## Control de Calidad de Radiación Solar

Energía Solar Fotovoltaica

Oscar Perpiñán Lamigueiro

Universidad Politécnica de Madrid

- 1 Estadística
- ② Gráficos
- 3 Control de Calidad de Medidas
- 4 Control de Calidad de Modelos

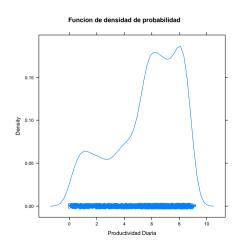
## Variable aleatoria y proceso estocástico

- ▶ Una variable aleatoria es una función que asigna un único numero real a cada resultado de un espacio muestral en un experimento.
- Un proceso estocástico es una variable aleatoria que evoluciona a lo largo del tiempo (p.ej. la radiación).

## Función de densidad de probabilidad

La función de densidad de probabilidad, f(X), de una variable aleatoria **asigna probabilidad** a un suceso:

$$P(a < X < b) = \int_{a}^{b} f(x)dx$$
$$P(X < b) = \int_{-\infty}^{b} f(x)dx$$
$$P(X > a) = \int_{a}^{\infty} f(x)dx$$



## Media, varianza y desviación estándar

► La **media** de una variable aleatoria es el **centro de masas** de su función densidad de probabilidad:

$$\mu_X = \int_{-\infty}^{\infty} x \cdot f(x) dx$$

La varianza de una variable aleatoria es la media del cuadrado de las desviaciones respecto a la media:

$$\sigma_X^2 = \int_{-\infty}^{\infty} (x - \mu_X)^2 \cdot f(x) dx$$

lacksquare La **desviación estándar** es la raiz cuadrada de la varianza:  $\sigma_X = \sqrt{\sigma_X^2}$ 

### Combinación lineal de variables aleatorias

► La **media de la suma** de varias variables aleatorias **independientes** es la suma de las medias:

$$\mu_{X_1+...+X_n} = \mu_{X_1} + ... + \mu_{X_n}$$

La varianza de la suma o resta de varias variables aleatorias independientes es la suma de las varianzas:

$$\sigma_{X_1 \pm ... \pm X_n}^2 = \sigma_{X_1}^2 + ... + \sigma_{X_n}^2$$

## Media y varianza de la media muestral

- ▶ Una muestra de una población es un conjunto de variables aleatorias independientes  $(X_1...X_n)$ .
- Si se toma una muestra de una población, la media de la muestra es otra variable aleatoria (que es una suma de variables aleatorias)

$$\overline{X} = \frac{1}{i = n} \sum_{n} X_{i}$$

## Media y varianza de la media muestral

Sea una población cuya media es  $\mu$  y su varianza es  $\sigma^2$ :

La media de la media muestral es la media poblacional:

$$\mu_{\overline{X}} = \frac{1}{i = n} \sum_{n} \mu_{X_i} = \mu$$

La varianza de la media muestral es la varianza poblacional dividido por el número de muestras.

$$\sigma_{\overline{X}}^2 = \sigma_{\frac{1}{n}X_1}^2 + \dots + \sigma_{\frac{1}{n}X_n}^2 = \frac{\sigma^2}{N}$$

Por tanto, una forma de **reducir la incertidumbre** es realizar la **medida en repetidas ocasiones**.

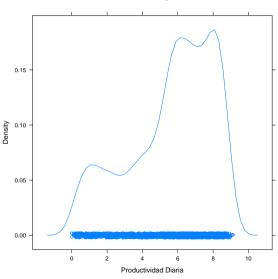
## Mediana y cuartiles

- ▶ La mediana divide el conjunto de valores de la variable en dos mitades iguales (divide el area encerrada por la función densidad de probabilidad en dos partes iguales).
- Los **cuartiles** dividen este area en **cuatro** partes iguales.
- ► El area encerrada entre cada par de cuartiles es igual al 25% del total.
- ► La mediana es el segundo cuartil.
- La distancia intercuartil (definida entre los cuartiles 1 y 3) es una medida de la dispersión de la variable.

