

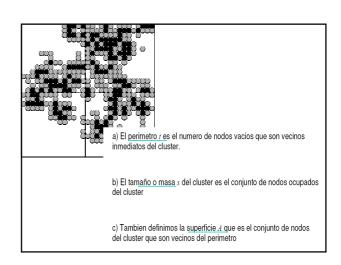
Estructura de los fragmentos

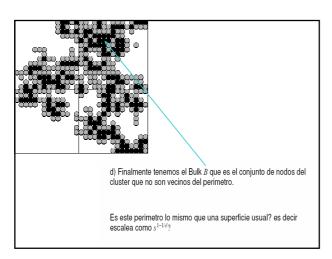
Algunas propiedades de los clusters

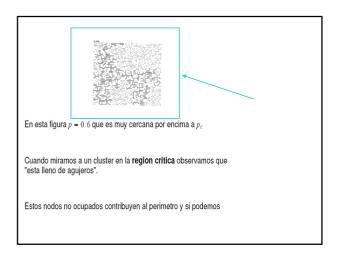
a) perimetro

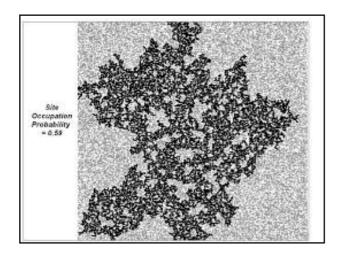
b) superficie

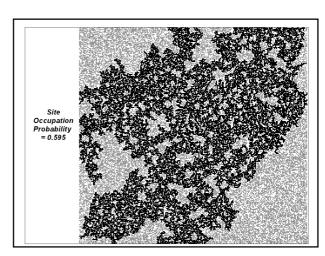
c) radio











"experimental!"

 ${f A}$ Idefinir una densidad tipica de agujeros interiores tendremos que t sera proporcional a la masa del cluster!.

Esto es asi y resulta entonces que

 $t \propto s$ $(s \rightarrow \infty)$

por la presencia de agujeros el perimetro crece con la masa de esta forma

Radio de un cluster

Hay varias posibles definiciones :

-Sea ${\bf r}_0=\frac{1}{x}\sum_1^x {\bf r}_i$ el centro de masa del sistema, entonces el radio de giro esta dado por

$$R_s^2 = \sum_{\mathbf{i}} \frac{(\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_0)^2}{s}$$

Esto vale para un cluster y se promedia sobre todos los clusters de

-La distancia media entre todos los pares de nodos de un cluster es

$$\frac{1}{2}\sum_{ij}\frac{(\mathbf{r}_i-\mathbf{r}_j)^2}{s(s-1)}$$

$$\frac{1}{s(s-1)} \sum_{ij} (r_i - r_j)^2 = 2R_s^2$$

pues si coloco el origen en el CM de un cluster grande vemos que

$$\sum_{ij} (\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_j)^2 = \sum_{ij} (\mathbf{r}_i)^2 + \sum_{ij} (\mathbf{r}_j)^2 + 2 \sum_{ij} (\mathbf{r}_i \cdot \mathbf{r}_j) = 2s \sum_{i} (\mathbf{r}_i)^2$$

luego se reporduce R_s^2

$$\frac{1}{s(s-1)} \sum_{ij} (r_i - r_j)^2 = \frac{1}{s(s-1)} 2s \sum_i r_i^2$$

\$\times 2R_s^2\$

Sobre un cluster podemos definir la funcion de correlacion, como se hizo para Bethe,

g(r)

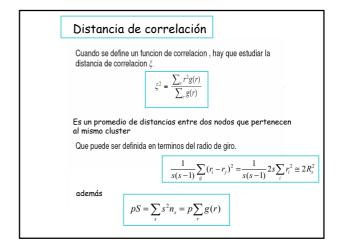
La probabilidad que un nodo a una distancia r de un nodo ocupado este ocupado y pertenezca al mismo cluster

El numero de nodos promedio unidos al *origen* es $\sum_r g(r)$. $\left\{\sum_r g(r) = S\right\}$.

Por otro lado el numero medio de nodos unidos al *origen* es :

1) la probabilidad de que un nodo pertenezca a un cluster de tamaño s es $\frac{n_s s}{\sum_s n_s s}$ 2)y entonces el promedio es $S = \sum_s \left[\frac{n_s s}{\sum_s n_s s}\right]$

resulta $\frac{\sum s^2 n_z | p}{\sum s^2 n_z | p}$ entonces $\frac{\sum s^2 n_z}{p} = \sum_r g(r) \Rightarrow \sum s^2 n_z = p \sum_r g(r) = pS$ $\cos S = \frac{\sum_r r^2 n_z}{p}$ Como siempre hay que tener cuidado con las sumas que pueden contener terminos divergentes y en el caso $p > p_c$ esto puede ocurrir \Rightarrow entonces hay que separar la contribucion del cluster infinito sobre p_c .

