

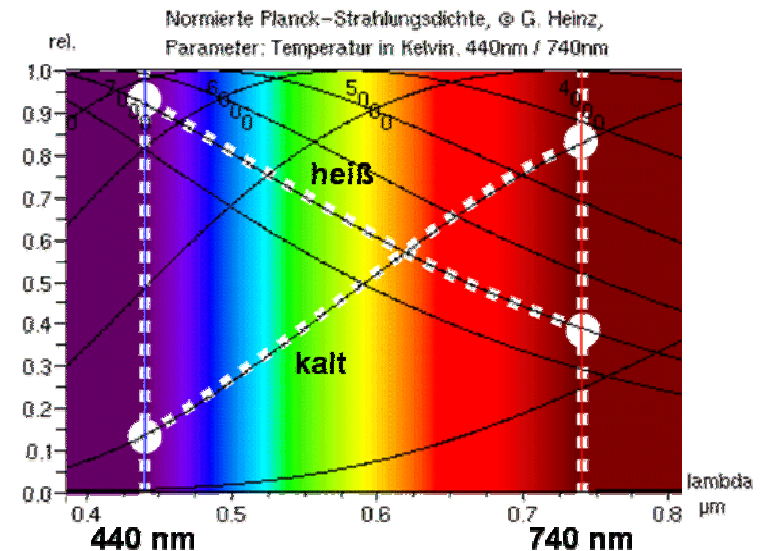
# Scilab-Programmkomplex zur Planckschen Strahlungsgleichung

- Funktionsüberblick
- Programme
  - tempfunktion\_entwickeln.sce
  - tempfunktion\_plotten.sce
  - wav2gif\_v6.sce
- Freeware Scilab 3.1.1
  - Scilab  
<http://www.scilab.org/>
  - Downloads  
[http://www.scilab.org/communities/developer\\_zone/scilab\\_versions/oldreleases/scilab\\_3.1.1](http://www.scilab.org/communities/developer_zone/scilab_versions/oldreleases/scilab_3.1.1)

Impressum  
Dr. G. Heinz, GFal  
Vollmerstr.3  
12489 Berlin  
[www.gfai.de/~heinz](http://www.gfai.de/~heinz)  
[heinz@gfai.de](mailto:heinz@gfai.de)  
Mob. 0172 545 6036

# Funktionsüberblick

- Plancksche Schwarzkörperstrahlung wird vorausgesetzt (i.a.  $> 1\mu\text{m}$ )
- Zwei gemessene Emissionswerte  $e1(\lambda1)$ ,  $e2(\lambda2)$  definieren eine Temperatur  $T$  über die Plancksche Strahlungsgleichung, z.B.  $\lambda1 = 440\text{nm}$ ,  $\lambda2 = 740\text{nm}$  siehe Bild
- Dann kann man schreiben:  
 $e1 = e1(T)$  und  $e2 = e2(T)$  mit  $T = T$
- Umgekehrt wird jede Temperaturkurve mit diesen zwei Punkten  $e1$ ,  $e2$  definiert:  
 $T = T(e1, e2)$
- Das Programm *tempfunktion\_entwickeln.sce* generiert eine Temperaturfunktion zweier Lambda als \*.bin - Tabelle mit  $T = T(e1/e2)$  (einmalig für jede Diodenpaarung zu tun)
- Dieser wird gesteuert durch \*.pin (editierbarer ASCII-File)



# Funktionsüberblick

- Die für zwei Lambda aus der Planckschen Strahlungsgleichung gewonnene Temperaturfunktion wird gespeichert als *\*.bin* in einer Matrix 'vierer' aus 4 Spalten und  $n$  Zeilen ( $n$  Samplezahl)
- Matrix 'vierer':
  - 1.Spalte: Temperatur in Kelvin
  - 2.Spalte: Emissionswerte  $e1$
  - 3.Spalte: Emissionswerte  $e2$
  - 4.Spalte: Quotient  $e1/e2$
- Beispiel: Test auf Scilab-Konsole --> `size(vierer)`
- Werte aus Zeitfunktionen (*\*.wav*) greifen über lineare Interpolation in diesen File, um die zugehörige Temperatur zu erhalten
- Zur Berechnung der Zeitfunktionen wird eine Quotientenform genutzt
- Der Quotient der Emissionswerte ( $e1/e2$ ) entspricht einer Temperatur  $T$   
 $T = T(e1/e2)$
- Mit *tempfunktion\_plotten.sce* kann eine vorhandene Temperaturfunktion eingelesen und geplottet werden, wichtig zur Prüfung der Funktion auf Monotonie(!)