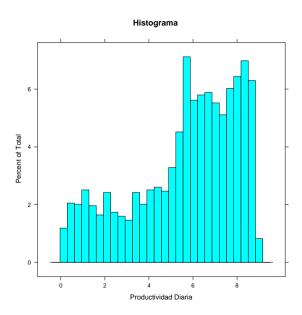
- Estadística
- 2 Gráficos
- 3 Control de Calidad de Medidas
- 4 Control de Calidad de Modelos

## Función de Densidad de Probabilidad



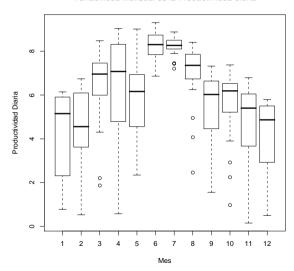


# Histograma

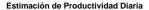


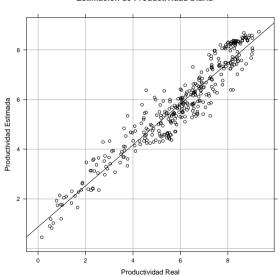
## Gráficos boxplot

#### Variabilidad Mensual de la Productividad diaria

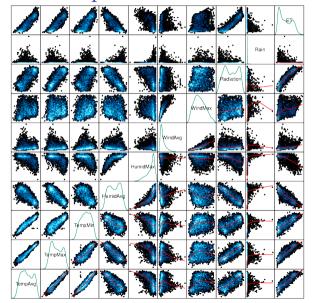


# Gráficos de dispersión





## Matrices de gráficos de dispersión



- Estadística
- ② Gráficos
- 3 Control de Calidad de Medidas
- 4 Control de Calidad de Modelos

#### Introducción

# Las medidas recogidas por estaciones meteorológicas se deben filtrar para eliminar datos erroneos.

- Límites Físicos
- ► Tests de persistencia
- ► Tests de rampas (irradiancia)
- ► Tests de envolvente (medida de varias componentes)
- Coherencia espacial
- Coherencia estadística

#### Límites físicos

#### Irradiación Diaria

La radiación global en el plano horizontal debe ser inferior a la extraterrestre  $(K_{td} \le 1)$ 

$$G_d(0) \leq B_{od}(0)$$

► El índice de claridad debe ser superior a 0.03

$$K_{td} = \frac{G_d(0)}{B_{od}(0)} \ge 0.03$$

La radiación global en el plano horizontal debe ser inferior a la de un modelo de cielo claro

### Límites físicos

#### Irradiancia (intradiaria)

▶ El índice de claridad debe ser inferior a 1 cuando la altura solar es suficiente:

$$k_t < 1 \text{ si } \gamma_s > 2^\circ$$

Límites inferiores para cielos cubiertos (baja transparencia atmosférica)

$$k_t \ge 10^{-4} \cdot (\gamma_s - 10^\circ) \text{ si } \gamma_s > 10^\circ$$

$$G \geq 0 \text{ si } \gamma_s \leq 10^{\circ}$$

#### Tests de variabilidad

#### Test de persistencia

$$\frac{1}{8}\overline{k_t} \le \sigma_{k_t} \le 0.35$$

La media y la desviación estándar se calculan con todas las muestras de un día completo.

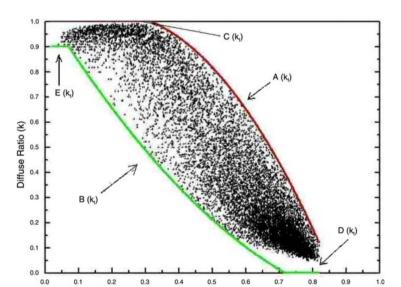
### Test de rampas

$$|k_t(t) - k_t(t-1)| < 0.75$$
 si  $\gamma_s(t) > 2^\circ$ 

Límites a las variaciones de la irradiancia entre instantes sucesivos.

#### Tests de envolvente

Sólo para estaciones con medida simultánea de global y directa/difusa.



## Coherencia espacial

- Las medidas de una estación se pueden comparar con las recogidas por estaciones cercanas.
- Esta comprobación debe realizarse con **datos agregados** (diarios) (la variabilidad espacial intradiaria puede ser alta)
- Esta comprobación debe realizarse con estaciones que tienen clima y geografía similar.

