

Università degli studi di Bari facoltà di  
scienze MM.FF.NN

**Progetto Data Mining**  
**NASA - Nearest Earth Objects hazard**  
**detection**

by

**Vito Proscia mat. 735975**



**UNIVERSITÀ**  
**DEGLI STUDI DI BARI**  
**ALDO MORO**

Anno accademico 2022-2023

# Contents

<b>1</b>	<b>Introduzione</b>	<b>3</b>
1.1	Contesto . . . . .	3
1.2	Definizione obiettivo principale . . . . .	3
1.3	Tool utilizzati . . . . .	4
<b>2</b>	<b>Analisi del dataset</b>	<b>4</b>
2.1	Descrizione features . . . . .	4
2.2	Preparazione dati . . . . .	5
<b>3</b>	<b>Resampling per lo sbilanciamento delle classi</b>	<b>6</b>
3.1	Oversampling vs Undersampling . . . . .	6
3.2	Approccio ibrido . . . . .	6
<b>4</b>	<b>Cost-Sensitive learning per lo sbilanciamento delle classi</b>	<b>9</b>
4.1	Threshold factor . . . . .	9
<b>5</b>	<b>Machine Learning</b>	<b>10</b>
<b>6</b>	<b>Analisi esplorativa dei dati</b>	<b>10</b>
<b>7</b>	<b>Conclusioni</b>	<b>10</b>

# 1 Introduzione

## 1.1 Contesto

[Near-Earth Objects](#) (NEO) dataset contiene una serie di informazioni, raccolte dalla NASA, che caratterizzano degli oggetti rilevati vicino alla terra, molti di questi oggetti sono a migliaia di chilometri dalla superficie terrestre, ma su scala astronomica queste distanze sono molto piccole e possono influenzare fenomeni naturali, quali per esempio cambiamenti nella marea, eventi sismici, cambiamento atmosferico, variazioni magnetiche e così via.

È importante sottolineare che la maggior parte degli corpi celesti che passano vicini alla Terra sono di piccole dimensioni e passano ad una distanza sicura, solitamente non hanno un impatto significativo sui fenomeni naturali, ma quelli di dimensioni maggiori o che si avvicinano molto possono avere degli effetti.

La natura dei Near-Earth Objects (NEO) si può dividere in:

- **Comete:** corpo celeste relativamente piccolo, composto da gas ghiacciati frammenti di rocce e metalli
- **Asteroidi:** corpi minori di un sistema planetario originati dallo stesso processo di formazione dei pianeti ma le cui fasi di accrescimento si sono interrotte più o meno presto, oppure formati attraverso la collisione tra altri corpi celesti, sono composti principalmente da silicati di nichel, ferro e magnesio

## 1.2 Definizione obiettivo principale

L'obiettivo principale del progetto è quello di addestrare un modello per andare a predire, in base ad alcuni parametri, quali corpi celesti rilevati attorno alla terra possono provocare danni, questo perchè è ormai ampiamente accettato dalla comunità scientifica che le collisioni di asteroidi con la Terra avvenute in passato hanno avuto un ruolo significativo nel disegnare la storia geologica e biologica del pianeta, per questo risulta interessante effettuare un task di classificazione binaria che coinvolge la feature *hazardous* con classi:

- **True:** oggetto potenzialmente pericoloso
- **False:** oggetto non pericoloso

Inoltre si vogliono comparare le prestazioni di vari modelli addestrati con tecniche diverse per evidenziare la differenza nell'addestramento utilizzando

un dataset fortemente sbilanciato. In particolare si applicheranno tecniche di bilanciamento delle classi (resampling) che agiscono sui dati e tecniche di addestramento che vanno a considerare lo sbilanciamento (cost-sensitive learning) che riguardano più la controparte algoritmica.