# tempfunktion\_entwickeln.sce

Input:

\*.pin            Textfile zur Parametereinstellung –  
wird bei Start im Dialog abgefragt

Output:

\*.bin            Binärfile mit der Temperaturfunktion als  
Vierermatrix vierer=[grad,e1,e2,e1zue2]  
» grad: Temperatur in Kelvin (Output)  
» e1, e2: Emissionswerte (Input) (unbenutzt)  
» e1zue2: Ratio e1 zu e2 als Input

Scilab-Graphic(0) bis (3): Sichten auf die Temp.-Funktion, b.w.

\*.gif            Bild der entwickelten Temperaturfunktion (Fenster #3)

# tempfunktion\_entwickeln.sce – Parameterinit \*.pin

## Beispiel tempfkt\_1550nm\_2300nm.pin

```
// Parameter-Init für Planck-Temperaturkurve entwickeln

// Bestimmungs-Wellenlängen:
L1=1.55; // Empfindlichkeitsmaximum erster Photodiode in µm
L2=2.3; // Empfindlichkeitsmaximum zweiter Photodiode in µm
Ln=300; // Anzahl der lambda-Stützpunkte pro Kurve
Lstart=1.0; // Von Wellenlänge [in µm]
Lstop=3.0; // Bis Wellenlänge [in µm]
m=0.000001; // Korrekturfaktor, wenn lambda in Mikrometer eingesetzt wird

// Temperaturen:
Tanf=300; // Beginnen bei Temperatur
Tend=3000; // Endtemperatur
T=Tanf; // Temperatur in Kelvin
dT = 10 // Temperatur-Schrittweite für hübsches Bild
//dT= (Tend-Tanf)/Ln ; // Temperatur-Schrittweite für Ablage in *.bin-File
tempk = 1; // Absolut-Kalibrierung der Temperatur

// Strings:
filename='tempfkt_'+string(L1*1e3)+'nm'+ '_' +string(L2*1e3)+'nm'; // für Ausgabefiles
col='black'; // Farbe des Ergebnisplots #3
```

# tempfunktion\_entwickeln.sce - Scilab-Dialog

Approximation der Planck-Temperatur  
aus dem Pegel zweier Spektrallinien

Autor: G. Heinz, GFai-Berlin, 12/2007 - 1/2008  
heinz@gfai.de, www.gfai.de/~heinz  
Copyrights: Uneingeschränkte Nutzung erlaubt bei  
Quellenverweis.

Input: Emissionspegel e1 and e2 bei Wellenlänge L1 and  
L2 in  $\mu\text{m}$

Output: Temperaturfunktion  $T = f(e1/e2)$

Absolutpegel von e1 und e2 sind unbekannt ->  
Kalibrierung mit tempk  
 $dT = 100$ .

From parameter file:

C:\Daten\\_Bibliothek\Bits\_and\_Bytes\Scilab\wav2gif\_TU\  
tempfkt\_1950nm\_2300nm.pin

L1 = 1.950000  $\mu\text{m}$   
L2 = 2.300000  $\mu\text{m}$   
dT = 100.000000 K

... GIF-Plot of Window 0 saved as  
tempfkt\_1950nm\_2300nm\_0\_planck.gif

Achtung: Variablenname vierer wird mit gespeichert

Temperature function saved as  
wfile = tempfkt\_1950nm\_2300nm\_27x4.bin  
with matrix-format vierer=[grad,e1,e2,e1zue2]

... GIF-Plot of Window 1 saved as  
tempfkt\_1950nm\_2300nm\_1.gif  
... GIF-Plot of Window 2 saved as  
tempfkt\_1950nm\_2300nm\_2\_r-b.gif  
... GIF-Plot of Window 3 saved as  
tempfkt\_1950nm\_2300nm\_3\_quot.gif

Temperature function saved under  
wfile = tempfkt\_1950nm\_2300nm\_27x4.bin  
with matrix-format vierer=[grad,e1,e2,e1zue2]

Name	Type	Size	Bytes
vierer	constant	27 by 4	880

for test:  
-->size(vierer)  
-->vierer  
-->whos -name vierer

Example for reload:  
-->wfile  
-->clear 'vierer'  
-->load(wfile)  
-->vierer

End.

