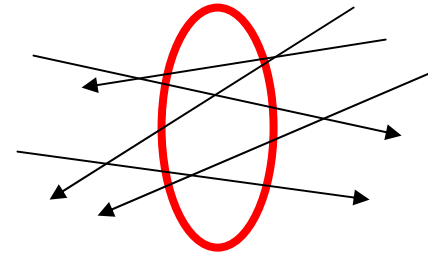
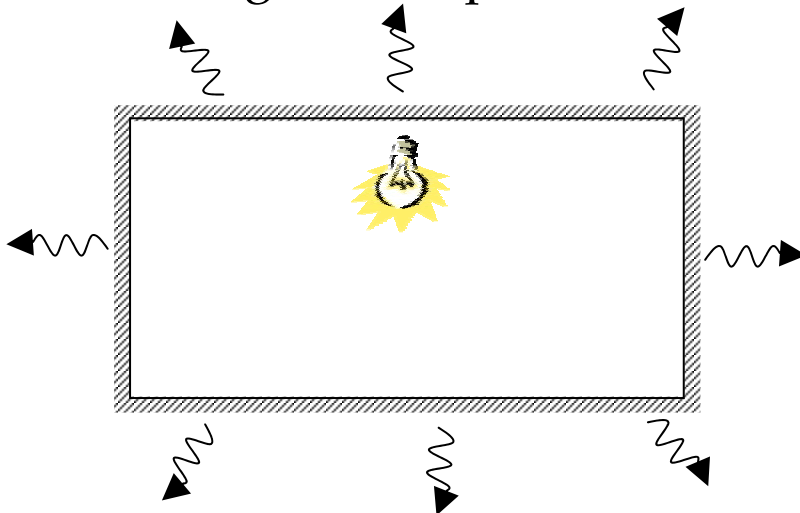


# Radiosidade

Claudio Esperança  
Paulo Roma Cavalcanti

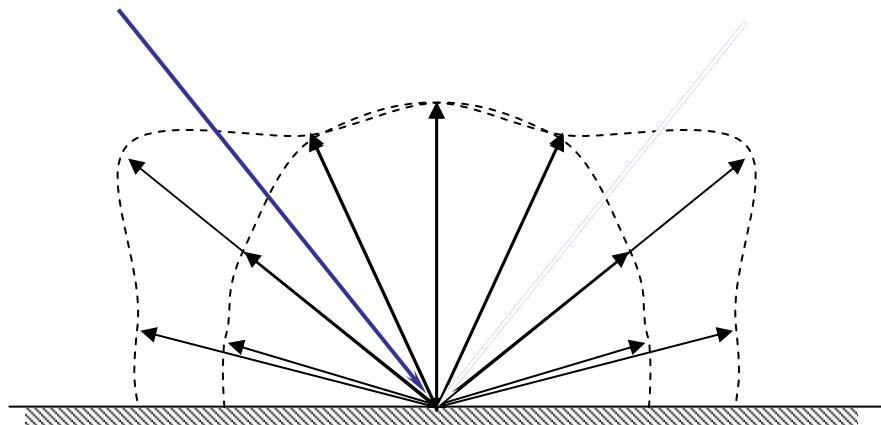
# Radiosidade – Resumo

- Modelo de iluminação global
  - Luminosidade aparente de um ponto de uma superfície depende de todos os pontos de todas as superfícies
- Cada objeto da cena é visto como um retalho de superfície que pode emitir e refletir luz
- Cena é um ambiente fechado do ponto de vista termodinâmico
  - Energia que entra no sistema = energia que sai do sistema
  - “Temperatura” das superfícies é invariante no tempo
  - Energia total que atravessa uma curva fechada é nula