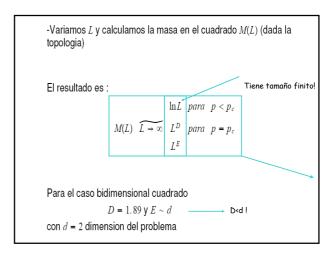


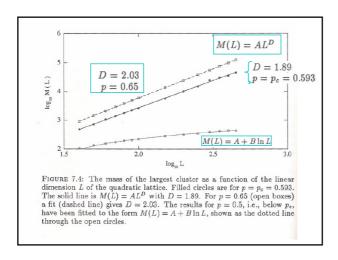
ii) $2R_z^2$ es la distancia cuadratica media entre 2 nodos de un cluster de tamaño s.

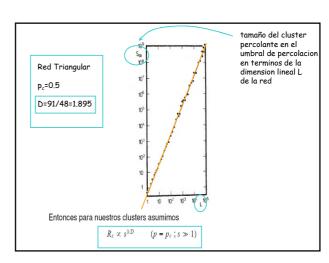
iii) en un cluster hay s nodos $p = \sum sn_s$ $p = \sum sn_s$ $S = \frac{\sum s^2 n_s}{\sum sn_s s} = 2\frac{\sum_s R_z^2 n_s s^2}{\sum n_s s^2}$ Luego ξ viene asociado al tamaño de los clusters que dan la contribucion mas importante al segundo momento de la distribución de los tamaños de los clusters, entonces debería ser $\xi \propto |p-p_c|^{-\nu}$

Hagamos una pequeña excursión por ámbitos impensados

Como varia R_i en el umbral de percolacion? -Supongamos un problema de 2 dimensiones en una red cuadrada -Supongamos que tomamos el cluster mas grande -Supongamos que trabajamos sobre una lattice cuadrada de tamaño L^2 o en su defecto que tomamos una red infinta y la observamos sobre una ventana de tamaño L^2 .



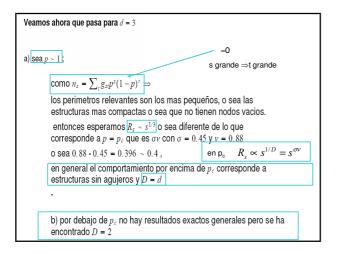


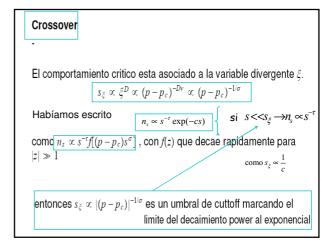


Volvemos

Ahora volvemos al comportamiento de ξ : $\xi^2 = 2\frac{\sum_{\varepsilon} R_{z^n \varepsilon^2}^2}{\sum_{n_{\varepsilon} \varepsilon^2}}$ $\sum_{n_{\varepsilon} \varepsilon^2} \text{ es. el momento de orden 2 de la distribucion de } n_{\varepsilon} \text{ diverge como } p - p_{\varepsilon}|^{-\gamma}, \text{ con } \gamma = (3 - \tau)/\sigma$ Entonces el numerador seria un momento del order k = 2 + 2/D y entonces diverge con un exponente $(3 - \tau + 2/D)/\sigma$

Por lo tanto el cociente expresado en ξ^2 diverge como $2/\sigma D$, pues tengo: $(3-\tau+2/D)/\sigma-(3-\tau)/\sigma=\frac{2}{D\sigma}$ Pero segun i vimos tambien diverge con v $\xi\propto |p-p_c|^{-v}$ de donde entonces $\xi^2\propto |p-p_c|^{-2v}$ luego $1/D=\sigma v$ -





Asi que aca lo importante es la existencia de una distancia caracteristica sobre la cual cambia "el comportamiento" del sistema.
Por ejemplo cuando se vio que [para $p \neq p_c$] $g(r) \propto \exp(-r/\xi)$ donde ξ es la escala del problema (siempre que hay una exponencial debemos tener una variable adimensional).
Tambien vimos que ξ diverge en el punto critico y el comportamiento de la funcion de correlacion es tipo ley de potencias con $g(r) \propto r^{-(d-2+\eta)}$

El Cluster infinito en el umbral de percolacion

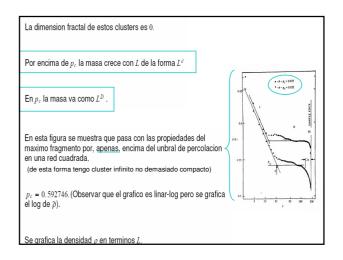
i) Por debajo de p_c no hay cluster percolante.

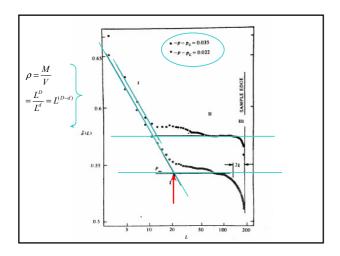
ii) Por encima de p_c si hay cluster percolante.