### 1.3 Tool utilizzati

Per la sperimentazione sono stati usati diversi strumenti, quali:

- [Google Colab](#), strumento presente nella suite Google che consente di scrivere python notebook direttamente dal proprio browser, utilizzando risorse messe a disposizione da remoto.
- [Weka](#), software contenente una collezione di algoritmi per data Mining e apprendimento Automatico, scritto in Java e sviluppato presso University of Waikato New Zealand

## 2 Analisi del dataset

### 2.1 Descrizione features

Il dataset inizialmente si compone di 90836 osservazioni per dieci features che vanno a descrivere una serie di caratteristiche dei corpi celesti registrati, in particolare abbiamo:

1. *id* [numeric]: identificatore univoco per ogni oggetto
2. *name* [string]: nominativo dato dalla NASA
3. *est\_diameter\_min* [numeric]: diametro minimo stimato (Km)
4. *est\_diameter\_max* [numeric]: diametro massimo stimato (Km)
5. *relative\_velocity* [numeric]: Velocità relativa rispetto alla terra (Km/h)
6. *miss\_distance* [numeric]: ???
7. *orbiting\_body* [string]: Corpo rispetto al quale l'oggetto sta orbitando
8. *sentry\_object* [boolean]: Copro incluso o meno in sentry (sistema di monitoraggio automatico delle collisioni)
9. *absolute\_magnitude* [numeric]: descrizione della luminosità dell'oggetto (energia radiata dal corpo al secondo)
10. *hazardous* [boolean]: Indica se il corpo è pericoloso o meno

## 2.2 Preparazione dati

### 2.2.1 Analisi delle input features

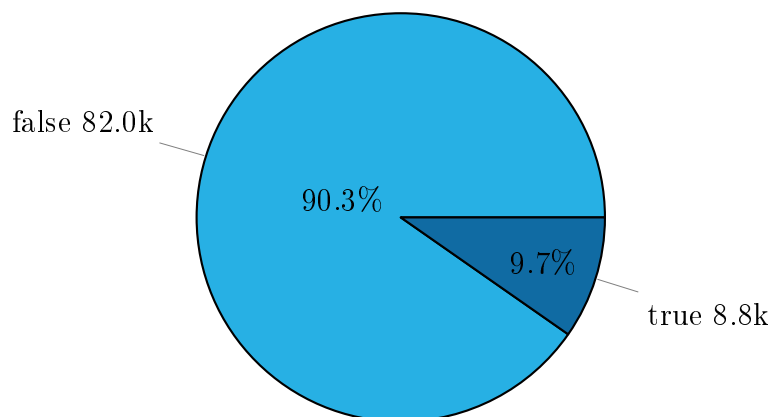
Andando a considerare direttamente il dataset come ci viene fornito ci sono una serie di problematiche legate ad alcune features, alcune di queste sono inutili per lo scopo di addestramento, quali:

- *id* (nessuna correlazione con la feature su cui fare predizione),
- *name* (nessuna correlazione con la feature su cui fare predizione),
- *orbiting\_body* (ha un unico valore)
- *sentry\_object* (ha un unico valore)

Un'altra considerazione si potrebbe fare sulle features *est\_diameter\_min* e *est\_diameter\_max*, andando a descrivere la dimensione di diametro massima e minima, si potrebbero accoppiare i dati delle due caratteristiche con un'unica che andrebbe a rappresentare la media matematica dei due valori (*est\_diameter\_mean*).

### 2.2.2 Analisi della target feature

Il "problema" più grande del lavoro riguarda la natura delle osservazioni inerenti alla target feature *hazardous*, che presenta una distribuzione di valori fortemente sbilanciata (90.3% per false e 9.7% per True)



## 3 Resampling per lo sbilanciamento delle classi

Il resampling è una tecnica (data focused) usata per bilanciare le osservazioni di ogni classe andando a generarne di nuove o eliminandole per risolvere il problema dello sbilanciamento.

### 3.1 Oversampling vs Undersampling

L'oversampling e l'undersampling sono due metodi per andare a risolvere lo sbilanciamento delle classi target, in particolare l'undersampling prevede il ridimensionamento di una classe prelevando da una popolazione un suo sottoinsieme, questo si applicherebbe alla classe più numerosa, mentre l'oversampling sposta il focus sulla classe con meno occorrenze andando a creare "sinteticamente" delle nuove osservazioni a partire da quelle già a disposizione.

### 3.2 Approccio ibrido

Nel nostro caso, come già accennato, le classi della target feature *hazardous* (true/false) sono molto sbilanciate (causa del fatto che per fortuna sono pochi i corpi celesti che si rivelano potenzialmente pericolosi), se da una parte i *false* superano gli 80k, dall'altra i *true* arrivano a malapena a 8k, quindi se applicassimo una tecnica di undersampling si avrebbe un'enorme perdita di informazioni, mentre se usassimo l'oversampling, per bilanciare i dati avremo moltissimi dati sintetici, per questo sarebbe meglio usare una tecnica ibrida.