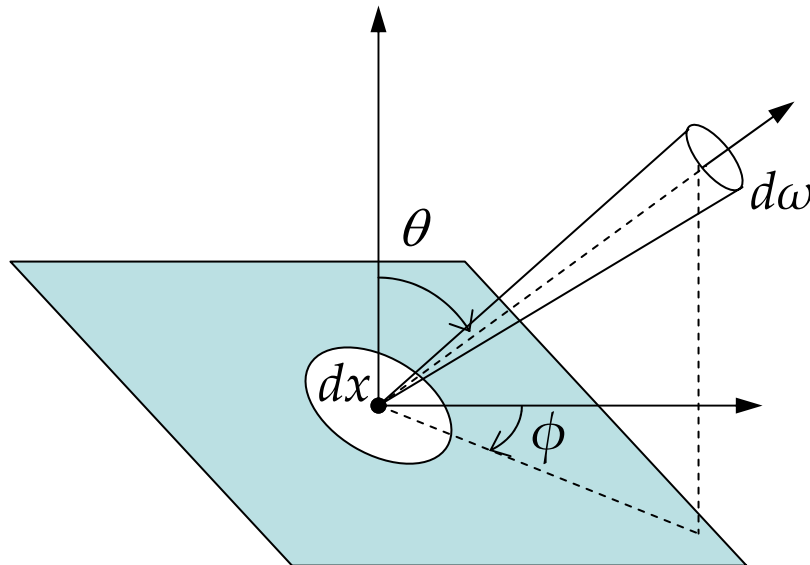
# Luminosidade Aparente

- Modelo da luminosidade aparente de um ponto leva em conta, além de sua luz própria, como o ponto reflete a luz (energia) que vem de cada direção
  - BRDF: *Bidirectional Reflectance Distribution Function*



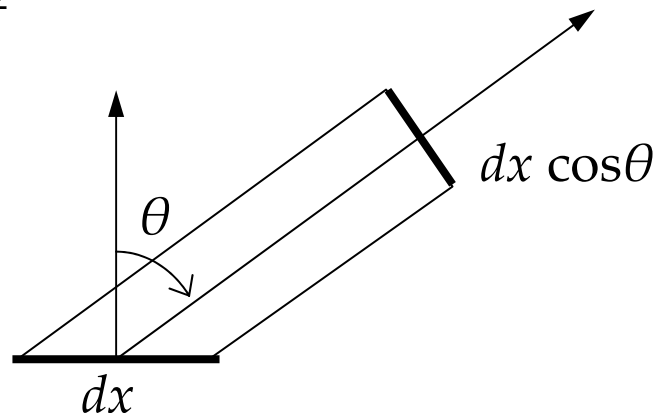
# Quantidades diferenciais

- Consideremos apenas um ponto e uma direção
  - Ponto é um elemento diferencial de área ( $dx$ )
    - ▮ Unidade de área =  $m^2$
  - Direção é um elemento diferencial de ângulo sólido ( $d\omega$ )
    - ▮ Unidade de ângulo sólido =  $sr$  (estéreo-radiano)