GIF-Files saved at  
C:\Daten\\_Bibliothek\Bits\_and\_Bytes\Scilab\wav2gif\_TU

# tempfunktion\_entwickeln.sce – Scilab-Windows

## Scilab-Graphic(0...3):

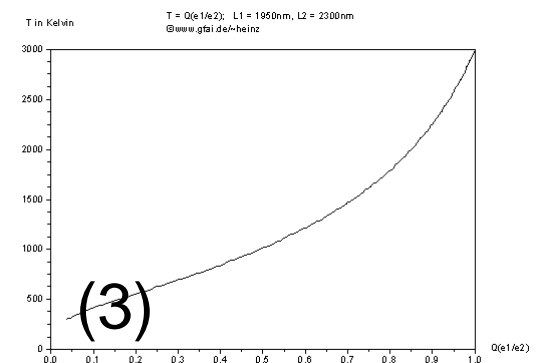
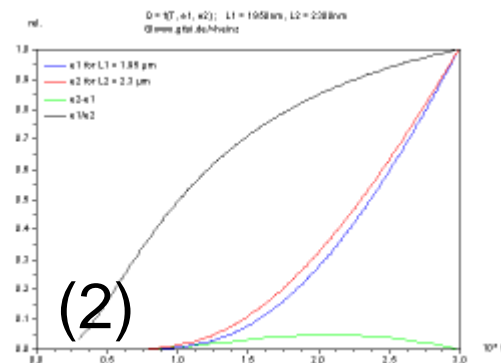
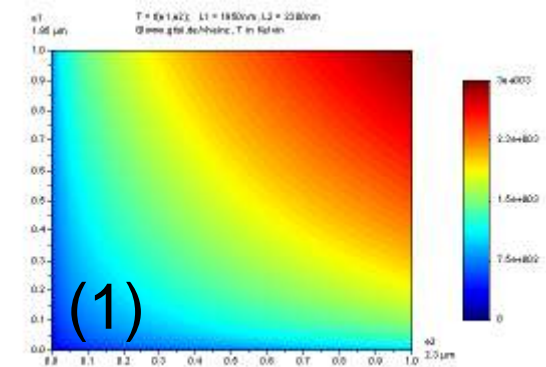
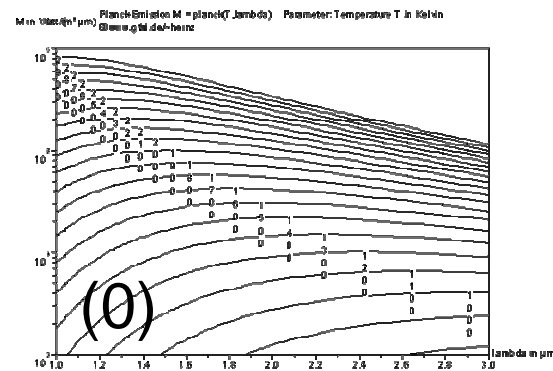
(0): Plancksche Schwarzkörperstrahlung

(1): 2d-Plot  $T(e1, e2)$

(2): Test-Funktionen

(3): Ausgabe-File

$$T = T(e1/e2)$$



## tempfunktion\_plotten.sce

Input: \*.bin Temperaturfunktion

Output: \*.gif

- Die Funktion dient der Prüfung der Temperaturfunktion auf Monotonie - nur dann ist diese nicht mehrdeutig
- Die Funktion kann auch zum Einlesen der Temperaturfunktion genutzt werden um Zugriff auf die Variablen zu erhalten
- Einmal starten, dann z.B. auf Scilab-Kommandozeile eingeben:
  - who
  - wrfile
  - vierer
  - vierer(1,:) 1.Reihe
  - vierer(2,:) 2.Reihe
  - vierer(:,1) 1.Spalte
  - vierer(:,2) 2.Spalte
  - ...