## Coherencia espacial

#### **Pasos**

- Estimamos la irradiación en el lugar,  $x_0$ , con la interpolación espacial de las estaciones cercanas,  $x_i$ .
  - Los pesos  $w_i$  son una función inversa de la distancia (IDW).

$$\widehat{G}_d(x_0) = \frac{\sum_{i=1}^{N} w_i G_d(x_i)}{\sum_{i=1}^{N} w_i}$$

▶ Comparamos la irradiación estimada,  $\widehat{G}_d(x_0)$ , con la medida en la estación,  $G_d(x_0)$ .

$$\Big|\widehat{G}_d(x_0) - G_d(x_0)\Big|$$

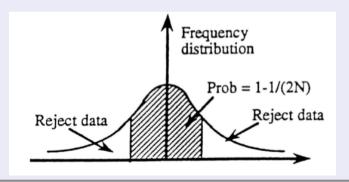
La diferencia absoluta debe estar por debajo de un límite (p.ej. 50%)

### Coherencia estadística

Una medida puede ser etiquetada como *outlier* si es poco probable que pertenezca a la misma distribución que el conjunto.

#### Método de Chauvenet

Una medida es un *outlier* si la probabilidad de obtener su desviación respecto de la media es inferior al inverso de 2 veces el número de elementos en el conjunto.



#### Método de Chauvenet

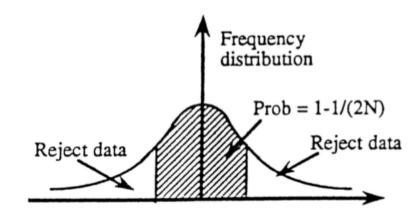
- **1** Sean  $G_d(x_i)$  las medidas de radiación diaria del conjunto formado por N estaciones.
- 2 Se calcula la media,  $\overline{G}_d$ , la desviación estándar,  $\sigma_{G_d}$ .
- 3 Se calcula la distancia estadística de cada estación al conjunto:

$$d_i = \frac{G_d(x_i) - \overline{G}_d}{\sigma_{G_d}}$$

- 4 En una distribución gaussiana se calcula la distancia estadística equivalente a la probabilidad límite, 1/2N, teniendo en cuenta las dos colas.
  - Por ejemplo, para un conjunto de 10 estaciones cada cola es 1/40 = 0.025, el límite es  $|d_{max}| = 1.96$ .
- **6** Aquellas observaciones que superan la distancia son marcadas como outliers.

#### Método de Chauvenet

$$d_i = rac{G_d(x_i) - \overline{G}_d}{\sigma_{G_d}}$$
 $|d_i| > |d_{max}|$ 



- Estadística
- ② Gráficos
- 3 Control de Calidad de Medidas
- 4 Control de Calidad de Modelos

## Desviación entre modelo y observación

▶ Sea *O* el conjunto de observaciones (medidas) de una variable aleatoria.

$$\mathbf{O} = \{o_1 \dots o_n\}$$

► Sea *M* el conjunto de resultados de un modelo que aproxima el comportamiento de la variable medida.

$$\mathbf{M} = \{m_1 \dots m_n\}$$

La desviación entre modelo y observación es:

$$\mathbf{D} = \mathbf{M} - \mathbf{O} = \{ (m_1 - o_1) \dots (m_n - o_n) \} = \{ d_1 \dots d_n \}$$

## Estimadores frecuentes: MBD y RMSD

Mean Bias Difference (MBD), diferencia media (indica si el modelo sobreestima o subestima):

$$MBE = \overline{\mathbf{D}} = \overline{\mathbf{M}} - \overline{\mathbf{O}} = \frac{1}{n} \sum_{i=1}^{n} (m_i - o_i)$$

Root Mean Square Difference (RMSD), diferencia cuadrático media:

$$RMSD = \left(\frac{1}{n}\sum_{i=1}^{n}d_i^2\right)^{1/2} = \left(\frac{1}{n}\sum_{i=1}^{n}(m_i - o_i)^2\right)^{1/2}$$

## Estimadores frecuentes: MBE y RMSD

El RMSD agrega información del promedio y la varianza de la diferencia:

$$RMSD^2 = \overline{\mathbf{D}}^2 + \sigma_{\mathbf{D}}^2$$

donde la varianza de la diferencia (unbiased RMSD) se calcula:

$$\sigma_{\mathbf{D}}^2 = \frac{1}{n} \sum_{i=1}^n (d_i - \overline{\mathbf{D}})^2$$

## Otros estimadores: MAD

► Mean Absolute Deviation (MAD):

$$MAD = \frac{1}{n} \sum_{i=1}^{n} |d_i| = \frac{1}{n} \sum_{i=1}^{n} |m_i - o_i|$$