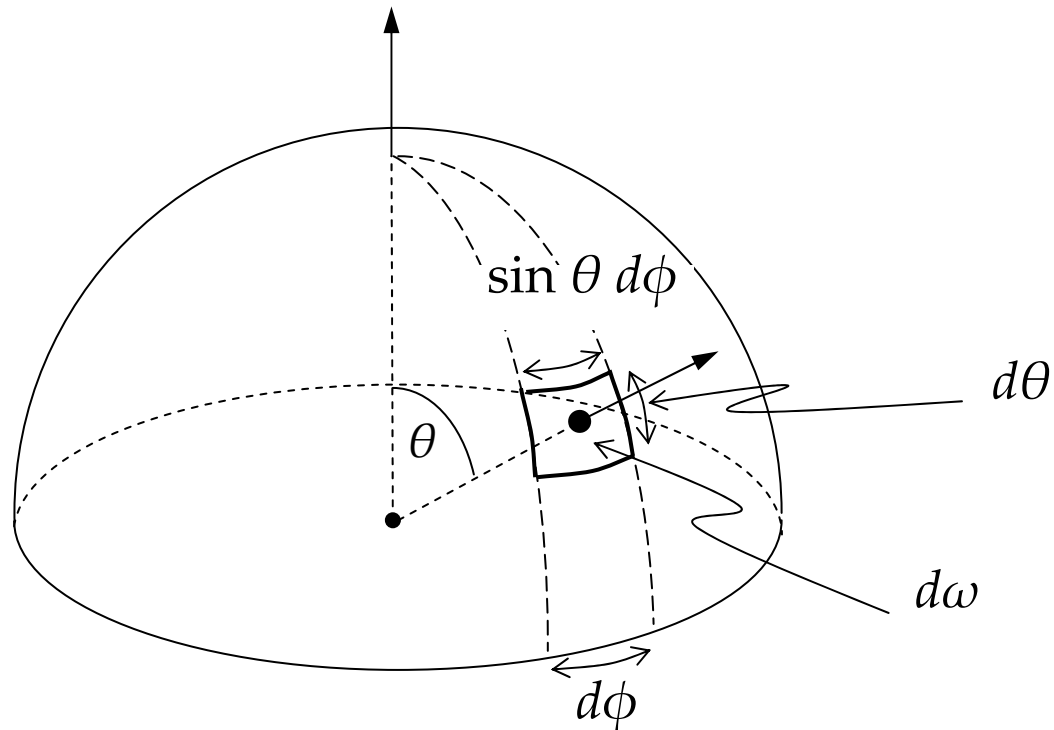
# Radiância, Fluxo e Irradiância

- A radiância  $L(x, \theta, \phi)$  é a luminosidade aparente de um ponto numa direção
  - Unidade:  $W/(m^2 \cdot sr)$
- A potência (ou *fluxo*) da luz de um ponto  $x$  numa determinada direção  $(\theta, \phi)$  é dada por
  - $\Phi(x, \theta, \phi) = L(x, \theta, \phi) dx \cos \theta d\omega$
  - O termo  $\cos \theta$  transforma o elemento de área real  $dx$  num elemento de área *aparente*
  - Unidade:  $W$
- A irradiância de um ponto  $x$  numa direção  $(\theta, \phi)$  é a potência irradiada por unidade de área e é dada por
  - $E(x, \theta, \phi) = \Phi(x, \theta, \phi) / dx = L(x, \theta, \phi) \cos \theta d\omega$
  - Unidade:  $W/m^2$



# Ângulo sólido como produto de ângulos

- Para expressar o elemento diferencial de ângulo sólido  $d\omega$  em termos dos diferenciais de ângulo  $d\theta$  e  $d\phi$  temos
  - $d\omega = (\sin \theta) d\theta d\phi$
  - O termo  $\sin \theta$  corrige a deformação de  $d\phi$  à medida que  $\theta$  se aproxima de 0



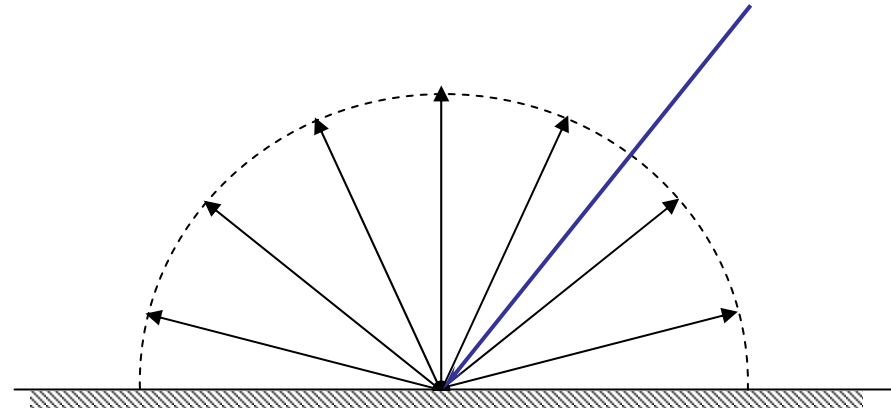
# Radiosidade

- Portanto, a *irradiância* de um ponto  $x$  numa determinada direção  $(\theta, \phi)$  é dada por
  - $E(x, \theta, \phi) = L(x, \theta, \phi) \cos \theta \sin \theta d\theta d\phi$
- A radiosidade do ponto  $x$  é a irradiância total da luz que sai de  $x$  e é computada somando as contribuições da potência direcional  $E(x, \theta, \phi)$  por todo o hemisfério  $\Omega$  sobre  $x$

$$\begin{aligned} B(x) &= \int_{\Omega} L(x, \theta, \phi) \cos \theta d\omega \\ &= \int_0^{\pi/2} \int_0^{2\pi} L(x, \theta, \phi) \cos \theta \sin \theta d\theta d\phi \end{aligned}$$

