Tabla de contenido

1. Introducción	1
1.1 Presentación	1
1.2 Formulación del Problema	2
1.3 Objetivos	3
1.3.1 Objetivo General	3
1.3.2 Objetivos Específicos	3
2. Marco Geológico	4
2.1 Marco Geodinámico	4
2.1.1 Tectónica y cinemática actual	5
2.2 Marco geológico regional	8
2.2.1 Los Apeninos del Sur	8
2.2.2 Rocas potásicas alcalinas y la Región Mediterránea Central	9
2.3 Marco Geológico Local	11
2.3.1 Complejo Somma-Vesubio	11
2.3.2 Estructuras	16
2.4 Actividad Eruptiva del Volcán	17
3. Metodología de trabajo	21
3.1 Trabajo en Laboratorio	21
3.1.1 Fundamentos teóricos del trabajo con Inclusiones Vítreas	21
3.1.2 Separación y Montaje de Minerales	25
3.1.3 Observación en Microscopio petrográfico	26
3.1.4 Espectroscopía Raman	27
3.1.5 Microscopía electrónica de Barrido (SEM)	29
3.1.6 LINKAM	29
3.2 Trabajo en gabinete	30
3.2.1 Tratamiento de datos	30
4. Resultados	32
4.1 Geoquímica	32
4.1.1 Diagrama TAS	32
4.1.2 Diagrama AFM	33
4.1.3 Diagrama K ₂ O de Ewart (1982)	34
4.2 Montajes de cristales separados	35
4.3 Descripción de inclusiones vítreas	35
4.4 Análisis de Espectros micro-Raman	39

4.5 Densidad de CO ₂	45
4.6 Mínima Presión de Atrapamiento	48
4.7 Microtermometría	50
5. Discusiones	51
5.1 Petrología	51
5.2 Inclusiones vítreas	52
5.3 H ₂ O-CO ₂ y minerales contenidos en las burbujas	54
5.4 Mínima profundidad de atrapamiento	55
5.5 Mínima profundidad de atrapamiento basada en estudios previos	59
5.6 Microtermometría	61
6. Conclusiones	63
7. Bibliografía	65
Anexo A: Identificación y descripción de inclusiones vítreas	76
A.1 Cristales Montaje P1	76
A.2 Cristales Montaje P2	85
A.3 Cristales Montaje O1	92
A.4 Cristales Montaje O2	97
A.5 Cristales Montaje O3	102
Anexo B: Gráficos de espectrometría Raman	112
B.1 Espectros Raman de V106P1	112
B.2 Espectros Raman de V106P2	119
B.3 Espectros Raman de V106O1	128
B.4 Espectros Raman de V106O2	133
B.5 Espectros Raman de V106O3	142
Anexo C: Cálculo de la Mínima presión de atrapamiento y de su profundi	dad .162
Anexo D: Microfotografías tomadas en SEM de los puntos a medir media	ante EMP

Tabla 1: Descripción de las inclusiones observadas en el montaje V106P136 Tabla 2: Descripción de las inclusiones observadas en el montaje V106P236 Tabla 3: Descripción de las inclusiones observadas en el montaje V106O137 Tabla 4: Descripción de las inclusiones observadas en el montaje V106O238 Tabla 5: Descripción de las inclusiones observadas en el montaje V106O338

Tabla 7: Densidades de CO₂ de las burbujas presentes en las inclusiones del montaje P2 y minerales reconocidos en los bordes de estas, el cálculo es realizado según Fall et al. 2011 y Lamadrid et al. 2017. Además, se presentan las bandas superiores (v+) e inferiores (v-) de los espectros de CO₂, así como el Fermi resonance splitting (Δ).....45

Tabla 8: Densidades de CO₂ de las burbujas presentes en las inclusiones del montaje O1 y minerales reconocidos en los bordes de estas, el cálculo es realizado según Fall et al. 2011 y Lamadrid et al. 2017. Además, se presentan las bandas superiores (v+) e inferiores (v-) de los espectros de CO₂, así como el Fermi resonance splitting (Δ).46