► El RMSD no es robusto (un error puntual puede distorsionar el estimador) y depende del número de muestras:

$$MAD \le RMSD \le n^{1/2}MAD$$

## Otros estimadores: t y d

- t de Student (valores pequeños indican buen comportamiento del modelo)
  - Permite añadir intervalos de confianza a las diferencias entre modelo y observación

$$t = \left(\frac{(n-1)MBD^2}{RMSD^2 - MBD^2}\right)^{1/2}$$

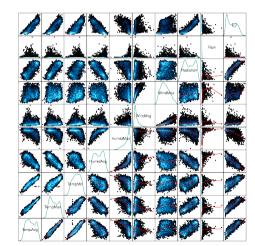
- $ightharpoonup d_1$ : Índice de concordancia de Willmott.
  - Limitado entre 0 (ausencia de concordancia) y 1 (concordancia total).
  - ▶ Robusto frente a *outliers*.

$$d_1 = 1 - \frac{\sum_{i=1}^{n} |m_i - o_i|}{\sum_{i=1}^{n} \left( |m_i - \overline{\mathbf{O}}| + |o_i - \overline{\mathbf{O}}| \right)}$$

#### Correlación

El coeficiente de correlación entre dos conjuntos de datos es una medida numérica de la relación **lineal** entre los dos conjuntos (si la relación no es lineal, este coeficiente no sirve):

$$r = \frac{1}{n-1} \cdot \sum_{i=1}^{n} \left( \frac{o_i - \overline{\mathbf{O}}}{\sigma_{\mathbf{O}}} \right) \cdot \left( \frac{m_i - \overline{\mathbf{M}}}{\sigma_{\mathbf{M}}} \right)$$



## Diagramas de Taylor

**D**esarrollando  $\sigma_{\mathbf{D}}^2$  y teniendo en cuenta la definición de r:

$$\sigma_{\mathbf{D}}^2 = \sigma_{\mathbf{O}}^2 + \sigma_{\mathbf{M}}^2 - 2 \cdot \sigma_{\mathbf{O}} \cdot \sigma_{\mathbf{M}} \cdot r$$

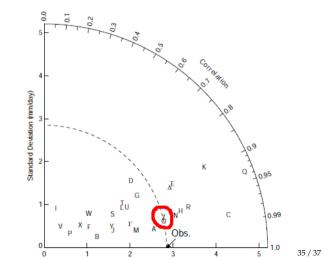
Esta relación es semejante a la ley de los cosenos (c, a, b son lados de un triángulo y  $\phi$  es el ángulo opuesto al lado c):

$$c^2 = a^2 + b^2 - 2 \cdot a \cdot b \cos \phi$$

# Diagramas de Taylor

$$\sigma_{\mathbf{D}}^2 = \sigma_{\mathbf{O}}^2 + \sigma_{\mathbf{M}}^2 - 2 \cdot \sigma_{\mathbf{O}} \cdot \sigma_{\mathbf{M}} \cdot r$$

- $ightharpoonup \sigma_{\mathbf{D}}^2$ : Distancia al origen
- $ightharpoonup \sigma_{\mathbf{O}}^2$ : Eje horizontal
- $ightharpoonup \sigma_{\mathbf{M}}^2$ : Eje vertical
- r: acimut



## Target Diagram

► Emplea la relación entre *RMSD*,  $\sigma_{\mathbf{D}}^2$ , y  $\overline{\mathbf{D}}$ , normalizadas con  $\sigma_{\mathbf{O}}$ :

$$RMSD' = RMSD/\sigma_{\mathbf{O}}$$

$$\sigma_{\mathbf{D}}' = \sigma_{\mathbf{D}}/\sigma_{\mathbf{O}}$$

$$\overline{\mathbf{D}}' = \overline{\mathbf{D}}/\sigma_{\mathbf{O}}$$

$$RMSD'^2 = \sigma_{\mathbf{D}}'^2 + \overline{\mathbf{D}}'^2$$

$$sign_{\sigma} = sign(\sigma_{\mathbf{M}} - \sigma_{\mathbf{O}})$$

Incorporan el signo de la diferencia entre desviaciones estándar de modelo y observación.

## Target Diagram

- $ightharpoonup \sigma'_{\mathbf{D}}$  (con signo): Eje horizontal
- ightharpoonup: Eje vertical
- ► *RMSD*′<sup>2</sup>: Distancia al origen

