

## Úvod

Přenos tepla radiací se uskutečňuje elektromagnetickým zářením o vlnových délkách přibližně v rozmezí od 0,1 μm do 0,1 mm. Tepelná energie je přenášena ve formě diskretních kvant energie o velikosti

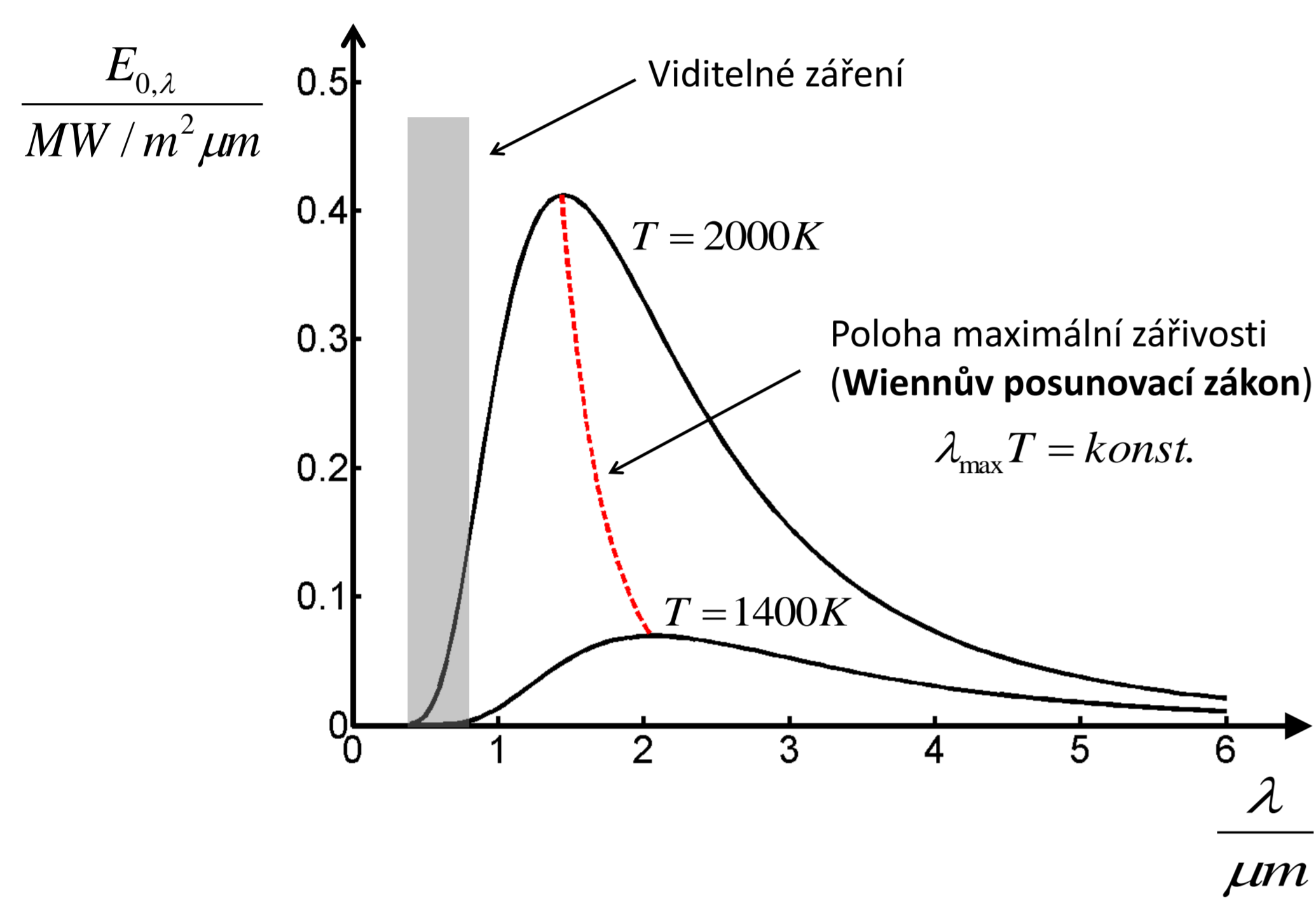
$$e = h \frac{c}{\lambda} \quad [J]$$

$h$  ... Planckova konstanta,  $h=6,6256 \cdot 10^{-34}$  J·s  
 $c$  ... rychlost světla,  $c=299\,792\,458$  m/s  
 $\lambda$  ... vlnová délka elektromagnetického záření