Tabla 9: Densidades de CO_2 de las burbujas presentes en las inclusiones del montaje O2 y minerales reconocidos en los bordes de estas, el cálculo es realizado según Fall et al. 2011 y Lamadrid et al. 2017. Además, se presentan las bandas superiores (v+) e inferiores (v-) de los espectros de CO_2 , así como el Fermi resonance splitting (Δ).....46

Tabla 10: Densidades de CO_2 de las burbujas presentes en las inclusiones del montaje O3 y minerales reconocidos en los bordes de estas, el cálculo es realizado según Fall et al. 2011 y Lamadrid et al. 2017. Además, se presentan las bandas superiores (v+) e inferiores (v-) de los espectros de CO_2 , así como el Fermi resonance splitting (Δ).....47

Tabla 12: Masa de CO₂ total, concentración en ppm y presión en bares de las inclusiones del montaje P2. La determinación de la presión en bares se calculó utilizando una temperatura de 1100°C y un porcentaje de Sílice de 49, al igual que anteriormente.

Figura 1: Mapa geológico esquemático del Mediterráneo Central con los principales cinturones orogénicos arqueados y cuencas extensionales de trasarco. De Mattei et al. (2004).

Figura 2: Vectores de Velocidades de convergencia predichas por el modelo Nuvel-1A y el polo de rotación REVEL GPS (Sella et al., 2002; D'Agostino y Selvaggi, 2004). Se observan discrepancias significativas en las direcciones de convergencia y las magnitudes predichas por los dos modelos en el Mediterráneo central, sugiriendo un cambio reciente en las condiciones cinemáticas. Los círculos pequeños representan sismos corticales (profundidad <50 Km) con Magnitud mayor a 4 ocurridos entre los años 1980 y 2003.

Figura 4: Mapa esquemático del sur de los Apeninos. Leyenda: 1) Depósitos clásticos Plio-cuaternarios y volcánicos, 2) Depósitos sintectónicos del Mioceno, 3) Unidades con ofiolitas del Cretácico-Oligoceno, 4) Carbonatos de aguas someras de la plataforma de los Apeninos del Mesozoico-Cenozoico, 5) Sucesiones marinas someras del Triásico medio-tardío a Mioceno y sucesiones marinas profundas de las unidades Lagonegro, 6) Carbonatos de aguas someras del Mesozoico-Cenozoico-Cenozoico de la plataforma Apuliana, 7) Falla inversa en el frente de la cadena, 8) volcanes. De Giano et al. (2018).

Figura 6: Arriba: Sección del complejo Somma-Vesubio, escala 1:60.000. Abajo: estratigrafía del complejo Somma-Vesubio y alrededores. De Servizio Geológico D'Italia.

Figura 9: Esquema de las distintas profundidades de los reservorios magmáticos bajo el Vesubio obtenidos en estudios previos. Los reservorios esquematizados de color verde representan estudios que utilizaron inclusiones vítreas para su determinación, mientras que los reservorios esquematizados de color azul representan estudios que se llevaron a cabo mediante sismología. a) Reservorios ubicados a menos de 5 Km de profundidad, propuestos por Fulignati et al. (2004), Fulignati y Marianelli (2007), Marianelli et al. (1995), Marianelli et al. (1999) y Lima et al. (2003). b) Reservorios ubicados entre los 8 y 10 Km, propuestos por Cannatelli et al. (2016) y Cigolini (2007). c) Reservorios ubicados entre los 11 y 13 Km, enunciados por Marianelli et al. (1999) y Lima et al. (2003). d) Reservorio ubicado entre los 25 y 30 Km, propuesto por Cannatelli et al. (2001). f) Reservorio emplazado entre los 10 y 12 Km de profundidad, propuesto por De Natale et al. (2006) y

Figura 14: Inclusiones vítreas recristalizadas con burbuja atrapadas en piroxenos. Observadas con aumento de 20X......27

