemittelt.

	$U_{\rm vor}$	$U_{\rm nach}$
U / mV	0.013	0.006
U_0	0.007	

Tabelle 2: Die gemittelte Offsetspannnung

Mit den Tabellen 1 und 2, sowie ${\cal T}_0$ ergeben sich die Abbildungen 1 bis 4.

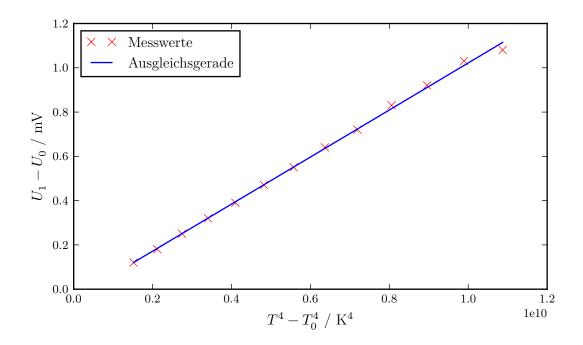


Abbildung 1: Ausgleichsgerade der Messwerte für die weiße Oberfläche

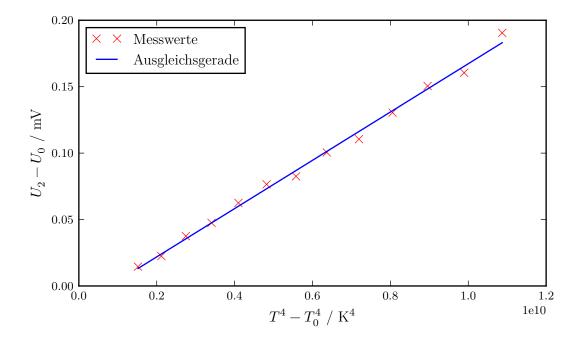


Abbildung 2: Ausgleichsgerade der Messwerte für die messingfarbene Oberfläche

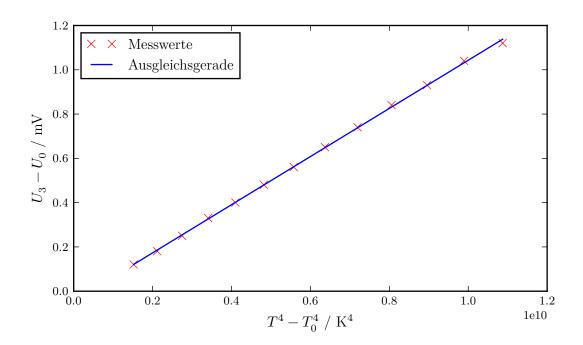


Abbildung 3: Ausgleichsgerade der Messwerte für die schwarze Oberfläche

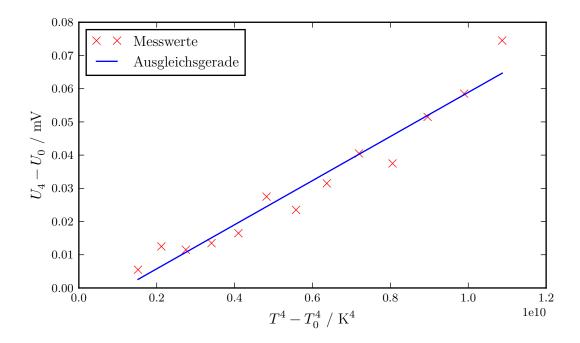


Abbildung 4: Ausgleichsgerade der Messwerte für die glänzende Oberfläche

Die Steigung und der Fehler der Ausgleichsgeraden werden mit der linearer Regression durch Python 3.4.3 ermittelt und ist im folgenden aufgelistet.

$$\begin{split} m_{\rm weiß} &= (10.6 \pm 0.1) \cdot 10^{-14} \, {\rm V/K^4} \\ m_{\rm messing} &= (1.82 \pm 0.04) \cdot 10^{-14} \, {\rm V/K^4} \\ m_{\rm schwarz} &= (10.87 \pm 0.07) \cdot 10^{-14} \, {\rm V/K^4} \\ m_{\rm glänzend} &= (0.66 \pm 0.05) \cdot 10^{-14} \, {\rm V/K^4} \end{split}$$

Mit der Annahme, dass die schwarze Oberfläche ein Schwarzer Körper ist $(\epsilon_{\rm schwarz}=1)$, folgt mit der Gleichung 11, für die anderen Oberflächen ein Emissionsvermögen von:

$$\epsilon_{\rm i} = \frac{m_{\rm i}}{m_{\rm schwarz}} \tag{11}$$

$$\begin{split} \epsilon_{\rm schwarz} &= 1 \\ \epsilon_{\rm weiß} &= (0.98 \pm 0.01) \\ \epsilon_{\rm messing} &= (0.167 \pm 0.004) \\ \epsilon_{\rm gl\"{a}nzend} &= (0.061 \pm 0.004) \end{split}$$

3.2 Thermospannunng im Verhältniss zum Abstand

Die Thermospannung der weißen Oberfläche gegen $\frac{1}{A^2}$ aufgetragen ergibt Abbildung 5. Die dazu gehörigen Messwerte sind in Tabelle 3 aufgelistet.

A / m	$\frac{1}{A^2} / \frac{1}{m^2}$	$U_{\rm weiß}$ / mV
0.100	100.0	0.247
0.125	64.0	0.238
0.150	44.4	0.228
0.175	32.7	0.217
0.200	25.0	0.202
0.225	19.8	0.189
0.250	16.0	0.177
0.275	13.2	0.162
0.300	11.1	0.149
0.325	9.5	0.137
0.350	8.2	0.128

Tabelle 3: Messergebnisse für das Verhältnis zwischen Thermospannung und $\frac{1}{A^2}$

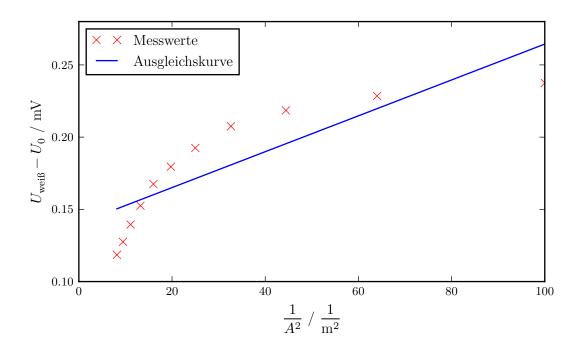


Abbildung 5: Graph für das Verhältnis zwischen Thermospannung und $\frac{1}{A^2}$

4 Diskussion

Die Standardabweichung der Steigung und der daraus resultierende Fehler für ϵ , lassen sich durch die Ansprechzeit der Thermosäule nach Moll und der ungenauen Temperaturmessung erklären. Außerdem sind große Schwankungen in der Thermospannung zu erkennen wenn Personen an dem Versuchaufbau vorbei laufen.

Ein Vergleich mit Literaturwerten ist hier nicht Sinnvoll da wir von der idealisierten Annahme ausgehen, dass die schwarze Oberfläche ein Emissionsvermögen von $\epsilon=1$ besitzt und alle anderen Werte von diesem abgeleitet werden.

Bei der Thermospannung im Verhältnis zum Abstand ist deutlich ein linearer Zusammenhang zwischen $U \propto A$ zu erkennen.

Literatur

[1] TU Dortmund. Versuch 207: Das Stefan-Boltzmann-Gesetz. 2014.