Každý povrch o dané teplotě emituje elektromagnetické záření v celém rozsahu vlnových délek. Pro každou vlnovou délku je však emitována jiná hodnota zářivé energie. Její rozložení v závislosti na vlnové délce definuje pro tzv. černé těleso (ideální zářič) **Planckův vyzařovací zákon**:

$$E_{0,\lambda} = \frac{2\pi hc^2}{\lambda^5 \left[ \exp\left(\frac{hc}{kT\lambda}\right) - 1 \right]} \quad \left[ \frac{W}{m^3} \right]$$

$E_{0,\lambda}$  ... monochromatická zářivost  
 $T$  ... teplota povrchu  
 $k$  ... Boltzmannova konstanta  
 $k = 1,3806488 \cdot 10^{-23}$  J/K



Celkovou energii vyzařenou černým tělesem získáme integrací  $E_{0,\lambda}$  přes celé spektrum vlnových délek. Výsledný vztah je známý jako **Stefanův-Boltzmannův zákon**

$$E_0 = \int_0^\infty E_{0,\lambda} d\lambda = \sigma T^4 \quad \left[ \frac{W}{m^2} \right]$$

$E_0$  ... zářivost černého tělesa  
 $\sigma$  ... Stefanova-Boltzmannova konstanta,  $\sigma=5,67 \cdot 10^{-8}$  [W/m<sup>2</sup>K<sup>4</sup>]

Pro reálné povrchy (šedé těleso) platí:

$$\dot{q} = \varepsilon \sigma T^4 \quad \left[ \frac{W}{m^2} \right]$$

$\varepsilon$  ... poměrná zářivost (emisivita)  
 – popisuje efektivitu záření z povrchu v porovnání s ideálním zářičem ( $0 \leq \varepsilon \leq 1$ )

## Kirchhoffův zákon

Když na daný reálný povrch dopadá nějaká zářivá energie, část z ní může být odražena, část pohlcena a část může povrchem projít.

