Protokoll:OH-Rotationsspektroskopie

Alexander Jankowski, Philipp Hacker

23. November 2015

Betreuer: Versuchsdatum: 11.11.2015 Note:

Inhaltsverzeichnis

| 1 | Motivation | 2 |
|---|---|---|
| 2 | Physikalische Grundlagen | 3 |
| 3 | Durchführung | 4 |
| 4 | Auswertung4.1 Simulierte Spektren4.2 Reale Spektren4.3 Fehlerrechnung | 5 |
| 5 | | 9 |

1 Motivation

2 Physikalische Grundlagen

3 Durchführung

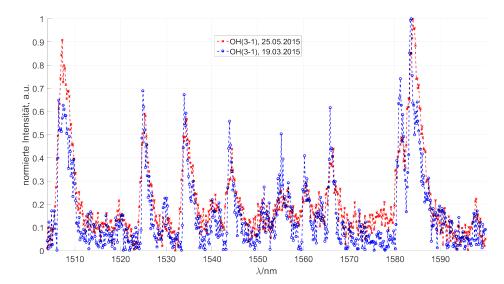


Abb. 1: Betrag der Differenz aus gemessenem Spektrum und Dunkelstrom-Intensität $|I - I_0|$. Gezeigt sind Verläufe vom 25.05. und 19.03.2015.

| Peaknummer | $\lambda/10^3$ nm, aus [1] | $\lambda/10^3$ nm, A | $\lambda/10^3$ nm, B |
|------------|----------------------------|----------------------|----------------------|
| $P_1(2)$ | 1,524 | 1,526 | 1,525 |
| $P_1(3)$ | 1,533 | 1,535 | 1,534 |
| $P_{1}(4)$ | 1,543 | 1,545 | 1,544 |

Tab. 1: Wellenlängen der Peaks $P_1(2-4)$ im Vergleich zum Literaturwert aus [1]. Außerdem Gegenüberstellung der Werte aus den Intensitäten zum Spektrum A und B.

4 Auswertung

4.1 Simulierte Spektren

4.2 Reale Spektren

$$y_{i}^{(s)} = \frac{y_{i-3} + y_{i-2} + y_{i-1} + y_{i} + y_{i+1} + y_{i+2} + y_{i+3}}{7}$$
(1)

wobei:
$$y_1^{(s)} = \frac{y_1 + y_2 + y_3 + y_4}{4}$$
 usw. (2)

$$y_{i}^{(s)} = \frac{y_{i-3} + y_{i-2} + y_{i-1} + y_{i} + y_{i+1} + y_{i+2} + y_{i+3}}{7}$$
wobei: $y_{1}^{(s)} = \frac{y_{1} + y_{2} + y_{3} + y_{4}}{4}$ usw. (2)
und $y_{N}^{(s)} = \frac{y_{N-3} + y_{N-2} + y_{N-1} + y_{N}}{4}$ (3)

$$y_{i} = \frac{||I_{i} - I_{0,i}||}{\sup\{||I_{i} - I_{0,i}||\}_{i=0}^{N}}$$
(4)

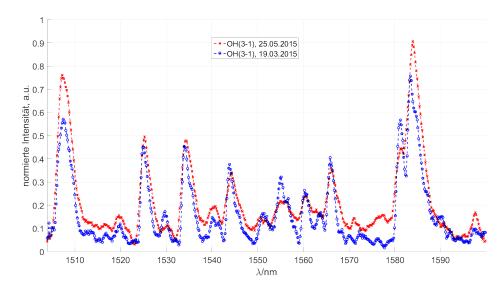


Abb. 2: Gleiche Daten wie in Abbildung 1 (Spektrum A, Spektrum B). Hier mit Hilfe einer polynomischen Glättung, maximal der Ordnung 7 verbessert. Der Zusammenhang kommt auf Gleichung 1

| Peaknummer | $ I - I_0 /10^2$, zu A | $\mid I-I_0 /10^2$, zu B |
|------------|-------------------------|----------------------------|
| $P_1(2)$ | 2,993 | 1,995 |
| $P_1(3)$ | 2,873 | 1,945 |
| $P_{1}(4)$ | 2,223 | 1,615 |

Tab. 2: Höhen der Peaks $P_1(2-4)$ an den Positionen aus Tabelle 1. Gegenüberstellung von Spektrum A und B. Diese Werte sind für die Auswertung mit der linearen Regression aus ?? wichtig.