Figura 19: Arriba: Espectro Raman correspondiente al mineral diópsido, donde se pueden observar sus vibraciones principales en las longitudes de onda 320, 389, 662 y 1009 cm⁻¹, también se pueden observar los peaks de CO₂ entre los 1200 y 1400 cm⁻¹. Para obtener la composición del silicato se consultó Frezzotti et al. (2012) y la biblioteca del software LabSpec6. Abajo: Gráfico donde se pueden observar las peaks de CO₂, los que fueron comparados con los espectros estudiados por Kawakami et al. (2003)......40

Figura 22: Arriba: espectro Raman correspondiente a Forsterita, donde se pueden observar sus vibraciones principales en las longitudes de onda 303, 423, 608,824, 856 y

Figura 23: Arriba: espectro mineral de la inclusión, correspondiente a una composición de forsterita, con vibraciones principales en 229, 303, 423, 546, 608, 824, 853, 920 y 962 cm⁻¹. No se pueden observar los peaks de CO₂ entre los 1200 y 1400 cm⁻¹, pero se pueden apreciar peaks presentes en 640 y 1111 cm⁻¹ que podrían corresponder a algún sulfato como la glauberita Na₂Ca(SO₄)₂. Para obtener la composición del silicato y del sulfato se consultó Frezzotti et al. (2012) y la biblioteca del software Labspec6. Abajo: espectro de CO₂ acotado, donde se puede observar la banda superior (v+) e inferior (v-), las hot bands que deberían estar a sus costados no se observan por el ruido presente en la medición, este espectro fue comparado con los espectros estudiados por Kawakami et al. (2003).

Figura 34: Arriba, izquierda; Arriba, derecha: Distintos enfoques de la zona donde se encuentra la inclusión estudiada, microfotografías tomadas con aumento de 20X a nicoles paralelos donde se pueden observar varias inclusiones recristalizadas y con burbuja. Abajo, izquierda: Inclusión encerrada en un círculo rojo en aumento de 20X a nicoles paralelos. Abajo, derecha: Misma inclusión en aumento de 50X a nicoles paralelos.

Figura 41: Izquierda: Vista en aumento de 5X, a nicoles paralelos, de la ubicación de la MI dentro del cristal, se puede observar que se ubica cercana al borde (MI encerrada en círculo rojo). Derecha: Inclusión vista en aumento de 100X a nicoles paralelos......85

Figura 45: Izquierda: Zona donde se encuentra la MI dentro del cristal, vista en aumento de 10X a nicoles paralelos, encerrada en un círculo rojo se observa una mancha que corresponde a la inclusión estudiada, que en esta microfotografía se encuentra desenfocada. Derecha: Inclusión vista en aumento de 100X a nicoles paralelos.........87

Figura 52: Arriba: Zona donde se observan tres inclusiones estudiadas, donde a) es la inclusión 31.1.3 a, b) es 31.1.3 b, c) es la MI 31.1.3 c y d) es la inclusión 31.1.3 d, la microfotografía fue tomada con un aumento de 20X a nicoles paralelos. Abajo, izquierda: Inclusión 31.1.3 a observada con un aumento de 50X a nicoles paralelos. Abajo, derecha: Inclusión 31.1.3 b observada con un aumento de 50X a nicoles paralelos.

Figura 57: Arriba, izquierda: Vista de las inclusiones del cristal 12 en aumento de 50X a nicoles paralelos, donde a) es la inclusión 12.1.1 a, b) es la MI 12.1.1 b y c) es la 12.1.1 c. Arriba, derecha: Inclusión 12.1.1 a vista en aumento de 100X a nicoles paralelos.

Figura 59: Inclusión vista en aumento de 20X a nicoles paralelos......95

Figura 65: Microfotografía de la inclusión con aumento de 100X a nicoles paralelos.

Figura 66: Izquierda: Vista de la zona donde se ubica la MI con aumento de 50X a nicoles paralelos, se puede observar la cercanía a otras inclusiones más pequeñas homogéneas. Derecha: Vista de la inclusión con aumento de 100X a nicoles paralelos.