# tempfunktion\_plotten.sce – Scilab-Dialog

Temperaturfunktion \*.bin plotten  
heinz@gfai.de

vierer = Matrix aus vier Spalten

Current working directory:  
C:\Daten\\_Bibliothek\Bits\_and\_Bytes\Scilab\wav2gif\_TU

Input-File:  
tempfkt\_1950nm\_2300nm\_27x4.bin

Read-size: vierer in 27 Reihen mit 4 Spalten

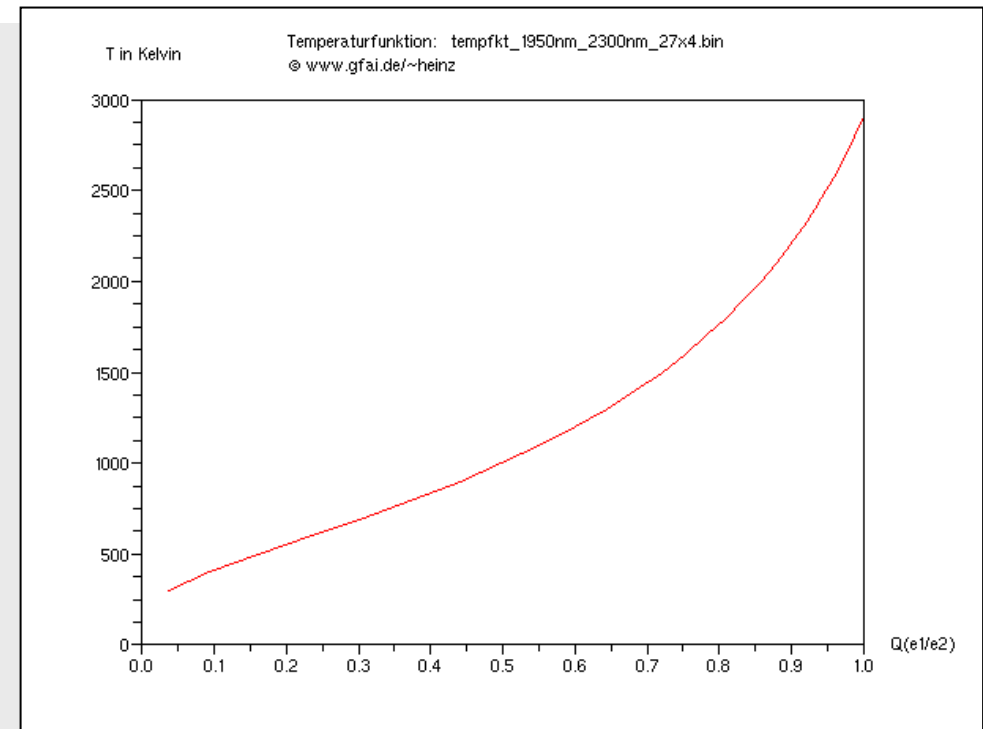
vierer:

- 1.Spalte: Temperatur in Kelvin
- 2.Spalte: Werte e1
- 3.Spalte: Werte e2
- 4.Spalte: Quotient e1/e2

String-Matrix mit 27x4 Werten wurde als vierer(grad,e1,e2,ratio) gelesen

Tests:

```
-->vierer  
-->size(vierer)  
-->typeof(vierer)
```



# wav2gif\_v6.sce – Wavs als Gifs plotten

Funktion:

- Plot von max. 8 Wav-Zeitfunktionen  $f(\dots)$  und
- Plot von max. 8 aus Wavs berechneten Zeitfunktionen  $g(\dots)$

Input:

- \*.wav zu plottende Zeitfunktionen
- \*.pra Parameter-Initialisierung - in diesem File werden alle Funktionen definiert und editiert. Er wird im Dialog abgefragt.