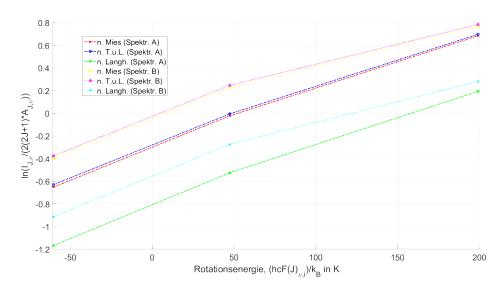
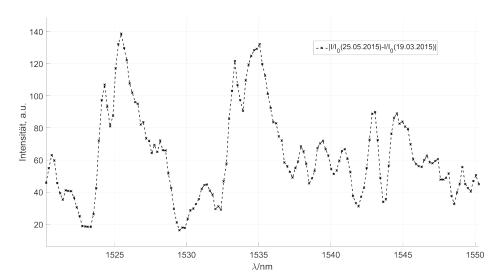


Abb. 3: Lineare Regression über die Rotationsenergie und Daten aus Tabelle 2.

| Einsteinkoeffizienten, aus [1] | $T_{\rm rot}/{ m K}$, zu A | $T_{ m rot}/{ m K}$, zu B |
|--------------------------------|-----------------------------|----------------------------|
| Mies (1947) | 347,98 | 241,75 |
| Turnbull u. Lowe (1989) | 342,44 | 239,06 |
| Langhoff (1986) | 1120,1 | 463,93 |

Tab. 3: Rotationstemperaturen nach ??. Die Fehler nach Gauß sind in Gleichung 7 angegeben. Für die Intensität wurde das Dunkelstromkorrigierte Spektrum $|I-I_0|$ benutzt.



 $\textbf{Abb. 4:} \ \textbf{Differenz aus Spektrum A und B.} \ \textbf{Ebenso wie Abbildung 2} \ \ddot{\textbf{uber Polynome gegl\"{a}ttet}}.$

4.3 Fehlerrechnung

$$T_{\text{rot}}(I,\nu,i,J) \propto -\frac{hcF(J,\nu,i)}{k_{\text{B}}} \ln \left(\frac{I(\nu,i,J \leftarrow \nu\prime,i\prime,J\prime)}{2(2J+1)A(\nu,i,J \rightarrow \nu\prime,i\prime,J\prime)} \right)^{-1}$$
(5)
$$\Delta T_{\text{rot}} \approx \sqrt{\left(\frac{dT_{\text{rot}}}{dI_{\nu,i,J}}\right)^{2} \cdot (\Delta I_{\nu,i,J})^{2}}$$
(6)

$$\Delta T_{\rm rot} \approx \sqrt{\left(\frac{\mathrm{d}T_{\rm rot}}{\mathrm{d}I_{\nu,i,J}}\right)^2 \cdot (\Delta I_{\nu,i,J})^2}$$
 (6)

nach Mies:
$$T_{\text{rot,A}} = (347,98 \pm 0,0424(11)) \,\text{K}$$
 (7)

$$T_{\text{rot,B}} = (241.75 \pm 0.223(22)) \,\text{K}$$
 (8)

nach Mies:
$$T_{\text{rot,true}}^{(A)} \in [347,67(03)\text{K},348,29(02)\text{K}]$$
 (9)

$$T_{\text{rot,true}}^{(B)} \in [241,57(63)\text{K},241,92(90)\text{K}]$$
 (10)

5 Anhang

Literatur

[1] Praktikumsanleitung Praktikum für Fortgeschrittene. Versuch 05: Ohrotationsspektroskopie. Ernst-Moritz-Arndt-Universität Greifswald, Institut für Physik. 5, 7