Figura 69: Izquierda: Ubicación de la inclusión estudiada, con aumento de 50X a nicoles paralelos. Derecha: Inclusión vista con un aumento de 100X a nicoles paralelos.

Figura 77: Izquierda: Inclusión vista con aumento de 50X a nicoles paralelos. Derecha: La misma inclusión observada con aumento de 100X a nicoles paralelos...105

Figura 82: Izquierda: Zona donde se encuentra la inclusión, la cual está encerrada en un círculo rojo, la microfotografía fue tomada con un aumento de 50X a nicoles paralelos. Derecha: La misma inclusión vista con un aumento de 100X a nicoles paralelos.

Figura 83:Izquierda: Inclusión vista con aumento de 50X a nicoles paralelos.

Figura 85: Inclusión O3-44.3.1 vista con aumento de 100X a nicoles paralelos. 109 Figura 86:Izquierda: Inclusión vista con aumento de 50X a nicoles paralelos.

Figura 92: Espectro Raman correspondiente a una composición de diópsido. Se pueden observar los peaks de CO_2 entre los 1200 cm⁻¹ y 1400 cm⁻¹. Para obtener la composición del silicato se consultó Frezzotti et al. (2012) y la biblioteca del software LabSpec6. Y para comprobar la presencia de CO_2 se consultó Kawakami et al. (2003).

Figura 94: Espectro Raman correspondiente a una composición de diópsido. Se pueden observar los peaks de CO₂ entre los 1200 cm⁻¹ y 1400 cm⁻¹. Para obtener la composición del silicato se consultó Frezzotti et al. (2012) y la biblioteca del software LabSpec6. Y para comprobar la presencia de CO₂ se consultó Kawakami et al. (2003).

Figura 97: Espectro Raman donde se puede observar la banda superior (v+) e inferior (v-) y las hot bands a sus costados tienen tan poca intensidad que no se distinguen del ruido. Para determinar la composición de CO₂ se consultó Kawakami et al. (2003) y la biblioteca del software LabSpec6.

Figura 106: Espectro Raman correspondiente a la composición de augita. Se pueden observar los peaks de CO₂ entre los 1200 cm⁻¹ y 1400 cm⁻¹. Para obtener la composición del silicato se consultó Frezzotti et al. (2012) y la biblioteca del software LabSpec6. Y para determinar la presencia de CO₂ se consultó Kawakami et al. (2003).

Figura 110: Espectro Raman correspondiente a una composición intermedia entre diópsido y augita. Se pueden observar los peaks de CO₂ entre los 1200 cm⁻¹ y 1400 cm⁻¹, su banda superior (v+) e inferior (v-) y las hot bands a sus costados. Para obtener la composición del silicato se consultó Frezzotti et al. (2012) y la biblioteca del software LabSpec6. Y para determinar la presencia de CO₂ se consultó Kawakami et al. (2003).

Figura 113: Espectro Raman donde se puede observar la banda superior (v+) e inferior (v-), las hot bands que deberían estar a sus costados no se observan por el ruido

Figura 138: Espectro Raman correspondiente a una composición de forsterita. No se pueden observar claramente los peaks de CO₂ entre los 1200 y 1400 cm⁻¹. Para obtener la composición del silicato se consultó Frezzotti et al. (2012) y la biblioteca del software LabSpec6.

Figura 159: Espectro Raman correspondiente a una composición entre epoxy y forsterita. No se pueden observar los peaks de CO₂ entre los 1200 cm⁻¹ y 1400 cm⁻¹. Para obtener la composición del silicato se consultó Frezzotti et al. (2012) y la biblioteca del software LabSpec6.

Figura 179: Espectro Raman correspondiente a una composición de forsterita. Se pueden observar 3 peaks presentes en 640 cm⁻¹, 918 cm⁻¹ y 1112 cm⁻¹ que podrían corresponder a algún fosfato. Para obtener la composición del silicato y del mineral dentro de la burbuja se consultó Frezzotti et al. (2012) y la biblioteca del software LabSpec6.