#### 3.2.1 SMOTE-ENN

L'algoritmo SMOTE-ENN [Batista et al 2004] combina l'abilità di SMOTE (Synthetic Minority Oversampling) di generare istanze sintetiche per la classe minoritaria, con quella di ENN (Edited Nearest Neighbor) [Wilson 1972] di eliminare da entrambe le classi alcune osservazioni.

L'algoritmo, come dice il nome, è basato su SMOTE, tecnica usata per la creazione di istanze sintetiche della classe minoritaria, andando a aggiungere nuove istanze con valori mediati tra i  $k$  vicini di una osservazione della classe, proprio per questo, teoricamente, nella nostra situazione non dovrebbe performare troppo bene, avendo le istanze della classe minoritaria molto vicine a quella della classe maggioritaria, creando così istanze sintetiche con valori mediati tra classi diverse.

---

**Algorithm 1** SMOTE-ENN

---

**Input:**  $Tr$  : Training set,

$p$ : number of nearest neighbors in SMOTE,

$k$ : number of nearest neighbors in ENN

**Output:**  $New\_Tr$  : Training set after using SMOTE-ENN

1. Divide  $Tr$  into positive and neative subsets:

$Tr \leftarrow Pos \cup Neg$ ;

2. Oversampling the minority class using SMOTE to balance calss distribution:

$New\_Pos \leftarrow SMOTE(Pos, p)$ ;

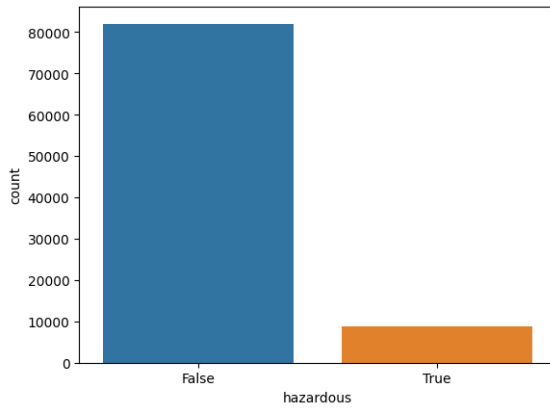
$|New\_Pos| = |Neg|$ ;

3.  $New\_Tr \leftarrow New\_Pos \cup Neg$ ;

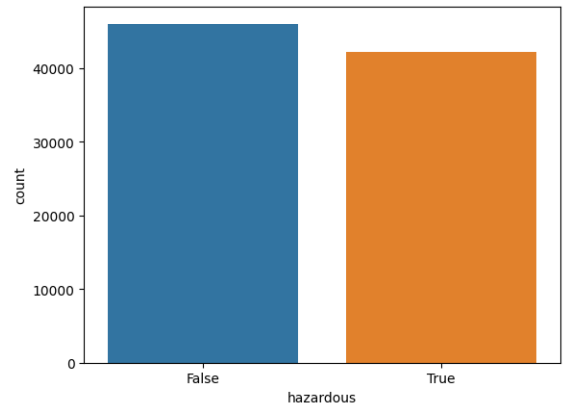
4. Remove noisy examples using ENN:

$New\_Tr \leftarrow ENN(New\_Tr)$ ;

---



(a) Prima di SMOTE-ENN



(b) Dopo SMOTE-ENN

### 3.2.2 ADASYN

L'algoritmo ADASYN (Adaptive Synthetic) si basa sull'idea di generare sinteticamente dei nuovi dati per la classe minoritaria considerando la distribuzione delle osservazioni della suddetta classe. Vengono generati più dati a partire dalle osservazioni, della classe minoritaria, che sono più difficili da imparare. La chiave di ADASYN è l'uso della distribuzione dei pesi  $\hat{r}_i$  come criterio per decidere quante osservazioni sintetiche creare per ogni esempio della classe minoritaria.

---

**Algorithm 2** ADASYN

---

**Input:**  $Tr$  : Training set,

$m_s$ : number of samples of minority class,

$m_l$ : number of samples of majority class.