# Radiosidade de refletores lambertianos

- Na radiosidade clássica, a reflexão é perfeitamente *lambertiana*, isto é, espalha luz incidente uniformemente em todas as direções
  - A radiância  $L(x, \theta, \phi)$  de um ponto  $x$  não depende da direção e pode ser escrita mais simplesmente como  $L(x)$
  - A radiosidade  $B(x)$  pode ser então ser escrita como



$$\begin{aligned} B(x) &= \int_0^{\pi/2} \int_0^{2\pi} L(x) \cos \theta \sin \theta d\theta d\phi \\ &= L(x) \int_0^{\pi/2} \int_0^{2\pi} \cos \theta \sin \theta d\theta d\phi = \pi L(x) \end{aligned}$$



# Radiância em equilíbrio

- Resumindo: Para refletores lambertianos, a *radiosidade* depende apenas da *radiância*, isto é,  $B(x) = \pi L(x)$
- Para montarmos as equações de equilíbrio de energia precisamos correlacionar a radiosidade (ou radiância) de todos os pontos
- A radiância de um ponto  $x$  é sua radiância própria (ex., se é uma fonte de luz) somada à radiância devida à reflexão da luz de outros pontos da cena

$$L(x) = L_e(x) + \frac{\rho_d(x)}{\pi} \int_{\Omega} L_i(x, \theta, \phi) \cos \theta d\omega$$

- $L_e(x)$  é a radiância emitida
- $L_i(x, \theta, \phi)$  é a radiância incidente (não uniforme em todas as direções)
- $\rho_d(x)$  é o coeficiente de reflexão difusa (precisamos dividir por  $\pi$  porque o coeficiente relaciona radiosidades e não radiâncias)

# Radiosidade em equilíbrio

- Multiplicando a equação de equilíbrio da radiância por  $\pi$  temos

$$\pi L(x) = \pi L_e(x) + \rho_d(x) \int_{\Omega} L_i(x, \theta, \phi) \cos \theta d\omega$$

- Definimos  $H(x)$  como a radiosidade incidente em  $x$

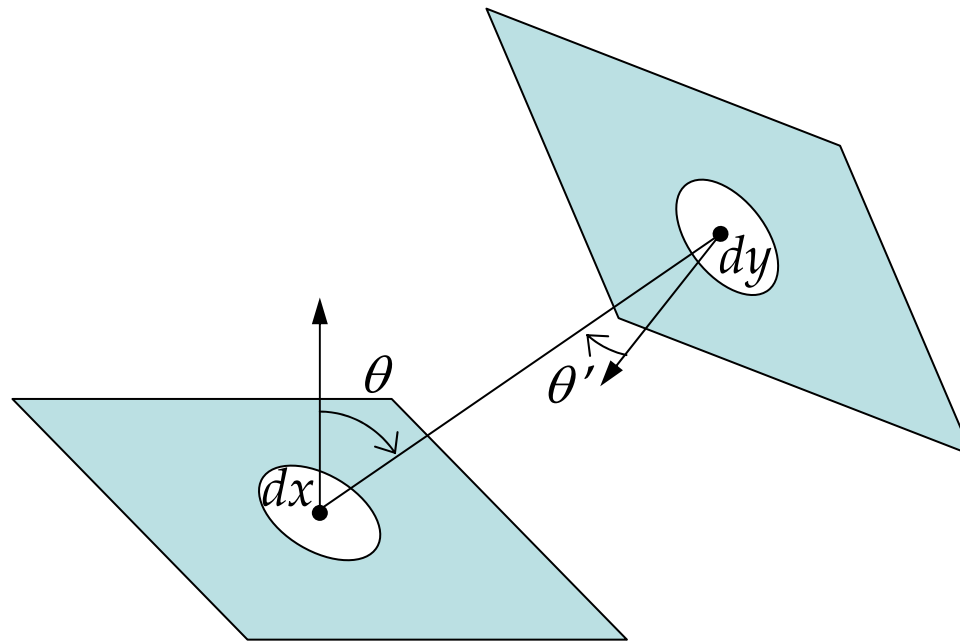
$$H(x) = \int_{\Omega} L_i(x, \theta, \phi) \cos \theta d\omega$$