Figura 186: Espectro Raman donde se puede observar la banda superior (v+) e inferior (v-). Para determinar la presencia de CO₂ se consultó Kawakami et al. (2003).

Figura 187: Espectro Raman correspondiente a una composición de forsterita. Se pueden observar los peaks de CO₂ entre los 1200 cm⁻¹ y 1400 cm⁻¹. Para obtener la composición del silicato se consultó Frezzotti et al. (2012) y la biblioteca del software LabSpec6. Y para determinar la presencia de CO₂ se consultó Kawakami et al. (2003). 158 Figura 188: Espectro Raman donde se puede observar la banda superior (v+) e inferior (v-). Para determinar la presencia de CO₂ se consultó Kawakami et al. (2003). 158 Figura 189: Espectro Raman correspondiente a una composición de forsterita. Se pueden observar los peaks de CO₂ entre los 1200 cm⁻¹ y 1400 cm⁻¹. Para obtener la composición del silicato se consultó Frezzotti et al. (2012) y la biblioteca del software LabSpec6. Y para determinar la presencia de CO₂ se consultó Kawakami et al. (2003).

Figura 190: Espectro Raman donde se puede observar la banda superior (v+) e inferior (v-). para determinar la presencia de CO₂ se consultó Kawakami et al. (2003).

Figura 192: Espectro Raman donde se puede observar la banda superior (v+) e inferior (v-). Para determinar la presencia de CO₂ se consultó Kawakami et al. (2003).

Figura 194: Espectro Raman donde se puede observar la banda superior (v+) e inferior (v-). Y para determinar la presencia de CO_2 se consultó Kawakami et al. (2003).

Figura 195: Puntos medidos en el olivino O1-05 y en la inclusión O1-05.1.1....165 Figura 196: Puntos medidos en el olivino O1-06 y en la inclusión O1-06.1.3....166 Figura 197: Puntos medidos en el olivino O1-12 y en la inclusión O1-12.1.1 b.167 Figura 198: Puntos medidos el olivino O1-21 y en la inclusión O1-21.1.1.......168 Figura 199: Puntos medidos en el olivino O2-06 y en la inclusión O2-06.2...... 169 Figura 200: Puntos medidos en el olivino O2-07 y en la inclusión O2-7.5.1.....170 Figura 201: Puntos medidos en el olivino O2-08 y en la inclusión O2-8.3.1.....171 Figura 202: Puntos medidos en el olivino O2-10 y en la inclusión O2-10.1.1....172 Figura 203: Puntos medidos en el olivino O2-14 y en la inclusión O2-14.1.1....173 Figura 204: Puntos medidos en el olivino O2-22 y en la inclusión O2-22.1.1....174 Figura 205: Puntos medidos en el olivino O3-02 y en la inclusión O3-2.1.1.....175 Figura 206: Puntos medidos en el olivino O3-06 y en la inclusión O3-6.2.1.....176 Figura 207: Puntos medidos en el olivino O3-18 y en la inclusión O3-18.2.1....177 Figura 208: Puntos medidos en el olivino O3-25 y en la inclusión O3-25.2.1...178 Figura 209: Puntos medidos en el olivino O3-26 y en la inclusión O3-26.1.1 B 179 Figura 210: Puntos medidos en el olivino O3-36 y en la inclusión O3-36.1.1....180 Figura 211: Puntos medidos en el olivino O3-41 y en la inclusión O3-41.1.2....181 Figura 212: Puntos medidos en el olivino O3-44 y en la inclusión O3-44.2.1....182 Figura 213: Puntos medidos en el olivino O3-45 y en la inclusión O3-45.1.2....183 Figura 214: Puntos medidos en el olivino O3-46 y en la inclusión O3-46.1.1....184 Figura 215: Puntos medidos en el olivino O3-49 y en la inclusión O3-49.1.1....185