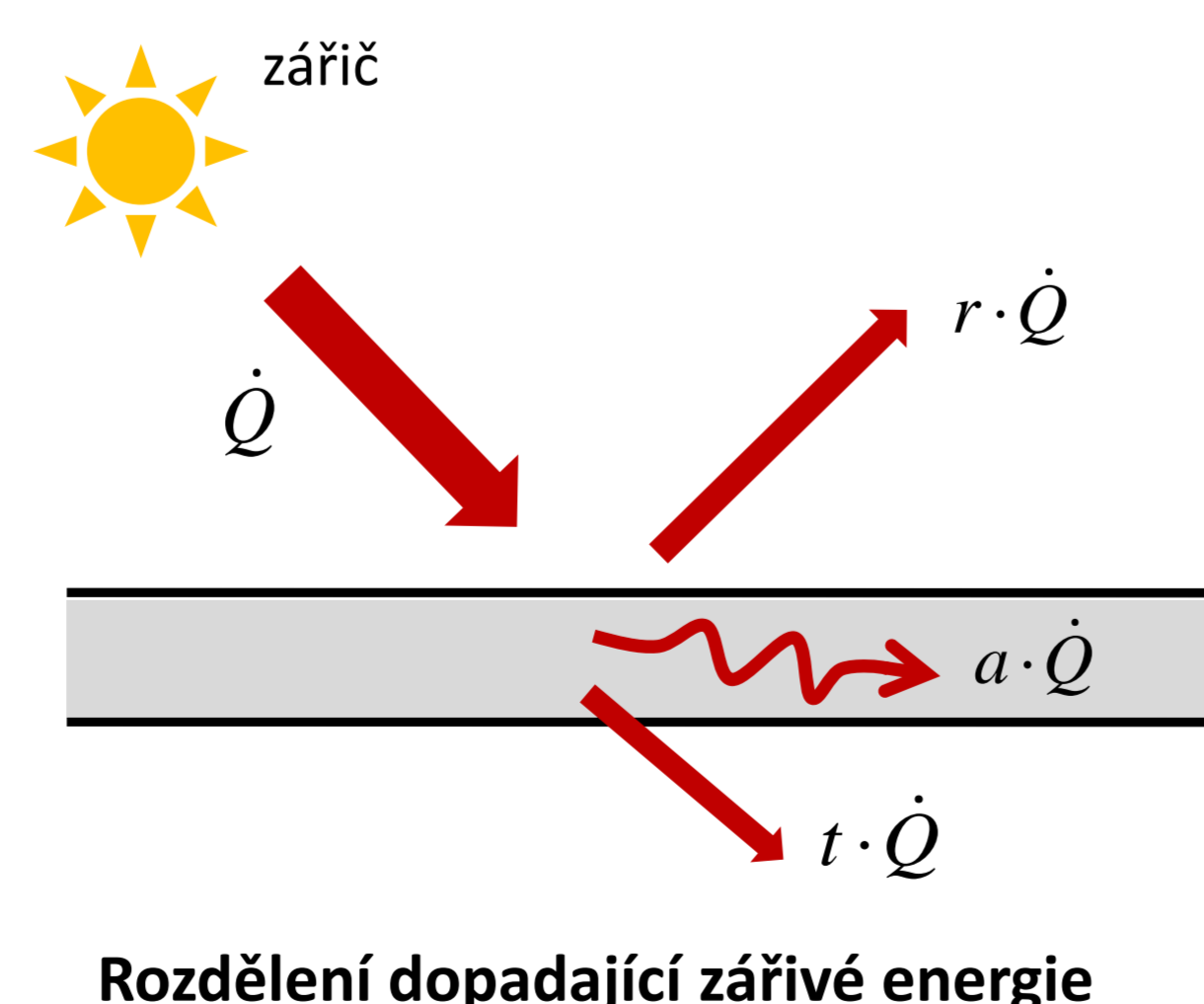
$$\dot{Q} = r \cdot \dot{Q} + a \cdot \dot{Q} + t \cdot \dot{Q} \quad \begin{matrix} r \dots \text{reflektance (poměrná odrazivost)} \\ a \dots \text{absorptance (poměrná pohltivost)} \\ t \dots \text{transmitance (poměrná průteplivost)} \end{matrix}$$

$$(1 = r + a + t)$$

Většina pevných těles tepelné záření netransmituje; tedy platí  $r+a=1$ . U dvouatomových plynů je  $D=1$ , u víceatomových  $D<1$ . Pro **černé těleso** je  $a=1$ , tj.  $r=t=0$ . Černé těleso je tedy nejen ideální zářič, ale také ideální absorbér.

**Kirchhoffův zákon** definuje rovnost

$$a = \varepsilon$$



## Přenos tepla mezi černými povrchy

Pro tepelný tok přenášený mezi dvěma povrchy, které jsou obecně orientované platí vztah

$$\dot{Q}_{1-2} = S_1 F_{1-2} \sigma (T_1^4 - T_2^4) = S_2 F_{2-1} \sigma (T_1^4 - T_2^4)$$

$F_{m-n}$  ... **úhlový součinitel** - část energie, která opouští povrch  $m$  a dopadne na povrch  $n$

$$\sum_{j=1}^n F_{i-j} = 1$$

Pro určení úhlových součinitelů jsou v praxi často používány grafy nebo tabulky pro různá plošná i prostorová uspořádání.

## Přenos tepla zářením mezi šedými povrchy

Problematiku přenosu tepla zářením mezi šedými povrchy komplikuje fakt, že reálné povrchy tepelnou energii jednak vyzařují, ale také ji mohou pohlcovat a odrážet a to dokonce mnohonásobně.