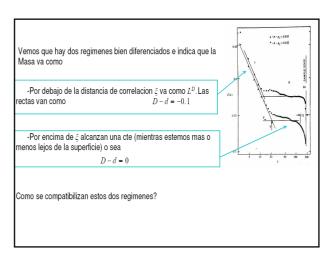
iii) cuando nos acercamos al umbral $\mathcal{E} \propto |p-p_c|^{-\nu}$ Como las cuentas se realizan sobre redes finitas vemos, que pasa en terminos de L.

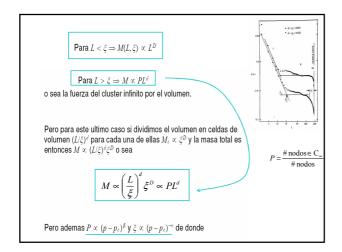
Ya vimos como va la masa del mayor fragmento para los tres regimenes que nos interesan.

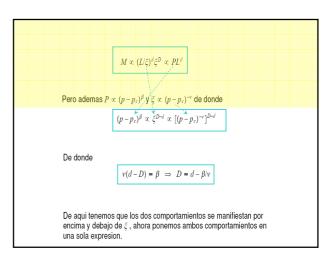
En particular en p_ε se verificaba que con L la dimension de la red o ventana $R_\varepsilon \propto L \qquad L \propto s^{1/D} \qquad s \propto L^D$ Debajo de p_ε el maximo cluster es finito ocurre que al crecer L supera el tamaño tipico ξ (la ventan con la que lo miro) y cuando L sigue creciendo la masa contenida mantiene cte y la densidad de nodos decrece.









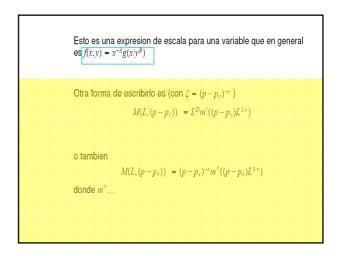


Como el cambio de comportamiento corresponde al cociente L/ξ , luego

$$M(L,\xi) = L^D m(L/\xi)$$

 $\begin{array}{l} \operatorname{con}\,m(L/\xi) = m(x) \ \mathrm{y} \ \mathrm{si} \ x << 1, \ m(x) = \mathit{cte}. \ \mathrm{y} \ \mathrm{para} \ x >> 1, \\ m(x) \ \propto \ x^{d-D} = (L/\xi)^{d-D}. \end{array}$

O sea que tenemos una relacion de escala para la masa contenida en un dado volumen.



Funciones homogeneas $F(\lambda x) \text{ es homogenea para todo } \lambda \Rightarrow$ $F(\lambda x) = g(\lambda)F(x)$ Donde $g(\lambda)$ sera tal que $F(\lambda \mu x) = g(\lambda \mu)F(x) = g(\lambda)F(\mu x) = g(\lambda)g(\mu)F(x) \Rightarrow$ $g(\lambda \mu) = g(\lambda)g(\mu)$ Entonces $\frac{\hat{\varepsilon}}{\hat{\varepsilon}\mu}g(\lambda \mu) = \lambda g'(\lambda \mu) = g(\lambda)g'(\mu)$

Si
$$\mu = 1$$
 y $g'(\mu) = p$
$$\lambda g'(\lambda) = pg(\lambda)$$
 si $g(\lambda) = \lambda^p \Rightarrow g'(\lambda) = p\lambda^{(p-1)} = p\lambda^p/\lambda$ etc.
$$g(\lambda) = \lambda^p$$
 Entonces
$$F(\lambda x) = \lambda^p F(x)$$

Para dos variables $f(\lambda^p x, \lambda^g y) = \lambda f(x,y)$ si ahora defino $\lambda = y^{\frac{1}{q}}$ $y^{\frac{1}{q}} f(y^{\frac{p}{q}} x, 1) = f(x,y)$ De donde la funcion homogenea de dos variables depende de (x,y) via $y^{\frac{q}{q}} x$

Esto es una expresion de escala para una variable que en general es $f(x,y) = x^{-1}g(x)^{p}$. Otra forma de escribirlo es $(\cos \xi = (p-p_c)^{-v})$ $M(L,(p-p_c)) = L^D m'((p-p_c)L^{1/v})$ o tambien $M(L,(p-p_c)) = (p-p_c)^{-x}m''((p-p_c)L^{1/v})$ donde m'' ...

```
Si en vez de fijarnos en la masa nos fijamos en el R_\varepsilon haciendo un calculo similar (expresando la masa en terminos de R_\varepsilon) obtendremos R_\varepsilon = s^\rho h(x) = s^\rho h((p-p_\varepsilon)s^\sigma) Con h(x) = cte \text{ para } |x| << 1 h(x) = x^{(\rho^*-\rho)/\sigma} \text{ para } x << -1 h(x) = x^{(\rho^*-\rho)/\sigma} \text{ para } x >> 1
```