**Output:**  $Tr_{res}$  : Training set resampled

1. Calculate the degree of class imbalance:

$$d = \frac{m_s}{m_l} \in (0, 1]$$

2. **If**  $d < d_{th}$  ( $d_{th}$  preset threshold)

a) Calculate the number of synthetic data examples that need to be generated for the minority class:

$$G = (m_l - m_s)\beta$$

Where  $\beta \in [0, 1]$  balance level after generation of the synthetic data.

b) **For each** example  $x_i \in minorityClass$  find  $k$  nearest neighbors and calculate:

$$r_i = \frac{\Delta_i}{k} = \frac{\#majority\_class\_neighbors}{k}, i = 1, \dots, m_s$$

c) Normalize  $r_i$  according to:

$$\hat{r}_i = \frac{r_i}{\sum_{j=1}^{m_s} r_j}$$

d) Calculate the number of synthetic data examples for each  $x_i$ :

$$g_i = \hat{r}_i G$$

e) **For 1 to**  $g_i$

i) Randomly choose one minority data example,  $x_{zi}$ , from the  $k$  nearest neighbors for data  $x_i$

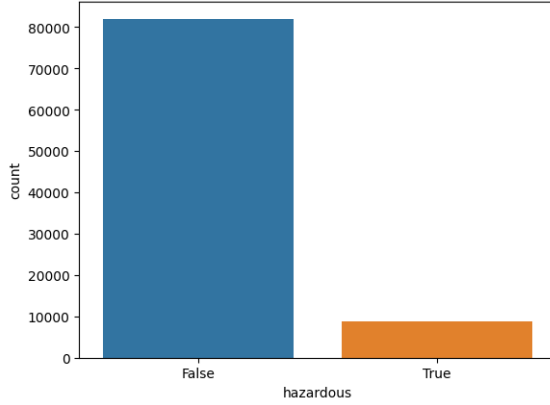
ii) Generate the synthetic data example:

$$s_i = x_i + (x_{zi} - x_i)\lambda$$

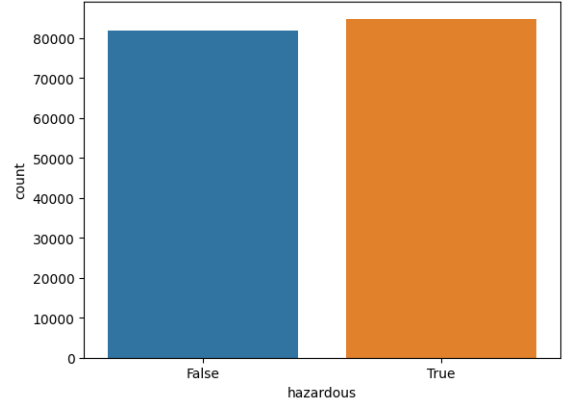
Where  $(x_{zi} - x_i)$  is the difference vector and  $\lambda \in [0, 1]$  is a random number.

---





(a) Prima di ADASYN



(b) Dopo ADASYN

## 4 Cost-Sensitive learning per lo sbilanciamento delle classi

Il cost-sensitive learning è un task di data mining che tiene in considerazione il costo di una classificazione sbagliata (*misclassification cost*), andnando a considerare una classificazione binaria, ad ogni tipo di predizione viene assegnato un costo, formando una *cost matrix*:

	Actual negative	Actual positive
Predict negative	$C(0, 0)$ TN	$C(0, 1)$ FN
Predict positive	$C(1, 0)$ FP	$C(1, 1)$ TN

Dove  $C(i, j)$  rappresenta il costo della classificazione dove  $i$  è la predizione, mentre  $j$  è la classe corretta.

Il cost-sensitive learning è utile in caso di sbilanciamento delle classi perchè da più peso agli errori di classificazione, in particolare nella classificazione dei FN (False Negative) cioè esempi classificati come *false* ma che in realtà sono *true*.

### 4.1 Threshold factor

Il *threshold factor* è un valore che consente la classificazione di una osservazione  $x$  in *true* (assumendo che la classe minoritaria sia quella con valori *true*).

In particolare:

$$p^* = \frac{FP}{FP + FN} = \frac{C(1, 0)}{C(1, 0) + C(0, 1)}$$

Se  $P(\text{true}, x) \geq p^*$  allora  $x$  viene classificatoa come *true* .

- 5 Machine Learning
- 6 Analisi esplorativa dei dati
- 7 Conclusioni