Odvození teoretických vztahů pro tepelný tok zářením mezi šedými tělesy usnadňují formulace dvou klíčových veličin:

**Irradiace, G** – celkový tok energie dopadající na jednotkový povrch

**Radiozita, J** – celkový tok energie opouštějící jednotkový povrch

$$J = \varepsilon \cdot E_0 + r \cdot G$$

Pro přenos tepla mezi dvěma rovnoběžnými povrchy lze odvodit vztah

$$\dot{Q}_{1-2} = \frac{\sigma (T_1^4 - T_2^4)}{\frac{1-\varepsilon_1}{\varepsilon_1 S_1} + \frac{1}{S_1 F_{1-2}} + \frac{1-\varepsilon_2}{\varepsilon_2 S_2}} \quad (1)$$

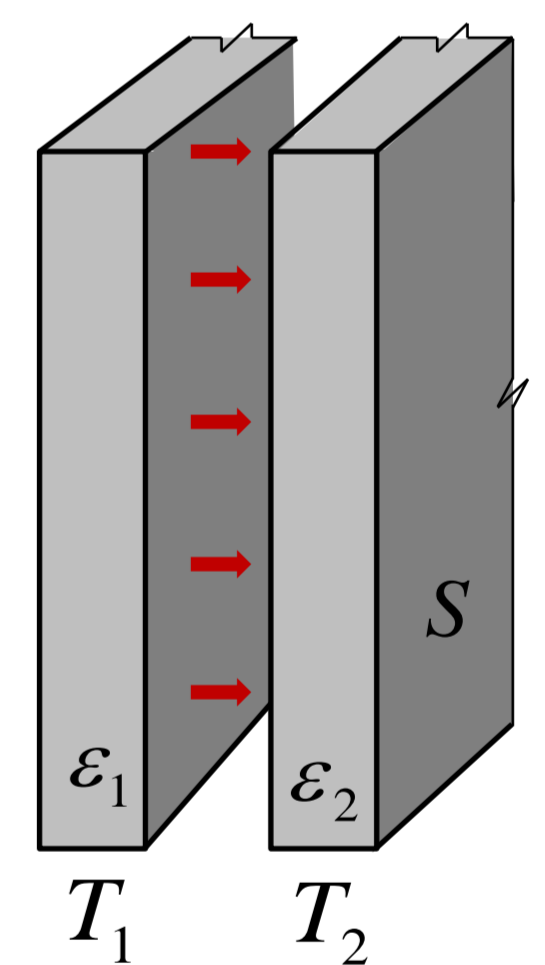
## Nekonečně rozlehlé rovinné paralelní povrchy

Zde platí

$$S_1=S_2, F_{1-2}=1$$

Odtud z rovnice (1) dostáváme

$$\dot{q}_{1-2} = \frac{\dot{Q}_{1-2}}{S} = \frac{\sigma (T_1^4 - T_2^4)}{\frac{1}{\varepsilon_1} + \frac{1}{\varepsilon_2} - 1}$$



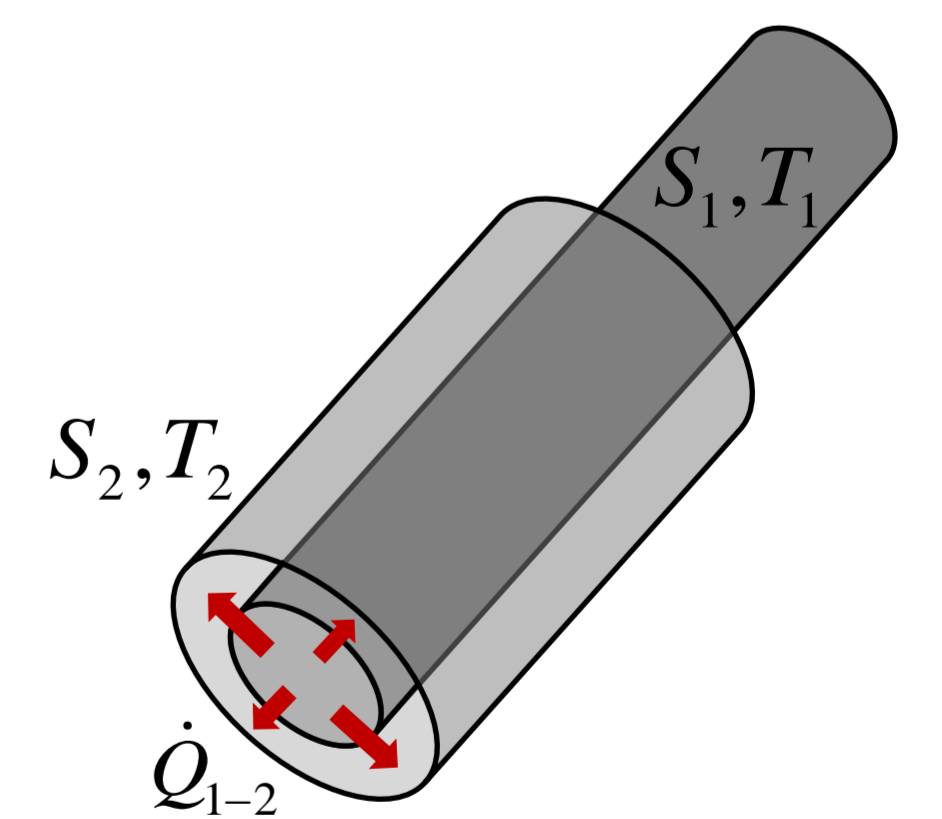
## Nekonečně dlouhé soustředné válce

Zde platí

$$S_1 \neq S_2, F_{1-2}=1$$

Odtud z rovnice (1) dostáváme

$$\dot{Q}_{1-2} = \frac{\sigma S_1 (T_1^4 - T_2^4)}{\frac{1}{\varepsilon_1} + \frac{S_1}{S_2} \cdot \frac{1-\varepsilon_2}{\varepsilon_2}}$$



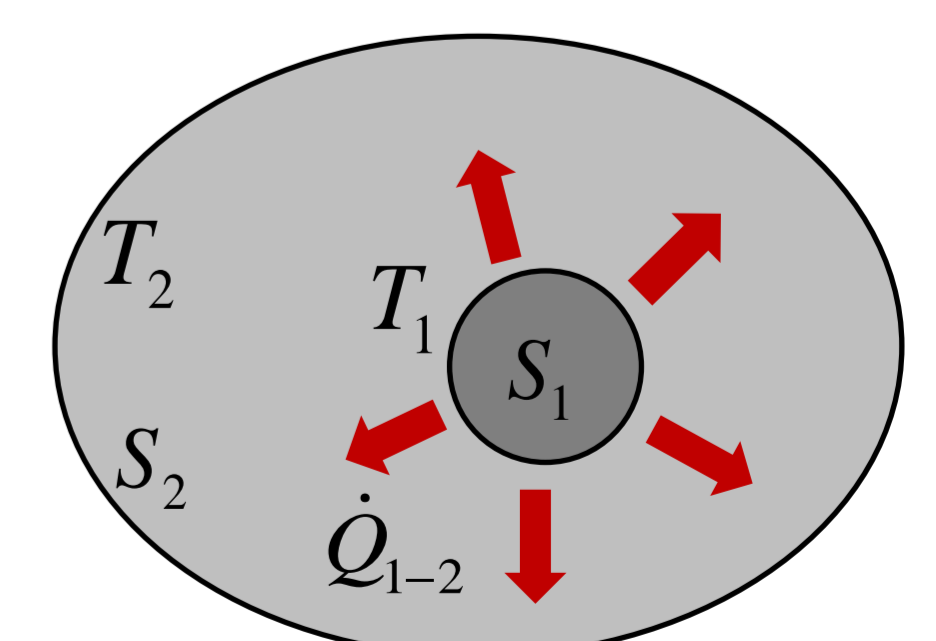
## Jeden povrch obklopen mnohem větším povrchem

Zde platí

$$S_1/S_2 \rightarrow 0, F_{1-2}=1$$

Odtud z rovnice (1) dostáváme

$$\dot{Q}_{1-2} = S_1 \varepsilon_1 \sigma (T_1^4 - T_2^4)$$



Autor: Ing. Stanislav Knotek