- Lembrando que  $B(x) = \pi L(x)$  e definindo a radiosidade emitida  $E(x) = \pi L_e(x)$  temos

$$B(x) = E(x) + \rho_d(x)H(x)$$

# Radiosidade incidente

- A radiosidade incidente  $H(x)$  pode ser obtida integrando-se as contribuições de todos os pontos  $y$  de todas as superfícies  $S$  da cena (ao invés das contribuições provenientes de todos os elementos de ângulo sólido)
  - $r$  é a distância entre  $x$  e  $y$
  - $\theta'$  e  $\phi'$  são os ângulos análogos a  $\theta$  e  $\phi$  com relação a  $y$



# Radiosidade incidente

- Observamos que:

- A energia enviada de  $x$  para  $y$  é idêntica àquela enviada de  $y$  para  $x$  e portanto

$$L(x, \theta, \phi) = L(y, \theta', \phi')$$

- Se assumimos que todas as superfícies são lambertianas, então

$$L(y, \theta', \phi') = L(y) = B(y)/\pi$$

- A energia trocada entre  $x$  e  $y$  pode ser bloqueada por um anteparo e portanto precisamos definir uma função de visibilidade  $V(x,y)$ . Logo,

$$L_i(x, \theta, \phi) = \frac{B(y)}{\pi} V(x, y)$$

# Radiosidade incidente

- Lembramos que a radiosidade incidente é dada por

$$H(x) = \int_{\Omega} L_i(x, \theta, \phi) \cos \theta d\omega$$

- Para expressar o elemento diferencial de ângulo sólido  $d\omega$  como

$$d\omega = \frac{\cos \theta' dy}{r^2}$$

- Observe que a área aparente de  $dy$  decresce com o quadrado da distância a  $x$
- Podemos portanto exprimir a radiosidade incidente em  $x$  como uma integral das contribuições de todos os pontos  $y$ :

$$H(x) = \int_{y \in S} B(y) \frac{\cos \theta \cos \theta'}{\pi r^2} V(x, y) dy$$

# Fator de forma

- Na prática, ao invés de relacionar elementos diferenciais de área (i.e.,  $dx$  e  $dy$ ), o método da radiosidade relaciona pequenos retalhos de área
- Se  $P_i$  e  $P_j$  são retalhos de superfície com áreas  $A_i$  e  $A_j$ , respectivamente então define-se o fator de forma  $F_{ij}$  como a fração de energia que sai de  $P_j$  e atinge  $P_i$ 
  - $F_{ij}$  é adimensional
- Sob a hipótese do equilíbrio de energia e assumindo que a radiosidade de cada retalho é constante por toda sua superfície, temos

$$A_i F_{i,j} = A_j F_{j,i} = \int_{x \in P_i} \int_{y \in P_j} \frac{\cos \theta \cos \theta'}{\pi r^2} V(x, y) dy dx$$

# Sistema de equações

- Podemos então definir um sistema de equações lineares que espelha o balanço de energia global na cena

$$A_i B_i = A_i E_i + \rho_i \sum_{j=1}^n B_j F_{j,i} A_j$$

- Como sabemos que  $A_i F_{i,j} = A_j F_{j,i}$ , podemos simplificar a equação acima:

$$B_i = E_i + \rho_i \sum_{j=1}^n B_j F_{i,j} \quad \text{ou} \quad E_i = B_i - \rho_i \sum_{j=1}^n B_j F_{i,j}$$

- $n$  retalhos
- $\rho_i$  é o fator de refletividade do retalho  $i$
- $B_i$  é a radiosidade total (constante) do retalho  $i$
- $E_i$  é a radiosidade emissiva do retalho  $i$  (não nula apenas se o retalho é fonte de luz)

# Sistema de equações em forma matricial

$$\begin{bmatrix} 1 - \rho_1 F_{11} & -\rho_1 F_{12} & \cdots & -\rho_1 F_{1n} \\ -\rho_2 F_{21} & 1 - \rho_2 F_{22} & \cdots & -\rho_2 F_{2n} \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ -\rho_n F_{n1} & -\rho_n F_{n2} & \cdots & 1 - \rho_n F_{nn} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} B_1 \\ B_2 \\ \vdots \\ B_n \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} E_1 \\ E_2 \\ \vdots \\ E_n \end{bmatrix}$$

- Observe que os elementos da diagonal principal valem 1 se  $F_{i,i} = 0$ 
  - Válido a menos que o retalhos seja côncavo
- A grande dificuldade reside em computar os fatores de forma!