Output:

- \*.gif Plotbild der Zeitfunktionen
- \*.csv Excel-Tabelle der Zeitfunktionen
- \*.inc AVR-Studio4 Wertetabelle für Linker (Atmel-Prozessoren)

# wav2gif\_v6.sce – Parameterfile \*.pra

```
//
// Steuerfile für WAV2GIF.SCE v6
//
// Beispiel zur Namensgebung:
// Ursprung:      mist.chl      (source: mist)
// abgeleitet:    mist_IR.wav, mist_UV.wav, mist_blau.wav etc.
// "blau" ist z.B. als parameter_1 "filename" referenziert
//
parameter='relativ';
source='A664-0398'; // chl-Stammmname hier eintragen
//
// Plot-Überschrift
titel='Schweißversuch mit Photodioden';
//
// Plotbereich der wav-Files
tstart=106;           // Start in Millisekunden
//start=4680;         // Start in Samples
//delta=10;           // Dauer in Millisekunden
delta=256;           // Dauer in Samples
//
// Anzeigebereich Plotbild
yo=-.1; // Anfang Wertebereich y
yr=1.2; // Ende Wertebereich y
//
// Labels - Legendenplatzierung
xL=200; // Label-Startposition Sample x
yL=.3; // Label-Startposition Sample y
yL=.1; // Labelabstand y
//
// Wertebereich xo,xr wird durch delta und fs erzeugt
// Samplerate fs kommt aus *.wav
//
// WAVs plotten:
// Parameter: 1_wavname 2_farbe 3_funktion 4_funktion 5_plot?
// für fx stehen alle Funktionen der Form f(y) und f(y,const) bereit
// erster Name muß mit *.wav -Kürzel identisch sein
//
anzf=6; // Anzahl zu plottender WAVs, max.8, bitte durchgehend nummerieren
f1='lsch black Amp(y,.3) shift(y,.05) yes'; // Amp für I-Kalibrierung
f2='usch gray Volt(y,1) shift(y,.05) yes'; // Volt für U-Kalibrierung
f3='440nm purple scale(y,1) norma(y) es'; //
f4='740nm brown scale(y,1) norma(y) es'; //
f5='1550nm blue scale(y,1) norma(y) yes'; //
f6='1950nm yellow scale(y,1) norma(y) yes'; //
f6='2300nm red scale(y,1) norma(y) yes'; //
//
// Funktionen berechnen:
// Parameter: 1_funktion 2_farbe 3_skalierung 4_plot?
// für Parameter 1, 3 und 4 stehen alle Funktionen bereit
// Zugriff auf f1...f6 möglich
//
anzg=2; // Anzahl zu berechnender Zeitfkt., max.8
g1='TB(f1,f2,4) orange scale(y,1e-3) yes'; // Stefan/Boltzmann Temperatur
//
g2='TP(f5,f6,1) green scale(y,2e-4) yes'; // Planck-Temperatur (blau, rot)
// Planck-Temperaturkurve laden:
kurve='tempfkt_1550nm_2300nm_27x4.bin'; // File muß
// vorhanden sein!
//
//g3='P(f3,f4) orange scale(y,1e-4) yes'; // Power (scale in kW~10e-3, W~1)
//g4='E(f3,f4) orange scale(y,1) yes'; // zugef. Energy in mW pro Sample
//g5='S(f1,f2,0,-.1,1,0) purple scale(y,1) -'; // Schwellwert
//g6='f1-f2 yellow scale(y,1) norma(y) -'; // Subtraktion
//g7='f6-f5 green scale(y,1) yes'; // Differenz
//g1='TP(f5,f6,1) green norma(y) yes'; // Planck-Temperatur
//g2='TB(f5,f6,10) orange norma(y) yes'; // Boltzmann-Temperatur
//g1='TP(f5,f6,1) green scale(y,1e-4) yes'; // Planck-Temperatur
//g2='TB(f5,f6,10) orange scale(y,2e-4) yes'; // Boltzmann-Temperatur
//
// Zeitfunktionen zur Ausgabe an *.inc File Atmel AVR-Studio4, Länge 256 mal 4
avrfunc='f3 f4 f5 f6'; // genau vier f-Funktionen sind erlaubt
avrrate = 10000; // 10kHz ~ 1/100 µs, gewünschte Smpelrate für inc-File
avrleng = 256; // gewünschte Anzahl von Smpels
//
```

## wav2gif\_v6.sce – Scilab-Dialog

- Dialogführung siehe [Scilab-Dialog.pdf](#)

### Ergebnisplot:

